

Vorlesungsskript

PHYS1000.0 Mechanik Bachelor Physik Bachelor Wirtschaftsphysik Bachelor Lehramt Physik

Othmar Marti

Institut für Experimentelle Physik, Universität Ulm
veröffentlicht unter



[Lizenzinformationen](#)

26. Februar 2024

*«Auskünfte aus erster Hand gibt nur die Natur selbst.
Sie ist also zu befragen, will man nicht zeitlebends am
Krückstock von Autoritäten humpelnd lernen.»*

Roger Bacon, Mönch zu Oxford, 13. Jh.

Inhaltsverzeichnis

1. Einleitung	13
1.1. Lizenzinformationen	13
1.2. Dank	14
1.3. Fakultative Abschnitte	14
2. Einführung	15
2.1. Physikalische Grössen und Einheiten	17
2.1.1. Einheitensysteme	17
2.1.1.1. Internationales System (SI)	18
2.1.2. Naturkonstanten und die Grössen der SI-Einheiten	18
2.1.2.1. cgs-System	20
2.1.3. Messen	20
2.1.3.1. Messunsicherheit	21
2.1.3.2. Fehlerfortpflanzung	21
3. Mechanik in einer Dimension	27
3.1. Kinematik	27
3.1.1. Massenpunkte	27
3.1.1.1. Realisierung	27
3.1.2. Bewegung eines Massenpunktes auf einer Geraden	27
3.1.2.1. Durchschnitts- und Momentangeschwindigkeit in einer Dimension	28
3.1.2.2. Beschleunigung in einer Dimension	29
3.2. Erhaltungssätze und Erhaltungsgrössen in einer Dimension	31
3.2.1. Stoss in einer Dimension	31
3.3. Kräfte und Newtonsche Gesetze in einer Dimension	32
3.3.1. Newtonsche Gesetze in einer Dimension für konstante Massen	33
3.4. Mechanische Arbeit in einer Dimension	33
3.4.1. Beschleunigungsarbeit oder KINETISCHE ENERGIE	34
3.4.2. Potentielle Energie	35
3.4.3. Energieerhaltung mechanischer Systeme in einer Dimension	35
3.4.3.1. Eindimensionaler Spezialfall: E_{pot} linear in x	36
3.4.4. Arbeit und Leistung	36
3.4.5. Potentielle Energie und Kräfte	39
3.4.5.1. Gleichgewicht und Stabilität	39
4. Mechanik in drei Dimensionen	41
4.1. Kinematik in drei Dimensionen	41
4.1.1. Massenpunkte im Raum	41
4.1.2. Bewegung im RAUM	41
4.1.2.1. Geschwindigkeit	43
4.1.2.2. Beschleunigung	44

4.1.2.3.	Bewegung in Kugelkoordinaten *	45
4.1.2.4.	Kinematik bezogen auf die Bahn des Massenpunktes *	51
4.2.	Erhaltungssätze und Erhaltungsgrößen	56
4.2.1.	Impulserhaltung	56
4.2.2.	Kinetische Energie	57
4.2.3.	Potentielle Energie	57
4.2.3.1.	Kraftfelder	57
4.2.3.2.	Feldlinien	58
4.2.4.	Konservative Kraftfelder	59
4.2.4.1.	ARBEIT auf einem geschlossenen Weg	59
4.2.4.2.	Unabhängigkeit der ARBEIT vom Weg	60
4.2.4.3.	Wirbelfreiheit konservativer Kraftfelder *	61
4.2.4.4.	Potentielle Energie und Arbeitsvermögen	61
4.2.5.	Energieerhaltung mechanischer Systeme *	63
4.2.6.	ARBEIT und LEISTUNG *	64
4.2.7.	Potentielle Energie und Kräfte	66
4.3.	Dynamik	67
4.3.1.	Das Prinzip vom Parallelogramm der Kräfte	67
4.3.2.	Das Reaktionsprinzip	70
4.3.3.	Grundgesetz der Dynamik	71
4.3.4.	Integralform des Kraftgesetzes	72
4.3.5.	Reibung	73
4.3.6.	Strömungsgeschwindigkeit *	75
4.3.7.	Kräfte in beschleunigten Bezugssystemen *	76
4.4.	Teilchensysteme	77
4.4.1.	Impulserhaltung	78
4.4.2.	Massenmittelpunkt	78
4.4.2.1.	Impuls des Massenmittelpunktes	79
4.4.2.2.	Beschleunigung des Massenmittelpunktes	80
4.4.2.3.	Potentielle Energie einer Massenverteilung im Erdgravitationsfeld	80
4.4.3.	Massenmittelpunktssystem (2 Massen)	81
4.4.4.	KINETISCHE ENERGIE	82
4.5.	Stöße	83
4.5.1.	Linearer Stoss im Massenmittelpunktssystem	83
4.5.2.	Stöße in der Ebene	85
4.5.2.1.	Ebene Stöße bei ungleichen Massen	87
4.5.3.	Stöße im RAUM	89
4.5.4.	Raketen oder Tintenfische	90
4.5.4.1.	Rückstoss einer Armbrust	90
4.5.4.2.	Schub	91
4.5.4.3.	Raketengleichung	92
4.6.	Zentralbewegung	93
4.6.1.	WINKELGESCHWINDIGKEIT	93
4.6.2.	WINKELBESCHLEUNIGUNG	94
4.6.3.	Vektorcharakter der Drehbewegung	94
4.6.4.	DREHMOMENT	95

4.6.5.	Drall, DREHIMPULS	98
4.7.	GRAVITATION	99
4.7.1.	Die Keplerschen Gesetze	99
4.7.2.	Newtonsche Gravitationsgesetz	100
4.7.2.1.	Gravitationsfeld eines Massenpunktes	103
4.7.2.2.	Potentielle Energie des Gravitationsfeldes eines Massenpunktes	106
4.7.2.3.	Gravitation eines Ensembles von Massenpunkten	109
4.7.2.4.	Kontinuierliche Massenverteilung *	110
4.7.2.5.	Gravitationsfeld einer Kugel	112
4.7.3.	Gewicht	119
4.7.3.1.	Gewichtsbedingte Bewegung	120
4.7.4.	Schwere und träge MASSE	121
4.7.5.	Satelliten und Ähnliches	121
5.	Relativität	125
5.1.	Klassische Relativität gleichförmig bewegter Bezugssysteme	125
5.1.1.	Galileitransformation	126
5.2.	Klassische Relativität beschleunigter Bezugssysteme	127
5.2.1.	Trägheitskräfte	127
5.2.2.	Das Prinzip von d'Alembert	128
5.2.3.	Gleichförmig rotierende Bezugssysteme	129
5.2.3.1.	Drehratensensor mit Corioliskräften	135
5.2.4.	Allgemeines beschleunigtes und rotierendes Bezugssystem	135
5.2.5.	Die Erde als rotierendes Bezugssystem	138
5.2.5.1.	Anwendung: FOUCAULT-PENDEL	140
5.2.5.2.	Anwendung: Gezeiten *	140
5.3.	Spezielle Relativitätstheorie	144
5.3.1.	Widersprüche zur klassischen Relativität	144
5.3.2.	Theorie von Einstein	147
5.3.2.1.	Punktereignisse	148
5.3.2.2.	Rückdatierung	149
5.3.2.3.	Relativistisches Mass	150
5.3.2.4.	Gleichzeitigkeit	151
5.3.3.	Längenkontraktion	154
5.3.4.	Uhrenvergleich	157
5.3.5.	Der relativistische Dopplereffekt	159
5.3.6.	Addition von Geschwindigkeiten	163
5.3.7.	Messung von Beschleunigungen	165
5.3.8.	Bewegte Masse	166
5.3.9.	Masse-Energie-Äquivalenz	170
5.3.10.	Relativistisches Kraftgesetz *	171
5.3.11.	Lorentz-Transformation	176
5.3.11.1.	Einheitslängen auf gegeneinander bewegten Inertialsystemen	180
5.3.11.2.	Lorentz-Transformation in drei Raumdimensionen *	181
5.3.11.3.	Lorentz-Transformation als Drehung *	183
5.3.11.4.	Relativistisches Abstandsmass	185

5.3.12.	Lorentz- und Galilei-Transformation	185
5.3.13.	Das Zwillingsparadoxon	186
6.	Mechanik starrer Körper	189
6.1.	Grundbegriffe	189
6.1.1.	Definition	189
6.1.2.	MASSE und Dichte	189
6.1.3.	Massenmittelpunkt und Schwerpunkt	189
6.1.4.	Drehungen des starren Körpers	191
6.1.4.1.	Eulersche Winkel *	191
6.1.5.	Freiheitsgrade der Bewegungen	195
6.2.	Statik des starren Körpers	195
6.2.1.	Kräfte am starren Körper	195
6.2.2.	Kräftepaare	196
6.2.3.	Dyname	197
6.2.4.	Schwerkraft	198
6.3.	Der starre ROTATOR	199
6.3.1.	Kinematik	199
6.3.2.	MASSENTRÄGHEITSMOMENT	200
6.3.2.1.	Satz von Steiner	201
6.3.3.	Drehimpuls	206
6.3.4.	Drallsatz	208
6.3.4.1.	Anwendung: Auswuchten von Autorädern *	210
6.3.4.2.	Wirkung eines Drehmomentes auf den ROTATOR	210
6.3.5.	Bewegungen mit Drehungen	210
6.3.5.1.	Kippen eines Körpers	211
6.4.	Kreisel	212
6.4.1.	Kinematik des Kreisels	212
6.4.2.	Drehimpuls und Kinetische Energie	214
6.4.2.1.	Kinetische Energie des Kreisels	215
6.4.2.2.	Trägheitsellipsoid	217
6.4.3.	Kräftefreier Kreisel	218
6.4.3.1.	Poinsotsche Konstruktion *	219
6.4.4.	Der Kreisel unter dem Einfluss von Kräften	227
6.4.4.1.	Präzession	227
6.5.	Mechanische Maschinen	228
7.	Mechanik deformierbarer Medien	233
7.1.	Elastomechanik	233
7.1.1.	Dehnung und Kompression	235
7.1.2.	Scherung	237
7.1.3.	Verdrillung eines Drahtes	238
7.1.4.	Biegung	239
7.1.5.	Beziehung zwischen den elastischen Konstanten	244
7.1.6.	Anelastisches Verhalten	245
7.2.	Flüssigkeiten und Gase	247
7.2.1.	Aggregatzustände	247
7.2.2.	Gestalt von Flüssigkeitsoberflächen	248

7.2.3.	Druck	249
7.2.3.1.	Wirkung auf Körper	249
7.2.3.2.	Hydraulische Presse	250
7.2.3.3.	Druckarbeit	251
7.2.4.	Schweredruck	251
7.2.4.1.	Auftrieb	252
7.2.4.2.	Schwimmen	253
7.2.4.3.	Aräometer	254
7.2.5.	Gasdruck *	255
7.2.6.	Atmosphärendruck	256
7.2.6.1.	Höhe der Atmosphäre bei konstanter Dichte *	256
7.2.7.	Druck als Potential *	258
7.3.	Oberflächenspannung	260
7.3.1.	Anwendung: Kraft eines Flüssigkeitsfilms	261
7.3.2.	Freie Oberflächen	263
7.3.3.	Benetzende Flüssigkeiten, Kapillarität	264
7.3.3.1.	Adhäsions- und Kohäsionskräfte	266
7.4.	Strömungen	269
7.4.1.	Beschreibung von Strömungen	269
7.4.1.1.	Fluss	270
7.4.2.	Lokale und totale Ableitungen *	273
7.4.2.1.	Kontinuitätsgleichung	274
7.4.3.	Innere Reibung	276
7.4.4.	Laminare STRÖMUNG	277
7.4.4.1.	STRÖMUNG durch einen SPALT *	278
7.4.4.2.	Rohrströmung	279
7.4.4.3.	Druck und Volumenstrom	280
7.4.4.4.	STRÖMUNG um Kugeln	280
7.4.4.5.	PRANDTL-GRENZSCHICHT	281
7.4.5.	Bewegungsgleichung einer FLÜSSIGKEIT *	282
7.4.6.	STRÖMUNG idealer Flüssigkeiten	283
7.4.6.1.	Anwendung	283
7.4.7.	Strömungswiderstand *	285
7.4.7.1.	Druck und Druckgradient *	287
7.4.8.	Helmholtzsche Wirbelsätze *	287
8.	Schwingungen und eindimensionale Wellen	289
8.1.	Schwingungen	289
8.1.1.	Harmonische Schwingungen	289
8.1.1.1.	Harmonische Schwingungen und Kreisbewegung	291
8.1.1.2.	Energiebilanz bei harmonischen Schwingungen	292
8.1.2.	Phasenbild	294
8.1.2.1.	Feder-Masse-System im Schwerfeld	294
8.1.2.2.	PENDEL im Schwerfeld	296
8.1.2.3.	Bewegung in der Nähe von Gleichgewichtspunkten	299
8.1.3.	Gedämpfte Schwingung	300
8.1.3.1.	Güte des schwingungsfähigen Systems	301
8.1.4.	Erzwungene (gedämpfte) Schwingung und Resonanz	303

8.1.5.	Überlagerung von Schwingungen	309
8.1.5.1.	Schwingungen in unterschiedliche Richtungen	310
8.1.5.2.	Schwingungen gleicher Richtung und FREQUENZ, aber unterschiedlicher AMPLITUDE	311
8.1.5.3.	Schwingungen gleicher Richtung, aber leicht unter- schiedlicher Frequenz	311
8.1.5.4.	Fourierreihen *	312
8.1.6.	Gekoppelte Schwingungen	316
8.1.7.	Verallgemeinerung: Fundamental- oder Eigenschwingungen *	320
8.2.	Wellen in einer DIMENSION	321
8.2.1.	Wellenberge	322
8.2.1.1.	Transversal- und Longitudinalwellen	323
8.2.1.2.	Reflexion und Überlagerung oder Superposition	324
8.2.2.	Ausbreitungsgeschwindigkeit	326
8.2.3.	Harmonische Wellen	327
8.2.4.	Energieübertrag bei Wellen	328
8.2.5.	Superposition und INTERFERENZ harmonischer Wellen	329
8.2.5.1.	Stehende Wellen	330
A.	Begriffe	333
B.	Konstanten	347
C.	Einige notwendige mathematische Verfahren	349
C.1.	Ableitung	349
C.2.	Integration	350
C.3.	Ableitungen zur näherungsweisen Berechnung von Funktionswerten	351
C.4.	Vektoren	355
C.4.1.	Gesetze	356
C.4.1.1.	Spatprodukt	356
C.4.1.2.	Orthogonalität zweier Vektoren testen	356
D.	Skalarprodukt und Vektorprodukt in kartesischen Koordinaten	357
E.	Differentiation und Integration	359
E.1.	Differentiationsregeln	359
E.2.	Differentiation einfacher Funktionen	360
E.3.	Taylorreihe und Reihen	361
E.4.	Einige Reihen	362
E.5.	Ableitungen in drei Dimensionen	363
E.5.1.	Gradient in kartesischen Koordinaten	363
E.5.2.	Divergenz in kartesischen Koordinaten	364
E.5.3.	Rotation in kartesischen Koordinaten	365
F.	Rechnen mit Integralen	367
F.1.	Unbestimmte Integrale	369
F.1.1.	Bestimmte Integrale und Integrale mit variabler oberer Gren- ze	370
F.2.	Berechnung von Linienintegralen	371

G. Umrechnung zwischen Koordinatensystemen	373
G.1. Vom kartesischen ins sphärische System	374
G.2. Vom sphärischen ins kartesische System	374
G.3. Vom kartesischen ins zylindrische System	374
G.4. Vom zylindrischen ins kartesische System	375
G.5. Vom sphärischen ins zylindrische System	375
G.6. Vom zylindrischen ins sphärische System	376
H. Geschwindigkeiten und Beschleunigungen in Kugelkoordinaten	377
H.1. Geschwindigkeiten	379
H.2. Beschleunigung	382
H.2.1. Interpretation	387
I. Berechnungen in ebenen schiefwinkligen Dreiecken	389
J. Berechnung der Ableitung in rotierenden Bezugssystemen	391
K. Rechnen mit Vektoren	395
K.1. Vektoridentitäten	395
K.1.1. Produkte mit Vektoren	395
K.1.2. Ableiten von Vektoren	396
K.1.3. Vektorableitungen bei Skalarfeldern	397
K.1.4. Vektorableitungen bei Vektorfeldern	397
L. Rechenregeln für Winkelfunktionen	399
L.1. Sinus	399
L.2. Cosinus	399
L.3. Tangens	400
M. Drehungen	401
M.1. Drehmatrizen	401
M.2. Drehung von Vektoren und Matrizen (oder Tensoren)	402
M.3. Allgemeine Drehung mit Eulerwinkeln	403
N. Hinweise und Links	405
N.1. Literaturhinweise	405
Liste der Experimente	408
Abbildungsverzeichnis	414
Tabellenverzeichnis	415
Personenregister	417
Abkürzungen	423
Referenzen	427

1. Einleitung

1.1. Lizenzinformationen

Diese Skript wird unter der Creative Commons Lizenz CC-BY-SA 4.0 veröffentlicht. Dies heisst,

- Sie dürfen das Werk ganz oder in Teilen in allen denkbaren Formaten weiter verwenden, vervielfältigen und weiterverbreiten
- das Werk oder Teile davon neu zusammenstellen, verändern und darauf weitere Werke aufbauen,

sofern Sie

- den Namen der Verfassers dieses Werkes sowie deren Institution, die Universität Ulm, nennen und angemessene Rechte- und Urheberrechtsangaben machen, einen Link zur Lizenz beifügen und angeben, ob Sie Änderungen vorgenommen haben. Dabei darf nicht der Eindruck entstehen, die Verfasser oder die Universität Ulm würden Sie oder Ihre Nutzung unterstützen.
- Wenn Sie Dieses Werk oder Teile davon neu zusammenstellen, verändern und darauf weitere Werke aufbauen, dürfen Sie ihre Beiträge nur unter der gleichen Lizenz wie dieses Werk wie dieses Original verbreiten.

Sie dürfen insbesondere keine weiteren Einschränkungen einsetzen und auch keine technischen Verfahren wie z.B. DRM verwenden, die anderen Nutzern etwas untersagt oder daran hindert, das abgeleitete Werk nach dieser Lizenz zu nutzen. Der Lizenzgeber kann diese Freiheiten nicht widerrufen solange Sie sich an die Lizenzbedingungen halten.

Eine detaillierte Erklärung finden Sie unter

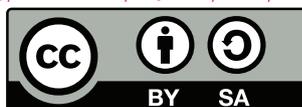
<http://www.uni-ulm.de/en/einrichtungen/e-learning/blog/article/was-sind-eigentlich-cc-lizenzen.html>

oder unter

<http://creativecommons.org/licenses/by-sa/4.0/>

oder unter

<https://creativecommons.org/licenses/by-sa/4.0/deed.de>



Die CC-Icons und -Buttons und  wurden unter der Lizenz CC BY von <http://creativecommons.org/about/downloads> veröffentlicht.

1.2. Dank

Ohne die hingebungsvolle ARBEIT des Entzifferns meiner Handschrift durch Tamar Stadter würde dieses Skript nicht existieren.

1.3. Fakultative Abschnitte

Abschnitte, die mit einem Sternchen „*“ markiert sind, enthalten für das Verständnis der Physik notwendige Themen, die aber in einem ersten Durchgang übersprungen werden können.

2. Einführung

Was ist Physik?

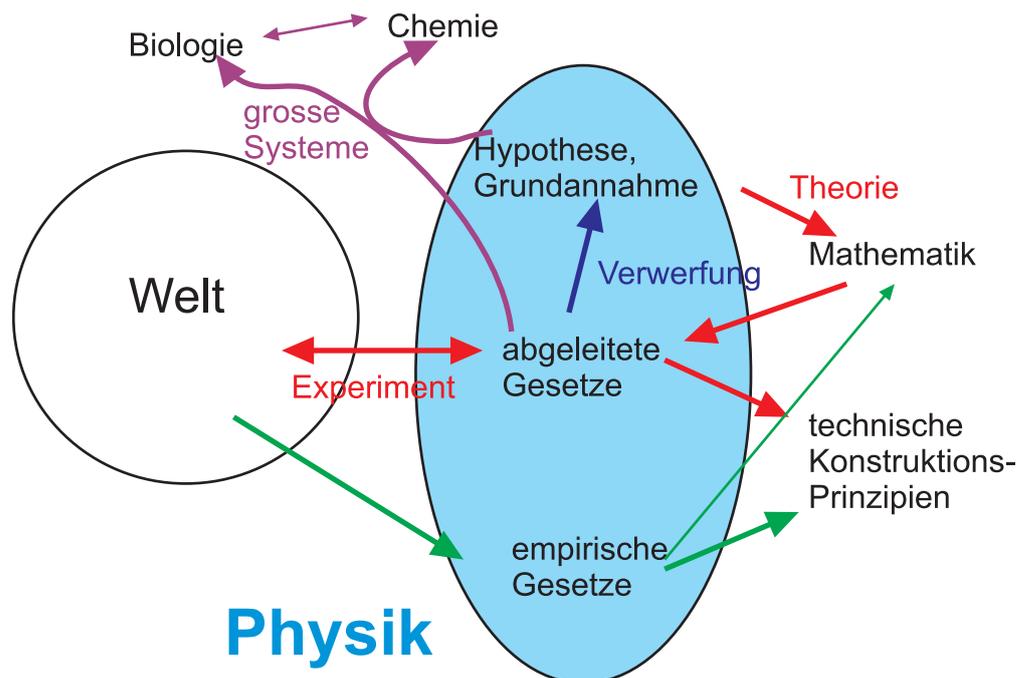


Abb. 2.1.: Wo steht die Physik in den Naturwissenschaften?

Die Physik beschäftigt sich mit den Gesetzen der Natur. Sie verwendet dazu eine mathematische Beschreibung. Die Mathematik stellt ein in sich konsistentes, aber nicht beweisbares Gerüst für die Beschreibung physikalischer Phänomene. Aus diesem Grunde kann man die Gültigkeit physikalischer Gesetze nie beweisen, wohl aber deren Ungültigkeit.

Versuch 1:  Versuch zur Vorlesung:
Autorennen (Versuchskarte M-55)

Versuch 2:  Versuch zur Vorlesung:
Lokomotive (Versuchskarte M-10)

Um meinen Punkt noch zu verstärken möchte ich Ihnen das Zitat von S. M. Dancoff aus dem Artikel „Existiert das Neutrino wirklich?“ [Dan52] anführen:

*Hier ist ein Wort über die Rolle am Platze, welche die Theorie in der Physik spielt. In der Physik beginnen wir mit Experimenten, **immer** mit Experimenten. Die Ergebnisse vieler Experimente werden auf ein Blatt Papier geschrieben. Wenn alle Experimente berücksichtigt werden sollen, dann müßte das in der Tat ein sehr großes Blatt Papier sein. Und tatsächlich hat sich herausgestellt, daß diese Art, Ergebnisse zu sammeln, ziemlich plump ist. Würde es nicht hübscher sein, wenn wir einen eleganteren und feineren Weg fänden, dies zu bewerkstelligen? So sehen wir ein paar Charakterköpfe mit schlecht gekämmten Haaren an der Arbeit - Theoretiker genannt -, deren Geschäft es ist, ein paar Tricks zu finden, mit deren Hilfe sich möglichst viele Daten unter einen Hut bringen lassen. Der Theoretiker arbeitet eine Weile und sagt dann: „Alle Daten des Gebietes hier, einige wenige hier und dann noch ein paar dort können alle zueinander in Beziehung gebracht und zugleich mittels **dieser** Gleichung dargestellt werden, wenn man diese Regeln anwendet, um die experimentellen Ergebnisse aus der Gleichung abzuleiten.“*

S. M. Dancoff fährt weiter

Dann kommt ein anderer Theoretiker daher und verkündet: „Das ist alles gut und schon, aber ich habe eine bessere Gleichung, weil ich mit ihr noch mehr Daten erfassen kann.“ Und so halten wir dann die zweite Theorie für einen Fortschritt gegenüber der ersten.

S. M. Dancoff beschliesst seinen Gedankengang mit

Ganz allgemein sind diese theoretischen Formeln von der Art, daß man mit ihnen extrapolieren kann, was soviel heißt, daß man mit ihrer Hilfe Versuchsergebnisse voraussagen kann, ohne daß man die entsprechenden Experimente auszuführen braucht. Geht man mit der Extrapolation nicht zu weit, dann stellt es sich gewöhnlich heraus, daß die Theorie mehr oder weniger gut stimmt. Wenn aber sich die experimentellen Voraussetzungen gegenüber jenen, unter denen die Theorie entwickelt worden war, wesentlich verändern, dann versagt die Extrapolation im allgemeinen, und eine neue Theorie, ein neuer Zusammenhang, muß ausgearbeitet werden.

Zusammengefasst sagt S. M. Dancoff

- Die Physik beginnt immer mit Experimenten.
- Theorien fassen viele physikalische Experimente ungefähr zusammen, halt mit kleinen Abweichungen.
- Wir glauben Theorien eher, wenn sie kleinere Abweichungen zu einem Experiment zeigen.

- Theorien, die mehr Experimente beschreiben können, sind für uns «besser».
- Die Grundfunktion von Theorien ist die Extrapolation auf mögliche neue Phänomene.
- Experimente entscheiden über die Anerkennung von Theorien, nicht Gedankenwege.

2.1. Physikalische Grössen und Einheiten

Eine physikalische Grösse besteht aus der Masszahl und der Einheit



Gleichungen müssen nicht nur für die Masszahlen sondern auch für Einheiten gelten, das heisst, dass man mit einer Einheitenbetrachtung feststellen kann, dass eine Gleichung falsch ist.

Beispiel:

- Sie haben erhalten, dass
 $\text{KRAFT} \stackrel{?}{=} \text{MASSE} \cdot \text{GESCHWINDIGKEIT}$
- Aber es ist
 $\text{N} = \frac{\text{m kg}}{\text{s}^2} \neq \text{kg} \cdot \frac{\text{m}}{\text{s}}$
- Neuer Versuch
 $\implies \text{KRAFT} = \text{MASSE} \cdot \text{BESCHLEUNIGUNG}$
- Hier ist
 $\text{N} = \frac{\text{m kg}}{\text{s}^2} = \text{kg} \cdot \frac{\text{m}}{\text{s}^2}$
- Die Einheiten stimmen, also *kann* die Gleichung richtig sein.

2.1.1. Einheitensysteme

Eine Übersicht über das Système Internationale finden Sie in *The International System of units (SI)* [Bur19].

2.1.1.1. Internationales System (SI)

Grösse	Symbol (Beispiel)	Einheit	Abkürzung
Länge:	x	Meter	m
Zeit	t	Sekunde	s
MASSE	m	Kilogramm	kg
Temperatur	T	Kelvin	K
Strom	I	Ampère	A
Stoffmenge	n	Mol	mol
Lichtstärke	I	Candela	cd

Tab. 2.1.: SI (Système Internationale) Grundeinheiten

Die SI-Einheiten sind die gesetzlichen Einheiten. Das SI ist überbestimmt, nur die Einheiten der Länge, der Zeit und der Masse wären notwendig. Die Einheit der Temperatur ist nach William Thomson, 1st Baron Kelvin benannt. Die Einheit des Stromes ehrt André-Marie Ampère. Heute werden die Einheiten durch die Definition von Naturkonstanten bestimmt.

2.1.2. Naturkonstanten und die Grössen der SI-Einheiten

Die folgenden Naturkonstanten werden in *The International System of units (SI)* [Bur19] definiert:

Frequenznormal Die ungestörte Übergangsfrequenz der Hyperfeinaufspaltung des Grundzustandes des CÄSIUM $^{133}_{55}\text{Cs}$ Atoms ist

$$\Delta\nu_{Cs} := 9\,192\,631\,770 \text{ Hz} \quad (2.1.1)$$

Geschwindigkeitsnormal Die LICHTGESCHWINDIGKEIT ist

$$c := 299\,792\,458 \frac{\text{m}}{\text{s}} \quad (2.1.2)$$

Planckkonstante Die PLANCKKONSTANTE hat den Wert

$$h := 6.626\,070\,15 \cdot 10^{-34} \text{ J s} \quad (2.1.3)$$

Elementarladung Der Wert der ELEMENTARLADUNG ist

$$e := 1.602\,176\,634 \cdot 10^{-19} \text{ C} \quad (2.1.4)$$

Boltzmannkonstante Der Wert der BOLTZMANNKONSTANTE beträgt

$$k := 1.380\,649 \cdot 10^{-23} \frac{\text{J}}{\text{K}} \quad (2.1.5)$$

Avogadrozahl Die AVOGADROZAHL hat den Wert

$$N_A := 6.022\,140\,76 \cdot 10^{23} \frac{1}{\text{mol}} \quad (2.1.6)$$

Lichtstärke Der Wert der LICHTSTÄRKE von monochromatischem Licht der Frequenz $540 \cdot 10^{12}$ Hz ist

$$K_{cd} := 683 \frac{\text{lm}}{\text{W}} \quad (2.1.7)$$

Dabei bedeuten Hz = $\frac{1}{\text{s}}$ = Hertz, s = Sekunde, m = Meter, C = As = Coulomb, J = $\frac{\text{m}^2 \text{kg}}{\text{s}^2}$ = Joule, W = $\frac{\text{m}^2 \text{kg}}{\text{s}^3}$ = Watt, K = Kelvin, mol = Mol und lm = $\frac{\text{cd m}^2}{\text{m}^2}$ = cd sr = Lumen.

Diese sieben Grössen sind Definitionen und haben deshalb keine MESSUNGSICHERHEIT. Nach *The International System of units (SI)* [Bur19] lauten die Definitionen der für das tägliche Leben wichtigen Grundeinheiten:

Definition der Zeit

$$1 \text{ s} = \frac{9\,192\,631\,770}{\Delta\nu_{Cs}} \quad (2.1.8)$$

Definition der Länge

$$1 \text{ m} = \left(\frac{c}{299\,792\,485} \right) \text{ s} = \frac{9\,192\,631\,770}{299\,792\,458} \frac{c}{\Delta\nu_{Cs}} \approx 30.663\,319 \frac{c}{\Delta\nu_{Cs}} \quad (2.1.9)$$

d.h. Lichtgeschwindigkeit c und die Hyperfeinübergangsfrequenz von Cäsium sind definiert, nicht die Länge. Man könnte $c = 1$ setzen und die Länge in Sekunden messen.

Masse

$$\begin{aligned} 1 \text{ kg} &= \left(\frac{h}{6.626\,070\,15 \cdot 10^{-34}} \right) \frac{\text{s}}{\text{m}^2} \\ &= \frac{(299\,792\,485)^2}{(6.626\,070\,15 \cdot 10^{-34}) (9\,192\,631\,770)} \frac{h \Delta\nu_{Cs}}{c^2} \approx 1.475\,521\,4 \cdot 10^{40} \frac{h \Delta\nu_{Cs}}{c^2} \end{aligned} \quad (2.1.10)$$

elektrischer Strom

$$\begin{aligned} 1 \text{ A} &= \left(\frac{e}{1.602\,176\,634 \cdot 10^{-19}} \right) \frac{1}{\text{s}} \\ &= \frac{1}{(9\,192\,631\,770) (1.602\,176\,634 \cdot 10^{-19})} \Delta\nu_{Cs} e \\ &\approx 6.789\,686\,8 \cdot 10^8 \Delta\nu_{Cs} e \end{aligned} \quad (2.1.11)$$

Temperatur

$$\begin{aligned}
 1 \text{ K} &= \left(\frac{1.380\,649 \cdot 10^{-23}}{k} \right) \frac{\text{kg m}^2}{\text{s}^2} \\
 &= \frac{1.380\,649 \cdot 10^{-23}}{(6.626\,070\,15 \cdot 10^{-34}) (9\,192\,631\,770)} \frac{\Delta\nu_{Cs} h}{k} \\
 &\approx 2.266\,665\,3 \frac{\Delta\nu_{Cs} h}{k} \quad (2.1.12)
 \end{aligned}$$

Menge an Materie Es geht hier um die Anzahl Teilchen

$$1 \text{ mol} = \left(\frac{6.022\,140\,76 \cdot 10^{23}}{N_A} \right) \quad (2.1.13)$$

Lichtstärke Es handelt sich hier um die PHYSIOLOGISCHE LICHTSTÄRKE

$$\begin{aligned}
 1 \text{ cd} &= \left(\frac{K_{cd}}{683} \right) \frac{\text{kg m}^2}{\text{s}^3 \text{ sr}} \\
 &= \frac{1}{(6.626\,070\,15 \cdot 10^{-34}) (9\,192\,631\,770)^2 (683)} (\Delta\nu_{Cs})^2 h K_{cd} \\
 &\approx 2.614\,830\,5 \cdot 10^{10} (\Delta\nu_{Cs})^2 h K_{cd} \quad (2.1.14)
 \end{aligned}$$

2.1.2.1. cgs-System

Größen werden im CGS-SYSTEM durch cm, g, s ausgedrückt:

Grösse	Einheit
Länge	cm
MASSE	g
Zeit	s

Tab. 2.2.: cgs-System: Grundeinheiten

2.1.3. Messen

Eine Grösse messen heisst, das zu messende Objekt mit der Masseinheit zu vergleichen.

Es gibt auch indirekte Messmethoden, z.B. bei Thermometern

2.1.3.1. Messunsicherheit

Versuch 3:  **Versuch zur Vorlesung:**
Messunsicherheit (Versuchskarte M-183)

Bei jeder Messung gibt es eine Messunsicherheit

wahrer Wert	v_w
gemessener Wert	v_g
Messunsicherheit (absolute Messunsicherheit)	$\Delta v = v_g - v_w$
Messunsicherheit (relative Messunsicherheit)	$\frac{\Delta v}{\langle v \rangle}$

Tab. 2.3.: Arten der Messunsicherheit

Messunsicherheiten werden wie folgt kategorisiert

- grober Fehler: „Nichtkönnen“
- konstante Messunsicherheit: Beispiel Parallaxe
- systematische Messunsicherheit: Beispiel: ungenaue Uhr, falsche oder ungenaue Theorien. Diese Messunsicherheiten können, bei einem vollständigen Versuchsprotokoll, im nachhinein korrigiert werden.
- zufällige Messunsicherheit: Statistik, können reduziert werden.

2.1.3.2. Fehlerfortpflanzung

Wir betrachten die Fehlerfortpflanzung anhand der Geschwindigkeitsmessung. Die GESCHWINDIGKEIT kann aus der Zeit t , die zum Durchlaufen einer bestimmten Strecke x benötigt wird, berechnet werden. Wir nehmen an, dass wir n Messungen durchführen, und dabei die Messungen mit $j = 1 \dots n$ bezeichnen. Wir verwenden ferner den Mittelwert der Ortsmessung

$$\langle x \rangle = \frac{1}{n} \sum_{j=1}^n x_j \quad (2.1.15)$$

und den Mittelwert der Zeitmessung

$$\langle t \rangle = \frac{1}{n} \sum_{j=1}^n t_j \quad (2.1.16)$$

Die Abweichung der einzelnen Messwerte vom Mittelwert ist dann

$$\begin{aligned}\Delta x_j &= x_j - \langle x \rangle \\ \Delta t_j &= t_j - \langle t \rangle\end{aligned}$$

Die STANDARDABWEICHUNG EINES EINZELNEN MESSWERTES einer Grösse x bei n Messungen ist definiert durch

$$\sigma_x = \sqrt{\frac{1}{n-1} \sum_{j=1}^n \Delta x_j^2} = \sqrt{\frac{1}{n-1} \sum_{j=1}^n (x_j - \langle x \rangle)^2} \quad (2.1.17)$$

Die STANDARDABWEICHUNG DES MITTELWERTES $\langle x \rangle$ einer Grösse x bei n Messungen ist

$$\sigma_{\langle x \rangle} = \sqrt{\frac{1}{n(n-1)} \sum_{j=1}^n \Delta x_j^2} = \sqrt{\frac{1}{n(n-1)} \sum_{j=1}^n (x_j - \langle x \rangle)^2} \quad (2.1.18)$$

Die einzelnen Messwerte können dann auch als

$$\begin{aligned}x_j &= \langle x \rangle + \Delta x_j \\ t_j &= \langle t \rangle + \Delta t_j\end{aligned}$$

Es gelten

$$\begin{aligned}\sum_{j=1}^n \Delta x_j &= 0 \\ \sum_{j=1}^n \Delta t_j &= 0\end{aligned}$$

Mit $v_j = x_j/t_j$ wird

$$\begin{aligned}
\langle v \rangle &= \frac{1}{n} \sum_{j=1}^n v_j &&= \frac{1}{n} \sum_{j=1}^n \frac{x_j}{t_j} \\
&= \frac{1}{n} \sum_{j=1}^n \frac{\langle x \rangle + \Delta x_j}{\langle t \rangle + \Delta t_j} &&= \frac{1}{n} \sum_{j=1}^n \frac{\langle x \rangle \left(1 + \frac{\Delta x_j}{\langle x \rangle}\right)}{\langle t \rangle \left(1 + \frac{\Delta t_j}{\langle t \rangle}\right)} \\
&= \frac{1}{n} \frac{\langle x \rangle}{\langle t \rangle} \sum_{j=1}^n \frac{\left(1 + \frac{\Delta x_j}{\langle x \rangle}\right)}{\left(1 + \frac{\Delta t_j}{\langle t \rangle}\right)} \\
&\approx \frac{1}{n} \frac{\langle x \rangle}{\langle t \rangle} \sum_{j=1}^n \left(1 + \frac{\Delta x_j}{\langle x \rangle}\right) \left(1 - \frac{\Delta t_j}{\langle t \rangle}\right) \\
&= \frac{1}{n} \frac{\langle x \rangle}{\langle t \rangle} \sum_{j=1}^n \left(1 + \frac{\Delta x_j}{\langle x \rangle} - \frac{\Delta t_j}{\langle t \rangle} + O(2)\right) \\
&= \frac{1}{n} \frac{\langle x \rangle}{\langle t \rangle} \left(\sum_{j=1}^n 1 + \sum_{j=1}^n \frac{\Delta x_j}{\langle x \rangle} - \sum_{j=1}^n \frac{\Delta t_j}{\langle t \rangle} + O(2)\right) \\
&= \frac{1}{n} \frac{\langle x \rangle}{\langle t \rangle} (n + 0 - 0 + O(2)) &&= \frac{\langle x \rangle}{\langle t \rangle} + O(2)
\end{aligned}$$

Dies bedeutet, dass man für statistisch unabhängige Daten sowohl zuerst das Resultat ausrechnen kann und dann mitteln, oder zuerst die Messwerte mitteln, und dann das Resultat berechnen kann. Die beiden Resultate werden bis auf Summanden der Ordnung 2 in den Fehlern identisch sein.

Der Begriff $O(2)$ sagt, dass Terme mit der Ordnung (Summe aller Exponenten) von 2 oder mehr vernachlässigt wurden.

Die Messunsicherheit von $\langle v \rangle$ wird durch die Messunsicherheit σ_v der einzelnen Messwerte v_j und durch die Anzahl der Messungen n gegeben:

$$\sigma_{\langle v \rangle} = \sqrt{\frac{1}{n} \sigma_v^2} = \sqrt{\frac{1}{n} \frac{1}{(n-1)} \sum_{i=1}^n (v_j - \langle v \rangle)^2} = \sqrt{\frac{1}{n(n-1)} \sum_{i=1}^n (v_j - \langle v \rangle)^2} \quad (2.1.19)$$

Dies kann wie folgt gesehen werden: Ein einzelner berechneter Wert der GESCHWINDIGKEIT kann als

$$\begin{aligned}
v_j &= \frac{x_j}{t_j} \\
&= \frac{\langle x \rangle + \Delta x_j}{\langle t \rangle + \Delta t_j} \\
&= \frac{\langle x \rangle}{\langle t \rangle} \left(\frac{1 + \frac{\Delta x_j}{\langle x \rangle}}{1 + \frac{\Delta t_j}{\langle t \rangle}} \right) \\
&\approx \frac{\langle x \rangle}{\langle t \rangle} \left(1 + \frac{\Delta x_j}{\langle x \rangle} \right) \left(1 - \frac{\Delta t_j}{\langle t \rangle} \right) \\
&\approx \langle v \rangle \left(1 + \frac{\Delta x_j}{\langle x \rangle} - \frac{\Delta t_j}{\langle t \rangle} \right) \\
&= \langle v \rangle + \Delta v_j
\end{aligned}$$

geschrieben werden.

Zufällige Fehler sind Gauss-verteilt. Der relative Fehler des Mittelwertes aller Messungen nimmt meist mit \sqrt{n} (wobei n die Anzahl Messungen ist) ab. Die Messunsicherheit von $\langle v \rangle$ wird durch

$$\sigma_{\langle v \rangle} = \sqrt{\frac{1}{n(n-1)} \sum_{i=1}^n (v_i - \langle v \rangle)^2} \quad (2.1.20)$$

$$= \sqrt{\frac{1}{n(n-1)} \sum_{i=1}^n (\Delta v_i)^2} \quad (2.1.21)$$

$$= \sqrt{\frac{1}{n(n-1)} \sum_{i=1}^n \langle v \rangle^2 \left(\frac{\Delta x_i}{\langle x \rangle} - \frac{\Delta t_i}{\langle t \rangle} \right)^2} \quad (2.1.22)$$

$$= \langle v \rangle \sqrt{\frac{1}{n(n-1)} \sum_{i=1}^n \left[\left(\frac{\Delta x_i}{\langle x \rangle} \right)^2 + \left(\frac{\Delta t_i}{\langle t \rangle} \right)^2 - 2 \frac{\Delta x_i}{\langle x \rangle} \frac{\Delta t_i}{\langle t \rangle} \right]} \quad (2.1.23)$$

Nun ist aber Δt_i und Δx_i nach unseren Annahmen statistisch unabhängig, also nicht korreliert. Daraus folgt, dass das Produkt $2 \frac{\Delta x_i}{\langle x \rangle} \frac{\Delta t_i}{\langle t \rangle}$ sich zu null mittelt und weggelassen werden kann. Wir haben also

$$\frac{\sigma_{\langle v \rangle}}{\langle v \rangle} = \sqrt{\frac{1}{n(n-1)} \sum_{i=1}^n \left[\left(\frac{\Delta x_i}{\langle x \rangle} \right)^2 + \left(\frac{\Delta t_i}{\langle t \rangle} \right)^2 \right]} \quad (2.1.24)$$

$$= \sqrt{\frac{1}{n(n-1)} \sum_{i=1}^n \left(\frac{\Delta x_i}{\langle x \rangle} \right)^2 + \frac{1}{n(n-1)} \sum_{i=1}^n \left(\frac{\Delta t_i}{\langle t \rangle} \right)^2} \quad (2.1.25)$$

$$= \sqrt{\frac{\frac{1}{n(n-1)} \sum_{i=1}^n \Delta x_i^2}{\langle x \rangle^2} + \frac{\frac{1}{n(n-1)} \sum_{i=1}^n \Delta t_i^2}{\langle t \rangle^2}} \quad (2.1.26)$$

$$= \sqrt{\left(\frac{\sigma_{\langle x \rangle}}{\langle x \rangle} \right)^2 + \left(\frac{\sigma_{\langle t \rangle}}{\langle t \rangle} \right)^2} \quad (2.1.27)$$

Im besprochenen Falle haben wir eine Funktion, die als Polynom geschrieben werden kann. Deshalb lässt sich das Fehlerfortpflanzungsgesetz relativ schreiben. Im Allgemeinen gilt: wenn $y = f(x_1, x_2, \dots)$ ist, lautet das Gausssche Fehlerfortpflanzungsgesetz

Gaussche Fehlerfortpflanzungsgesetz

$$\sigma_{\langle y \rangle} = \sqrt{\sum_{i=1}^n \left(\frac{\partial f}{\partial x_i} \sigma_{\langle x_i \rangle} \right)^2} \quad (2.1.28)$$

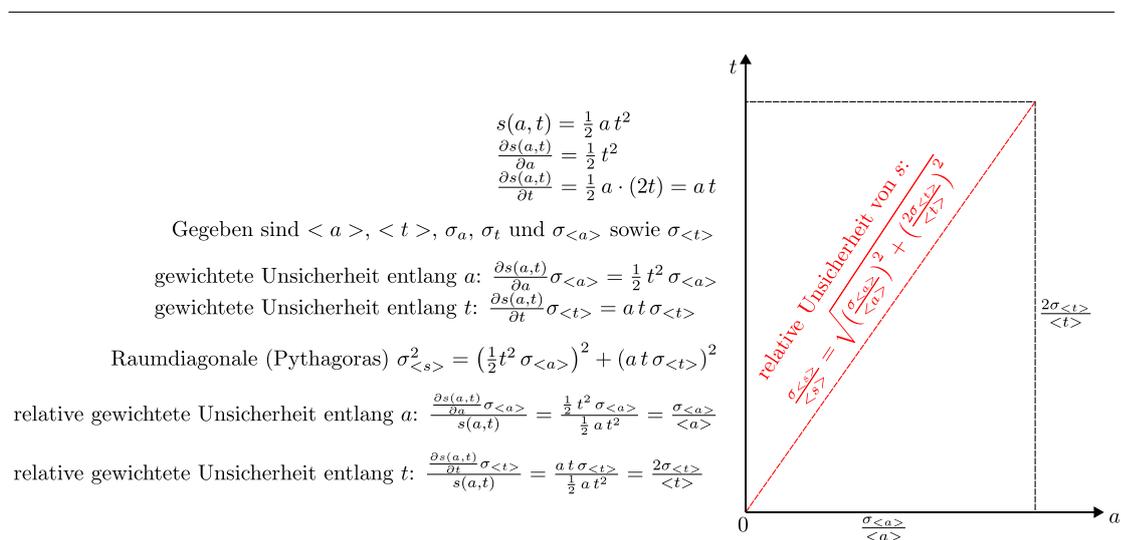


Abb. 2.2.: Plausibilitätsbetrachtung für die Gaussche Fehlerfortpflanzung.

Abbildung 2.2 zeigt eine geometrische Überlegung, die die Konstruktion des Gausschen Fehlerfortpflanzungsgesetzes plausibel machen soll.

Das Symbol $\frac{\partial}{\partial t}$ bedeutet die partielle Ableitung nach t . Hängt eine Funktion von mehreren Variablen ab, also zum Beispiel $f(x, y, z, t)$, dann betrachtet man bei der partiellen Ableitung $\frac{\partial f(x, y, z, t)}{\partial t}$ die Variablen x , y und z als konstant und leitet wie gewöhnlich nach t ab. Man kann auch schreiben:

$$\frac{\partial f(x, y, z, t)}{\partial t} = \frac{df(x = \text{const}, y = \text{const}, z = \text{const}, t)}{dt} = \left. \frac{\partial f(x, y, z, t)}{\partial t} \right|_{x, y, z}$$

Analog sind man bei der partiellen Ableitung $\frac{\partial f(x, y, z, t)}{\partial y}$ die Variablen x , z und t konstant und man leitet wie gewöhnlich nach y ab. Für relative Fehler muss man $\sigma_{\langle y \rangle}$ durch $y = f(x_1, x_2, \dots)$ teilen. Dies ist jedoch nur bei Funktionen vom Typ x_i^k , $k \in \mathbb{R}$ korrekt.

Gaussches Fehlerfortpflanzungsgesetz für relative Messunsicherheiten

$$\frac{\sigma_{\langle y \rangle}}{y} = \frac{\sigma_{\langle f(x_1, x_2, \dots) \rangle}}{f(x_1, x_2, \dots)} = \sqrt{\sum_{i=1}^n \left(\frac{1}{f(x_1, x_2, \dots)} \cdot \frac{\partial f}{\partial x_i} \sigma_{\langle x_i \rangle} \right)^2} \quad (2.1.29)$$

Andererseits könnte man auch so argumentieren: Wir ersetzen die Abweichungen von den Messwerte durch die Schätzwerte σ_x und σ_t . Wir erhalten (ohne Berücksichtigung der Vorzeichen, da wir dies ja nicht kennen)

$$\frac{\sigma_v}{\langle v \rangle} = \frac{\sigma_x}{\langle x \rangle} + \frac{\sigma_t}{\langle t \rangle}$$

Allgemein gilt: wenn $y = f(x_1, x_2, \dots)$ ist, ist

$$\sigma_y = \sum_{j=1}^n \left| \frac{\partial f}{\partial x_j} \right| \sigma_{x_j}$$

Diese zuletzt vorgestellten Rechnungen (Grösstfehlerabschätzung) sollten nicht verwendet werden. Sie liefern bis zu zehn mal zu hohe Fehlerschranken.

3. Mechanik in einer Dimension

Die Mechanik ist die Lehre des Gleichgewichts und der Bewegung von Körpern unter dem Einfluss von Kräften.

3.1. Kinematik

Frage: Wie bewegt sich ein Körper?

Als Körper verwenden wir Massenpunkte.

3.1.1. Massenpunkte

Definition: Ein Massenpunkt ist ein idealisierter Körper, dessen gesamte MASSE m in einem Punkt vereinigt ist.

3.1.1.1. Realisierung

Wenn Form und MASSE eines Körpers bei der Bewegung keine Rolle spielen, kann dieser Körper für Berechnungen durch einen Massenpunkt ersetzt werden.

Beispiele:

- Planeten und Sonnen im Weltall.
- Fussball bei Flugbahn
- Elektronen im einfachen Atom-Modell

Die Lage eines Massenpunktes wird durch seinen Ort x angegeben.

3.1.2. Bewegung eines Massenpunktes auf einer Geraden

Versuch 4:  Versuch zur Vorlesung:
Geschwindigkeitsmessung (Versuchskarte M-145)



Abb. 3.1.: Die Lage des Punktes P zur Zeit t ist $x(t)$.

Oft gibt man für eine Bewegung den Ort als Funktion der Zeit an, als FAHRPLAN an.

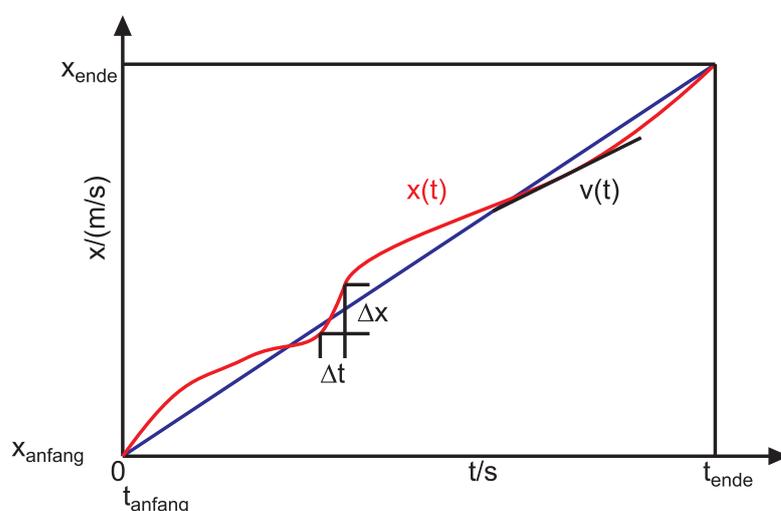


Abb. 3.2.: FAHRPLAN. Horizontal ist die Zeit, vertikal die Distanz entlang einer Strecke, hier einer Geraden aufgetragen. Eingezeichnet ist schwarz die MOMENTANGESCHWINDIGKEIT $v(t)$ als TANGENTE an die Kurve $x(t)$. und die Durchschnittsgeschwindigkeit $v_{\text{Durchschnitt}}$ von t_{anfang} bis t_{ende} in blau.

3.1.2.1. Durchschnitts- und Momentangeschwindigkeit in einer Dimension

Die Durchschnittsgeschwindigkeit eines Massenpunktes ist gegeben durch

$$v_{\text{Durchschnitt}} = \langle v \rangle = \frac{x(t_{\text{Ende}}) - x(t_{\text{Anfang}})}{t_{\text{Ende}} - t_{\text{Anfang}}} \quad (3.1.1)$$

Bemerkung:

Diese Definition gilt nur bei der Bewegung auf einer Geraden.

Beispiel: Ausflug. Bei einem Ausflug ist man nach der Zeit Δt am Ende wieder bei sich zuhause. Die physikalische Durchschnittsgeschwindigkeit ist dann

$$v = \frac{\Delta x}{\Delta t} = \frac{0}{\Delta t} = 0$$

Die „Autofahrerdefinition“ der GESCHWINDIGKEIT ist anders:

$$\langle v \rangle = \frac{1}{T} \int_{t_{\text{anfang}}}^{t_{\text{ende}}=t_{\text{anfang}}+T} |v(t)| dt \quad (3.1.2)$$

In der Gleichung (3.1.2) tritt die MOMENTANGESCHWINDIGKEIT auf. Sie ist die Steigung des Graphen zur Zeit t , also Ableitung des Ortes nach der Zeit. Wir können deshalb schreiben

$$v(t) = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{x(t + \Delta t) - x(t)}{\Delta t} = \frac{dx(t)}{dt} = \dot{x}(t) \quad (3.1.3)$$

Die MOMENTANGESCHWINDIGKEIT ist die TANGENTE an die Ortsfunktion im Fahrplandiagramm.



Versuch 5: Versuch zur Vorlesung:

Geschwindigkeitsmessung einer Pistolenkugel (Versuchskarte M-13)

3.1.2.2. Beschleunigung in einer Dimension



Versuch 6: Versuch zur Vorlesung:

Beschleunigte Bewegung (Versuchskarte M-200)

Die BESCHLEUNIGUNG ist definiert als die Änderung der GESCHWINDIGKEIT pro ZEIT, also

$$a(t) = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{v(t + \Delta t) - v(t)}{\Delta t} = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{\Delta v}{\Delta t} = \frac{dv}{dt} = \dot{v} = \ddot{x} \quad (3.1.4)$$

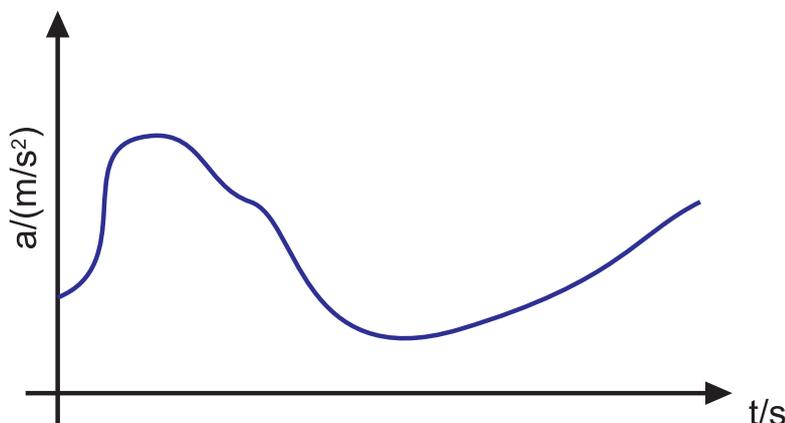


Abb. 3.3.: Zeitabhängige BESCHLEUNIGUNG.

Es gelten die folgenden Beziehungen:

$$x(t) = x_0 + \int_0^t v(\tau) d\tau = x_0 + \int_0^t \left\{ v_0 + \int_0^\tau a(\hat{\tau}) d\hat{\tau} \right\} d\tau \quad (3.1.5)$$

$$v(t) = \frac{dx(t)}{dt} = v_0 + \int_0^t a(\tau) d\tau \quad (3.1.6)$$

$$a(t) = \frac{dv(t)}{dt} = \frac{d^2x(t)}{dt^2} \quad (3.1.7)$$

Beispiel: Freier Fall in Bodennähe (sonst gelten die unten stehenden Gleichungen nicht). Wir verwenden für die BESCHLEUNIGUNG den Betrag des Feldvektors des Gravitationsfeldes, nämlich $g = 9.81 \frac{\text{m}}{\text{s}^2}$. Wir haben die Beziehungen:

$$a(t) = g = 9.81 \frac{\text{m}}{\text{s}^2} = \text{const.}$$

$$v(t) = v_0 + \int_0^t g d\tau = v_0 + gt$$

$$x(t) = x_0 + \int_0^t v(\tau) d\tau = x_0 + \int_0^t (v_0 + g\tau) d\tau = x_0 + v_0t + \frac{1}{2}gt^2$$

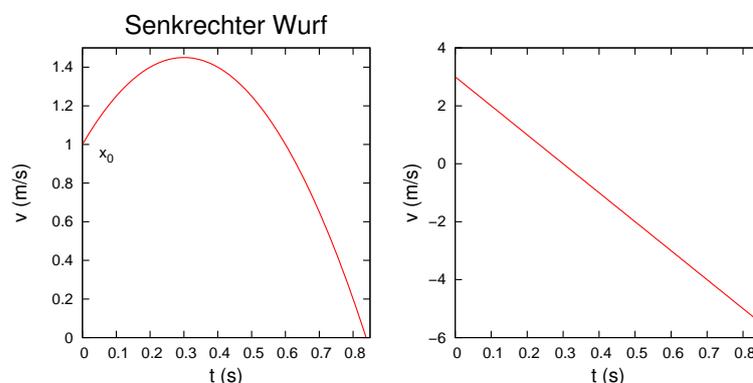


Abb. 3.4.: FAHRPLAN eines geworfenen Balls.

$$x = x_0 + v_0t + \frac{1}{2}gt^2$$

Versuch 7:   **Versuch zur Vorlesung:**
Anfangsgeschwindigkeit (Versuchskarte M-133)

3.2. Erhaltungssätze und Erhaltungsgrößen in einer Dimension

3.2.1. Stoss in einer Dimension

Versuch 8:   Versuch zur Vorlesung:
Impulserhaltung beim Stoss (Versuchskarte M-205)

Wir betrachten den Stoss zweier Massen m_1 und m_2 auf einer reibungsarmen Luftkissenbahn. Der Stoss soll dabei so vonstatten gehen, dass die beiden Massen nicht verändert werden. Sie sollen also weder deformiert werden, noch soll durch den Stoss sich ihre Temperatur ändern. Wir wollen aber keine Annahme machen über das Massenverhältnis und die Anfangsgeschwindigkeiten, sondern mögliche Gesetze EMPIRISCH bestimmen.

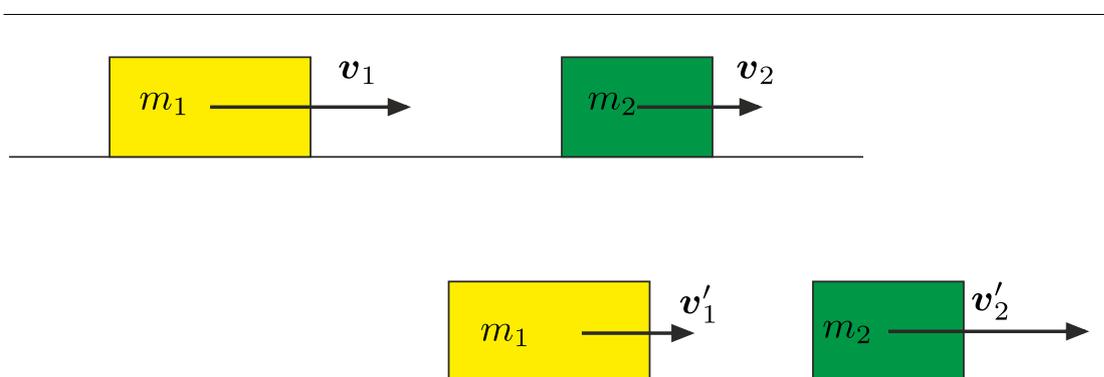


Abb. 3.5.: Situation der beiden Massen vor dem Stoss (oben) und nach dem Stoss (unten).

Viele Experimente könnten die Messgrößen in Tabelle 3.1 ergeben.

m_1/kg	$v_1/(\frac{\text{m}}{\text{s}})$	m_2/kg	$v_2/(\frac{\text{m}}{\text{s}})$	$v'_1/(\frac{\text{m}}{\text{s}})$	$v'_2/(\frac{\text{m}}{\text{s}})$
0.5	0.104	0.5	0.001	0.005	0.108
0.5	0.200	0.5	0.002	0.002	0.202
1	0.097	0.5	0.004	0.039	0.124
1	0.201	0.5	-0.002	0.066	0.270
1	0.001	0.5	0.103	0.071	-0.036
0.5	0.100	0.5	-0.101	-0.104	0.100
0.5	0.097	0.5	-0.198	-0.203	0.097
1	0.098	0.5	-0.002	0.035	0.136
0.5	0.196	0.5	0.096	0.093	0.192
2	0.096	0.5	-0.103	0.017	0.215
5	0.101	0.5	-0.104	0.065	0.266
5	0.999	0.5	-0.100	0.802	1.896

Tab. 3.1.: Simulierte Messwerte für einen Stoss auf einer Gerade.

Wir suchen nun nach Erhaltungsgrößen, das heisst Messwerte, die alleine oder als Funktion und in Kombination summiert über beide Massen vor dem Stoss und nach dem Stoss gleich sind.

Wir haben in unserem Falle die Geschwindigkeiten v_i und die Massen m_i zur Verfügung. Ein Erhaltungssatz könnte also wie

$$X_{vorher} = \sum_{i=1}^2 m_i^k v_i^\kappa = X_{nachher} = \sum_{i=1}^2 m_i^k v_i'^\kappa \quad (3.2.1)$$

lauten. Welche Werte von k und κ zu Gleichungen führen, deren Werte vor und nach dem Stoss erhalten bleiben, kann man nach **Emmy Noether** aus den Symmetriebeziehungen ableiten. Wir werden hier, unter Berücksichtigung der experimentellen Fehler, unsere Schlüsse aus dem Experiment ziehen.

3.3. Kräfte und Newtonsche Gesetze in einer Dimension

Wir nennen die Grösse

$$p_i = m_i \cdot v_i \quad (3.3.1)$$

IMPULS.

Unter der Kraft versteht man die zeitliche Änderung des Impulses, also

$$F = \frac{dp(t)}{dt} = \dot{p} \quad (3.3.2)$$

Die Gleichung (3.3.2) ist auch als 2. NEWTONSCHES GESETZ bekannt (nach Isaac Newton). Aus Gleichung (3.3.2) kann als Korollar sofort das ERSTE NEWTONSCHE GESETZ

$$F = 0 \Leftrightarrow p = \text{const} \quad (3.3.3)$$

abgeleitet werden. Bezugssysteme, in denen das erste Newtonsche Gesetz gilt, heißen INERTIALSYSTEME. Die Einheit der Kraft ist nach Isaac Newton benannt.

Wenn zwei Körper A und B sich an einem Punkt P berühren, werden sie gegenseitig Kräfte ausüben, und zwar die Kraft $F_{\text{von } A \text{ auf } B}(\text{in } P)$ und die Kraft $F_{\text{von } B \text{ auf } A}(\text{in } P)$. Wenn die beiden sich berührenden Körper ihren Bewegungszustand nicht ändern, muss nach Gleichung (3.3.2) die Gesamtkraft null sein.

$$F_{\text{gesamt}} = 0 = F_{\text{von } A \text{ auf } B}(\text{in } P) + F_{\text{von } B \text{ auf } A}(\text{in } P)$$

Umgeformt erhalten wir das 3. NEWTONSCHE GESETZ

$$F_{\text{von } A \text{ auf } B}(\text{in } P) = -F_{\text{von } B \text{ auf } A}(\text{in } P) \quad (3.3.4)$$

Die NEWTONSCHEN GESETZE werden durch die Beobachtung ergänzt, dass es keine bevorzugten INERTIALSYSTEME (Standpunkte) gibt.

3.3.1. Newtonsche Gesetze in einer Dimension für konstante Massen

Wenn wir die Definition des Impulses p aus Gleichung (3.3.1) in das zweite Newtonsche Gesetz nach Gleichung (3.3.2) einsetzen, erhalten wir

$$F(t) = \frac{d}{dt} (m(t) v(t)) = \dot{m}(t) v(t) + m(t) \dot{v}(t) \quad (3.3.5)$$

Ist die Masse $m(t)$ konstant, also unabhängig von der Zeit, lautet das zweite Newtonsche Gesetz

$$F(t) = m \dot{v}(t) = m a(t) \quad (3.3.6)$$

Dabei haben wir die Definition der Beschleunigung verwendet. Das erste Newtonsche Gesetz für konstante Massen lautet

$$F = 0 \Leftrightarrow v = \text{const} \quad (3.3.7)$$

3.4. Mechanische Arbeit in einer Dimension

Verschiebt man ein Objekt entlang der Strecke s mit der Konstanten Kraft F , so hat man die Arbeit

$$W = F \cdot s$$

geleistet. Ist die Kraft nicht konstant, so teilt man die Strecke in infinitesimal kleine Teilstrecken ds auf und erhält für jede Teilstrecke die Arbeit

$$dW = F ds$$

Die einzelnen Teilarbeiten sind additiv, also erhält man als Definition der ARBEIT

Die mechanische Arbeit ist

$$W(x_1 \rightarrow x_2) = \int_{x_1}^{x_2} F(x) dx = \int F(s) ds \quad (3.4.1)$$

3.4.1. Beschleunigungsarbeit oder kinetische Energie

Wir fragen uns nun: Was ist der Aufwand, um eine konstante MASSE m vom IMPULS $p = 0$ auf den IMPULS p zu bringen? Der Aufwand, die Beschleunigungsarbeit, hängt von zwei Grössen ab

- $\dot{p} = F$. Mit der Impulsänderung (Nach Isaac Newton gleich der Kraft) ändern wir auch die GESCHWINDIGKEIT oder die MASSE oder beides.
- ds Der Aufwand muss vom Weg abhängen.

Den Aufwand nennen wir die KINETISCHE ENERGIE. Wir schreiben unter Verwendung der Definition der Arbeit Gleichung (3.4.1):

$$W = \int_0^p \dot{p} ds \quad (3.4.2)$$

Aus dem Experiment und der Definition des Impulses wissen wir, dass $p = mv$ oder $v = p/m$ ist. Nun ist aber auch

$$\frac{ds}{dt} = v$$

und deshalb

$$ds = v dt = \frac{p}{m} dt$$

Gleichzeitig wechseln die Integrationsgrenzen von $[0, p]$ zu $[0, t]$. Wir haben also

$$W = \int_0^t \frac{\dot{p}p}{m} dt' = \int_0^t \left(\frac{d}{dt} \frac{p^2}{2m} \right) dt = \frac{1}{2m} \int_0^p d(p'^2) = \frac{p^2}{2m} \quad (3.4.3)$$

das heisst, die ARBEIT, um eine konstante MASSE von 0 auf den IMPULS p zu bringen ist W . Diese ARBEIT muss als KINETISCHE ENERGIE betrachtet werden. Sie steckt in der Bewegung der MASSE m . Sollte die Masse veränderlich sein, kann immer die Masse temporär als konstant angesehen und die kinetische Energie mit dem obigen Verfahren berechnet werden.

KINETISCHE ENERGIE

$$E_{kin} = \frac{p^2}{2m} \quad (3.4.4)$$

Die Einheit der kinetischen Energie ist: $1 \text{ J} = 1 \text{ N m}$. Sie ehrt James Prescott Joule.

3.4.2. Potentielle Energie

Unter potentieller Energie verstehen wir die Möglichkeit, ARBEIT zu leisten, wobei wir die Energie, die in der Bewegung ist, ausklammern. ARBEIT im physikalischen Sinne ist

$$dW = F_{ext} \cdot ds \quad (3.4.5)$$

Wir betrachten also nur die Komponente der KRAFT F_{ext} , die entlang des Weges ds liegt.

Nun ist die KRAFT, die das System aufbringt, die KRAFT, gegen die wir arbeiten müssen, $F = -F_{ext}$. Die im System gespeicherte Energie ist deshalb

$$dW = F_{ext} \cdot ds = -F \cdot ds \quad (3.4.6)$$

Damit ist die potentielle Energie definiert durch

$$E_{pot} = - \int_{s_1}^{s_2} F \cdot ds \quad (3.4.7)$$

Die Einheit der potentiellen Energie ist gleich wie die der kinetischen Energie: $1 \text{ J} = 1 \text{ N m}$.

3.4.3. Energieerhaltung mechanischer Systeme in einer Dimension

 **Versuch 9:**  **Versuch zur Vorlesung:**
Energieerhaltung (Versuchskarte M-093)

Wir betrachten ein System, dessen Energie konstant ist.

$$E_{tot} = E_{kin} + E_{pot} + E_{innen} = \text{const} \quad (3.4.8)$$

Dabei ist E_{innen} die noch unspezifizierte innere Energie eines Teilchens. Für Massenpunkte ist $E_{innen} = 0$.

Die Konstanz der gesamten Energie E_{tot} bedeutet, dass deren zeitliche Ableitung null sein muss

$$\frac{dE_{tot}}{dt} = 0 \quad (3.4.9)$$

Diese Gleichung ist ein Ausdruck des Hamiltonschen Prinzips, dass die GESAMT-ENERGIE konstant sei (nach William Rowan Hamilton). Im Einzelnen hat man

$$0 = \frac{dE_{kin}}{dt} + \frac{dE_{pot}}{dt} + \frac{dE_{innen}}{dt} \quad (3.4.10)$$

Nehmen wir nun an, dass die innere Energie konstant sei (z.B. Massenpunkte). Dann ist

$$0 = \frac{dE_{kin}}{dt} + \frac{dE_{pot}}{dt} \quad (3.4.11)$$

3.4.3.1. Eindimensionaler Spezialfall: E_{pot} linear in x

Wir betrachten ein eindimensionales Problem und nehmen an, dass

$$E_{pot} = -F \cdot x$$

sei. Dann ist die Bewegungsgleichung

$$\frac{d}{dt}(E_{kin} + E_{pot}) = \frac{d}{dt}\left(\frac{1}{2m}p^2 - Fx\right) = 0$$

oder (mit $m = \text{const}$)

$$\frac{1}{2m}2p \cdot \dot{p} - F\dot{x} = 0$$

Umgeschrieben ist

$$p \cdot \dot{p} = mF\dot{x} = Fp$$

und mit $p \neq 0$

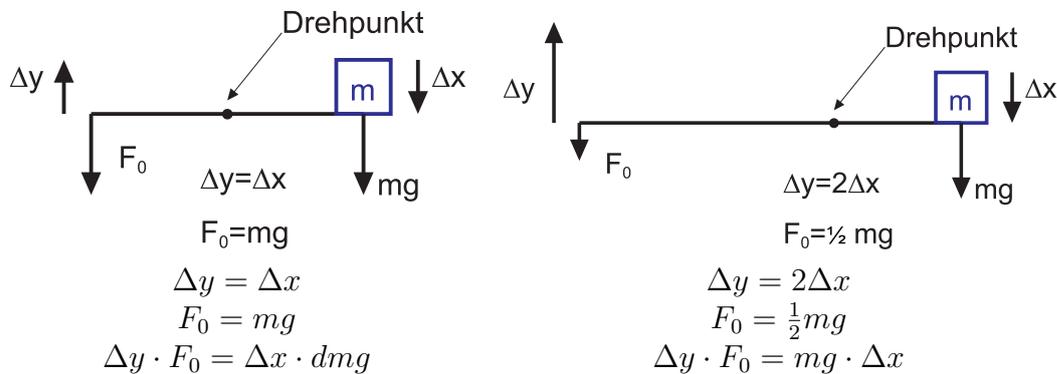
$$F = \dot{p} \quad (3.4.12)$$

Diese Bewegungsgleichung ist auch als 2. Newtonsches Axiom oder als 2. Newtonsches Kraftgesetz bekannt. Die Herleitung zeigt jedoch, dass dieses Gesetz, so nützlich es manchmal sein mag, kein fundamentales Gesetz, sondern ein aus den Symmetriebeziehungen des Raumes abgeleitetes Gesetz ist. Dieses Gesetz wurde von Emmy Noether („Invariante Variationsprobleme“ [Noe18]) entdeckt.

3.4.4. Arbeit und Leistung

Versuch 10:   Versuch zur Vorlesung:
Arbeit an der schiefen Ebene (Versuchskarte M-094)

Beispiel Hebel



Tab. 3.2.: KRÄFTEGLEICHGEWICHT beim Hebel

Die Grösse Weg \times Kraft, also die ARBEIT, wird beim Hebel erhalten.

$$dW = F_{\parallel \text{ zu } s} \cdot ds \quad (3.4.13)$$

$$W = \int_{s_0}^{s_1} F_{\parallel \text{ zu } s} ds = W(s_1) - W(s_0) \quad (3.4.14)$$

Dabei ist ds der Weg entlang der Bahn!

also

$$F_{\parallel \text{ zu } r} \Rightarrow W = F \cdot s \quad (3.4.15)$$

$$F_{\perp \text{ zu } r} \Rightarrow W = 0! \quad (3.4.16)$$

Beispiel:

Kreisbahn $a_{\text{zentripetal}} \perp dr \Rightarrow W = 0$

Die Einheit der ARBEIT ist $1 \frac{\text{m}^2 \text{kg}}{\text{s}^2} = 1 \text{ Joule} = 1 \text{ J} = 1 \text{ N m} = \frac{1}{3600000} \text{ kW h}$

Im allgemeinen dreidimensionalen Falle hängt die ARBEIT W von der durchlaufenden Bahn $\mathbf{r}(s)$ ab.

Beispiel:

LUFTWIDERSTAND

$$F_{\text{Luft}} = bv^2$$

Wenn die Beschleunigung a konstant ist, gilt

$$v(s) = \sqrt{2as}$$

Dann ist

$$W_{Luft} = \int_0^{s_0} b v^2 ds = \int_0^{s_0} 2a s \cdot b ds = ab \cdot s^2$$

Beispiel:

Bei der GLEITREIBUNG haben wir

$$\begin{aligned} W(r_1, r_2, b) &= \int_{s_2}^{s_1} (-F_G) ds \\ &= F_G \int_{s_1}^{s_2} ds \\ &= F_G (s_2 - s_1) \end{aligned}$$

Das heisst, die ARBEIT ist, wie erwartet, proportional zur zurückgelegten Strecke. Bei der Berechnung der ARBEIT spielt Zeit keine Rolle. Wenn wir die Zeit, in der eine ARBEIT geleistet wird, berücksichtigen wollen, sprechen wir von LEISTUNG.

Definition der Leistung

$$P = \frac{dW}{dt} \quad (3.4.17)$$

Gleichung (3.4.17) kann mit der Definition der Arbeit umgeschrieben werden:

$$\begin{aligned} P &= \frac{dW}{dt} &&= \frac{d}{dt} \int_{r_0}^r F(s) ds \\ &= \left(\frac{d}{dr} \int_{r_0}^r F(s) ds \right) \frac{dr}{dt} &&= F(r(t)) \frac{dr}{dt} \end{aligned} \quad (3.4.18)$$

Wir haben bei der Umformung verwendet, dass die Ableitung nach der oberen Grenze (die untere ist hier konstant) eines Integral der Integrand selbst ist. Umgeschrieben erhalten wir

$$P = \frac{dW}{dt} = F(t) \cdot v(t) \quad (3.4.19)$$

Die Einheit der LEISTUNG ist

$$1 \text{ Watt} = 1 \text{ W} = 1 \frac{\text{N m}}{\text{s}} = 1 \frac{\text{m}^2 \text{ kg}}{\text{s}^3} \quad (3.4.20)$$

Sie ist nach **James Watt** benannt, dem Erfinder der ersten gut einsetzbaren Dampfmaschine.

3.4.5. Potentielle Energie und Kräfte

Aus der Definition der potentiellen Energie ersehen wir, dass

$$F(r) = -\frac{d}{dr}(E_{pot}(r)) \quad (3.4.21)$$

Der Beweis lautet:

$$\begin{aligned} d(E_{pot}(r)) &= \frac{\partial E_{pot}}{\partial r} dr \\ &= d \left[-\int_{r_0}^r F(s) ds \right] = -F(r) dr \end{aligned} \quad (3.4.22)$$

3.4.5.1. Gleichgewicht und Stabilität



Versuch 11: Versuch zur Vorlesung:

Arten des Gleichgewichts (Versuchskarte M-021)

Um die Stabilität einer Gleichgewichtslage zu untersuchen, betrachten wir die drei möglichen Verläufe der potentiellen Energie mit einer Ortskoordinate

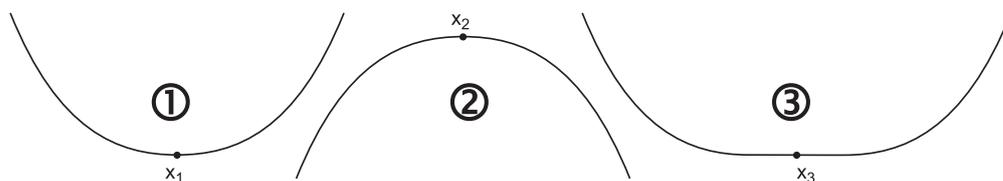


Abb. 3.6.: Gleichgewichtslagen und potentielle Energie

1. Bei einer Auslenkung ergibt sich eine Rückstellkraft: wir haben ein stabiles Gleichgewicht

Bedingung ist: $\frac{\partial E}{\partial x} = 0$, $\frac{d^2 E}{dx^2} > 0$ oder $\frac{dF}{dx} < 0$

2. Bei einer Auslenkung ergibt sich eine zunehmende KRAFT nach aussen: wir haben ein labiles Gleichgewicht

Bedingung ist: $\frac{\partial E}{\partial x} = 0$, $\frac{d^2 E}{dx^2} < 0$ oder $\frac{dF}{dx} > 0$

3. Bei einer Auslenkung ist die MASSE immer noch im Gleichgewicht: wir haben ein indifferentes Gleichgewicht

Bedingung ist: $\frac{\partial E}{\partial x} = 0$, $\frac{d^2 E}{dx^2} = 0$ oder $\frac{dF}{dx} = 0$

In 3 Dimensionen ist ein Massenpunkt im Gleichgewicht, wenn $\mathbf{grad} E_{pot} = 0$ ist.

4. Mechanik in drei Dimensionen

4.1. Kinematik in drei Dimensionen

4.1.1. Massenpunkte im Raum

Die Lage eines Massenpunktes wird durch seinen Ortsvektor angegeben.

$$\mathbf{r} = \begin{pmatrix} x \\ y \\ z \end{pmatrix} \hat{=} \begin{pmatrix} r \\ \varphi \\ \theta \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \rho \\ \varphi \\ z \end{pmatrix}$$

kartesische Kugel- Zylinder-
Koordinaten koordinaten koordinaten

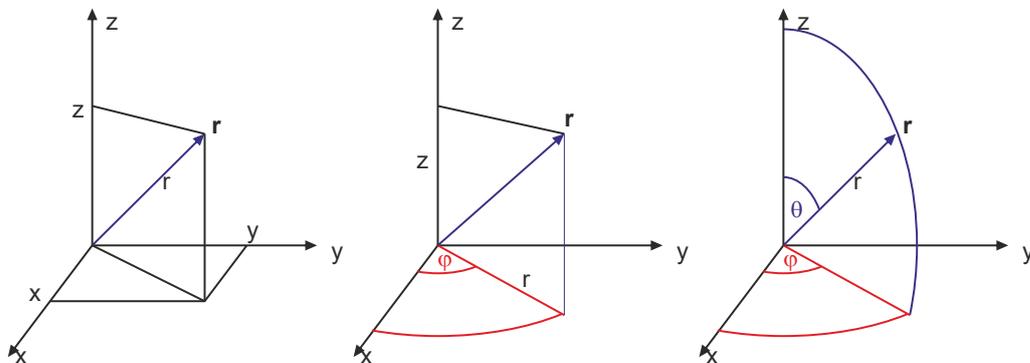


Abb. 4.1.: Definition der Koordinatensysteme. Links: kartesisches System. Mitte: Zylinderkoordinaten. Rechts: Kugelkoordinaten

4.1.2. Bewegung im Raum

Ein Massenpunkt bewege sich entlang einer Bahnlinie $\mathbf{r}(t)$

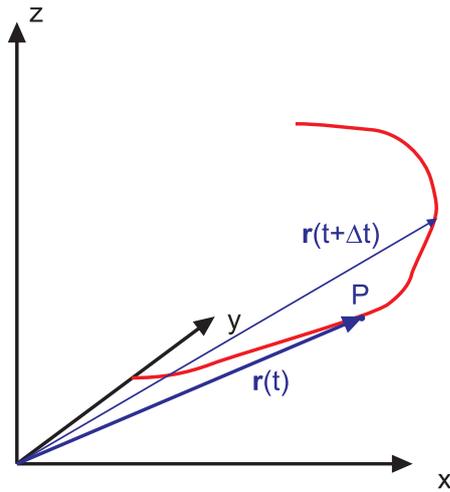


Abb. 4.2.: Bewegung eines Massenpunktes.

Die Zeit t ist der Parameter, der die Bahn beschreibt.

$$\mathbf{r}(t) = \begin{pmatrix} x(t) \\ y(t) \\ z(t) \end{pmatrix} \quad (4.1.1)$$

Zeit	Ortsvektor
t	$\mathbf{r}(t)$
$t + \Delta t$	$\mathbf{r}(t + \Delta t)$

Tab. 4.1.: Bewegung in der Zeit Δt .

Verschiebung $\Delta \mathbf{r} = \mathbf{r}(t + \Delta t) - \mathbf{r}(t)$

Beispiel: für Bewegungen im RAUM

$$\begin{aligned}\mathbf{r}(t) &= \begin{pmatrix} \alpha \cos t \\ b \sin t \\ ct \end{pmatrix} \text{ Schraube} \\ \mathbf{r}(t) &= \begin{pmatrix} ae^{-\frac{t}{\tau}} \cos t \\ 0 \\ be^{-\frac{t}{\tau}} \sin t \end{pmatrix} \text{ Spirale} \\ \mathbf{r}(t) &= \begin{pmatrix} at \\ 0 \\ bt - ct^2 \end{pmatrix} \text{ Wurfparabel} \\ \mathbf{r}(t) &= \begin{pmatrix} r \\ \omega t \\ 0 \end{pmatrix} \text{ Kreisbahn, in Kugelkoordinaten}\end{aligned}$$

Mit dem Satz des Pythagoras berechnen wir den Abstand von Ursprung

$$r = |\mathbf{r}| = \sqrt{x^2 + y^2 + z^2}$$

4.1.2.1. Geschwindigkeit

Definition:

$$\mathbf{v}(t) = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{\mathbf{r}(t + \Delta t) - \mathbf{r}(t)}{\Delta t} = \frac{d}{dt} \mathbf{r}(t) = \dot{\mathbf{r}}(t) \quad (4.1.2)$$

In kartesischen Koordinaten mit

$$\mathbf{r}(t) = \begin{pmatrix} r_x(t) \\ r_y(t) \\ r_z(t) \end{pmatrix}$$

ist

$$\mathbf{v}(t) = \begin{pmatrix} \frac{dr_x(t)}{dt} \\ \frac{dr_y(t)}{dt} \\ \frac{dr_z(t)}{dt} \end{pmatrix} \quad (4.1.3)$$

Wichtig: Die GESCHWINDIGKEIT ist tangential zur Bahnkurve.

Diese Aussage folgt aus der Definition der Geschwindigkeit!

Beispiel: Schraube

$$\mathbf{r}(t) = \begin{pmatrix} a \cos t \\ b \sin t \\ ct \end{pmatrix} \Rightarrow \mathbf{v}(t) = \begin{pmatrix} -a \sin t \\ b \cos t \\ c \end{pmatrix}$$

Spirale

$$\mathbf{r}(t) = \begin{pmatrix} ae^{-\frac{t}{\tau}} \cos t \\ 0 \\ be^{-\frac{t}{\tau}} \sin t \end{pmatrix} \Rightarrow \mathbf{v}(t) = \begin{pmatrix} -ae^{-\frac{t}{\tau}} \sin t - \frac{a}{\tau} e^{-\frac{t}{\tau}} \cos t \\ 0 \\ be^{-\frac{t}{\tau}} \cos t - \frac{b}{\tau} e^{-\frac{t}{\tau}} \sin t \end{pmatrix}$$

Wurfparabel

$$\mathbf{r}(t) = \begin{pmatrix} at \\ 0 \\ bt - ct^2 \end{pmatrix} \Rightarrow \mathbf{v}(t) = \begin{pmatrix} a \\ 0 \\ b - 2ct \end{pmatrix}$$

Der Betrag der GESCHWINDIGKEIT ist

$$\begin{aligned} v(t) &= |\mathbf{v}(t)| = \sqrt{v_x^2(t) + v_y^2(t) + v_z^2(t)} \\ &= \sqrt{\left(\frac{dx}{dt}\right)^2 + \left(\frac{dy}{dt}\right)^2 + \left(\frac{dz}{dt}\right)^2} \end{aligned}$$

4.1.2.2. Beschleunigung

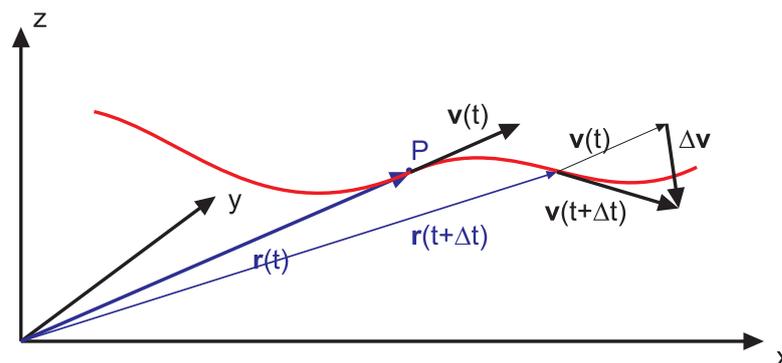


Abb. 4.3.: Berechnung der BESCHLEUNIGUNG aus der Geschwindigkeitsänderung

Definition der BESCHLEUNIGUNG

$$\mathbf{a}(t) = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{\mathbf{v}(t + \Delta t) - \mathbf{v}(t)}{\Delta t} = \frac{d\mathbf{v}(t)}{dt} = \dot{\mathbf{v}}(t) = \ddot{\mathbf{r}}(t) \quad (4.1.4)$$

Wichtig: $\mathbf{a}(t)$ steht beliebig zur Bahn

Beispiel: Schraube

$$\mathbf{v}(t) = \begin{pmatrix} -a \sin t \\ b \cos t \\ c \end{pmatrix} \Rightarrow \mathbf{a}(t) = \begin{pmatrix} -a \cos t \\ b \sin t \\ 0 \end{pmatrix}$$

also ist $\mathbf{a}(t)$ senkrecht auf $\mathbf{v}(t)$, d.h. senkrecht auf der Bahntangente

Wurfparabel:

$$\mathbf{v}(t) = \begin{pmatrix} a \\ 0 \\ b - 2ct \end{pmatrix} \Rightarrow \mathbf{a}(t) = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ -2c \end{pmatrix}$$

Betrag

$$a(t) = \sqrt{a_x^2(t) + a_y^2(t) + a_z^2(t)} = \sqrt{(\ddot{x})^2 + (\ddot{y})^2 + (\ddot{z})^2}$$

4.1.2.3. Bewegung in Kugelkoordinaten *

Zur Erinnerung ist hier nochmals die Definition der Kugelkoordinaten angegeben:

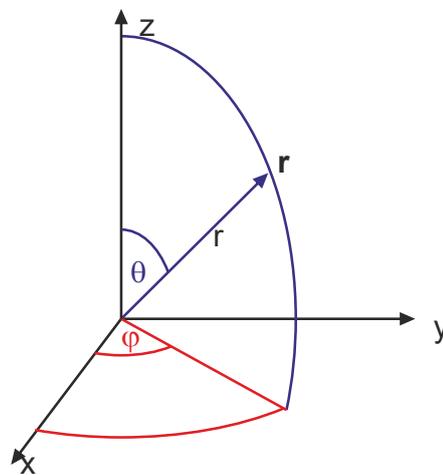


Abb. 4.4.: Definition der Kugelkoordinaten

Ort

$$\begin{aligned} x &= r \sin \theta \cos \varphi \\ y &= r \sin \theta \sin \varphi \\ z &= r \cos \theta \end{aligned} \tag{4.1.5}$$

mit

$$\begin{aligned} r^2 &= x^2 + y^2 + z^2 \\ \cos \theta &= \frac{z}{r} = \frac{z}{\sqrt{x^2 + y^2 + z^2}} \\ \tan \varphi &= \frac{y}{x} \end{aligned}$$

Die GESCHWINDIGKEIT in Kugelkoordinaten ist

$$\begin{aligned}
v_r &= v_x \sin \theta \cos \varphi + v_y \sin \theta \sin \varphi + v_z \cos \theta = \dot{r} & (4.1.6) \\
v_\theta &= v_x \cos \theta \cos \varphi + v_y \cos \theta \sin \varphi - v_z \sin \theta = r \dot{\theta} \\
v_\varphi &= -v_x \sin \varphi + v_y \cos \varphi = r \sin \theta \dot{\varphi} \\
v^2 &= \dot{r}^2 + r^2 (\dot{\theta}^2 + \sin^2 \theta \dot{\varphi}^2)
\end{aligned}$$

Schliesslich ist die BESCHLEUNIGUNG in Kugelkoordinaten

$$\begin{aligned}
a_r &= a_x \sin \theta \cos \varphi + a_y \sin \theta \sin \varphi + a_z \cos \theta = & (4.1.7) \\
&= \ddot{r} - r (\dot{\theta}^2 + \sin^2 \theta \dot{\varphi}^2)
\end{aligned}$$

$$\begin{aligned}
a_\theta &= a_x \cos \theta \cos \varphi + a_y \cos \theta \sin \varphi - a_z \sin \theta = & (4.1.8) \\
&= r \ddot{\theta} - r \sin \theta \cos \theta \dot{\varphi}^2 + 2 \dot{r} \dot{\theta}
\end{aligned}$$

$$\begin{aligned}
a_\varphi &= -a_x \sin \varphi + a_y \cos \varphi = & (4.1.9) \\
&= r \sin \theta \cdot \ddot{\varphi} + 2 \dot{\varphi} (\dot{r} \cdot \sin \theta + r \cos \theta \dot{\theta})
\end{aligned}$$

$$\begin{aligned}
a^2 &= a_r^2 + a_\theta^2 + a_\varphi^2 & (4.1.10) \\
&= -2 \cos(\theta) r^2 \sin(\theta) \dot{\varphi}^2 \ddot{\theta} + 4 r^2 \cos(\theta) \dot{\theta} \dot{\varphi} \sin(\theta) \ddot{\varphi} \\
&\quad + 4 \cos(\theta) r \sin(\theta) \dot{\varphi}^2 \dot{r} \dot{\theta} + r^2 \ddot{\theta}^2 + 4 \dot{r}^2 \dot{\theta}^2 + 4 \dot{r}^2 \dot{\varphi}^2 \\
&\quad + 2 r \dot{\varphi}^2 (\cos(\theta))^2 \ddot{r} + 2 r^2 \dot{\varphi}^2 (\cos(\theta))^2 \dot{\theta}^2 - r^2 \dot{\varphi}^4 (\cos(\theta))^2 + \dot{r}^2 - 2 \ddot{r} r \dot{\theta}^2 \\
&\quad - 2 \ddot{r} r \dot{\varphi}^2 + r^2 \dot{\theta}^4 + 2 r^2 \dot{\theta}^2 \dot{\varphi}^2 + r^2 \dot{\varphi}^4 + 4 \dot{r} \dot{\theta} r \ddot{\theta} + r^2 \ddot{\varphi}^2 - 4 (\cos(\theta))^2 \dot{r}^2 \dot{\varphi}^2 \\
&\quad - 4 (\cos(\theta))^2 \dot{r} \dot{\varphi} r \ddot{\varphi} + 4 \dot{r} \dot{\varphi} r \ddot{\theta} - (\cos(\theta))^2 r^2 \ddot{\varphi}^2
\end{aligned}$$

Eine Ableitung der Gleichungen befindet sich im Anhang H.

4.1.2.3.1. Planare Kreisbewegung mit konstantem Radius

Wir betrachten eine Bewegung in der xy -Ebene

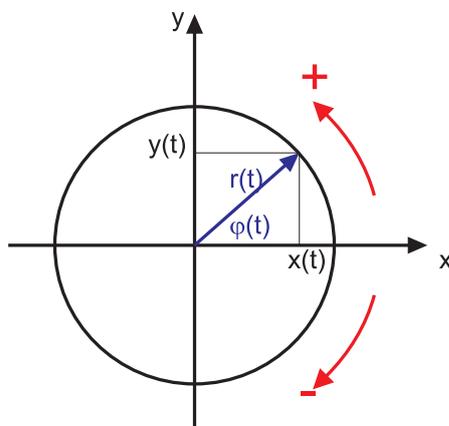


Abb. 4.5.: Bewegung in einer Ebene

Definitionen

- Gegenuhrzeigersinn: positiver Drehsinn
- Uhrzeigersinn: negativer Drehsinn

Der Ortsvektor ist:

$$\begin{aligned} \mathbf{r}(t) &= \begin{pmatrix} x(t) \\ y(t) \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} r \cos \varphi(t) \\ r \sin \varphi(t) \end{pmatrix} \\ x(t) &= r \cos \varphi(t) \quad y(t) = r \sin \varphi(t) \end{aligned} \quad (4.1.11)$$

Daraus definieren wir die WINKELGESCHWINDIGKEIT:

Definition: $\omega(t) = \frac{d}{dt}\varphi(t)$

(Alle Rechnungen müssen im Bogenmass durchgeführt werden.)

Unter der Annahme, dass r konstant ist, berechnen wir die GESCHWINDIGKEIT ist

$$\begin{aligned} \mathbf{v}(t) &= \frac{d\mathbf{r}(t)}{dt} \\ &= \begin{pmatrix} v_x(t) \\ v_y(t) \end{pmatrix} \\ v_x(t) &= \frac{d}{dt}(r \cos \varphi(t)) \\ &= -r \sin \varphi(t) \cdot \frac{d\varphi(t)}{dt} \\ &= -r\omega(t) \sin \varphi(t) \\ v_y(t) &= \frac{d}{dt}(r \sin \varphi(t)) \\ &= r \cos \varphi(t) \omega(t) \end{aligned} \quad (4.1.12)$$

also

$$\mathbf{v}(t) = r\omega(t) \cdot \begin{pmatrix} -\sin \varphi(t) \\ \cos \varphi(t) \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} v_x(t) \\ v_y(t) \end{pmatrix} \quad (4.1.13)$$

$$v(t) = r\omega(t) \quad (4.1.14)$$

Wir erhalten die Radialkomponente der GESCHWINDIGKEIT, indem wir sie mit einem Einheitsvektor in Richtung des Radiusvektors \mathbf{r} multiplizieren (siehe Gleichung (C.4.9)). Der Einheitsvektor ist

$$\mathbf{e}_r = \begin{pmatrix} \cos \varphi(t) \\ \sin \varphi(t) \end{pmatrix}$$

Wir erhalten

$$\begin{aligned} \mathbf{v}(t) \cdot \mathbf{e}_r(t) &= v_x(t) \cos \varphi(t) + v_y(t) \sin \varphi(t) \\ &= -v(t) \sin \varphi(t) \cos \varphi(t) + v(t) \cos \varphi(t) \sin \varphi(t) = 0 \end{aligned} \quad (4.1.15)$$

Den Einheitsvektor in die Richtung der Tangente \mathbf{e}_t erhält man, indem man \mathbf{e}_r um $\pi/2$ dreht.

$$\mathbf{e}_t = \begin{pmatrix} \cos\left(\varphi(t) + \frac{\pi}{2}\right) \\ \sin\left(\varphi(t) + \frac{\pi}{2}\right) \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} -\sin\varphi(t) \\ \cos\varphi(t) \end{pmatrix}$$

Die Tangentialkomponente ist

$$\begin{aligned} v_t &= v_x(t) [-\sin\varphi(t)] + v_y(t) \cos\varphi(t) \\ &= v(t) [-\sin\varphi(t)] [-\sin\varphi(t)] + v(t) \cos\varphi(t) \cos\varphi(t) \\ &= v(t) \end{aligned} \quad (4.1.16)$$

Für die BESCHLEUNIGUNG erhalten wir

$$\mathbf{a}(t) = \frac{d\mathbf{v}(t)}{dt} = \begin{pmatrix} a_x(t) \\ a_y(t) \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \frac{dv_x(t)}{dt} \\ \frac{dv_y(t)}{dt} \end{pmatrix} \quad (4.1.17)$$

mit

$$\begin{aligned} \frac{dv_x(t)}{dt} &= \frac{d}{dt} (-r\omega(t) \sin\varphi(t)) = -r [\dot{\omega}(t) \sin\varphi(t) + \omega(t)^2 \cos\varphi(t)] \\ \frac{dv_y(t)}{dt} &= \frac{d}{dt} (r\omega(t) \cos\varphi(t)) = r [\dot{\omega}(t) \cos\varphi(t) - \omega(t)^2 \sin\varphi(t)] \end{aligned} \quad (4.1.18)$$

also ist

$$\mathbf{a}(t) = \underbrace{r \dot{\omega}(t)}_{\text{Tangentialkomponente}} \begin{pmatrix} -\sin\varphi(t) \\ \cos\varphi(t) \end{pmatrix} \quad \underbrace{-r\omega^2(t)}_{\text{Radialkomponente}} \begin{pmatrix} \cos\varphi(t) \\ \sin\varphi(t) \end{pmatrix} \quad (4.1.19)$$

also ist $a_r = -r\omega^2(t)$ die ins Zentrum gerichtete Zentripetalbeschleunigung

und $a_\varphi = r \dot{\omega}(t)$ die den Geschwindigkeitsbetrag erhöhende Tangentialbeschleunigung

mit dem Betrag der BESCHLEUNIGUNG $a = r\sqrt{\omega^4 + (\dot{\omega})^2}$

4.1.2.3.2. Beschreibung einer ebenen Bewegung mit komplexen Zahlen *

Die obige Rechnung kann sehr viel bequemer mit komplexen Zahlen durchgeführt werden.

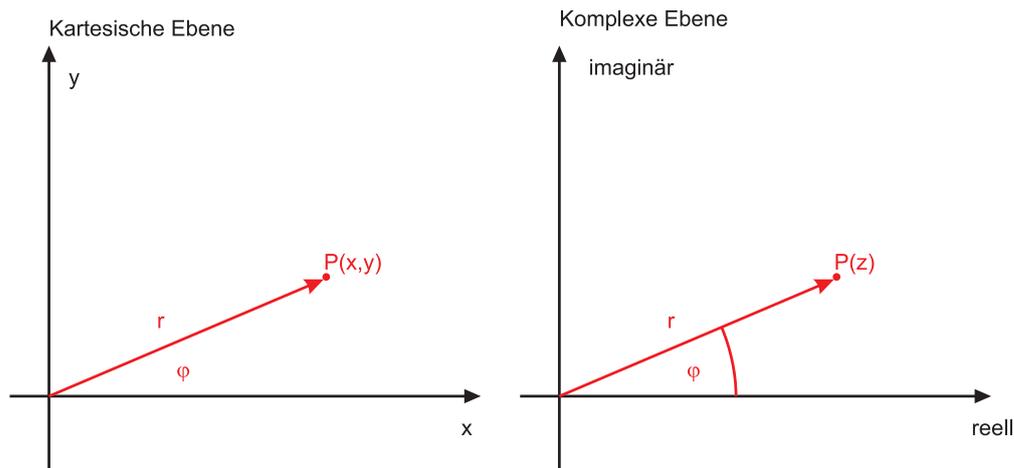


Abb. 4.6.: Kartesische und komplexe Ebene

Es gelten die Beziehungen

$$z = x + iy = r (\cos \varphi + i \sin \varphi) \quad (4.1.20)$$

$$x = r \cos \varphi \quad (4.1.21)$$

$$y = r \sin \varphi \quad (4.1.22)$$

$$(4.1.23)$$

Es gilt:

$$e^{i\varphi} = \cos \varphi + i \sin \varphi \quad (4.1.24)$$

$$\operatorname{Re}(e^{i\varphi}) = \cos \varphi \quad (4.1.25)$$

$$\operatorname{Im}(e^{i\varphi}) = \sin \varphi \quad (4.1.26)$$

daher ist auch

$$\frac{e^{i\varphi} + e^{-i\varphi}}{2} = \frac{\cos \varphi + i \sin \varphi + \cos(-\varphi) + i \sin(-\varphi)}{2} \quad (4.1.27)$$

$$= \cos \varphi^2$$

$$\frac{e^{i\varphi} - e^{-i\varphi}}{2i} = \frac{\cos \varphi + i \sin \varphi - \cos(-\varphi) - i \sin(-\varphi)}{2i}$$

$$= \sin \varphi$$

Eine Kreisbahn wird mit komplexen Zahlen durch

$$z(t) = x(t) + iy(t) = r e^{i\varphi(t)} \quad (4.1.28)$$

$$|z(t)| = (z(t) \cdot \bar{z}(t))^{\frac{1}{2}} = r$$

beschrieben. Wir erhalten die konjugiert komplexe Grösse

$$\bar{z}(t) = x(t) - iy(t) \quad (4.1.29)$$

GESCHWINDIGKEIT ist dann

$$\begin{aligned} v(t) &= \dot{x}(t) + i\dot{y}(t) & (4.1.30) \\ &= \frac{d}{dt} z(t) \\ &= \frac{d}{dt} (re^{i\varphi(t)}) \\ &= r i e^{i\varphi(t)} \cdot \frac{d\varphi(t)}{dt} \\ &= i\omega(t) z(t) \end{aligned} \quad (4.1.31)$$

wobei $\omega(t) = \dot{\varphi}(t)$ die WINKELGESCHWINDIGKEIT ist.

Die BESCHLEUNIGUNG ist

$$\begin{aligned} a(t) &= \ddot{x}(t) + i\ddot{y}(t) & (4.1.32) \\ &= \frac{d^2}{dt^2} z(t) \\ &= \frac{d}{dt} (i\omega(t) z(t)) \\ &= i \frac{d\omega(t)}{dt} z(t) + i\omega(t) \cdot i\omega(t) z(t) \\ &= i \frac{d\omega(t)}{dt} z(t) - \omega^2(t) z(t) \end{aligned}$$

Der erste Summand ist wieder die Tangentialbeschleunigung, während der zweite die Zentripetalbeschleunigung beschreibt

4.1.2.4. Kinematik bezogen auf die Bahn des Massenpunktes *

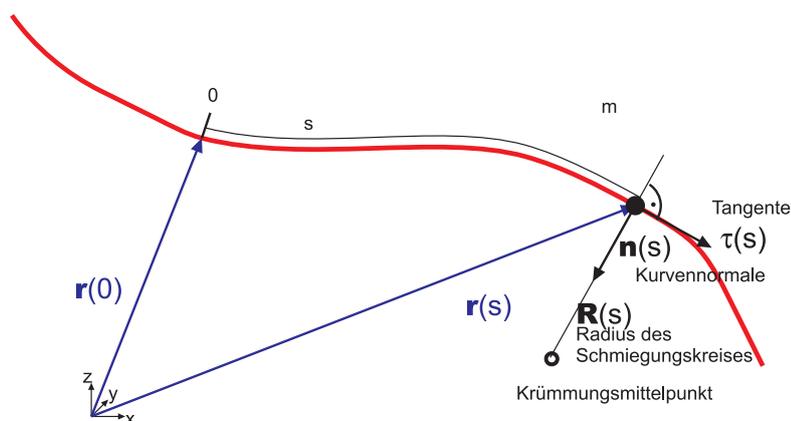


Abb. 4.7.:]

Definition des Tangenteneinheitsvektors τ und des Normaleneinheitsvektors n .

Um die Kinematik in drei Dimensionen berechnen zu können, müssen wir die Differentialgeometrie von Bahnen verstehen. Wir definieren den Ortsvektor als

$$\mathbf{r} = \begin{pmatrix} x \\ y \\ z \end{pmatrix} \quad (4.1.33)$$

Für eine infinitesimale Strecke ist der zurückgelegte Weg

$$ds = |d\mathbf{r}| = \sqrt{dx^2 + dy^2 + dz^2} \quad (4.1.34)$$

Durch Integration bekommt man die gesamte Strecke

$$s = \int_{r_{\text{anfang}}}^{r_{\text{ende}}} ds = \int_{r_{\text{anfang}}}^{r_{\text{ende}}} \sqrt{dx^2 + dy^2 + dz^2} \quad (4.1.35)$$

Die Bahn (Trajektorie) des Massenpunktes wird durch die Streckenlänge s auf der Bahn bestimmt. Diese Definition ist ähnlich wie die im täglichen Leben übliche, ausser dass dort in der Regel Richtungen nicht berücksichtigt werden.

$$\mathbf{r}(s) = \begin{pmatrix} x(s) \\ y(s) \\ z(s) \end{pmatrix} \quad (4.1.36)$$

Der Tangentenvektor ist

$$\boldsymbol{\tau}(s) = \frac{d\mathbf{r}(s)}{ds} \quad (4.1.37)$$

wobei $|\boldsymbol{\tau}(s)| = 1$ ist.

Beweis:

Die Tangentialrichtung ist durch $\boldsymbol{\tau} = \lim_{\Delta s \rightarrow 0} \frac{\mathbf{r}(s+\Delta s) - \mathbf{r}(s)}{\Delta s}$ gegeben. Also ist

$$|\boldsymbol{\tau}(s)| = \left| \frac{d\mathbf{r}}{ds} \right| = \frac{|d\mathbf{r}|}{ds} = \frac{ds}{ds} = 1 \quad (4.1.38)$$

Den Einheitsvektor senkrecht auf die Bahn (auch Bahnnormale genannt) $\mathbf{n}(s)$ und den Krümmungsradius $R(s)$ bekommt man aus $\boldsymbol{\tau}(s)$ durch Ableitung

$$\frac{d\boldsymbol{\tau}(s)}{ds} = \frac{\mathbf{n}(s)}{R(s)} \quad \text{mit} \quad |\mathbf{n}(s)| = 1 \quad (4.1.39)$$

Beweis:

$$(\boldsymbol{\tau}(s))^2 = \boldsymbol{\tau}(s) \cdot \boldsymbol{\tau}(s) = 1 \quad (4.1.40)$$

$$\frac{d}{ds} (\boldsymbol{\tau}(s))^2 = 2\boldsymbol{\tau}(s) \cdot \frac{d\boldsymbol{\tau}(s)}{ds} = 0 \quad (4.1.41)$$

also ist $\boldsymbol{\tau}(s)$ senkrecht zur Ableitung bezogen auf die Streckenlänge der Bahn $\frac{d\boldsymbol{\tau}(s)}{ds}$.

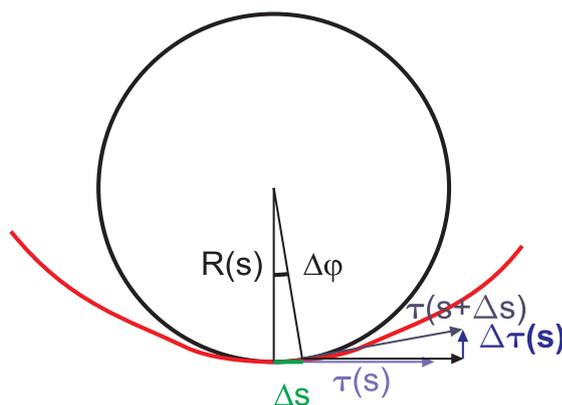


Abb. 4.8.: Berechnung des Krümmungsradius

Betrachtet man den an die Bahn geschmiegenen Krümmungsradius $R(s)$, so kann aus der Wegstrecke eine Winkeländerung berechnet werden.

$$\Delta s = R(s) \cdot \Delta \varphi$$

Wir erhalten für die Änderung des Normalenvektors aus dem Strahlensatz

$$\frac{|\Delta \boldsymbol{\tau}(s)|}{|\boldsymbol{\tau}(s)|} = \frac{\Delta s}{R(s)} = |\Delta \boldsymbol{\tau}(s)| \quad \text{da} \quad |\boldsymbol{\tau}(s)| = 1! \quad (4.1.42)$$

also ist

$$\frac{1}{R(s)} = \left| \frac{\Delta \boldsymbol{\tau}(s)}{\Delta s} \right| \quad (4.1.43)$$

und

$$R(s) = \frac{1}{\left| \frac{d\boldsymbol{\tau}(s)}{ds} \right|} \quad (4.1.44)$$

4.1.2.4.1. Bahnbewegung *

Wir zerlegen die BESCHLEUNIGUNG in ihre Tangentialkomponente $\boldsymbol{\tau}$ und die Radialkomponente \boldsymbol{n} .

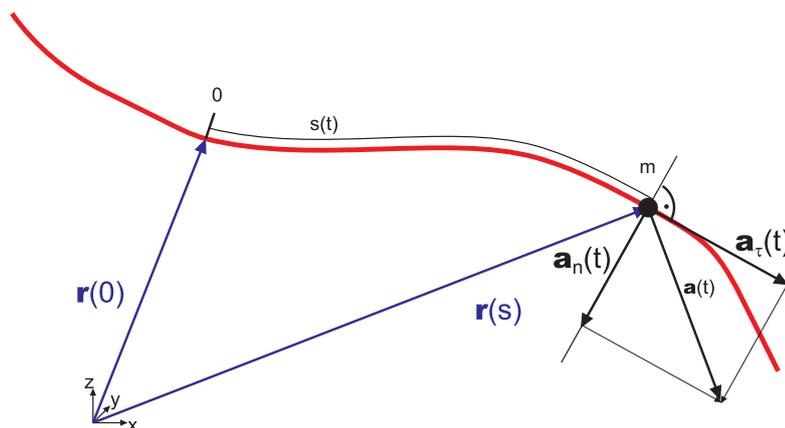


Abb. 4.9.: Tangentialbeschleunigung \boldsymbol{a}_τ und Zentripetalbeschleunigung \boldsymbol{a}_n .

Die Änderung des Ortsvektor $\boldsymbol{r}(s)$ erhalten wir aus der Differentialgeometrie. Wir nennen $s(t)$ den FAHRPLAN. Also ist der Ortsvektor auch eine Funktion der Zeit $\boldsymbol{r}(s(t))$

Die GESCHWINDIGKEIT ist durch

$$\boldsymbol{v}(t) = \boldsymbol{v}(s(t)) = v(t) \cdot \boldsymbol{\tau}(s(t)) \quad (4.1.45)$$

$$v(t) = \frac{ds(t)}{dt} \quad (4.1.46)$$

definiert.

Beweis:

$$\boldsymbol{v}(s(t)) = \frac{d\boldsymbol{r}(s(t))}{dt} = \frac{d\boldsymbol{r}(s)}{ds} \cdot \frac{ds(t)}{dt} = \boldsymbol{\tau}(s(t)) \cdot v(t) \quad (4.1.47)$$

Bemerkung : Dies ist die Definition der GESCHWINDIGKEIT, die wir üblicherweise geben würden, aber ohne auf die Richtung $\boldsymbol{\tau}(s(t))$ zu achten.

Die BESCHLEUNIGUNG ist:

$$\boldsymbol{a}(t) = \boldsymbol{a}(s(t)) = \boldsymbol{a}_\tau(s(t)) + \boldsymbol{a}_n(s(t)) = \frac{dv(t)}{dt} \cdot \boldsymbol{\tau}(s(t)) + \frac{v^2(t)}{R(t)} \cdot \boldsymbol{n}(s(t)) \quad (4.1.48)$$

\boldsymbol{a}_τ heisst die Tangentialbeschleunigung

\boldsymbol{a}_r heisst die Zentripetalbeschleunigung

Beweis:

$$\begin{aligned}
 \mathbf{a}(s(t)) &= \frac{d}{dt} \mathbf{v}(s(t)) = \frac{d}{dt} \{ \boldsymbol{\tau}(s(t)) \cdot v(t) \} \\
 &= \frac{d\boldsymbol{\tau}(s)}{ds} \cdot \frac{ds(t)}{dt} \cdot v(t) + \boldsymbol{\tau}(s(t)) \frac{dv(t)}{dt} \\
 &= \frac{\mathbf{n}(s(t))}{R(s(t))} \cdot v(t)^2 + \boldsymbol{\tau}(s(t)) \frac{dv(t)}{dt}
 \end{aligned} \tag{4.1.49}$$

Bemerkung: Wenn wir eine gekrümmte Bahn haben, also $R(t) < \infty$ (Kurve), gibt es die Zentripetalbeschleunigung, sogar wenn $\frac{dv(t)}{dt} = 0$ ist.

4.1.2.4.2. Bewegung eines Massenpunktes auf einer ebenen Bahn *

Wir setzen:

$$\mathbf{r} = \begin{pmatrix} x \\ y \end{pmatrix} \tag{4.1.50}$$

$$\mathbf{v} = \dot{\mathbf{r}} = \begin{pmatrix} \dot{x} \\ \dot{y} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} v_x \\ v_y \end{pmatrix} \tag{4.1.51}$$

$$\mathbf{a} = \ddot{\mathbf{r}} = \begin{pmatrix} \ddot{x} \\ \ddot{y} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} a_x \\ a_y \end{pmatrix} \tag{4.1.52}$$

Wegelement:

$$ds = \sqrt{d_x^2 + d_y^2} = \sqrt{\left(\frac{dx}{dt}\right)^2 + \left(\frac{dy}{dt}\right)^2} dt = \sqrt{(\dot{x})^2 + (\dot{y})^2} dt \tag{4.1.53}$$

Tangentenvektor:

$$\boldsymbol{\tau} = \begin{pmatrix} \frac{\dot{x}}{\sqrt{\dot{x}^2 + \dot{y}^2}} \\ \frac{\dot{y}}{\sqrt{\dot{x}^2 + \dot{y}^2}} \end{pmatrix} \tag{4.1.54}$$

da $|\boldsymbol{\tau}| = 1$

Normalenvektor:

$$\mathbf{n} = \begin{pmatrix} \frac{-\dot{y}}{\sqrt{\dot{x}^2 + \dot{y}^2}} \\ \frac{\dot{x}}{\sqrt{\dot{x}^2 + \dot{y}^2}} \end{pmatrix} \tag{4.1.55}$$

Krümmungsradius:

$$R = \frac{(\dot{x}^2 + \dot{y}^2)^{3/2}}{\dot{x} \ddot{y} - \ddot{x} \dot{y}} \tag{4.1.56}$$

Betrag von \mathbf{v} :

$$v = \sqrt{\dot{x}^2 + \dot{y}^2} \tag{4.1.57}$$

Tangentialbeschleunigung

$$a_\tau = \frac{\dot{x} \ddot{x} + \dot{y} \ddot{y}}{\sqrt{\dot{x}^2 + \dot{y}^2}} \tag{4.1.58}$$

Zentripetalbeschleunigung

$$a_n = \frac{\dot{x} \ddot{y} - \ddot{x} \dot{y}}{\sqrt{\dot{x}^2 + \dot{y}^2}} = \frac{v^2}{R} \quad (4.1.59)$$

Kontrolle

$$\mathbf{a} = \begin{pmatrix} a_x \\ a_y \end{pmatrix} = \boldsymbol{\tau} \cdot a_t + \mathbf{n} \cdot a_n \quad (4.1.60)$$

x-Komponente

$$a_x = \frac{\dot{x}}{\sqrt{\dot{x}^2 + \dot{y}^2}} \frac{\dot{x} \ddot{x} + \dot{y} \ddot{y}}{\sqrt{\dot{x}^2 + \dot{y}^2}} - \frac{\dot{y}}{\sqrt{\dot{x}^2 + \dot{y}^2}} \frac{\dot{x} \ddot{y} - \ddot{x} \dot{y}}{\sqrt{\dot{x}^2 + \dot{y}^2}} \\ = \frac{\dot{x}^2 \ddot{x} + \dot{y}^2 \ddot{x}}{\dot{x}^2 + \dot{y}^2} \quad (4.1.61)$$

$$= \ddot{x} \quad (4.1.62)$$

y-Komponente

$$a_y = \frac{\dot{y}}{\sqrt{\dot{x}^2 + \dot{y}^2}} \frac{\dot{x} \ddot{x} + \dot{y} \ddot{y}}{\sqrt{\dot{x}^2 + \dot{y}^2}} + \frac{\dot{x}}{\sqrt{\dot{x}^2 + \dot{y}^2}} \frac{\dot{x} \ddot{y} - \ddot{x} \dot{y}}{\sqrt{\dot{x}^2 + \dot{y}^2}} \quad (4.1.63)$$

$$= \ddot{y} \quad (4.1.64)$$

Beispiel:

„Schlangenlinie“ beschleunigt

$$x(t) = \frac{1}{2}at^2 \quad \dot{x}(t) = at \quad \ddot{x}(t) = a \quad (4.1.65)$$

$$y(t) = y_0 \sin \omega t \quad \dot{y}(t) = y_0 \cos \omega t \quad \ddot{y}(t) = -y_0 \sin \omega t \quad (4.1.66)$$

$$\boldsymbol{\tau} = \frac{1}{\sqrt{a^2t^2 + y_0^2\omega^2 \cos^2 \omega t}} \begin{pmatrix} at \\ \omega y_0 \cos \omega t \end{pmatrix} \quad (4.1.67)$$

$$\mathbf{n} = \frac{1}{\sqrt{a^2t^2 + y_0^2\omega^2 \cos^2 \omega t}} \begin{pmatrix} -\omega y_0 \cos \omega t \\ at \end{pmatrix} \quad (4.1.68)$$

$\boldsymbol{\tau}$ wird mit zunehmendem t parallel zur x -Achse, \mathbf{n} wird parallel zur y -Achse

Der Krümmungsradius ist

$$R = \frac{(a^2t^2 + y_0^2\omega^2 \cos^2 \omega t)^{\frac{3}{2}}}{-ay_0t_0\omega^2 \sin t - ay_0\omega \cos t} \quad (4.1.69)$$

Der Betrag der GESCHWINDIGKEIT wird

$$|v| = v = (a^2t^2 + y_0^2\omega^2 \cos^2 t)^{\frac{1}{2}} \quad (4.1.70)$$

Die Tangentialbeschleunigung (Änderung des Geschwindigkeitsbetrages) ist

$$a_\tau = \frac{a^2 t - y_0^2 \omega^3 \sin t \cos t}{\sqrt{a^2 t^2 + y_0^2 \omega^2 \cos^2 t}} \quad (4.1.71)$$

und

$$\lim_{t \rightarrow \infty} a_\tau = a$$

Die Normalbeschleunigung (Zentripetalbeschleunigung) ist.

$$a_n = \frac{-at y_0 \omega^2 \sin t - ay_0 \omega \cos t}{\sqrt{a^2 t^2 + y_0^2 \omega^2 \cos^2 t}} \quad (4.1.72)$$

Der Grenzwert wird

$$\lim_{t \rightarrow \infty} a_n = -y_0 \omega^2 \sin t$$

4.2. Erhaltungssätze und Erhaltungsgrößen

4.2.1. Impulserhaltung

Wir nennen die Grösse

$$\mathbf{p}_i = m_i \cdot \mathbf{v}_i \quad (4.2.1)$$

den **IMPULS** des i -ten Massenpunktes.

Allgemein gilt

$$\sum_{i=1}^n m_i \cdot \mathbf{v}_i = \sum_{i=1}^n m_i \cdot \mathbf{v}'_i \quad (4.2.2)$$

Das heisst:

In einem abgeschlossenen System ist der Gesamtimpuls eine Erhaltungsgrösse.

Dabei wird jede Impulskoordinate einzeln erhalten. In kartesischen Koordinatensystemen sind dies die Impulse in die x -, y - und z -Richtung. In Kugelkoordinaten sind dies die Impulse in der r -, θ - und ϕ -Richtung. Im Detail besprechen wir die Konsequenzen der Impulserhaltung im Abschnitt 4.4.

4.2.2. Kinetische Energie

Wir nennen die Grösse

$$E_{kin,i} = \frac{1}{2m_i} \cdot \mathbf{p}_i^2 = \frac{m_i}{2} \cdot \mathbf{v}_i^2 \quad (4.2.3)$$

die KINETISCHE ENERGIE des i -ten Massenpunktes.

Allgemein gilt

$$\sum_{i=1}^n \frac{1}{2m_i} \cdot \mathbf{p}_i^2 = \sum_{i=1}^n \frac{1}{2m_i} \cdot \mathbf{p}_i'^2 \quad (4.2.4)$$

4.2.3. Potentielle Energie

Unter potentieller Energie verstehen wir die Möglichkeit, ARBEIT zu leisten, wobei wir die Energie, die in der Bewegung ist, ausklammern. ARBEIT im physikalischen Sinne ist

$$dW = \mathbf{F}_{ext} \cdot d\mathbf{s} \quad (4.2.5)$$

Wir betrachten also nur die Komponente der KRAFT \mathbf{F}_{ext} , die entlang des Weges $d\mathbf{s}$ liegt.

Nun ist die KRAFT, die das System aufbringt, die KRAFT, gegen die wir arbeiten müssen, $\mathbf{F} = -\mathbf{F}_{ext}$. Die im System gespeicherte Energie ist deshalb

$$dW = \mathbf{F}_{ext} \cdot d\mathbf{s} = -\mathbf{F} \cdot d\mathbf{s} \quad (4.2.6)$$

Damit ist die potentielle Energie definiert durch

$$E_{pot} = - \int_{s_1}^{s_2} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{s} \quad (4.2.7)$$

Einheit der potentiellen Energie : 1 J = 1 N m (nach James Prescott Joule)

4.2.3.1. Kraftfelder

Versuch 12:   Versuch zur Vorlesung:
Energieerhaltung (Versuchskarte M-093)

Link zur Vorlesung: ([Bahn eines geworfenen Balles](#))

Definition eines Kraftfelds:

Ein Kraftfeld ist ein Gebiet G , in dem die KRAFT \mathbf{F} existiert. \mathbf{F} hängt dabei



eindeutig vom Ort \mathbf{r} ab.

$$\mathbf{F} = \mathbf{F}(\mathbf{r}) \quad (4.2.8)$$

Beispiel: GRAVITATION, Magnetfeld, FEDER

Kraftfelder können zeitabhängig sein.

4.2.3.2. Feldlinien

Feldlinien $\mathbf{r}_{Fl}(s)$ sind Kurven, die in jedem Punkt parallel zu $\mathbf{F}(\mathbf{r}(s))$ sind.

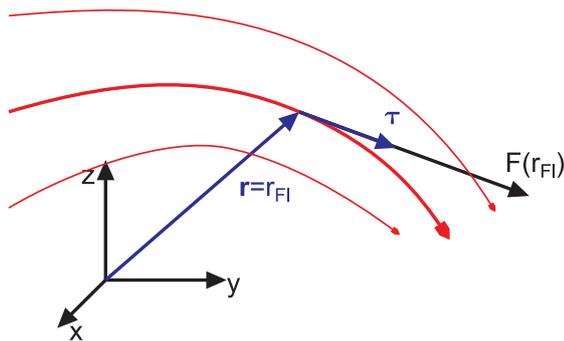


Abb. 4.10.: Feldlinien

$$\begin{aligned} \mathbf{F}(\mathbf{r}_{Fl}(s)) &= F(\mathbf{r}_{Fl}(s)) \cdot \boldsymbol{\tau}_{Fl}(s) \\ \boldsymbol{\tau}_{Fl} &= \frac{d\mathbf{r}_{Fl}}{ds} \end{aligned} \quad (4.2.9)$$

Beispiel Gummiband

Die Länge sei l_0

Das Feldlinienbild ergibt sich aus $F = k(l - l_0)$

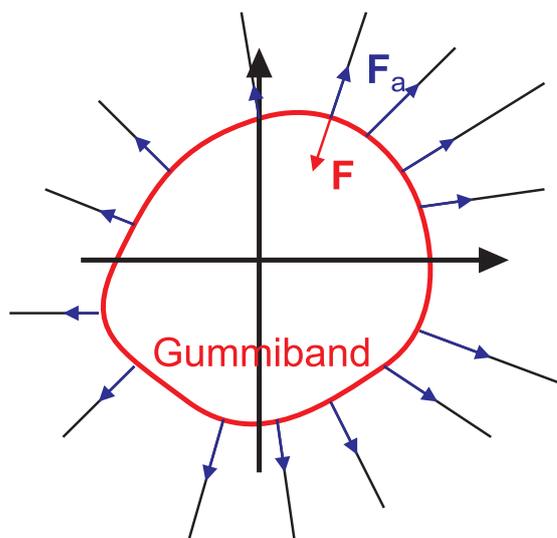


Abb. 4.11.: Gummiband als Kraftfeldquelle

4.2.4. Konservative Kraftfelder

Ein Kraftfeld in einem Definitionsgebiet G ist kommutativ, wenn die Arbeit für alle in G liegenden Wege zwischen zwei beliebigen Punkten $A \in G$ und $B \in G$ gleich ist, das heisst unabhängig vom Weg. Die Arbeit ist dann eindeutig gegeben.

- ARBEIT verschwindet auf jedem geschlossenen Weg
 - ARBEIT ist unabhängig vom Weg
 - Das Kraftfeld ist wirbelfrei
 - Es existiert eine potentielle Energie
- } äquivalent

4.2.4.1. Arbeit auf einem geschlossenen Weg

Definition: Sei $\mathbf{F}(\mathbf{r})$ statisch, das Gebiet G sei einfach zusammenhängend

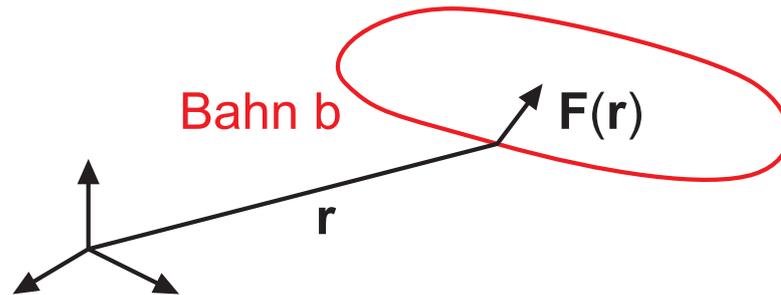


Abb. 4.12.: Berechnung der potentiellen Energie auf einer geschlossenen Bahn b in einem einfach-zusammenhängenden Gebiet G .

$F(\mathbf{r})$ ist konservativ, wenn

$$W(A, A, b) = W(\mathbf{r}_1, \mathbf{r}_1, b) = - \oint_{\mathbf{r}_1 \text{ auf Bahn } b} \mathbf{F}(\mathbf{r}) d\mathbf{r} = 0 \quad (4.2.10)$$

unabhängig von b gleich null ist

4.2.4.2. Unabhängigkeit der Arbeit vom Weg

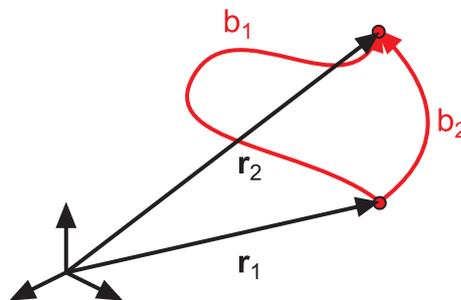


Abb. 4.13.: Unabhängigkeit der potentiellen Energie vom Weg.

Wenn die Arbeit unabhängig vom Weg sein soll, muss die Differenz der Arbeit entlang zweier verschiedener Wege zwischen zwei Punkten null sein.

$$\begin{aligned} W(\mathbf{r}_1, \mathbf{r}_2, b_1) - W(\mathbf{r}_1, \mathbf{r}_2, b_2) &= \\ W(\mathbf{r}_1, \mathbf{r}_2, b_1) + W(\mathbf{r}_2, \mathbf{r}_1, b_2) &= \\ W(\mathbf{r}_1, \mathbf{r}_1, b_1 + b_2) &= 0 \end{aligned} \quad (4.2.11)$$

wegen der Tatsache, dass in einem konservativen Kraftfeld die ARBEIT auf jedem geschlossenen Weg null ist.

4.2.4.3. Wirbelfreiheit konservativer Kraftfelder *

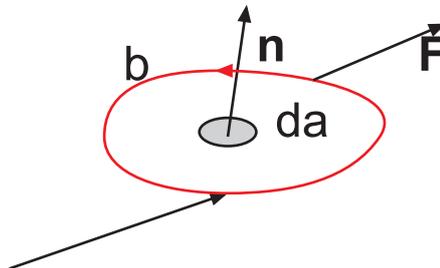


Abb. 4.14.: Wirbelfreiheit konservativer Felder.

Ein Kraftfeld ist konservativ, wenn

$$\mathbf{rot} \mathbf{F}(\mathbf{r}) = 0 \quad (4.2.12)$$

Nach George Stokes gilt

$$\oint_{r_1, b} \mathbf{F}(\mathbf{r}) d\mathbf{r} = \int_{\text{Fläche } s} \mathbf{rot} \mathbf{F}(\mathbf{r}) \cdot \mathbf{n} da = 0 \quad (4.2.13)$$

da b beliebig ist und auf einer beliebigen Bahn b das Linienintegral entlang eines geschlossenen Weges verschwindet, muss $\mathbf{rot} \mathbf{F} = 0$ gelten.

4.2.4.4. Potentielle Energie und Arbeitsvermögen

Die potentielle Energie ist eindeutig definiert, da in einem konservativen Kraftfeld W unabhängig von b ist.

Potentielle Energie und ARBEIT der FELDKRAFT \mathbf{F}_{sys}

$$W_{sys}(\mathbf{r}_1, \mathbf{r}_2, b) = E_{pot}(\mathbf{r}_1) - E_{pot}(\mathbf{r}_2) \quad (4.2.14)$$

Wenn man die Arbeit durch die externe Kraft $\mathbf{F}_{ext} = -\mathbf{F}_{sys}$ betrachtet, bekommt man

$$W_{ext}(\mathbf{r}_1, \mathbf{r}_2, b) = -[E_{pot}(\mathbf{r}_1) - E_{pot}(\mathbf{r}_2)]$$

E_{pot} ist das Arbeitsvermögen der FELDKRAFT.

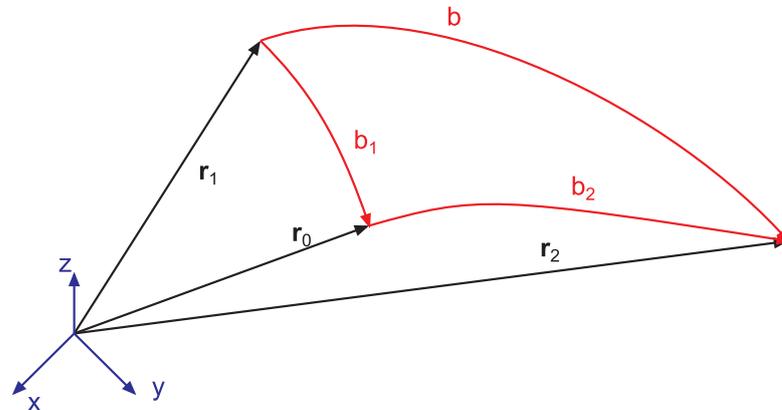


Abb. 4.15.: Berechnung des Arbeitsvermögens der FELDKRAFT.

Beweis:

E_{pot} sei bezüglich \mathbf{r}_0 definiert. Das heisst, dass

$$E_{pot}(\mathbf{r}) = - \int_{\mathbf{r}_0}^{\mathbf{r}} \mathbf{F}_{sys} \cdot d\mathbf{s}$$

ist. Die Arbeit, die das System leistet (nicht die Arbeit gegen die Feldkraft!) ist

$$\begin{aligned} W(\mathbf{r}_1, \mathbf{r}_2, b) &= \int_{\mathbf{r}_1, b}^{\mathbf{r}_2} \mathbf{F}_{sys}(\mathbf{r}) d\mathbf{r} \\ &= \int_{\mathbf{r}_1, b_1}^{\mathbf{r}_0} \mathbf{F}_{sys}(\mathbf{r}) d\mathbf{r} + \int_{\mathbf{r}_0, b_2}^{\mathbf{r}_2} \mathbf{F}_{sys}(\mathbf{r}) d\mathbf{r} \\ &= - \int_{\mathbf{r}_0, b_1}^{\mathbf{r}_1} \mathbf{F}_{sys}(\mathbf{r}) d\mathbf{r} + \int_{\mathbf{r}_0, b_2}^{\mathbf{r}_2} \mathbf{F}_{sys}(\mathbf{r}) d\mathbf{r} \\ &= E_{pot}(\mathbf{r}_1) - E_{pot}(\mathbf{r}_2) \end{aligned} \quad (4.2.15)$$

Beispiel: Die GRAVITATION in Erdnähe wird durch das Kraftgesetz

$$\mathbf{F} = m\mathbf{g} = const \quad (4.2.16)$$

beschrieben.



Abb. 4.16.: KOORDINATENSYSTEM zur Berechnung der ARBEIT des Gravitationsfeldes

Die dazugehörige potentielle Energie ist

$$E_{pot} = - \int_0^z F dz = - \int_0^z -mg dz = -Fz = mgz \quad (4.2.17)$$

mgz ist **nicht** die Definition der potentiellen Energie, sondern ein Spezialfall.

4.2.5. Energieerhaltung mechanischer Systeme *

Versuch 13:  **Versuch zur Vorlesung:**
Energieerhaltung (Versuchskarte M-093)

Wir betrachten ein System, dessen Energie konstant ist.

$$E_{tot} = E_{kin} + E_{pot} + E_{innen} = \text{const} \quad (4.2.18)$$

Dabei ist E_{innen} die noch unspezifizierte innere Energie eines Teilchens. Für Massenpunkte ist $E_{innen} = 0$.

Die Konstanz der gesamten Energie E_{tot} bedeutet, dass deren zeitliche Ableitung null sein muss

$$\frac{dE_{tot}}{dt} = 0 \quad (4.2.19)$$

Diese Gleichung ist ein Ausdruck des Hamiltonschen Prinzips, dass die GESAMT-ENERGIE konstant sei. Im Einzelnen hat man

$$0 = \frac{dE_{kin}}{dt} + \frac{dE_{pot}}{dt} + \frac{dE_{innen}}{dt} \quad (4.2.20)$$

Nehmen wir nun an, dass die innere Energie konstant sei (z.B. Massenpunkte). Dann ist

$$0 = \frac{dE_{kin}}{dt} + \frac{dE_{pot}}{dt} \quad (4.2.21)$$

Die Bewegungsgleichung für einen Massenpunkt. Als Beispiel nehmen wir an, dass

$$E_{pot} = E_0 \left(1 - e^{-r^2/r_0^2}\right) = E_0 \left(1 - e^{-(r_x(t)^2 + r_y(t)^2 + r_z(t)^2)/r_0^2}\right)$$

sei. Die KINETISCHE ENERGIE ist entsprechend

$$E_{kin} = \frac{1}{2} m \left(\frac{\partial \mathbf{r}(t)}{\partial t} \right)^2 = \frac{1}{2} m \left[\left(\frac{\partial r_x(t)}{\partial t} \right)^2 + \left(\frac{\partial r_y(t)}{\partial t} \right)^2 + \left(\frac{\partial r_z(t)}{\partial t} \right)^2 \right]$$

Aus dem Hamiltonschen Prinzip erhält man dann

$$\begin{aligned} 0 &= \frac{1}{2} m \left[2 \left(\frac{d}{dt} r_x(t) \right) \frac{d^2}{dt^2} r_x(t) + 2 \left(\frac{d}{dt} r_y(t) \right) \frac{d^2}{dt^2} r_y(t) + 2 \left(\frac{d}{dt} r_z(t) \right) \frac{d^2}{dt^2} r_z(t) \right] \\ &+ E_0 \left[2 r_x(t) \frac{d}{dt} r_x(t) + 2 r_y(t) \frac{d}{dt} r_y(t) + 2 r_z(t) \frac{d}{dt} r_z(t) \right] \frac{e^{-\frac{(r_x(t))^2 + (r_y(t))^2 + (r_z(t))^2}{r_0^2}}}{r_0^2} \\ &= m \left[\left(\frac{d}{dt} r_x(t) \right) \frac{d^2}{dt^2} r_x(t) + \left(\frac{d}{dt} r_y(t) \right) \frac{d^2}{dt^2} r_y(t) + \left(\frac{d}{dt} r_z(t) \right) \frac{d^2}{dt^2} r_z(t) \right] \\ &+ E_0 \left[2 r_x(t) \frac{d}{dt} r_x(t) + 2 r_y(t) \frac{d}{dt} r_y(t) + 2 r_z(t) \frac{d}{dt} r_z(t) \right] \frac{e^{-\frac{(r_x(t))^2 + (r_y(t))^2 + (r_z(t))^2}{r_0^2}}}{r_0^2} \end{aligned} \quad (4.2.22)$$

Diese Gleichung kann auch mit Vektoren geschrieben werden. Wir setzen

$$\dot{\mathbf{r}} = \begin{pmatrix} \frac{d}{dt} r_x \\ \frac{d}{dt} r_y \\ \frac{d}{dt} r_z \end{pmatrix} \quad \ddot{\mathbf{r}} = \begin{pmatrix} \frac{d^2}{dt^2} r_x \\ \frac{d^2}{dt^2} r_y \\ \frac{d^2}{dt^2} r_z \end{pmatrix}$$

und erhalten

$$0 = m \dot{\mathbf{r}} \cdot \ddot{\mathbf{r}} + \frac{2E_0}{r_0^2} \mathbf{r} \cdot \dot{\mathbf{r}} e^{-\frac{r^2}{r_0^2}}$$

Für $\dot{\mathbf{r}} \neq 0$ kann die Bewegungsgleichung als

$$0 = m \ddot{\mathbf{r}} + \frac{2E_0}{r_0^2} \mathbf{r} e^{-\frac{r^2}{r_0^2}} \quad (4.2.23)$$

geschrieben werden.

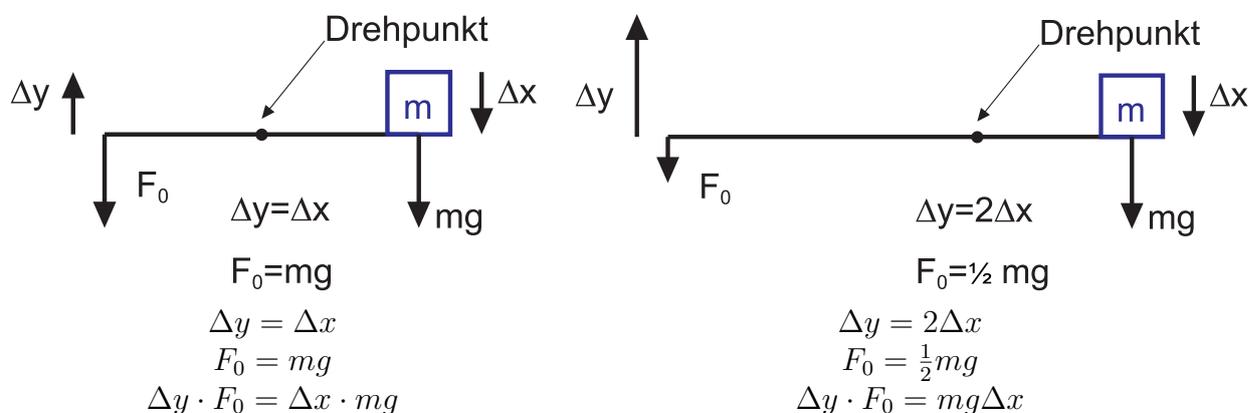
4.2.6. Arbeit und Leistung *



Versuch 14: Versuch zur Vorlesung:

Arbeit an der schiefen Ebene (Versuchskarte M-094)

Beispiel Hebel



Tab. 4.2.: KRÄFTEGLEICHGEWICHT beim Hebel

Die Grösse Weg \times Kraft, also die ARBEIT, wird beim Hebel erhalten.

$$dW = \mathbf{F} \cdot d\mathbf{r} \quad (4.2.24)$$

$$W = \int_{s_0}^{s_1} \mathbf{F} d\mathbf{r} = W(s_1) - W(s_0) = \int_{s_0}^{s_1} \mathbf{F}(\mathbf{r}(s)) \cdot \boldsymbol{\tau}(s) ds \quad (4.2.25)$$

dabei ist ds der Weg entlang der Bahn!

also

$$\mathbf{F} \parallel \text{Weg} \Rightarrow W = F \cdot s \quad (4.2.26)$$

$$\mathbf{F} \perp \text{Weg} \Rightarrow W = 0! \quad (4.2.27)$$

Beispiel:

Kreisbahn $\mathbf{a}_{\text{zentripetal}} \perp d\mathbf{r} \Rightarrow W = 0$

Einheit der ARBEIT $1 \frac{\text{m}^2 \text{kg}}{\text{s}^2} = 1 \text{ Joule} = 1 \text{ J} = 1 \text{ N m} = \frac{1}{3600000} \text{ kW h}$

Im allgemeinen hängt die ARBEIT W von der durchlaufenden Bahn $\mathbf{r}(s)$ ab.

Beispiel:

Luftwiderstand

$$F = bv^2$$

$$v(s) = \sqrt{2as}$$

dann ist

$$W_{Luft} = \int_0^{s_0} bv^2 ds = \int_0^{s_0} 2as \cdot b ds = ab \cdot s^2$$

Gleitreibung

$$\begin{aligned} \mathbf{F}_G &= -F_G \cdot \boldsymbol{\tau}(s) \\ W(r_1, r_2, b) &= \int_{s_2}^{s_1} (-\mathbf{F}_G) \boldsymbol{\tau}_b(s) ds \\ &= F_G \int_{s_1}^{s_2} \boldsymbol{\tau}_b \cdot \boldsymbol{\tau}_b ds \\ &= F_G \int_{s_2}^{s_1} ds \\ &= F_G (s_2 - s_1) \end{aligned}$$

das heisst, die ARBEIT ist, wie erwartet, proportional zur zurückgelegten Strecke. Bei der Berechnung der ARBEIT spielt Zeit keine Rolle. Wenn wir die Zeit, in der eine ARBEIT geleistet wird, berücksichtigen wollen, sprechen wir von LEISTUNG. Sie ist durch

$$P = \frac{dW}{dt} \quad (4.2.28)$$

oder

$$P = \frac{dW}{dt} = \frac{\mathbf{F} \cdot d\mathbf{r}}{dt} = \mathbf{F} \cdot \frac{d\mathbf{r}}{dt} = \mathbf{F}(t) \cdot \mathbf{v}(t) \quad (4.2.29)$$

definiert.

Beweis:

$$\begin{aligned} W(t_0, t) &= W(\mathbf{r}(t_0), \mathbf{r}(t)) = \int_{\mathbf{r}(t_0)}^{\mathbf{r}(t)} \mathbf{F}(t) d\mathbf{r}(t) \\ &= \int_{\mathbf{r}(t_0)}^{\mathbf{r}(t)} \mathbf{F}(t) \frac{d\mathbf{r}(t)}{dt} \cdot dt = \int_{\mathbf{r}(t_0)}^{\mathbf{r}(t)} \mathbf{F}(t) \mathbf{v}(t) dt = \int_{\mathbf{r}(t_0)}^{\mathbf{r}(t)} P(t) dt \end{aligned} \quad (4.2.30)$$

Die Einheit der LEISTUNG benannt nach James Watt ist

$$1 \text{ Watt} = 1 \text{ W} = 1 \frac{\text{N m}}{\text{s}} = 1 \frac{\text{m}^2 \text{ kg}}{\text{s}^3} \quad (4.2.31)$$

4.2.7. Potentielle Energie und Kräfte

Es gilt

$$\mathbf{F}(\mathbf{r}) = -\text{grad}(E_{\text{pot}}(\mathbf{r})) \quad (4.2.32)$$

Was bedeutet dies?

Zuerst betrachten wir die Definition des Gradienten:

$$\mathbf{grad} = \begin{pmatrix} \frac{\partial}{\partial x} \\ \frac{\partial}{\partial y} \\ \frac{\partial}{\partial z} \end{pmatrix} \quad (4.2.33)$$

Beweis:

$$\begin{aligned} d(E_{pot}(\mathbf{r})) &= \frac{\partial E_{pot}}{\partial x} dx + \frac{\partial E_{pot}}{\partial y} dy + \frac{\partial E_{pot}}{\partial z} dz \\ &= \begin{pmatrix} \frac{\partial E_{pot}}{\partial x} \\ \frac{\partial E_{pot}}{\partial y} \\ \frac{\partial E_{pot}}{\partial z} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} dx \\ dy \\ dz \end{pmatrix} = \left[\begin{pmatrix} \frac{\partial}{\partial x} \\ \frac{\partial}{\partial y} \\ \frac{\partial}{\partial z} \end{pmatrix} E_{pot} \right] \begin{pmatrix} dx \\ dy \\ dz \end{pmatrix} \\ &= [\mathbf{grad} E_{pot}] \cdot d\mathbf{r} \end{aligned} \quad (4.2.34)$$

Andererseits haben wir

$$\begin{aligned} d(E_{pot}(\mathbf{r})) &= d \left[- \int_{r_0}^r \mathbf{F}(\mathbf{r}) d\mathbf{r} \right] \\ &= -\mathbf{F}(\mathbf{r}) d\mathbf{r} \end{aligned} \quad (4.2.35)$$

Also ist die Behauptung gezeigt.

4.3. Dynamik

Die Dynamik stellt die Frage nach der Ursache der Bewegung. In diesem Abschnitt werden wir zeigen, dass Bewegung durch Kräfte hervorgerufen wird.

4.3.1. Das Prinzip vom Parallelogramm der Kräfte

auch genannt 4. Newtonsches Gesetz

Kräfte sind Vektoren

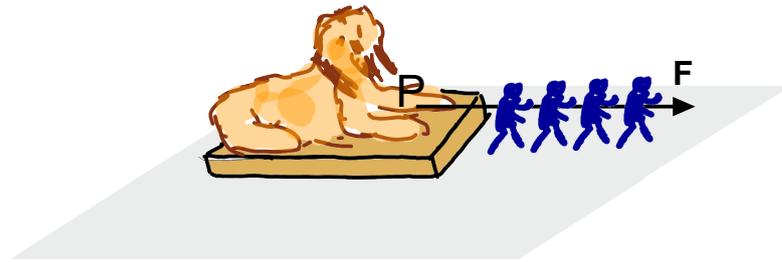


Abb. 4.17.: Reibung

Eine KRAFT, die am Punkt P angreift, verhält sich wie ein ortsgebundener Vektor.

$$\left. \begin{array}{l} \text{Angriffspunkt} \quad P \\ \text{Betrag} \quad F \\ \text{Richtung} \quad e = \frac{F}{F} \end{array} \right\} \text{Kraft!}$$

Versuch 15:   **Versuch zur Vorlesung:**
Kräfteparallelogramm (Versuchskarte M-012)

Addition von Kräften

$$\mathbf{F}_{total} (\text{in } P) = \sum_i \mathbf{F}_i (\text{in } P) \quad (4.3.1)$$

⇒ Nur Kräfte, die an ein und demselben Punkt P angreifen können addiert werden.

Beispiel:

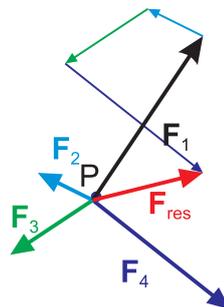


Abb. 4.18.: Grafische Addition von Kräften

Die Kräfte, die im Punkt P angreifen sind im Gleichgewicht, wenn ihre Summe 0 ist.

$$\mathbf{F}_{total} (\text{in } P) = \sum_i \mathbf{F}_i (\text{in } P) = 0 \quad (4.3.2)$$

Beispiel

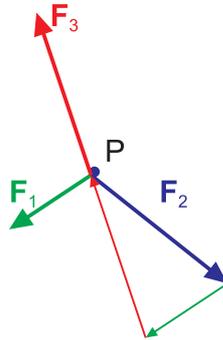


Abb. 4.19.: KRÄFTEGLEICHGEWICHT

$$\mathbf{F}_1 + \mathbf{F}_2 + \mathbf{F}_3 = 0$$

Zerlegung von Kräften

Beispiel: Welche Kräfte wirken auf einen Kranarm?

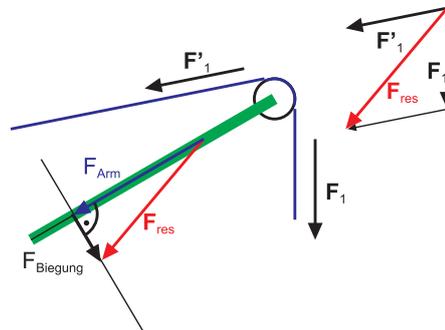


Abb. 4.20.: Kräfte an einem Kranarm. Die KRAFT $\mathbf{F}_{\text{Biegung}}$ verbiegt den Arm.

Versuch 16:  Versuch zur Vorlesung:
Kran (Versuchskarte M-173)

Bemerkung:

Bei welcher Kombination von Kräften und Richtungen kippt der Kran nach oben weg?

Beispiel:

PENDEL

Versuch 17:   Versuch zur Vorlesung:
Fadenpendel (Versuchskarte M-077)

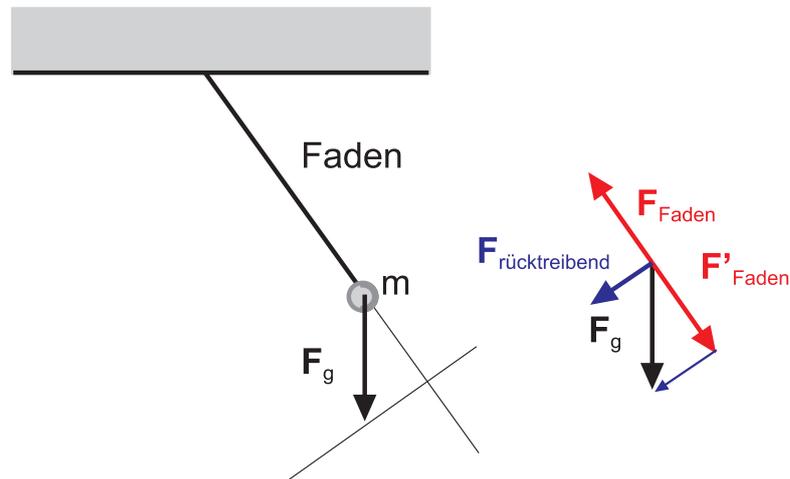


Abb. 4.21.: Kräfte an einem PENDEL. Der Faden des Pendels kann nur Kräfte entlang des Fadens aufbringen. Deshalb konstruiert man die rücktreibende KRAFT, indem man die Fadenlinie durch die MASSE verlängert. Dann zeichnet man eine Senkrechte auf die verlängerte Fadenlinie vom Ende der KRAFT \mathbf{F}_g . Der Schnittpunkt definiert die Fadenkraft \mathbf{F}_{Faden} und die rücktreibende KRAFT $\mathbf{F}_{rücktreibend}$.

Dieses Problem lässt sich viel einfacher mit einer Energiebetrachtung lösen.

4.3.2. Das Reaktionsprinzip

Versuch 18:   Versuch zur Vorlesung:
Reaktionsprinzip (Versuchskarte M-141)

auch genannt das **3. Newtonsches Gesetz**

Übt der Körper 1 die KRAFT \mathbf{F}_{12} auf der Körper 2 aus, so übt der Körper 2 die KRAFT \mathbf{F}_{21} auf den Körper 1 aus.

$$\underbrace{\mathbf{F}_{12}}_{\text{actio}} = \underbrace{-\mathbf{F}_{21}}_{\text{reactio}} \quad (4.3.3)$$

Beispiel FEDER

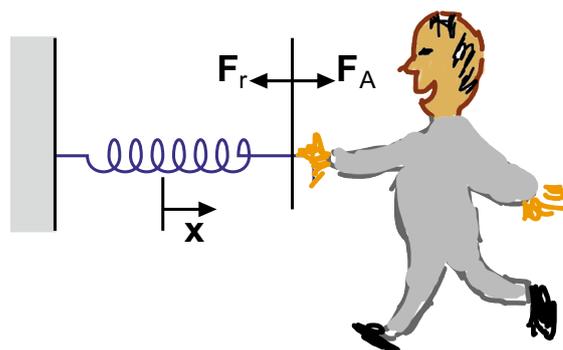


Abb. 4.22.: Kräfte an einer FEDER

$$\mathbf{F}_A = k \cdot \mathbf{x} = -\mathbf{F}_r \quad (4.3.4)$$

$-\mathbf{F}_r$ ist die Reaktion der FEDER auf die angelegte KRAFT.

4.3.3. Grundgesetz der Dynamik

auch genannt 2. Newtonsches Gesetz

Eine bewegte MASSE kann durch ihren IMPULS charakterisiert werden.

$$\mathbf{p} = m \cdot \mathbf{v} \quad (4.3.5)$$

Einheit des Impulses: $\frac{\text{mkg}}{\text{s}}$

Dabei ist m die „träge“ MASSE (im Gegensatz zur „schweren“ MASSE)

Das 2. Newtonsche Gesetz lautet

$$\mathbf{F} = \frac{d\mathbf{p}}{dt} = \frac{d}{dt} (m \cdot \mathbf{v}) = \frac{dm}{dt} \cdot \mathbf{v} + m \frac{d\mathbf{v}}{dt} = \frac{dm}{dt} \mathbf{v} + m \cdot \mathbf{a} \quad (4.3.6)$$

Die KRAFT entspricht also einer Impulsänderung.

Die Einheit der KRAFT: 1 Newton = 1 N = 1 mkg s⁻²

Bei einer Bewegung ohne äussere KRAFT gilt:

$$\mathbf{F} = 0 = \frac{d\mathbf{p}}{dt} \Rightarrow \mathbf{p} = \text{const} \quad (4.3.7)$$

Ein konstanter IMPULS heisst, dass entweder die GESCHWINDIGKEIT v mit abnehmender MASSE zunimmt, oder, im Spezialfall dass m konstant ist, dass die GESCHWINDIGKEIT konstant ist (Trägheitsgesetz)

$$m = \text{const} \Rightarrow \mathbf{a} = \frac{d\mathbf{v}}{dt} = 0 \quad (4.3.8)$$

Wenn die KRAFT null ist, also $\dot{\mathbf{p}} = 0$ oder $\mathbf{p} = \text{konstant}$ und gleichzeitig noch $m = \text{konstant}$ ist, wird dieses System INERTIALSYSTEM genannt. Diese Konsequenz aus dem Grundgesetz der Dynamik wird oft auch 1. Newtonsches Gesetz genannt.

4.3.4. Integralform des Kraftgesetzes

Für einfache Probleme sind Differentialgleichungen gut. Bei komplizierteren Problemen und bei numerischen Verfahren sind Integrale aber viel geeigneter.

Frage: ein Ball fällt auf den Boden

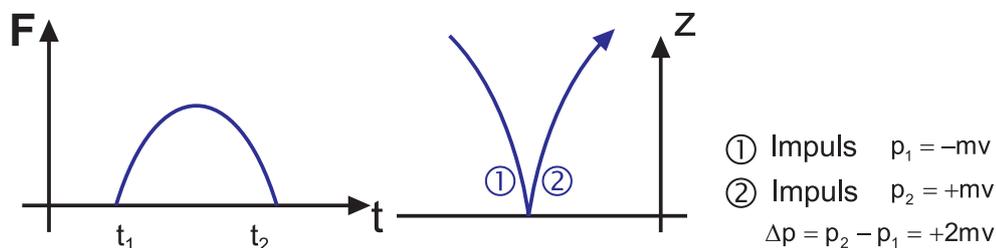


Abb. 4.23.: Fallender Ball springt vom Boden hoch.

aus $\frac{d\mathbf{p}}{dt} = \mathbf{F}$
 folgt $d\mathbf{p} = \mathbf{F} dt$
 und

$$\int_{\mathbf{p}_1}^{\mathbf{p}_2} d\mathbf{p} = \int_{t_1}^{t_2} \mathbf{F} dt = \mathbf{p}_2 - \mathbf{p}_1 = \mathbf{p}(t_2) - \mathbf{p}(t_1) \quad (4.3.9)$$

Die Größe

$$\mathbf{p}(t_2) - \mathbf{p}(t_1) = \int_{t_1}^{t_2} \mathbf{F} dt \quad (4.3.10)$$

heißt Kraftstoß. Der Kraftstoß kann zur Beschreibung rascher Vorgänge dienen. Beispiel: ein Ball trifft mit der GESCHWINDIGKEIT v_0 auf dem Boden auf. Er berührt den Boden während der Aufschlagzeit τ .

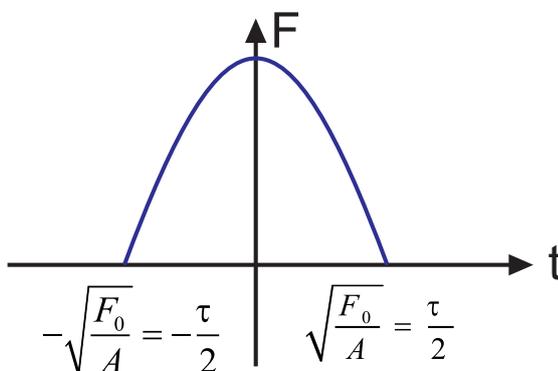


Abb. 4.24.: Kraft während des Aufpralls eines Balls.

KRAFT während des Aufpralls eines Balls.

Wir nehmen an, dass während dem Aufschlag die KRAFT sich wie $F(t) = -At^2 + F_0$ verhält. Aus $F(t) = 0$ kann man die halbe Kontaktzeit τ bestimmen

$$\frac{\tau}{2} = \sqrt{\frac{F_0}{A}} \quad (4.3.11)$$

Also ist

$$\begin{aligned} \Delta p &= 2mv_0 & (4.3.12) \\ &= \int_{-\frac{\tau}{2}}^{\frac{\tau}{2}} (-At^2 + F_0) dt \\ &= -\frac{1}{3}At^3 + F_0t \Big|_{-\frac{\tau}{2}}^{\frac{\tau}{2}} \\ &= F_0\tau - \frac{1}{12}A\tau^3 \\ &= F_0\tau - \frac{4}{12}\frac{F_0}{\tau^2}\tau^3 \\ &= \frac{2}{3}F_0\tau \end{aligned}$$

Wir erhalten

$$F_0 = \frac{3mv_0}{\tau} \quad (4.3.13)$$

das heisst, die KRAFT wird desto grösser, je kürzer die Kontaktzeit ist. Eine Anwendung ist die KNAUTSCHZONE bei Autos: je länger die KONTAKTZEIT ist, das heisst, je mehr die Kühlerhaube deformiert werden kann, desto kleiner sind die Kräfte auf die Insassen.

4.3.5. Reibung

Beobachtung: jegliche Bewegung kommt zum Stillstand.

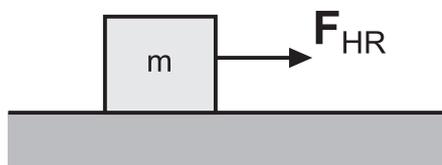


Abb. 4.25.: Reibung

Versuch 19:   **Versuch zur Vorlesung:**
Reibung (Versuchskarte M-170)

Die Gewichtskraft auf den Klotz ist $F_g = m \cdot g$.

Die KRAFT zum Starten der Bewegung ist

$$F_{HR} = \mu_{HR} F_g \quad (4.3.14)$$

Dabei ist F_{HR} die Haftreibungskraft und μ_{HR} der Haftreibungskoeffizient.

Um m in gleichförmiger Bewegung zu halten brauchen wir die KRAFT

$$F_{GR} = \mu_{GR} F_g \quad (4.3.15)$$

Hier ist μ_{GR} der Gleitreibungskoeffizient und F_{GR} die Gleitreibungskraft. Es gilt

$$\mu_{GR} \leq \mu_{HR} \quad (4.3.16)$$

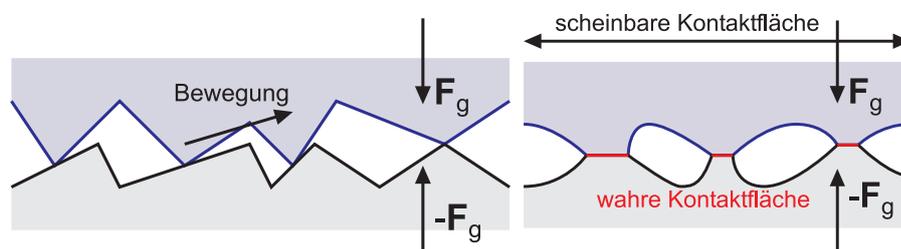


Abb. 4.26.: Links: Reibungsmodell nach Amontons. Rechts ein moderneres Bild.

Woher rührt diese Gleitreibung? Guillaume Amontons (1663-1705) postulierte zwei Ursachen:

- Den Abrieb der Oberflächen
- Bei verschleissfreier Reibung wird Energie dissipiert, indem die beiden Körper durch die schrägen Kontaktflächen gegen die äussere Andruckskraft getrennt werden. Die potentielle Energie wird beim Zurückfallen dissipiert. Amontons zweites Reibungsgesetz liefert $F_{GR} = \mu_{GR} F_g$.

Modernere Bilder beschreiben die Reibung als ein Abscheren von gestauchten Mikrokontakten. Damit können zwei Phänomene erklärt werden:

- Die Reibung ist unabhängig von der scheinbaren Kontaktfläche (dies ist die makroskopisch gemessene Kontaktfläche).
- Poliert man die Grenzflächen, nimmt die Reibung zu.

Die wahre Kontaktfläche ist immer kleiner als die scheinbare. Durch Polieren erhöht man die wahre Kontaktfläche. Erhöht man die Auflagekraft, werden die mikroskopischen Kontakte mehr zusammengedrückt. Ihre wahre Kontaktfläche ist proportional zur Auflagekraft.

$$A_{wahr} = A_{schein} \frac{F_g}{F_0} \quad (4.3.17)$$

wobei F_0 eine in diesem Model nicht weiter erklärte Konstante ist.

Die Reibungskraft hängt dann mit der Scherspannung, die notwendig ist zum Lösen des Kontakts mit der Unterlage, τ wie folgt zusammen

$$\begin{aligned} F_{GR} &= A_{wahr} \cdot \tau & (4.3.18) \\ &= A_{schein} \frac{F_g}{F_0} \cdot \tau \\ &= \frac{A_{schein} \tau}{F_0} \cdot F_g \\ &= \mu_{GR} F_g \end{aligned}$$

mit

$$\mu_{GR} = \frac{A_{schein} \tau}{F_0} \quad (4.3.19)$$

Aus der Proportionalität der wahren Kontaktfläche mit der Auflagekraft und dem Modell der Scherung folgt das Reibungsgesetz der Gleitreibung mit einem konstanten, geschwindigkeitsunabhängigen (nach Coulomb) Reibungskoeffizienten.

Die Rollreibung entsteht durch die Deformation des Rollkörpers, zum Beispiel der Räder.

4.3.6. Strömungsgeschwindigkeit als Beispiel für ein nichtlineares Kraftgesetz *

Aus Beobachtungen hat man das empirische Gesetz für die Strömungsgeschwindigkeit abgeleitet.

$$F = -b \cdot v^n \quad (4.3.20)$$

b und n sind Konstanten, b hängt von der Form des bewegten Körpers ab (Widerstandsbeiwert). Die Einheit von b ist $\text{N} \cdot \left(\frac{\text{s}}{\text{m}}\right)^n$. Das Bewegungsgesetz für einen frei fallenden Körper mit konstanter MASSE lautet (die Gravitationskraft gibt es ja auch!)

$$F = mg - bv^n = m \cdot a \quad (4.3.21)$$

Die Endgeschwindigkeit v_e wird erreicht, wenn $a = 0$ ist, also

$$mg = bv_e^n \quad (4.3.22)$$

$$v_e = \left(\frac{mg}{b}\right)^{\frac{1}{n}} \quad (4.3.23)$$

Meist ist $n \approx 2$.

Ein Mensch (100 kg) im freien Fall hat etwa die Endgeschwindigkeit $v_e = 60 \frac{\text{m}}{\text{s}}$. Sein Luftwiderstandsbeiwert (Exponent $n = 2$) ist also

$$\Rightarrow b \approx \frac{100 \text{ kg} \cdot 10 \frac{\text{m}}{\text{s}^2}}{\left(60 \frac{\text{m}}{\text{s}}\right)^2} = \frac{1000 \text{ s}^2 \text{ kg m}}{3600 \text{ m}^2 \text{ s}^2} = 0.28 \frac{\text{kg}}{\text{m}}$$

Wie gross muss der Luftwiderstandsbeiwert eines Fallschirms sein, damit der Mensch überlebt?

4.3.7. Kräfte in beschleunigten Bezugssystemen *

Wir betrachten ein linear beschleunigtes Bezugssystem.

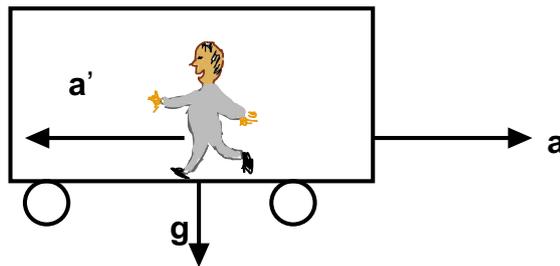
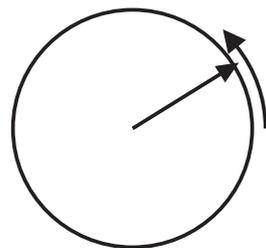


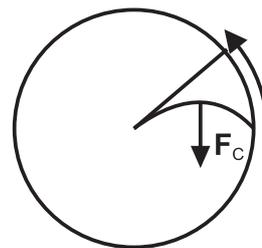
Abb. 4.27.: Linear beschleunigtes Bezugssystem

Durch die BESCHLEUNIGUNG zeigt die resultierende KRAFT (Schwerkraft und Trägheitskraft) schräg nach unten. Dies kann mit einem Glas Wasser (halbvoll) beobachtet werden.

Wir betrachten ein rotierendes Bezugssystem.



ruhender Beobachter



mitbewegter Beobachter
(Rotation)

Abb. 4.28.: Rotierendes Bezugssystem

F_C ist die Corioliskraft (benannt nach Gaspard de Coriolis).

Ein mitrotierender Beobachter wird die CORIOLIS-KRAFT beobachten.

Beispiele für die Corioliskraft sind Hoch- und Tiefdruckgebiete.

Die Badewannenwirbel werden durch ein Aufschaukeln von Störungen, aber nicht durch die Corioliskraft erzeugt.

4.4. Teilchensysteme

Wir betrachten ein System von Teilchen

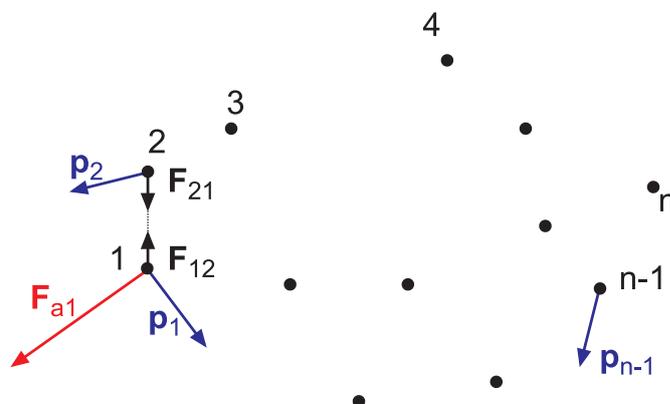


Abb. 4.29.: Skizze der Koordinaten in einem Teilchensystem

Die folgenden Grössen benötigen wir

- Äussere Kräfte \mathbf{F}_{ai}
- Innere Kräfte \mathbf{F}_{ij}
- Impulse \mathbf{p}_i im Laborsystem gemessen

Der Gesamtimpuls ist

$$\mathbf{p} = \sum_{i=1}^n \mathbf{p}_i \quad (4.4.1)$$

Aus dem Impulssatz folgt

$$\frac{d}{dt} \mathbf{p} = \frac{d}{dt} \sum_{i=1}^n \mathbf{p}_i = \mathbf{F}_a = \sum_{i=1}^n \mathbf{F}_{ai} \quad (4.4.2)$$

Beweis

\mathbf{F}_{ai} äussere KRAFT auf m

\mathbf{F}_{ij} innere KRAFT von m_i auf m_j

$\mathbf{F}_{ij} = -\mathbf{F}_{ji}$ Reaktionsprinzip

$$\begin{aligned} \dot{\mathbf{p}} &= \sum_{i=1}^n \dot{\mathbf{p}}_i = \sum_{i=1}^n (\mathbf{F}_{ai} + \mathbf{F}_{2i} + \mathbf{F}_{3i} + \dots) \\ &= \left(\sum_{i=1}^n \mathbf{F}_{ai} \right) + \mathbf{F}_{12} + \mathbf{F}_{21} + \mathbf{F}_{13} + \mathbf{F}_{31} + \dots \\ &= \sum_{i=1}^n \mathbf{F}_{ai} = \mathbf{F}_a \end{aligned}$$

4.4.1. Impulserhaltung

Wenn keine äusseren Kräfte wirken gilt:

$$\mathbf{p} = \sum_{i=1}^n \mathbf{p}_i = \sum_{i=1}^n m_i \mathbf{v}_i = \text{konstant} \quad (4.4.3)$$

4.4.2. Massenmittelpunkt

Definition des Ortsvektors des Massenmittelpunktes

$$\mathbf{r}_s = \frac{\sum_{i=1}^n m_i \mathbf{r}_i}{\sum_{i=1}^n m_i} \quad (4.4.4)$$

Der Ortsvektor des Massenmittelpunktes ist der mit der MASSE gewichtete Mittelwert der Ortsvektoren der einzelnen Massepunkte. Aus Gleichung (4.4.4) bekommt man

$$\mathbf{r}_s \cdot \left(\sum_{i=1}^n m_i \right) = \sum_{i=1}^n m_i \mathbf{r}_i \quad (4.4.5)$$

Wir ersetzen die Summe durch das Integral und erhalten

Für eine kontinuierliche Massenverteilung gilt:

$$\mathbf{r}_s \int dm = \mathbf{r}_s \int \rho(\mathbf{r}) dV = \int \mathbf{r} dm = \int \mathbf{r} \cdot \rho(\mathbf{r}) dV \quad (4.4.6)$$

oder

$$\mathbf{r}_s = \frac{\int \mathbf{r} dm}{\int dm} = \frac{\int \mathbf{r} \rho(\mathbf{r}) dV}{\int \rho(\mathbf{r}) dV} \quad (4.4.7)$$

In kartesischen Koordinaten gilt

$$\mathbf{r}_s = \begin{pmatrix} x_s \\ y_s \\ z_s \end{pmatrix} \quad (4.4.8)$$

mit

$$x_s = \frac{\sum m_i x_i}{\sum m_i} \quad (4.4.9)$$

$$y_s = \frac{\sum m_i y_i}{\sum m_i} \quad (4.4.10)$$

$$z_s = \frac{\sum m_i z_i}{\sum m_i} \quad (4.4.11)$$

4.4.2.1. Impuls des Massenmittelpunktes

Versuch 20:   Versuch zur Vorlesung:
Massenmittelpunktsbewegung (Versuchskarte M-047)

Versuch 21:   Versuch zur Vorlesung:
Massenmittelpunktsbewegung (Versuchskarte M-065)

Mit $m = \sum m_i$ gilt:

$$\mathbf{p} = m\mathbf{v}_s = \frac{d}{dt}(m\mathbf{r}_s) \quad (4.4.12)$$

Beweis

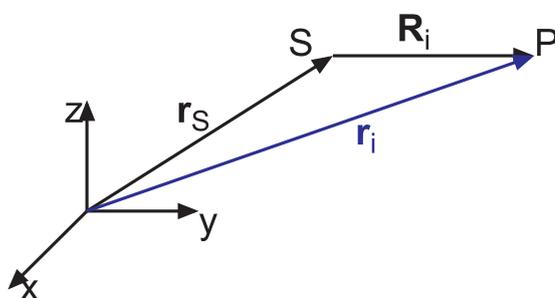


Abb. 4.30.: Lokales KOORDINATENSYSTEM in einer Massenverteilung

Wir verwenden ein lokales KOORDINATENSYSTEM. Weiter sei \mathbf{R}_i der Ortsvektor des Punktes i im mitbewegten Koordinatensystem.

$$\mathbf{r}_i = \mathbf{r}_s + \mathbf{R}_i$$

$$\sum m_i \mathbf{R}_i = \sum m_i \mathbf{r}_i - m\mathbf{r}_s = \sum m_i \mathbf{r}_i - \left(\sum m_i\right) \left(\frac{\sum m_i \mathbf{r}_i}{\sum m_i}\right) = 0$$

$$\Rightarrow \mathbf{p} = \sum m_i \mathbf{v}_i = \frac{d}{dt} \sum m_i (\mathbf{R}_i + \mathbf{r}_s) = \frac{d}{dt} \sum m_i (\mathbf{R}_i) + \frac{d}{dt} (m\mathbf{r}_s) = m\mathbf{v}_s$$

Aus

$$\sum m_i \mathbf{v}_i = m\mathbf{v}_s = \left(\sum m_i\right) \mathbf{v}_s$$

bekommt man für die Geschwindigkeit des MASSENMITTELPUNKTES

$$\mathbf{v}_s = \frac{\sum m_i \mathbf{v}_i}{\sum m_i} \quad (4.4.13)$$

Die Massenmittelpunktsgeschwindigkeit v_s ist also das mit den Massen gewichtete Mittel der einzelnen Geschwindigkeiten.

4.4.2.2. Beschleunigung des Massenmittelpunktes

Bei konstanten Massen $m_i = \text{const}$ gilt für die Beschleunigung des Massenmittelpunktes

$$m\mathbf{a}_s = m\dot{\mathbf{v}}_s = \sum_i \mathbf{F}_{ai} = \frac{d}{dt}\mathbf{p} \quad (4.4.14)$$

Wenn keine äusseren Kräfte wirken folgt aus

$$\mathbf{F}_a = \sum \mathbf{F}_{ai} = 0$$

$$\mathbf{p} = \text{konstant} \quad (4.4.15)$$

$$\mathbf{v}_s = \frac{d}{dt}\mathbf{r}_s = \text{konstant} \quad (4.4.16)$$

4.4.2.3. Potentielle Energie einer Massenverteilung im Erdgravitationsfeld

Wir wollen nun die potentielle Energie einer Massenverteilung im Erdgravitationsfeld berechnen.

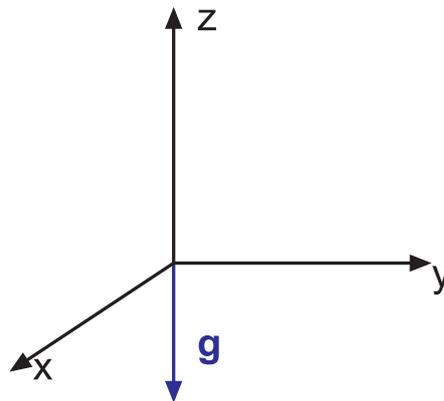


Abb. 4.31.:]

KOORDINATENSYSTEM zur Berechnung der potentiellen Energie im Erdschwerefeld

Sei \mathbf{g} der Feldvektor des Gravitationsfeldes der Erde

Für die Koordinate z gilt

$$mz_s = \sum m_i z_i \quad (4.4.17)$$

mit $m = \sum m_i$ der Gesamtmasse. Die potentielle Energie ist dann

$$E_{pot} = \sum_i m_i g z_i = g \sum m_i z_i = g \cdot m z_s \quad (4.4.18)$$

- z_s wird minimal bei jeder Aufhängung eines Systems von Massepunkten an einer punktförmigen Aufhängung

- Wenn das System von Massenpunkten in z_s unterstützt wird, ist es im indifferentes Gleichgewicht.

4.4.3. Massenmittelpunktssystem (2 Massen)

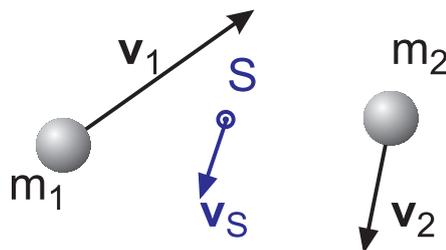


Abb. 4.32.: Definition der Größen beim Zweikörperproblem.

Wir wollen die Bewegung der beiden Massen in einem mit dem Massenmittelpunkt mitbewegten Bezugssystem berechnen.

Seien die \mathbf{u}_i die Geschwindigkeiten im Massenmittelpunktssystem

$$\mathbf{u}_1 = \mathbf{v}_1 - \mathbf{v}_s$$

$$\mathbf{u}_2 = \mathbf{v}_2 - \mathbf{v}_s$$

Im Laborsystem gilt nach Gleichung (4.4.13):

$$\mathbf{v}_s = \frac{m_1 \mathbf{v}_1 + m_2 \mathbf{v}_2}{m_1 + m_2} \quad (4.4.19)$$

Die Geschwindigkeiten im Massenmittelpunktssystem sind

$$\begin{aligned} \mathbf{u}_1 = \mathbf{v}_1 - \mathbf{v}_s &= \frac{\mathbf{v}_1 (m_1 + m_2) - m_1 \mathbf{v}_1 - m_2 \mathbf{v}_2}{m_1 + m_2} = \frac{m_2 (\mathbf{v}_1 - \mathbf{v}_2)}{m_1 + m_2} \\ \mathbf{u}_2 = \mathbf{v}_2 - \mathbf{v}_s &= \frac{m_1 (\mathbf{v}_2 - \mathbf{v}_1)}{m_1 + m_2} \end{aligned} \quad (4.4.20)$$

Beispiel:

Kollision zweier Massen

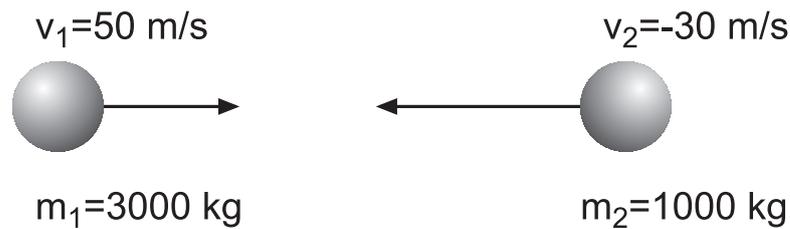


Abb. 4.33.: Kollision zweier Massepunkte

Die Massenmittelpunktsgeschwindigkeit ist

$$v_s = \frac{50 \cdot 3000 - 30 \cdot 1000}{4000} \frac{\text{m}}{\text{s}} = 30 \frac{\text{m}}{\text{s}} \quad (4.4.21)$$

Bei einer Kollision bleibt die Massenmittelpunktsgeschwindigkeit v_s bleibt erhalten. Die Relativgeschwindigkeiten im Massenmittelpunktssystem sind

$$\begin{aligned} u_1 &= \frac{1000(50 - (-30))}{4000} \frac{\text{m}}{\text{s}} = 20 \frac{\text{m}}{\text{s}} \\ u_2 &= \frac{3000(-30 - 50)}{4000} \frac{\text{m}}{\text{s}} = -60 \frac{\text{m}}{\text{s}} \end{aligned} \quad (4.4.22)$$

Im Massenmittelpunktssystem hat die leichtere MASSE die grössere GESCHWINDIGKEIT.

4.4.4. Kinetische Energie

Die KINETISCHE ENERGIE eines Systems von Massen ist durch

$$\begin{aligned} E_{kin} &= \sum_i \frac{1}{2} m_i \mathbf{v}_i \cdot \mathbf{v}_i \\ &= \sum_i \frac{1}{2} m_i (\mathbf{v}_s + \mathbf{u}_i) \cdot (\mathbf{v}_s + \mathbf{u}_i) \\ &= \sum_i \frac{1}{2} m_i [\mathbf{v}_s^2 + \mathbf{v}_s \mathbf{u}_i + \mathbf{u}_i \mathbf{v}_s + \mathbf{u}_i^2] \\ &= \frac{1}{2} \mathbf{v}_s^2 \sum_i m_i + \frac{1}{2} \mathbf{v}_s \sum_i m_i 2 \mathbf{u}_i + \frac{1}{2} \sum_i m_i \mathbf{u}_i^2 \\ &= \frac{1}{2} m \mathbf{v}_s^2 + \mathbf{v}_s \underbrace{\sum_i m_i \mathbf{u}_i}_{\text{Nach Definition des Massenmittelpunktes } = 0} + \sum_i \frac{1}{2} m_i \mathbf{u}_i^2 \\ &= \frac{1}{2} m \mathbf{v}_s^2 + \frac{1}{2} \sum m_i \mathbf{u}_i^2 = E_{kin} + E_{kin,innen} \end{aligned} \quad (4.4.23)$$

Da die Massenmittelpunktsgeschwindigkeit erhalten bleibt, ist nur $E_{kin,innen}$ relevant für Kollisionen \Rightarrow KOLLISIONEN mit gegenläufigen Bahnen beim LHC.

Bei inelastischen Stößen kann nur die Energie $E_{kin,innen}$ in Wärme oder Deformation umgewandelt werden.

4.5. Stösse

Versuch 22:   Versuch zur Vorlesung:
Massenmittelpunktsbewegung (Versuchskarte M-139)

Stösse sind kurzzeitige WW zwischen zwei Körpern.

4.5.1. Stösse auf einer Geraden, Berechnung im Massenmittelpunktssystem



Abb. 4.34.: Stoss zweier Massen

Die Massenmittelpunktsgeschwindigkeit ist nach Gleichung (4.4.13) durch

$$v_s = \frac{m_1 v_1 + m_2 v_2}{m_1 + m_2}$$

gegeben. Da der Gesamtimpuls gleich dem Massenmittelpunktsimpuls ist und erhalten wird, ändert sich die Massenmittelpunktsgeschwindigkeit v_s bei einem beliebigen Stoss nicht. Die Massen m_1 und m_2 haben im Massenmittelpunktssystem die Geschwindigkeiten (siehe Gleichung (4.4.20))

$$u_1 = v_1 - v_s = \frac{m_2 (v_1 - v_2)}{m_1 + m_2}$$

$$u_2 = v_2 - v_s = \frac{m_1 (v_2 - v_1)}{m_1 + m_2}$$

Entsprechend sind die Massenmittelpunktsimpulse

$$p_{s,1} = m_1 u_1 = \frac{m_1 m_2 (v_1 - v_2)}{m_1 + m_2}$$

$$p_{s,2} = m_2 u_2 = \frac{m_2 m_1 (v_2 - v_1)}{m_1 + m_2} = -p_{s,1}$$

Bei beliebigen Stößen mit zwei Massen haben die beiden Massen im Massenmittelpunktsystem immer entgegengesetzt gleich grosse Impulse, sowohl vor dem Stoss wie nachher. Diese Eigenschaft erleichtert Berechnungen wesentlich!

Die kinetische Energie des Massenmittelpunktes ist

$$\begin{aligned} E_{kin,s} &= \frac{1}{2} (m_1 + m_2) v_s^2 \\ &= \frac{1}{2} (m_1 + m_2) \left(\frac{m_1 v_1 + m_2 v_2}{m_1 + m_2} \right)^2 \\ &= \frac{1}{2} \frac{(m_1 v_1 + m_2 v_2)^2}{m_1 + m_2} \end{aligned}$$

Die kinetischen Energien der beiden Massen im Massenmittelpunktsystem sind

$$\begin{aligned} E_{kin,s,1} &= \frac{1}{2} m_1 u_1^2 = \frac{1}{2} m_1 \left(\frac{m_2 (v_1 - v_2)}{m_1 + m_2} \right)^2 \\ &= \frac{m_1 m_2}{2 (m_1 + m_2)^2} m_2 (v_1 - v_2)^2 \\ E_{kin,s,2} &= \frac{1}{2} m_2 u_2^2 = \frac{1}{2} m_2 \left(\frac{m_1 (v_2 - v_1)}{m_1 + m_2} \right)^2 \\ &= \frac{m_1 m_2}{2 (m_1 + m_2)^2} m_1 (v_2 - v_1)^2 \end{aligned}$$

Die Summe der drei kinetischen Energien ist

$$\begin{aligned} E_{kin,tot} &= E_{kin,s} + E_{kin,s,1} + E_{kin,s,2} \\ &= \frac{1}{2 (m_1 + m_2)^2} \\ &\quad \cdot \left[(m_1 + m_2) (m_1 v_1 + m_2 v_2)^2 + m_1 m_2^2 (v_1 - v_2)^2 + m_1^2 m_2 (v_1 - v_2)^2 \right] \\ &= \frac{1}{2 (m_1 + m_2)} \left[(m_1 v_1 + m_2 v_2)^2 + m_1 m_2 (v_1 - v_2)^2 \right] \\ &= \frac{1}{2 (m_1 + m_2)} \left[m_1^2 v_1^2 + m_2^2 v_2^2 + 2 m_1 m_2 v_1 v_2 + m_1 m_2 (v_1^2 - 2 v_1 v_2 + v_2^2) \right] \\ &= \frac{1}{2 (m_1 + m_2)} \left[m_1^2 v_1^2 + m_2^2 v_2^2 + m_1 m_2 v_1^2 + m_1 m_2 v_2^2 \right] \\ &= \frac{1}{2 (m_1 + m_2)} \left[m_1 (m_1 + m_2) v_1^2 + m_2 (m_1 + m_2) v_2^2 \right] \\ &= \frac{1}{2} m_1 v_1^2 + \frac{1}{2} m_2 v_2^2 \end{aligned}$$

Die kinetische Energie kann also in eine kinetische Energie der Massenmittelpunktsbewegung und in die kinetische Energie der Teilchen im Massenmittelpunktsystem aufgeteilt werden.

Die kinetische Energie der Massenmittelpunktsbewegung wird bei jedem Stoss erhalten. Die Summe der kinetischen Energie der Teilchen im Massenmittelpunktssystem wird bei elastischen Stössen erhalten und bei plastischen Stössen vollständig in Deformation oder Wärme umgewandelt.

Bei teilelastischen Stössen wird ein Teil der Energie umgewandelt. Der Faktor $0 \leq \alpha \leq 1$ gibt an, welcher Bruchteil der Summe der kinetischen Energien im Massenmittelpunktssystem umgewandelt wird. $\alpha = 0$ bedeutet einen elastischen Stoss, $\alpha = 1$ einen vollständig plastischen Stoss. Da die Impulse im Massenmittelpunktssystem entgegengesetzt gleich sind, werden die Massenmittelpunktschwindigkeiten mit dem Faktor $\sqrt{1 - \alpha}$ multipliziert.

Der Rechenaufwand zur Behandlung von Stössen und insbesondere von teilelastischen Stössen im Massenmittelpunktssystem ist viel geringer, als wenn man im Laborsystem rechnet.

Da bei einem elastischen Stoss im Massenmittelpunktssystem sich die Impulse und, da die Massen erhalten bleiben, die Geschwindigkeiten ihr Vorzeichen wechseln, ist die Relativgeschwindigkeit nach dem Stoss gleich gross wie vorher. Wir haben also

$$\begin{aligned}v_1 &= u_1 + v_s \\v_2 &= u_2 + v_s\end{aligned}$$

Nach dem Stoss haben wir

$$\begin{aligned}v'_1 &= -u_1 + v_s \\v'_2 &= -u_2 + v_s\end{aligned}$$

Das bedeutet, dass bei einer Frontalkollision von einem Auto ($v_1 = 36 \frac{\text{km}}{\text{h}} = 10 \frac{\text{m}}{\text{s}}$) mit einem Fussgänger ($v_2 = 3.6 \frac{\text{km}}{\text{h}} = 1 \frac{\text{m}}{\text{s}}$) die Relativgeschwindigkeit vorher ($v_1 - v_2 = 9 \frac{\text{m}}{\text{s}}$) gleich dem negativen der Relativgeschwindigkeit nach dem Stoss ist. Da das Auto aber (siehe unten) nur unwesentlich abgebremst wird, fliegt der Fussgänger nach dem Stoss mit $v'_2 = 19 \frac{\text{m}}{\text{s}} = 68.4 \frac{\text{km}}{\text{h}}$ durch die Gegend. Die Grösse $\mu = \frac{m_1 m_2}{m_1 + m_2}$ heisst auch die REDUZIERTER MASSE. Mit ihr können Zweikörper-Probleme im Massenmittelpunktssystem einfacher gelöst werden.

4.5.2. Stösse in der Ebene



Versuch 23: Versuch zur Vorlesung:

Nicht-zentraler Stoss (Versuchskarte M-039)

Als Annäherung an den dreidimensionalen Fall betrachten wir den elastischen Stoss einer bewegten Punktmasse m_1 auf eine ruhende Punktmasse m_2 in der Ebene.

Jeder Stoss im RAUM mit zwei Körpern kann auf den ebenen Fall zurückgeführt werden (warum?).

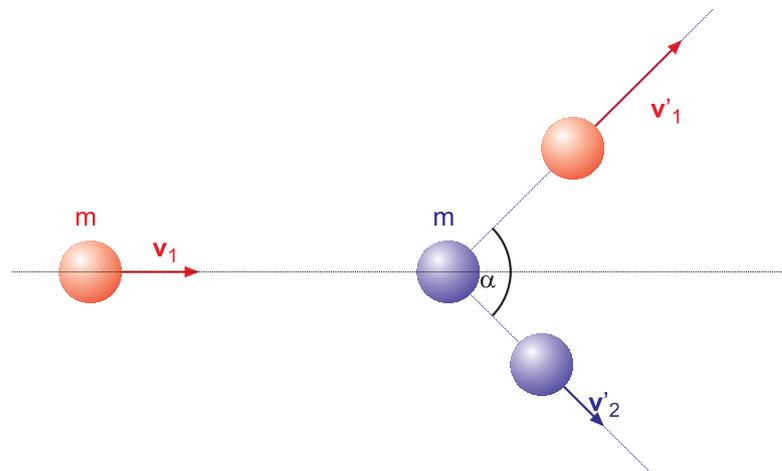


Abb. 4.35.: Stoss in einer Ebene

Annahmen

$$\begin{aligned} \mathbf{v}_2 &= 0 \\ m_1 &= m_2 = m \end{aligned} \quad (4.5.1)$$

Impulssatz:

$$\begin{aligned} m_1 \mathbf{v}_1 &= m_1 \mathbf{v}'_1 + m_2 \mathbf{v}'_2 \\ \mathbf{v}_1 &= \mathbf{v}'_1 + \mathbf{v}'_2 \end{aligned} \quad (4.5.2)$$

Energiesatz:

$$\begin{aligned} \frac{1}{2} m_1 \mathbf{v}_1^2 &= \frac{1}{2} m_1 \mathbf{v}'_1{}^2 + \frac{1}{2} m_2 \mathbf{v}'_2{}^2 \\ \mathbf{v}_1^2 &= \mathbf{v}'_1{}^2 + \mathbf{v}'_2{}^2 \end{aligned} \quad (4.5.3)$$

Zusammengesetzt erhalten wir

$$\begin{aligned} (\mathbf{v}'_1 + \mathbf{v}'_2)^2 &= \mathbf{v}'_1{}^2 + 2\mathbf{v}'_1 \mathbf{v}'_2 + \mathbf{v}'_2{}^2 \\ &= \mathbf{v}'_1{}^2 + \mathbf{v}'_2{}^2 \end{aligned} \quad (4.5.4)$$

oder

$$\mathbf{v}'_1 \mathbf{v}'_2 = 0 \quad (4.5.5)$$

Da das Skalarprodukt zweier Vektoren null ist, ist der Zwischenwinkel bei jedem elastischen ebenen Stoss (und damit bei jedem elastischen Stoss) gleicher Massen

$$\alpha = \frac{\pi}{2} \quad (4.5.6)$$

4.5.2.1. Ebene Stöße bei ungleichen Massen

Im Falle der ungleichen Massen setzen wir $m_2 = a \cdot m_1 = a \cdot m$ mit $a \in [0, 1]$. Wenn $m_2 > m_1$ ist müssen im Folgenden die Indizes vertauscht werden, dann stimmt die Rechnung wieder.

Impulssatz Gleichung (4.5.2) und Energiesatz Gleichung (4.5.2) lauten dann

$$m_1 \mathbf{v}_1 = m_1 \mathbf{v}'_1 + m_2 \mathbf{v}'_2 \quad \Rightarrow \quad \mathbf{v}_1 = \mathbf{v}'_1 + a \mathbf{v}'_2 \quad (4.5.7)$$

$$\frac{m_1}{2} \mathbf{v}_1^2 = \frac{m_1}{2} \mathbf{v}'_1{}^2 + \frac{m_2}{2} \mathbf{v}'_2{}^2 \quad \Rightarrow \quad \mathbf{v}_1^2 = \mathbf{v}'_1{}^2 + a \mathbf{v}'_2{}^2 \quad (4.5.8)$$

Wir quadrieren Gleichung (4.5.7) und subtrahieren von Gleichung (4.5.8).

$$\begin{aligned} \mathbf{v}_1^2 - \mathbf{v}_1^2 &= 0 = \mathbf{v}'_1{}^2 + a \mathbf{v}'_2{}^2 - (\mathbf{v}'_1{}^2 + 2a \mathbf{v}'_1 \mathbf{v}'_2 + a^2 \mathbf{v}'_2{}^2) \\ 0 &= a \mathbf{v}'_2{}^2 - 2a \mathbf{v}'_1 \mathbf{v}'_2 - a^2 \mathbf{v}'_2{}^2 \\ \mathbf{v}'_1 \mathbf{v}'_2 &= |\mathbf{v}'_1| |\mathbf{v}'_2| \cos(\alpha) = \frac{1-a}{2} \mathbf{v}'_2{}^2 \end{aligned} \quad (4.5.9)$$

Mit $\alpha = \angle \mathbf{v}'_1, \mathbf{v}'_2$. a ist durch das Massenverhältnis sowie das Verhältnis $\frac{|\mathbf{v}'_2|}{|\mathbf{v}'_1|} = k$ gegeben. $a = 1$ führt auf das Resultat in Gleichung (4.5.6). Bei gegebenem a hängt der Zwischenwinkel von \mathbf{v}'_1 und \mathbf{v}'_2 ab, also von der Art des Stosses. Mit der Definition von k erhalten wir

$$\cos(\alpha) = \frac{1-a}{2} k \quad (4.5.10)$$

Diese Relation ist in Abbildung 4.36 dargestellt. Dabei muss $-1 \leq \frac{1-a}{2} k \leq 1$ oder $-2 \leq (1-a) k \leq 2$ sein.

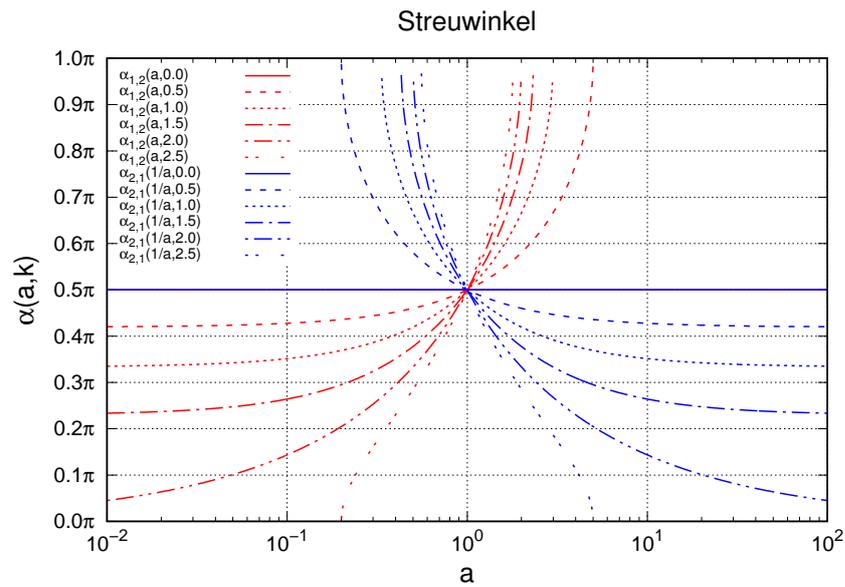


Abb. 4.36.: Streuwinkel bei ungleichen Massen und Geschwindigkeiten. Dargestellt sind die Verhältnisse $m_1 > m_2$ in rot und $m_2 > m_1$ in blau.

Die erlaubten Parameter zeigt Abbildung 4.37.

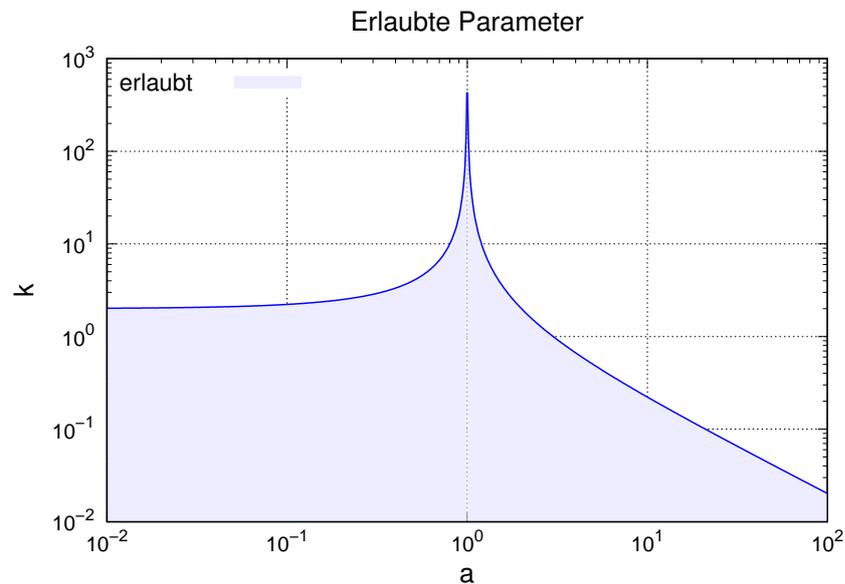


Abb. 4.37.: Erlaubte Parameter bei der Berechnung des Streuwinkels bei ungleichen Massen und Geschwindigkeiten.

4.5.3. Stöße im Raum

Wir betrachten Stöße, bei denen der zweite Stosspartner ruht. Die GESCHWINDIGKEIT des ersten Stospartners (m_1) definiert eine Richtung. Der Abstand des Strahls definiert durch \mathbf{v}_1 von der MASSE m_2 wird mit b (Stossparameter) bezeichnet.

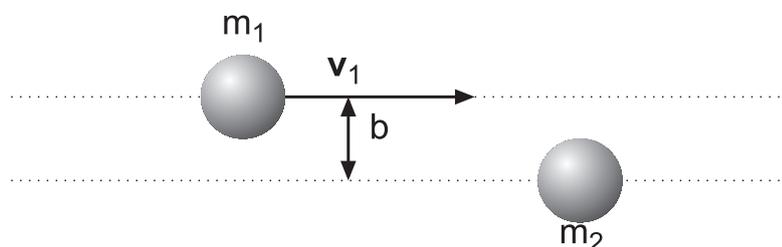


Abb. 4.38.: Definition des Stossparameters b

nach dem Stoss:

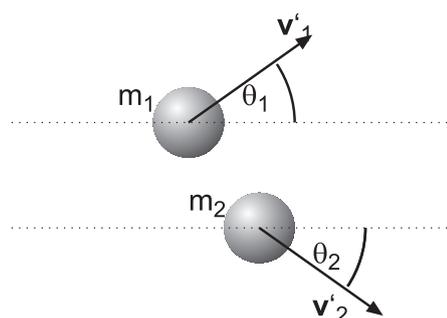


Abb. 4.39.: Situation nach einem ebenen Stoss

Unbekannte sind v'_1 , v'_2 , θ_1 und θ_2 .

Impulserhaltung: in der x -Richtung

$$m_1 v_1 = m_1 v'_1 \cos \theta_1 + m_2 v'_2 \cos \theta_2 \quad (4.5.11)$$

Impulserhaltung in der y -Richtung

$$0 = m_1 v'_1 \sin \theta_1 - m_2 v'_2 \sin \theta_2 \quad (4.5.12)$$

Energieerhaltung

$$\frac{1}{2} m_1 v_1^2 = \frac{1}{2} m_1 v_1'^2 + \frac{1}{2} m_2 v_2'^2 \quad (4.5.13)$$

Eine 4. Relation ist durch den Stossparameter b und die Physik der Wechselwirkung gegeben.

Experimentelle Stossverteilungen werden mit b parametrisiert.

4.5.4. Raketen oder Tintenfische

Grundlage: 2. NEWTON'SCHES GESETZ

$$\mathbf{F} = \frac{d\mathbf{p}}{dt} \quad (4.5.14)$$

4.5.4.1. Rückstoss einer Armbrust

Versuch 24:   Versuch zur Vorlesung:
Russische Kanone: Impuls- und Drehimpulserhaltung (Versuchskarte M-154)

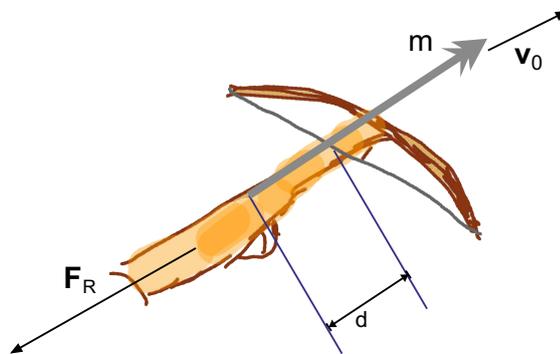


Abb. 4.40.: Rückstoss bei einer Armbrust

Länge: d (für BESCHLEUNIGUNG Beschleunigungsstrecke)

MASSE: m (Pfeil)

Endgeschwindigkeit: v_0

Antriebszeit: t_0

Rückstosskraft: F_R

Wir erhalten die Betragsgleichung

$$F_R = \frac{m}{t_0} v_0 = \frac{m}{2} \frac{v_0^2}{d} \quad (4.5.15)$$

Beweis: Antrieb: $\mathbf{F}_a = -\mathbf{F}_R$

Newton: $\frac{d\mathbf{p}}{dt} = \mathbf{F}_a$

Wenn \mathbf{F}_a über die Beschleunigungsphase konstant ist, gilt:

$$\frac{\mathbf{p}}{t_0} = \mathbf{F}_a = \frac{m\mathbf{v}_0}{t_0} = -\mathbf{F}_R \quad (4.5.16)$$

ARBEIT und Energie

$$E_{kin} = \frac{m\mathbf{v}_0^2}{2} = W(0, d) = F_a d \quad (4.5.17)$$

4.5.4.2. Schub

Versuch 25:  Versuch zur Vorlesung:
Rakete (Versuchskarte M-147)

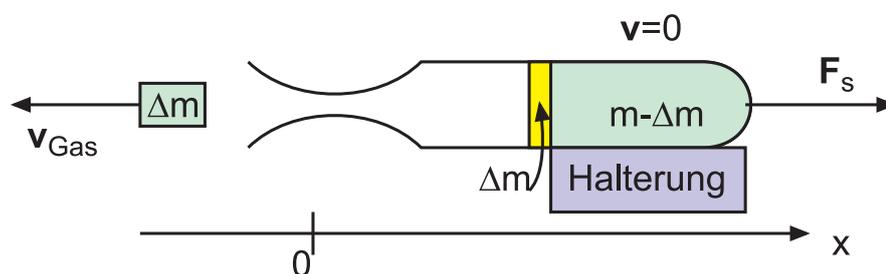


Abb. 4.41.: Kräfte an einer Raketendüse. Die Rakete ist fixiert.

Die Masse des wegfliegenden Gases trägt einen mit der Zeit grösser werdenden Impuls. Dieser Impulsänderung entspricht eine äussere Kraft \mathbf{F}_a und einer Schubkraft $\mathbf{F}_s = -\mathbf{F}_a$. Wir beachten weiter, dass wir Vektoren mit den dem Koordinatensystem angepassten Komponenten verwenden müssen. Hier hat also \mathbf{v}_{Gas} eine negative x -Komponente.

$$\mathbf{F}_s = \frac{dm}{dt} \mathbf{v}_{Gas} = - \left| \frac{dm}{dt} \right| \mathbf{v}_{Gas} \quad (4.5.18)$$

wobei mit \mathbf{v}_{Gas} die Relativgeschwindigkeit zur Düse gemeint ist.

Beweis mit Newton

$$\begin{aligned} \mathbf{F}_a &= -\mathbf{F}_s & (4.5.19) \\ &= \frac{d\mathbf{p}}{dt} \\ &= \frac{d}{dt} (m_{Gas}(t)) \mathbf{v}_{Gas} \\ &= -\frac{dm(t)}{dt} \cdot \mathbf{v}_{Gas} \end{aligned}$$

4.5.4.3. Raketengleichung

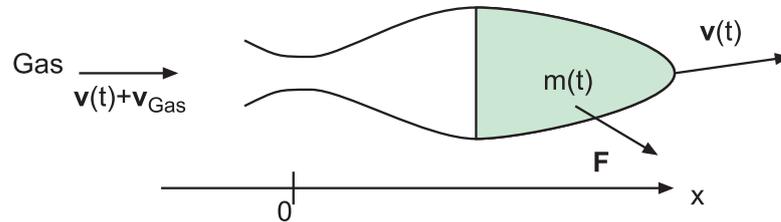


Abb. 4.42.: Kräfte an einer Rakete

$$m(t) \frac{d\mathbf{v}(t)}{dt} = - \left| \frac{dm(t)}{dt} \right| \cdot \mathbf{v}_{Gas} + \mathbf{F} \quad (4.5.20)$$

Beweis:

$$\frac{d}{dt} m_{Gas} = - \frac{d}{dt} m(t) \quad (4.5.21)$$

Wenn ein Massenelement dm die Düse verlässt, hat es in diesem Augenblick die Geschwindigkeit $\mathbf{v}(t) + \mathbf{v}_{Gas}$. Es trägt also den Impuls $dm(\mathbf{v}(t) + \mathbf{v}_{Gas})$ weg. Auch hier verwenden wir die Vektoren mit den durch das Koordinatensystem gegebenen richtigen Vorzeichen. Infinitesimal gilt

$$\mathbf{F}(t) dt + d\mathbf{p}_{Gas}(t) = \mathbf{F}(t) dt + dm(t) (\mathbf{v}(t) + \mathbf{v}_{Gas}) = d\mathbf{p}_{Rakete}(t)$$

und damit aus Laborsicht

$$\begin{aligned} \mathbf{F}(t) &= \frac{d\mathbf{p}_{Rakete}(t)}{dt} - \frac{dm(t)}{dt} (\mathbf{v}(t) + \mathbf{v}_{Gas}) \\ &= \left\{ m(t) \frac{d\mathbf{v}(t)}{dt} + \frac{dm(t)}{dt} \mathbf{v}(t) \right\} - \left\{ \frac{dm(t)}{dt} [\mathbf{v}(t) + \mathbf{v}_{Gas}] \right\} \\ &= m(t) \frac{d\mathbf{v}(t)}{dt} - \frac{dm(t)}{dt} \mathbf{v}_{Gas} \end{aligned} \quad (4.5.22)$$

Bewegung der kräftefreien Rakete:

$$m(t) \frac{d\mathbf{v}(t)}{dt} = \frac{dm(t)}{dt} \cdot \mathbf{v}_{Gas} \quad (4.5.23)$$

$$d\mathbf{v}(t) = \frac{dm(t)}{m(t)} \cdot \mathbf{v}_{Gas} \quad (4.5.24)$$

$$\begin{aligned}
\int_0^{t_0} d\mathbf{v}(t) &= \mathbf{v}_{Gas} \int_0^{t_0} \frac{dm(t)}{m(t)} \\
&= \mathbf{v}(t_0) - \mathbf{v}(0) \\
&= \mathbf{v}_{Gas} \cdot (\ln(m(t_0)) - \ln m_0(0))
\end{aligned} \tag{4.5.25}$$

Also haben wir

$$\mathbf{v}(t) = \mathbf{v}_0 - \mathbf{v}_{Gas} \ln \frac{m(0)}{m(t)} \tag{4.5.26}$$

das heisst, die Endgeschwindigkeit einer Rakete kann man steigern, indem man die Ausströmgeschwindigkeit des Gases \mathbf{v}_{Gas} erhöht, oder indem man die Endmasse $m(t)$ im Vergleich zur Anfangsmasse $m(0)$ möglichst klein macht. Die zweite Lösung ergibt aber strukturelle Probleme.

4.6. Zentralbewegung

4.6.1. Winkelgeschwindigkeit

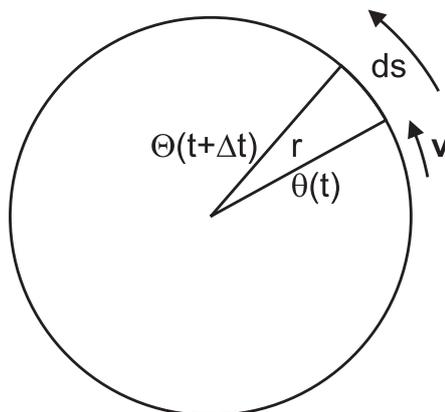


Abb. 4.43.: Definition der Drehwinkel bei einer Zentralbewegung

$$\begin{aligned}
ds &= v(r) dt \\
d\theta &= \theta(t + dt) - \theta(t)
\end{aligned} \tag{4.6.1}$$

$$= \frac{ds}{r} \tag{4.6.2}$$

$$= \frac{v dt}{r} \tag{4.6.3}$$

Der Umfang (Weg für 1 Umdrehung) im Bogenmass ist 2π

Def: $\frac{d\theta}{dt} = \omega$: WINKELGESCHWINDIGKEIT

4.6.2. Winkelbeschleunigung

$$\alpha = \frac{d\omega}{dt} = \frac{d^2\theta}{dt^2} = \ddot{\theta} \quad (4.6.4)$$

Bemerkung: Es gilt

$$\omega(t) = \omega_0 + \alpha t \quad (4.6.5)$$

$$\theta(t) = \theta_0 + \omega_0 t + \frac{1}{2}\alpha t^2 \quad (4.6.6)$$

$$\omega = \sqrt{2\alpha\theta} \quad (4.6.7)$$

wenn $\omega(0) = 0$; $\theta(0) = 0$ und $\alpha = \text{const.}$

Die Gleichungen für die Zentralbewegung sind analog zu denen der Kinematik in einer DIMENSION.

4.6.3. Vektorcharakter der Drehbewegung

Eine Drehbewegung ist durch die Richtung ihrer Drehachse definiert

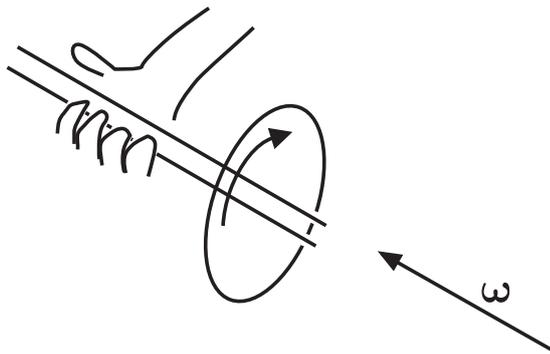


Abb. 4.44.: Definition des Winkelgeschwindigkeitsvektors ω

Definition: ω zeigt in Richtung des Daumens der rechten Hand, wenn die Finger in die Drehrichtung zeigen. „Rechte Handregel“

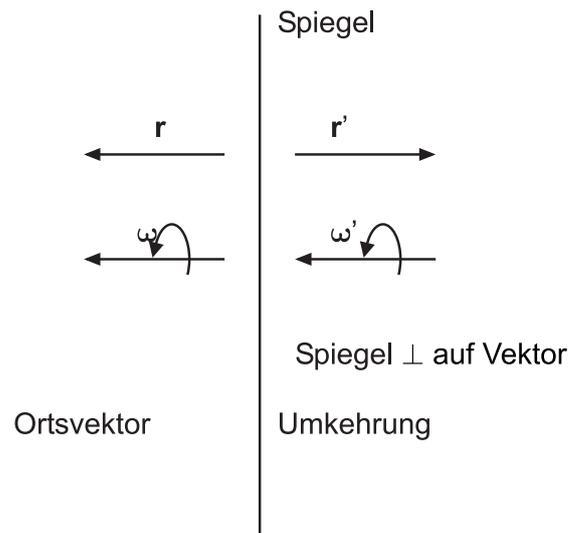


Abb. 4.45.: Transformation eines Drehvektors an einem Spiegel

Der gespiegelte Drehvektor entspricht dem Original: Diese Art Vektoren heissen „Axialvektoren“.

Drehvektoren (auch axiale Vektoren genannt) transformieren anders als Ortsvektoren.

4.6.4. Drehmoment

Versuch 26:  Versuch zur Vorlesung:
Drehmomentenscheibe (Versuchskarte M-071)

Definition:

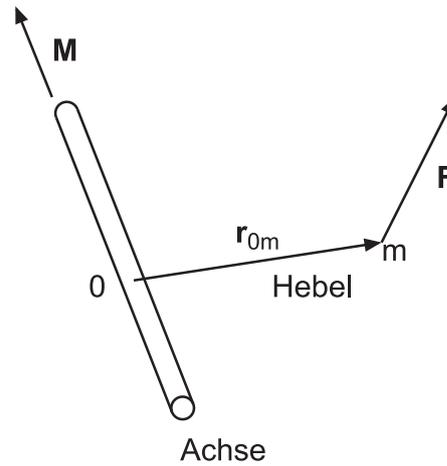


Abb. 4.46.: Definition des Drehmomentes

$$\mathbf{M} = \mathbf{r}_{0m} \times \mathbf{F} \quad (4.6.8)$$

heisst mechanisches DREHMOMENT.

Wir betrachten das Drehmoment für eine Zentralbewegung bei einer konstanten punktförmigen Masse. Dann ist

$$M = r \cdot F$$

und

$$F = m\dot{v} = mr\dot{\omega}$$

oder

$$M = r \cdot mr\dot{\omega} = (mr^2) \dot{\omega} = I\dot{\omega}$$

wobei $I = mr^2$ das TRÄGHEITSMOMENT eines Massenpunktes m im Abstand r von der Drehachse ist.

Beispiel: Anwendung Hebelgesetz

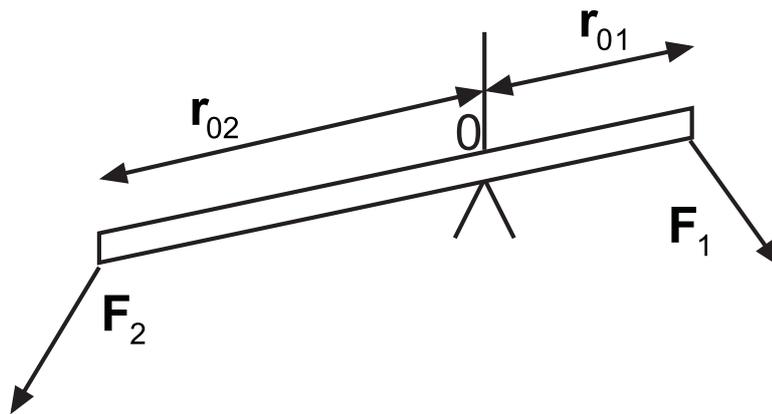


Abb. 4.47.: Hebelgesetz

Im Gleichgewicht ist

$$\begin{aligned}
 0 &= M \\
 &= M_1 + M_2 \\
 &= \mathbf{r}_{01} \times \mathbf{F}_1 + \mathbf{r}_{02} \times \mathbf{F}_2
 \end{aligned} \tag{4.6.9}$$

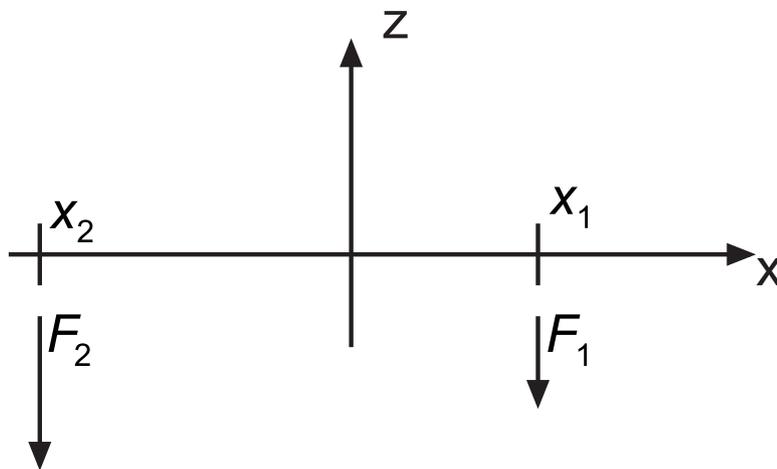


Abb. 4.48.: Eindimensionale Formulierung des Hebelgesetzes

im eindimensionalen Falle gilt

$$0 = x_1 (-F_1) + (-x_2) (-F_2) \tag{4.6.10}$$

und

$$F_1 x_1 = F_2 x_2 \tag{4.6.11}$$

4.6.5. Drall, Drehimpuls

Versuch 27:   Versuch zur Vorlesung:
Drehimpulssatz (Versuchskarte M-063)

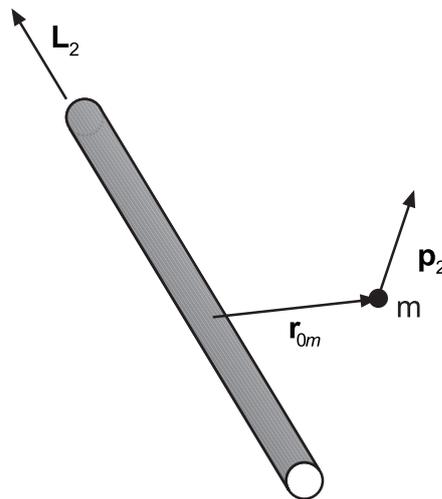


Abb. 4.49.: Definition des Dralls oder des Drehimpulses.

$$\begin{aligned} \mathbf{L}_0 &= \mathbf{r}_{0m} \times \mathbf{p} \\ &= \mathbf{r}_{0m} \times m\mathbf{v} \end{aligned} \quad (4.6.12)$$

DRALLSATZ

$$\mathbf{M}_0 = \frac{d}{dt} \mathbf{L}_0 \quad (4.6.13)$$

Voraussetzung \mathbf{M}_0 und \mathbf{L}_0 beziehen sich auf das gleiche Zentrum 0

Beweis:

$$\begin{aligned} \frac{d}{dt} \mathbf{L}_0 &= \frac{d}{dt} (\mathbf{r}_{0m} \times \mathbf{p}) \\ &= \frac{d}{dt} \mathbf{r}_{0m} \times \mathbf{p} + \mathbf{r}_{0m} \times \frac{d\mathbf{p}}{dt} \end{aligned} \quad (4.6.14)$$

$$= \mathbf{r}_{0m} \times \mathbf{F}_m = \mathbf{M}_0 \quad (4.6.15)$$

da $\frac{d}{dt} \mathbf{r}_{0m} = \mathbf{v}$ ist.

DREHMOMENT von Zentralkräften

Definition: wenn $\mathbf{F} \parallel \mathbf{r}_{0m}$ dann ist $\mathbf{M}_0 = \mathbf{r}_{0m} \times \mathbf{F} = 0$

Bei Zentralkräften ist: $\mathbf{L}_0 = \text{konstant}$, da $\mathbf{M}_0 = 0 = \frac{d\mathbf{L}_0}{dt}$

4.7. Gravitation

Unter GRAVITATION versteht man die gegenseitige ANZIEHUNG der Körper durch ihre Massen.

4.7.1. Die Keplerschen Gesetze

- Nikolaus Kopernikus (1473-1543): postuliert heliozentrisches System
 - Tycho Brahe (1546-1601): erste präzise Messungen
 - Johannes Kepler (1571-1630): Interpretation und Gesetze
1. Gesetz (1609) Die Planeten bewegen sich auf Ellipsen mit der SONNE in einem Brennpunkt.
 2. Gesetz (1609) Jeder Strahl von der SONNE zu den Planeten überstreicht in gleichen Zeiten gleiche Flächen
 3. Gesetz (1619) Die Quadrate der Umlaufzeiten der Planeten verhalten sich wie die Kuben der grossen Halbachsen ihrer Bahnen um die SONNE.

Der Beweis des 2. Gesetzes geht wie folgt: Es gibt keine äusseren Kräfte, deshalb gibt es auch keine Drehmomente. Aus $\vec{M}_0 = 0$ bekommt man : $\vec{L}_0 = \text{const.}$

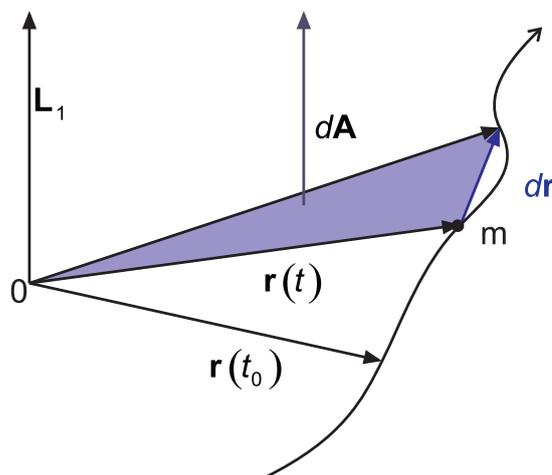


Abb. 4.50.: 2. Keplersches Gesetz

Behauptung: Für die Fläche $A(t)$ gilt

$$A(t) = \frac{L_0}{2m} \cdot t \quad (4.7.1)$$

Beweis:

$$\begin{aligned}\frac{\mathbf{L}_0}{2m} dt &= \frac{1}{2} (\mathbf{r} \times \mathbf{v}) dt \\ &= \frac{1}{2} (\mathbf{r} \times \mathbf{v} dt) \\ &= \frac{1}{2} (\mathbf{r} \times d\mathbf{r}) = d\mathbf{A}\end{aligned}\quad (4.7.2)$$

Bemerkung: bei einer ebenen Bewegung ist immer

$$d\mathbf{r} \perp \mathbf{L}_0 \quad (4.7.3)$$

$$\mathbf{r} \perp \mathbf{L}_0 \quad (4.7.4)$$

d.h. das 2. Keplersche Gesetz entspricht der Drehimpulserhaltung



Versuch 28: Versuch zur Vorlesung:
Planetenbewegung (Versuchskarte M-109)

4.7.2. Newtonsche Gravitationsgesetz

Wir betrachten das DRITTE KEPLERSCHE GESETZ für den Spezialfall einer Kreisbahn. Eine Masse m soll um eine zentrale Masse M kreisen. Eine Kreisbahn ist eine Ellipse, bei der die grosse und die kleine Halbachse gleich sind. Wir nennen die Grösse den Radius r .

Das 3.Keplersche Gesetz lautet

$$\frac{r^3}{T^2} = \mathfrak{G} = \text{const} \quad (4.7.5)$$

\mathfrak{G} ist eine zunächst unbekannte Konstante. Bei einer gekrümmten Bahn mit dem Krümmungsradius r muss immer eine physikalische Kraft existieren, deren Grösse durch die ZENTRIPETALKRAFT gegeben ist.

$$F_z = m \frac{v^2}{r} = m \omega^2 r = m \frac{(2\pi)^2}{T^2} r \quad (4.7.6)$$

Wir haben $v = \omega r$ und $\omega = 2\pi/T$ verwendet, wobei T die Umlaufzeit ist. Wenn wir Gleichung (4.7.5) und Gleichung (4.7.6) kombinieren, erhalten wir

$$F_z = 4\pi^2 m r \frac{1}{T^2} = 4\pi^2 m r \frac{\mathfrak{G}}{r^3} = \frac{(4\pi^2 \mathfrak{G}) m}{r^2} \quad (4.7.7)$$

Wie gesagt, zeigt die Zentripetalkraft F_z an, dass eine physikalisch begründete Kraft F_G existieren muss mit $F_z = F_G$. Diese Kraft, von Newton die SCHWERKRAFT oder die GRAVITATION genannt, hat die Eigenschaften

- Die Kraft ist proportional zu r^{-2} , wobei r der Abstand der Masse m zur Zentralen Masse M ist.

- Für eine gerichtete Strecke von M zu m zeigt die Zentripetalkraft F_z entgegen der Richtung der Strecke.
- Die Kraft ist proportional zur Masse m .
- Die Kraft ist proportional zu einer Konstante $4\pi^2\mathfrak{G}$, deren Grösse wiederum nur von der zentralen Masse M abhängen kann.

Zum letzten Punkt ist zu bemerken: bei einem Zweikörperproblem ist es unsere Wahl, ob wir m oder M als zentrale Masse anschauen. Die Gleichung für die Gravitationskraft muss also m und M gleich behandeln. Um dies zu berücksichtigen, hat Isaac Newton Gleichung (4.7.7) so geschrieben

$$F_G = -G \frac{mM}{r^2} \quad (4.7.8)$$

wobei $4\pi^2\mathfrak{G} = GM$ ist.

Das DRITTE KEPLERSCHE GESETZ lautet also

$$\frac{r^3}{T^2} = \frac{GM}{4\pi^2} \quad (4.7.9)$$

Die obigen Argumente gelten nur für KREISBAHNEN. Ausgefeiltere mathematische Methoden aus der theoretischen Mechanik zeigen aber, dass Gleichung (4.7.9) auch gilt, wenn wir r durch die Länge der GROSSEN HALBACHSE ersetzen.

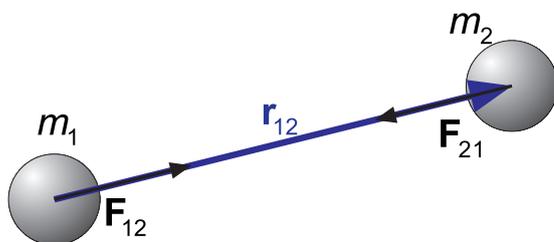


Abb. 4.51.: Newtonsches Gravitationsgesetz

Die Kraft der Masse 1 auf die Masse 2 ist \mathbf{F}_{21} , also

$$\mathbf{F}_{21} = -\mathbf{F}_{12} = -Gm_1m_2 \frac{\mathbf{r}_{12}}{r_{12}^3} \quad (4.7.10)$$

Betragsmässig:

$$F_{12} = F_{21} = G \frac{m_1m_2}{r_{12}^2} \quad (4.7.11)$$

Dabei ist $G = 6.6742 \cdot 10^{-11} \text{ m}^3/(\text{kg}\cdot\text{s}^2)$ die Gravitationskonstante. Das Newtonsche Gravitationsgesetz definiert die schweren MASSE, im Gegensatz zum 2. Newtonschen Gesetz der Bewegung ($\mathbf{F} = \frac{d\mathbf{p}}{dt}$), das die träge MASSE definiert.

4.7.2.1. Gravitationsfeld eines Massenpunktes

Testmasse m_0

$$m_0 \Rightarrow \mathbf{F}(\mathbf{r}) = -Gm \frac{\mathbf{r}}{r^3} m_0 \quad (4.7.12)$$

Feldvektor

$$\mathbf{g}(\mathbf{r}) = \frac{\mathbf{F}(\mathbf{r})}{m_0} = -Gm \frac{\mathbf{r}}{r^3} \quad (4.7.13)$$

$\mathbf{g}(\mathbf{r})$ ist der Feldvektor des Gravitationsfeldes. Seine Einheit ist $[\mathbf{g}] = \frac{m}{s^2}$. Der Feldvektor des Gravitationsfeldes gibt die Stärke der Gravitation pro Einheitsmasse an. Mit dem Feldvektor kann also das Gravitationsfeld der Masse m charakterisiert werden, ohne dass eine zweite Masse spezifiziert werden muss, das heisst, $\mathbf{g}(\mathbf{r})$ ist unabhängig von der Testmasse m_0 .

4.7.2.1.1. \mathbf{g} ist ein konservatives Vektorfeld: einfacher Beweis

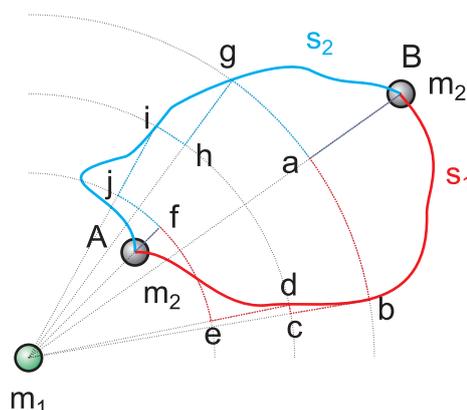


Abb. 4.53.: Wegunabhängigkeit der Arbeit im Gravitationsfeld

Die potentielle Energie des Gravitationsfeldes existiert dann, wenn die Arbeit um eine Masse m_2 im Gravitationsfeld der Masse m_1 von A nach B zu bringen unabhängig vom Weg ist. In Abbildung 4.53 sind exemplarisch die beiden Wege s_1 und s_2 eingetragen. Wir stellen uns vor, dass der Raum zwischen der Masse m_1 und der Masse m_2 mit radial gleichabständigen Kugelschalen unterteilt wird. Den realen Weg s_1 ersetzen wir durch den Weg A, f, e, d, b, c, a, B , wobei die Abschnitte Af , ed , cb und aB radial verlaufen und die Abschnitte fe , dc und ba auf der Kugelschale liegen.

Analog wird der Weg s_2 durch den Weg A, f, j, i, h, g, a, B ersetzt, wobei die Abschnitte Af , ji , hg und aB radial verlaufen und die Abschnitte fj , ih und ga auf der Kugelschale liegen.

Die Arbeit im Gravitationsfeld um die Masse m_1 entlang A, f, e, d, b, c, a, B von A nach B zu bringen, ist die Summe der Arbeit auf den radialen Abschnitten plus der Summe der Arbeit auf den Abschnitten auf den Kugelschalen.

$$\begin{aligned}
W(A, f, e, d, b, c, a, B) &= W(A, f) + W(f, e) + W(e, d) + W(d, c) \\
&\quad + W(c, b) + W(b, a) + W(a, B) \\
&= [W(A, f) + W(e, d) + W(c, b) + W(a, B)] \\
&\quad + [W(f, e) + W(d, c) + W(b, a)] \\
&= W(\text{radial}) + W(\text{Kugelschalen}) \tag{4.7.14}
\end{aligned}$$

Nun gilt für alle Wege auf einer Kugelschale, dass für jedes Wegelement $d\mathbf{s}$ gilt:

$$\mathbf{F}(\mathbf{r}) \cdot d\mathbf{s} = 0 \tag{4.7.15}$$

da $\mathbf{F}(\mathbf{r})$ immer senkrecht auf $d\mathbf{s}$ steht. Wir erhalten also

$$W(A, f, e, d, b, c, a, B) = [W(A, f) + W(e, d) + W(c, b) + W(a, B)] \tag{4.7.16}$$

Andererseits erhalten wir

$$\begin{aligned}
W(A, f, j, i, h, g, a, B) &= W(A, f) + W(f, j) + W(j, i) + W(i, h) \\
&\quad + W(h, g) + W(g, a) + W(a, B) \\
&= [W(A, f) + W(j, i) + W(h, g) + W(a, B)] \\
&\quad + [W(f, j) + W(i, h) + W(g, a)] \\
&= W(\text{radial}) + W(\text{Kugelschalen}) \tag{4.7.17}
\end{aligned}$$

und

$$W(A, f, j, i, h, g, a, B) = [W(A, f) + W(j, i) + W(h, g) + W(a, B)] \tag{4.7.18}$$

In einem Zentralfeld, bei dem die Kraft radial ist und nur vom Abstand r vom Zentrum abhängt sind die folgenden Arbeiten gleich

$$\begin{aligned}
W(e, d) &= W(j, i) \\
W(c, b) &= W(h, g) \tag{4.7.19}
\end{aligned}$$

Deshalb gilt auch

$$\begin{aligned}
W(A, f, e, d, b, c, a, B) &= [W(A, f) + W(e, d) + W(c, b) + W(a, B)] \\
&= [W(A, f) + W(j, i) + W(h, g) + W(a, B)] \\
&= W(A, f, j, i, h, g, a, B) \tag{4.7.20}
\end{aligned}$$

Die Arbeit, um m_2 von A nach B zu bringen, ist also für die Wege A, f, e, d, b, c, a, B und A, f, j, i, h, g, a, B gleich.

Wenn wir nun den Abstand der Kugelschalen gegen Null gehen lassen, sehen wir, dass

$$W(A, B, s_1) = W(A, B, s_2) \quad (4.7.21)$$

für beide Wege gleich sind. Da wir keine besonderen Anforderungen an die Wahl der Wege gestellt haben, gilt diese Aussage auch für alle Wege zwischen A und B . Das heisst:

Zentralfelder sind konservative Felder.

Das Gravitationsfeld als zentrales Kraftfeld ist konservativ.

4.7.2.1.2. g ist ein konservatives Vektorfeld: eleganter Beweis*

Behauptung: $g(\mathbf{r})$ ist konservativ

$$\begin{aligned}
 \operatorname{rot} \mathbf{g}(\mathbf{r}) &= \operatorname{rot} \left(-Gm \frac{\mathbf{r}}{r^3} \right) \\
 &= -Gm \operatorname{rot} \left(\frac{\mathbf{r}}{r^3} \right) \\
 &= -Gm \cdot \nabla \times \begin{pmatrix} \frac{x}{r^3} \\ \frac{y}{r^3} \\ \frac{z}{r^3} \end{pmatrix} \\
 &= \begin{pmatrix} -3 \frac{z}{r^4} \frac{\partial r}{\partial y} + 3 \frac{y}{r^4} \frac{\partial r}{\partial z} \\ -3 \frac{x}{r^4} \frac{\partial r}{\partial z} + 3 \frac{z}{r^4} \frac{\partial r}{\partial x} \\ -3 \frac{y}{r^4} \frac{\partial r}{\partial x} + 3 \frac{x}{r^4} \frac{\partial r}{\partial z} \end{pmatrix} \\
 &= \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix} \quad (4.7.22)
 \end{aligned}$$

da gilt

$$\begin{aligned}
 \frac{\partial}{\partial x} \frac{y}{r^3} &= \frac{1}{r^3} \frac{\partial y}{\partial x} + y \frac{\partial}{\partial x} \frac{1}{r^3} \\
 &= 0 - 3y \frac{1}{r^4} \frac{\partial r}{\partial x} \\
 &= -\frac{3y}{r^4} \frac{\partial \sqrt{x^2 + y^2 + z^2}}{\partial x} \\
 &= -\frac{3y}{r^4} \frac{1}{2} \frac{2x}{\sqrt{x^2 + y^2 + z^2}} \\
 &= -\frac{3y}{r^4} \frac{x}{r}
 \end{aligned}$$

Damit ist

$$\frac{-3z}{r^3} \frac{\partial r}{\partial y} = \frac{-3z}{r^3} \cdot \frac{y}{r} = \frac{-3y}{r^3} \frac{\partial r}{\partial z} = \frac{-3y}{r^3} \frac{z}{r} \text{ und zyklisch} \quad (4.7.23)$$

4.7.2.2. Potentielle Energie des Gravitationsfeldes eines Massenpunktes

Weil das Kraftfeld der Gravitation konservativ ist, existiert eine potentielle Energie, die potentielle Energie der Gravitation.

$$E_{pot}(\mathbf{r}) = -Gmm_0 \frac{1}{r} \quad (4.7.24)$$

ist die potentielle Energie der Gravitation, bezogen auf einen unendlich weit entfernten Punkt.

Als Referenz nehmen wir

$$E_{pot}(\infty) = 0 \quad (4.7.25)$$

Beweis: Berechnung der ARBEIT gegen die FELDKRAFT längs einer FELDLINIE

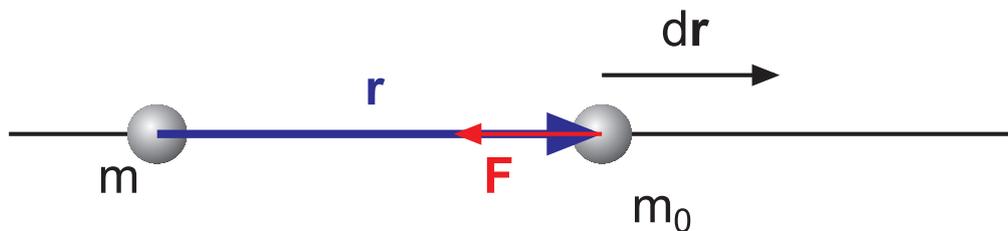


Abb. 4.54.: Berechnung der KRAFT

Bei der Berechnung der potentiellen Energie muss man berücksichtigen, dass die Kraft \mathbf{F} und $d\mathbf{r}$ entgegengesetzt angeordnet sind. Da das Gravitationsfeld konservativ ist, können wir eine ganz spezielle Bahn verwenden. Zwischen zwei beliebigen Punkten \mathbf{r} und \mathbf{r}_0 lassen wir die Bahn von \mathbf{r} bis zu der Kugelschale um den Massenpunkt m , auf der \mathbf{r}_0 liegt, laufen und führen sie dann auf der Kugelschale zu \mathbf{r}_0 . Auf dem auf der Kugelschale liegenden Teil ist \mathbf{F}_G senkrecht auf $d\mathbf{r}$, so dass $\mathbf{F}_G \cdot d\mathbf{r} = 0$ ist: dieser Bahnabschnitt trägt nichts zur potentiellen Energie bei.

Also haben wir

$$\begin{aligned}
E_{pot} = W(\mathbf{r}_0, \mathbf{r}, b) &= -W(\mathbf{r}, \mathbf{r}_0, b) &= -\int_{\mathbf{r}}^{\mathbf{r}_0} -\mathbf{F}(\mathbf{r}) d\mathbf{r} \\
&= +\int_{\mathbf{r}}^{\mathbf{r}_0} \mathbf{F}(\mathbf{r}) d\mathbf{r} &= \int_{\mathbf{r}}^{\mathbf{r}_0} -Gmm_0 \frac{\mathbf{r}}{r^3} d\mathbf{r} &= -Gmm_0 \int_{\mathbf{r}}^{\mathbf{r}_0} \frac{dr}{r^2} \\
&= Gmm_0 \frac{1}{r} \Big|_{\mathbf{r}}^{\mathbf{r}_0} &= -\frac{Gmm_0}{r} + \frac{Gmm_0}{r_0} & & (4.7.26)
\end{aligned}$$

Es ist üblich, den Referenzpunkt $\mathbf{r}_0 \rightarrow \infty$ zu setzen:

$$E_{pot}(\mathbf{r}) = E_{pot}(r) = \lim_{r_0 \rightarrow \infty} \left(-\frac{Gmm_0}{r} + \frac{Gmm_0}{r_0} \right) = -\frac{Gmm_0}{r} \quad (4.7.27)$$

Damit ist die Behauptung gezeigt.

4.7.2.2.1. Gravitationspotential einer Punktmasse

Die potentielle Energie hängt nicht nur von der zu untersuchenden Masse m , sondern auch von der Testmasse m_0 ab.

Wir definieren das Testmassen-unabhängige Gravitationspotential

$$\phi(\mathbf{r}) = \frac{E_{pot}(\mathbf{r})}{m_0} \quad (4.7.28)$$

Die Einheit des Gravitationspotentials ist

$$[\phi(\mathbf{r})] = \frac{\text{Nm}}{\text{kg}} = \frac{\text{m}^2}{\text{s}^2}$$

dann gilt:

$$\begin{aligned}
\phi(\mathbf{r}) &= -G \frac{m}{r} \\
\mathbf{g}(\mathbf{r}) &= -\mathbf{grad} \phi(\mathbf{r}) \\
\mathbf{F}(\mathbf{r}) &= -\mathbf{grad} E_{pot}(\mathbf{r}) & & (4.7.29)
\end{aligned}$$

Wir erhalten die folgenden Zusammenhänge:

$E_{pot}(\mathbf{r}) = -\frac{Gmm_0}{r}$	$\begin{array}{c} /m_0 \\ \Rightarrow \\ \Leftarrow \end{array}$	$\phi(\mathbf{r}) = -G \frac{m}{r}$
$\mathbf{grad} \downarrow \uparrow \int_S ds$	$\cdot m_0$	$\int_S ds \uparrow \downarrow \mathbf{grad}$
$\mathbf{F}(\mathbf{r}) = -G \frac{mm_0}{r^3} \mathbf{r}$	$\begin{array}{c} /m_0 \\ \Rightarrow \\ \Leftarrow \\ \cdot m_0 \end{array}$	$\mathbf{g}(\mathbf{r}) = -G \frac{m}{r^3} \mathbf{r}$

4.7.2.2.2. Oberflächenintegral über eine Kugel*

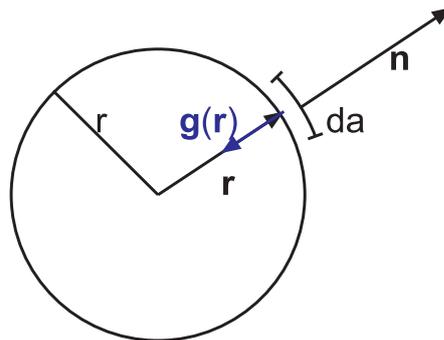


Abb. 4.55.: Oberflächenintegrale: Definition der Größen

Normalenvektor $\mathbf{n} = \frac{\mathbf{r}}{r}$

Oberflächenelement in Kugelkoordination

$$da = r \sin \theta d\varphi r d\theta \quad (4.7.30)$$

dabei ist $r \sin \theta d\varphi$ die horizontale Seite des Flächenelementes, $r d\theta$ die vertikale Seite.

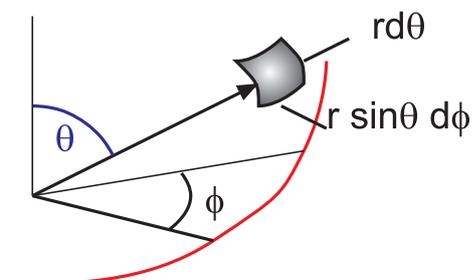


Abb. 4.56.: Koordinaten des Oberflächenelementes

$$\begin{aligned}
\int_{\text{Kugel}} \mathbf{g}(\mathbf{r}) \cdot \mathbf{n} \cdot d\mathbf{a} &= \int -Gm \frac{\mathbf{r}}{r^3} \cdot \mathbf{r} \cdot r^2 \sin\theta d\theta d\varphi \\
&= -Gm \int_{\text{Kugel}} \sin\theta d\theta d\varphi \\
&= -2\pi Gm \int_0^\pi \sin\theta d\theta \\
&= -4\pi Gm
\end{aligned} \tag{4.7.31}$$

also

$$\int_{\text{Kugel}} \mathbf{g}(\mathbf{r}) \cdot \mathbf{n} da = -4\pi Gm \tag{4.7.32}$$

Die in einer Kugel (beliebigen Fläche) eingeschlossene MASSE kann aus dem Integral über $\mathbf{g}(\mathbf{r})$ an der Oberfläche bestimmt werden. Damit kann man über die Keplerschen Gesetze mit einer Testmasse (Satellit) die MASSE eines Himmelskörpers bestimmen!

4.7.2.3. Gravitation eines Ensembles von Massenpunkten

Betrachte n Massenpunkt mit m_k an den Orten \mathbf{r}_k

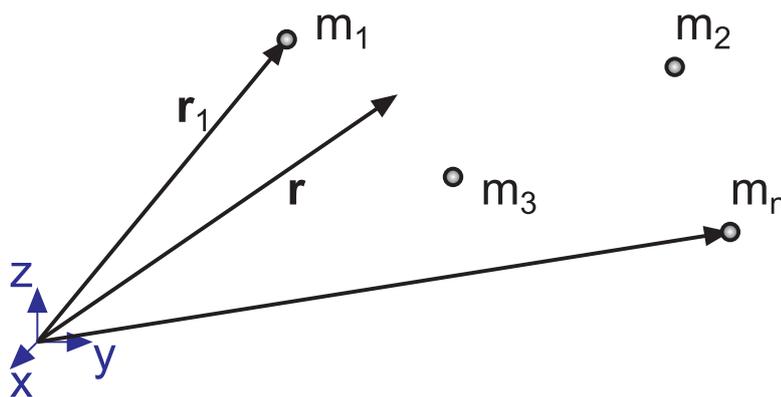


Abb. 4.57.: Anordnung von Massenpunkten

Wir nehmen das folgende Postulat an

Die Gravitationskräfte sind additiv.

Damit sind auch die Gravitationsfelder additiv. Deshalb gilt

$$\mathbf{g}(\mathbf{r}) = -G \sum_{k=1}^n m_k \frac{\mathbf{r} - \mathbf{r}_k}{|\mathbf{r} - \mathbf{r}_k|^3} \quad (4.7.33a)$$

$$\phi(\mathbf{r}) = -G \sum_{k=1}^n m_k \frac{1}{|\mathbf{r} - \mathbf{r}_k|} \quad (4.7.33b)$$

Da die einzelnen Teilfelder konservativ sind, ist auch das Gesamtfeld konservativ. Bei Kräften zwischen Atomen und Molekülen gibt es viele Beispiele nichtadditiver Kraftfelder.

4.7.2.3.1. Oberflächenintegral*

$$\begin{aligned} \int_S \mathbf{g}(\mathbf{r}) \mathbf{n}(S, \mathbf{r}) da(S, \mathbf{r}) &= -4\pi G \sum_k m_k (\text{innerhalb von } S) \\ &= -4\pi G m \end{aligned} \quad (4.7.34)$$

wobei m die MASSE innerhalb S ist

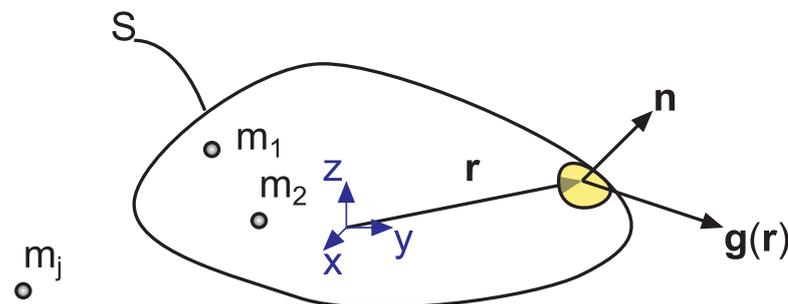


Abb. 4.58.: Koordinaten zur Berechnung eines Oberflächenintegrals

4.7.2.4. Kontinuierliche Massenverteilung *

Kontinuierliche Massenverteilung: gegeben durch Massendichte $\rho(\mathbf{r})$

$$\rho(\mathbf{r}) = \lim_{\Delta V \rightarrow 0} \frac{\Delta m(\mathbf{r})}{\Delta V(\mathbf{r})} \quad (4.7.35)$$

Berechnung der Gesamtmasse aus Dichte:

$$\begin{aligned} m &= \int_v \rho(\mathbf{r}) dV \\ &= \iiint_V \rho(x, y, z) dx dy dz \end{aligned} \quad (4.7.36)$$

In Kugelkoordinaten wäre

$$m = \iiint_V \rho(r, \theta, \phi) r^2 \sin(\theta) dr d\theta d\phi \quad (4.7.37)$$

Oberflächenintegral

$$\int_s \mathbf{g}(\mathbf{r}) \cdot \mathbf{n}(\mathbf{r}) da(\mathbf{r}) = -4\pi Gm(\text{in } S) = -4\pi G \int_V \rho(\mathbf{r}) dV \quad (4.7.38)$$

Für kontinuierliche Massenverteilungen gilt die Feldgleichung der GRAVITATION

$$\text{div } \mathbf{g}(\mathbf{r}) = -4\pi G\rho(\mathbf{r}) \quad (4.7.39)$$

Def:

$$\text{div } \mathbf{r} = \nabla \cdot \mathbf{r} = \frac{\partial x}{\partial x} + \frac{\partial y}{\partial y} + \frac{\partial z}{\partial z} \quad (4.7.40)$$

Beweis: Nach Gauss gilt:

$$\int_s \mathbf{g}(\mathbf{r}) \mathbf{n}(\mathbf{r}) da(\mathbf{r}) = \int_V \text{div } \mathbf{g}(\mathbf{r}) dV = \int_V -4\pi G\rho(\mathbf{r}) dV \quad (4.7.41)$$

Die Lösung der Feldgleichung ist

$$\mathbf{g}(\mathbf{r}) = -G \int_{\text{Raum}} \rho(\mathbf{r}') \frac{(\mathbf{r} - \mathbf{r}')}{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|^3} dV' \quad (4.7.42)$$

Dabei ist dV' das Volumenelement am Ort \mathbf{r}' . Die Lösung hat die gleiche Struktur wie das Gesetz für den Feldvektor der Gravitation, Gleichung (4.7.13). Die ist leicht zu sehen, wenn man die Variablen wie folgt umschreibt:

$$\begin{aligned} m &\rightarrow \rho(\mathbf{r})dV' \\ \mathbf{r} &\rightarrow \mathbf{r} - \mathbf{r}' \\ r &\rightarrow |\mathbf{r} - \mathbf{r}'| \end{aligned}$$

Da $\mathbf{g}(\mathbf{r}) = -\text{grad } \phi(\mathbf{r})$ gilt

$$\begin{aligned} -4\pi G\rho(\mathbf{r}) &= \text{div } \mathbf{g}(\mathbf{r}) \\ &= -\text{div } \text{grad } \phi(\mathbf{r}) \\ &= -\nabla \cdot \nabla \phi(\mathbf{r}) = -\Delta \phi(\mathbf{r}) \end{aligned} \quad (4.7.43)$$

also

$$\Delta \phi(\mathbf{r}) = 4\pi G\rho(\mathbf{r}) \quad (4.7.44)$$

heisst **Poisson-Gleichung**

Δ heisst Laplace-Operator:

$$\nabla \cdot \nabla = \begin{pmatrix} \frac{\partial}{\partial x} \\ \frac{\partial}{\partial y} \\ \frac{\partial}{\partial z} \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} \frac{\partial}{\partial x} \\ \frac{\partial}{\partial y} \\ \frac{\partial}{\partial z} \end{pmatrix} = \frac{\partial^2}{\partial x^2} + \frac{\partial^2}{\partial y^2} + \frac{\partial^2}{\partial z^2} \quad (4.7.45)$$

Formal ist die Lösung der Poissongleichung

$$\phi(\mathbf{r}) = -G \int_{\text{Raum}} \rho(\mathbf{r}') \frac{1}{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|} dV' \quad (4.7.46)$$

4.7.2.5. Gravitationsfeld einer Kugel

MASSE einer Kugel

$$m = \frac{4}{3}\pi R^3 \rho_0 \quad (4.7.47)$$

bei konstanter Dichte ρ_0

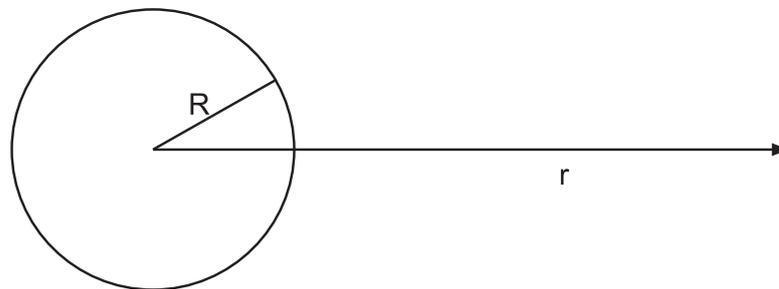


Abb. 4.59.: GRAVITATIONSFELD einer homogenen Kugel

Wir unterscheiden die folgenden Fälle:

$$\begin{array}{lll} r > R & g(r) = -G \frac{m}{r^2} & \phi(r) = -\frac{Gm}{r} \\ r = R & g(R) = -G \frac{m}{R^2} & \phi(r) = -\frac{Gm}{R} \\ r < R & g(r) = -G \frac{m}{R^3} r & \phi(r) = -G \frac{m}{R^3} \left(\frac{3}{2} R^2 - \frac{1}{2} r^2 \right) \end{array}$$

Tab. 4.3.: Gravitationsfeld als Funktion der Distanz

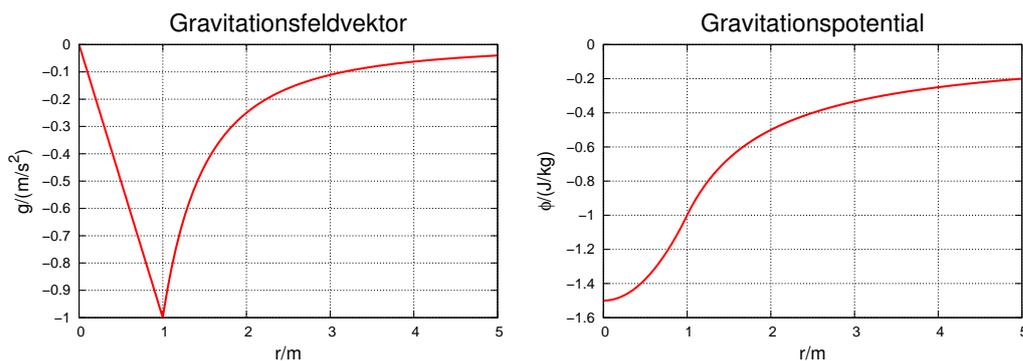


Abb. 4.60.: Links wird der Verlauf des Gravitationsfeldvektors gezeigt, rechts der des dazu gehörigen Gravitationspotentials. Beide sind für eine massive homogene Kugel mit dem Radius 1 gerechnet.

Im Folgenden werden drei Beweisarten gezeigt:

- a)** Behauptung: Nur die MASSE innerhalb der Kugelschale beeinflusst die Gravitationskraft. Wir berechnen zuerst die Gravitationskraft einer Kugelschale mit dem Radius R und der Dicke dR auf eine Masse m im Inneren. Die Gesamtmasse der Kugelschale ist

$$dM = 4\pi R^2 \rho dR \quad (4.7.48)$$

wenn ρ die Massendichte ist. Wir betrachten die folgende Situation:

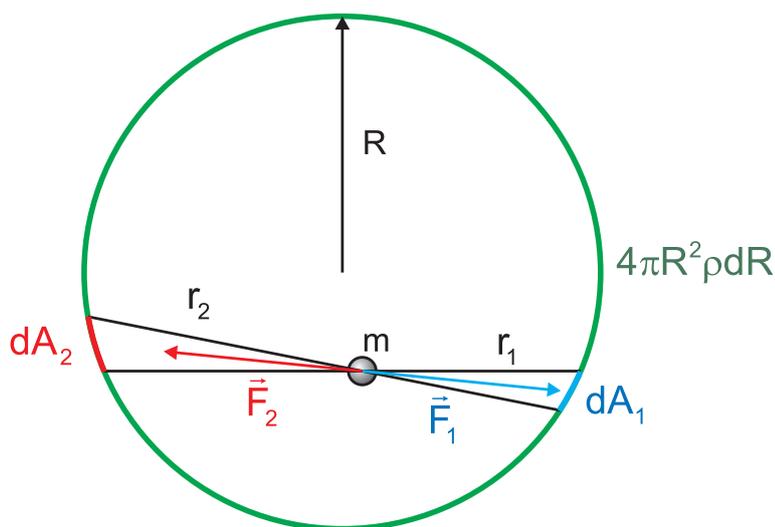


Abb. 4.61.: Kräfte auf eine Punktmasse im Inneren einer Hohlkugel.

Wir betrachten in der Abbildung 4.61 die beiden Flächen dA_1 und dA_2 . Die

von den Massen in diesen beiden Flächen auf m ausgeübten Kräfte zeigen entlang der gleichen Gerade, aber in entgegengesetzte Richtungen. Die Massen in dA_1 und dA_2 sind jeweils

$$\begin{aligned} dm_1 &= dM \frac{dA_1}{4\pi R^2} \\ dm_2 &= dM \frac{dA_2}{4\pi R^2} \end{aligned} \quad (4.7.49)$$

Dabei ist $4\pi R^2$ die Oberfläche einer Kugel mit dem Radius R . Die Beträge der Kräfte \mathbf{F}_1 und \mathbf{F}_2 sind

$$\begin{aligned} F_1 &= -G \frac{m dm_1}{r_1^2} &= -G \frac{m dM dA_1}{4\pi R^2 r_1^2} \\ F_2 &= -G \frac{m dm_2}{r_2^2} &= -G \frac{m dM dA_2}{4\pi R^2 r_2^2} \end{aligned} \quad (4.7.50)$$

Nach dem Strahlensatz gilt (beachte dass dA_1 und dA_2 Flächen sind)

$$\frac{dA_1}{r_1^2} = \frac{dA_2}{r_2^2} \quad (4.7.51)$$

Kombinieren wir Gleichung (4.7.50) und Gleichung (4.7.51), so sehen wir sofort, dass

$$|\mathbf{F}_1| = |\mathbf{F}_2| \quad (4.7.52)$$

Da wir über die Lage von dA_1 und dA_2 nichts vorausgesetzt hatten, ausser dass beide mit der Masse auf einer Linie liegen, können wir folgern:

Auf Massenpunkte im Inneren einer Hohlkugel mit einer homogenen Massenverteilung wirken keine Kräfte.

Genauere Rechnungen zeigen, dass dies bei allen genügend symmetrischen Hohlkörpern der Fall ist.

Ausserhalb einer Massenverteilung wirkt die Gravitationskraft immer so, wie wenn sie vom Massenmittelpunkt käme.

Ausserhalb der kugelförmigen homogenen Massenverteilung können wir die Gravitationskraft so ausrechnen, wie wenn sie am Massenmittelpunkt konzentriert wäre (siehe Gleichung (4.7.13)).

$$\mathbf{g}(\mathbf{r}) = -Gm \frac{\mathbf{r}}{r^3} \quad \text{für } r > R \quad (4.7.53)$$

An der Oberfläche der Masse gilt Gleichung (4.7.53) gerade noch.

$$\mathbf{g}(\mathbf{R}) = -Gm \frac{\mathbf{R}}{R^3} \quad \text{an der Oberfläche} \quad (4.7.54)$$

Im Inneren ($r < R$) der homogenen kugelförmigen Massenverteilung können wir die Masse in zwei Bereiche einteilen, eine Hohlkugel mit $r < r' \leq R$ sowie eine homogene Kugel mit $r' \leq r$. Die Hohlkugel trägt, wie gezeigt, nichts zum Gravitationsfeld bei. Nur Masse der Kugel mit dem Radius r erzeugt das Gravitationsfeld. Wenn m die Gesamtmasse ist, ist die relevante Masse

$$m'(r) = m \frac{V(r)}{V(R)} = m \frac{\frac{4\pi}{3} r^3}{\frac{4\pi}{3} R^3} = m \frac{r^3}{R^3} \quad (4.7.55)$$

Der Feldvektor der Gravitation an der Oberfläche der inneren Masse ist dann

$$\mathbf{g}(\mathbf{r}) = -Gm'(r) \frac{\mathbf{r}}{r^3} = -Gm \frac{r^3}{R^3} \frac{\mathbf{r}}{r^3} = -Gm \frac{\mathbf{r}}{R^3} \quad (4.7.56)$$

b)*

$$-4\pi G \int_{\text{Kugel, Radius } F} \rho(\mathbf{r}) dV = \int_{\text{Kugeloberfläche}} \mathbf{g}(\mathbf{r}) \cdot \mathbf{n}(\mathbf{r}) da \quad (4.7.57)$$

mit

$$\mathbf{g}(\mathbf{r}) \cdot \mathbf{n}(\mathbf{r}) = g(r)$$

da $\mathbf{n} \parallel \mathbf{r} \parallel \mathbf{g}$ ist. Also ist

$$-4\pi G \underbrace{\rho_0 \frac{4\pi}{3} r^3}_{\text{Masse}} = g(r) \int_{\text{Kugeloberfläche}} da = g(r) \cdot 4\pi r^2 \quad (4.7.58)$$

Innerhalb der kugelförmigen MASSE gilt also

$$\begin{aligned} g(r) &= -\frac{4\pi}{3} G \rho_0 r \\ &= -\frac{4\pi}{3} G \rho_0 R^3 \frac{r}{R^3} \\ &= -mG \frac{r}{R^3} \end{aligned} \quad (4.7.59)$$

Ausserhalb erhalten wir

$$-4\pi G \underbrace{\rho_0 \frac{4\pi}{3} R^3}_{\text{Masse}} = g(r) \int_{\text{Kugeloberfläche}} da = g(r) \cdot 4\pi r^2 \quad (4.7.60)$$

oder

$$-4\pi Gm = g(r) \cdot 4\pi r^2 \quad (4.7.61)$$

$$g(r) = -\frac{Gm}{r^2} \quad (4.7.62)$$

Aus diesen Gleichungen kann das Potential berechnet werden.

Dazu verwendet man die Definition der potentiellen Energie für ein radialsymmetrisches Potential

$$\phi(r) = -\int_{\infty}^r \mathbf{g}(r) d\mathbf{r}$$

Für ausserhalb bekommt man

$$\phi(r) = -\int_{\infty}^r -\frac{Gm}{\hat{r}^2} d\hat{r} = -\left(-\left(-\frac{Gm}{\hat{r}}\right)\right)\Big|_{\infty}^r = -\frac{Gm}{r}$$

Innerhalb der Kugel verwendet man den Radius der Kugel R als Referenz

$$\phi(r) = -\int_R^r \mathbf{g}(r) d\mathbf{r}$$

und damit

$$\phi(r) = -\int_R^r -mG \frac{\hat{r}}{R^3} d\hat{r} = -\left(-\left(-mG \frac{\hat{r}}{2R^3}\right)\right)\Big|_R^r = \frac{mG}{2R^3} (r^2 - R^2)$$

Für die Distanz R muss das Potential kontinuierlich sein. Wir führen eine Konstante K ein und setzen

$$-\frac{Gm}{R} = K - \frac{mG}{2R^3} (R^2 - R^2) = K$$

Also ist für Innen das Resultat

$$\phi(r) = \frac{mG}{2R^3} (r^2 - R^2) - \frac{Gm}{R} = -\frac{mG}{2R^3} (3R^2 - r^2)$$

Das Schlussresultat ist

$$\phi(r) = \begin{cases} -\frac{Gm}{r} & \text{für } r \geq R; \\ -\frac{mG}{2R^3} (3R^2 - r^2) & \text{für } r < R. \end{cases} \quad (4.7.63)$$

c)* zu Fuss

Gravitationskraft eines Kreisringes

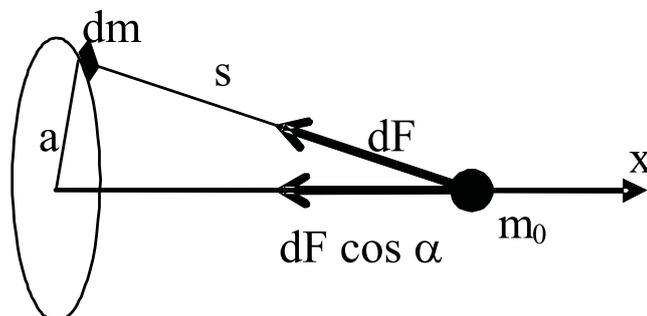


Abb. 4.62.: Berechnung des Kreisringes

Symmetrie: nur x -Komponente betrachten

$$dF = -\frac{Gm_0(dm)}{s^2} \quad (4.7.64)$$

$$dF_x = dF \cos \alpha = -\frac{Gm_0}{s^2} \cos \alpha dm \quad (4.7.65)$$

Die x -Komponente des Feldvektors der GRAVITATION ist nun (betragsmäßig):

$$dg_x = \frac{dF_x}{m_0} = -\frac{G}{s^2} \cos \alpha dm \quad (4.7.66)$$

Die Integration über den Feldvektor ergibt das totale Feld

$$g_x = - \int_{\text{Kreisring}} \frac{G \cos \alpha}{s^2} dm = -\frac{Gm_0}{s^2} \cos \alpha \int_{\text{Kreisring}} dm = -\frac{Gm_0}{s^2} \cos \alpha m \quad (4.7.67)$$

Dabei ist m die MASSE des Kreisringes. $\frac{G}{s^2} \cos \alpha$ ist unabhängig vom Azimut. Mit

$$\cos \alpha = \frac{x}{s} = \frac{x}{\sqrt{x^2 + a^2}} \quad (4.7.68)$$

wird

$$g_x = -\frac{Gmx}{(x^2 + a^2)^{3/2}} \quad (4.7.69)$$

Als nächstes berechnen wir eine Kugelschale zusammengesetzt aus Kreisringen.

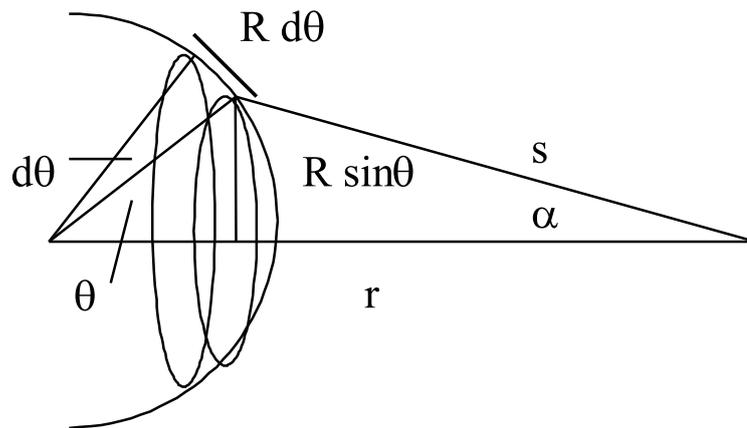


Abb. 4.63.: Berechnung einer Kugelschale zusammengesetzt aus Kreisringen

Umfang eines Kreisringes:	$2\pi R \sin \theta$
Breite:	$R d\theta$
Oberfläche:	$4\pi R^2$

Tab. 4.4.: Parameter des Kreisringes

Daraus ergibt sich:

$$dM = M \frac{dA}{A} = M \frac{2\pi R^2 \sin \theta d\theta}{4\pi R^2} = \frac{M}{2} \sin \theta d\theta \quad (4.7.70)$$

und mit

$$dg_R = -\frac{Gdm}{s^2} \cos \alpha = -\frac{Gm \sin \theta d\theta}{2s^2} \cos \alpha \quad (4.7.71)$$

Es gilt weiter:

$$\begin{aligned} \theta &= 0.. \pi \\ s &= r - R..r + R \\ s^2 &= r^2 + R^2 - 2rR \cos \theta \end{aligned} \quad (4.7.72)$$

oder

$$2s ds = 2rR \sin \theta d\theta \quad (4.7.73)$$

Für $\cos \alpha$ gilt:

$$R^2 = s^2 + r^2 - 2sr \cos \alpha \quad (4.7.74)$$

oder

$$\cos \alpha = \frac{s^2 + r^2 - R^2}{2sr} \quad (4.7.75)$$

also

$$dg_R = -\frac{GM}{2s^2} \frac{s ds}{rR} \frac{s^2 + r^2 - R^2}{2sr} = -\frac{GM}{4r^2 R} \left(1 - \frac{r^2 - R^2}{s^2}\right) ds \quad (4.7.76)$$

Die Integration über ds liefert

$$g_R = -\frac{GM}{4r^2 R} \int_{r-R}^{r+R} \left(1 - \frac{r^2 - R^2}{s^2}\right) ds = -\frac{GM}{4r^2 R} \left[s - \frac{r^2 - R^2}{s} \right]_{r-R}^{r+R} \quad (4.7.77)$$

Nach dem Einsetzen erhält man

$$g_R = -\frac{GM}{r^2} \quad (4.7.78)$$

Wenn wir innerhalb der Kreisschale sind muss von $R - r$ bis $R + r$ integriert werden. Dann ist $g_R = 0$!

Eine Kugelschale trägt zum Feldvektor der GRAVITATION für Punkte innerhalb nichts bei.

Den Feldvektor der GRAVITATION für einen Punkt innerhalb einer Vollschale kann jetzt noch durch Integration über alle eingeschlossenen Unterschalen erhalten werden, deren Radien kleiner sind als der Radius des betrachteten Punktes. An der Form des Resultates ändert sich nichts mehr.

4.7.3. Gewicht

Das Gewicht oder die Gewichtskraft \mathbf{F}_G einer MASSE m wird durch die GRAVITATION zwischen der Erde und m bewirkt.

Modell: Die Erde entspricht einer Kugel. Dann gilt an der Oberfläche

$$\frac{\mathbf{F}_G}{m} = \mathbf{g}(\mathbf{r} = \mathbf{R}) = -GM \frac{\mathbf{R}}{R^3} \quad (4.7.79)$$

Im Labor ist $\mathbf{g} = \text{konst.}$
und $E_{\text{pot}} = mgh = m\phi$

4.7.3.1. Gewichtsbedingte Bewegung

Freier Fall:

$$\frac{d^2 \mathbf{r}}{dt^2} = \frac{d\mathbf{v}}{dt} = \mathbf{g} \quad (4.7.80)$$

mit $\mathbf{r}(t=0) = \mathbf{r}_0$ und $\mathbf{v}(t=0) = \mathbf{v}_0$ bekommt man

$$\mathbf{r}(t) = \mathbf{r}_0 + \mathbf{v}_0 t + \frac{1}{2} \mathbf{g} t^2 \quad (4.7.81)$$

Mathematisches PENDEL

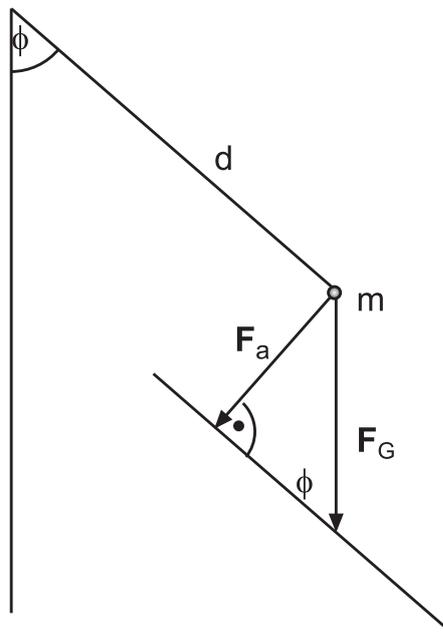


Abb. 4.64.: Mathematisches PENDEL

Versuch 30:   **Versuch zur Vorlesung:**
Fadenpendel (Versuchskarte M-077)

\mathbf{F}_a beschleunigt die MASSE, also gilt:

$$|\mathbf{F}_a| = |\mathbf{F}_G| \cdot \sin \phi \quad (4.7.82)$$

BESCHLEUNIGUNG:

$$a = \ell \ddot{\phi} \quad (4.7.83)$$

Bewegungsgleichung

$$m \cdot a = m \ell \ddot{\phi} = -m g \sin \phi \quad (4.7.84)$$

$$\Rightarrow \ddot{\phi} + \frac{g}{\ell} \sin \phi = 0 = \ddot{\phi} + \omega_0^2 \sin \phi \quad (4.7.85)$$

mit

$$\omega_0^2 = \frac{g}{\ell} \quad (4.7.86)$$

Kleine Auslenkungen:

$$\sin \phi = \phi - \frac{\phi^3}{3!} + \frac{\phi^5}{5!} - \dots \quad (4.7.87)$$

also

$$\ddot{\phi} + \omega_0^2 \phi = 0 \quad (4.7.88)$$

harmonische Schwingung:

$$\Rightarrow \phi(t) = \phi_0 \cos(\omega_0 t - \alpha) \quad (4.7.89)$$

Beweis

$$\ddot{\phi} = -\phi_0 \omega_0^2 \cos[\omega_0 t - \alpha] \quad (4.7.90)$$

d.h. die Bewegungsgleichung ist erfüllt.

ϕ_0 und α hängen von den Anfangsbedingungen ab.

4.7.4. Schwere und träge Masse

Beispiel: Freier Fall

von m_T träge MASSE (BESCHLEUNIGUNG)
 m_S schwere MASSE (GRAVITATION)

$$\mathbf{F} = m_t \mathbf{a} = -G m_s \frac{M_s}{R^3} \mathbf{R} \quad (4.7.91)$$

$$\Rightarrow \mathbf{a} = -G \frac{m_s}{m_t} \left(\frac{M_s}{R^3} \right) \mathbf{R} \quad (4.7.92)$$

Beobachtung $\alpha = \frac{m_s}{m_t} = \text{const}$ ist unabhängig vom Material

Experimentell: $|\alpha - 1| < 10^{-12}$

4.7.5. Satelliten und Ähnliches

Herleitung des 3. Keplerschen Gesetzes, mit Kreisbahnen

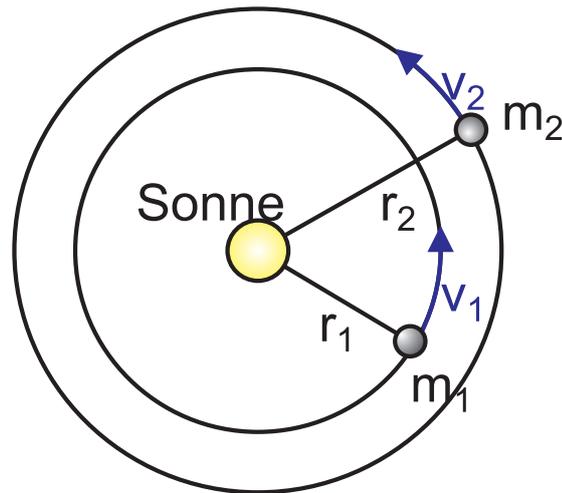


Abb. 4.65.: Herleitung des 3. Keplerschen Gesetzes

Zentripetalkraft $F_z = \frac{mv_1^2}{r_1}$

$$F'_z = \frac{mv_2^2}{r_2} \quad (4.7.93)$$

$$F_z = F_{\text{Gravitation!}}$$

$$\frac{Gm_s m_1}{r_1^2} = m_1 \frac{v_1^2}{r_1} \quad (4.7.94)$$

nun ist die Umlaufzeit $T_1 = \frac{2\pi r_1}{v_1}$ oder $v_1 = \frac{2\pi r_1}{T_1}$
also ist

$$\frac{Gm_s}{r_1^2} = \frac{4\pi r_1^2}{T_1^2 r_1} \quad (4.7.95)$$

$$\Rightarrow \frac{T_1^2}{r_1^3} = \frac{4\pi^2}{Gm_s} \quad (4.7.96)$$

Dies ist das 3. Keplersche Gesetz (nach Johannes Kepler).

Beispiel: Maximale Höhe eines Satelliten

Wir wissen

$$E_{\text{pot}} = -\frac{Gm_e m}{r} \quad (4.7.97)$$

Energiesatz:

$$\frac{1}{2}mv_0^2 - \frac{Gm_e m}{R} = \frac{1}{2}mv^2(r) - \frac{Gm_e m}{r}$$

wobei R der Erdradius ist.

$$v^2(r) = v_0^2 - 2Gm_e \left(\frac{1}{R} - \frac{1}{r} \right) \quad (4.7.98)$$

$$r(v) = \frac{2Gm_e R}{2Gm_e - R(v_0^2 - v^2)} \quad (4.7.99)$$

Im Scheitel ist $v = 0$, also

$$r_{\max} = \frac{R \cdot 2Gm_e}{2Gm_e - v_0^2 R} \quad (4.7.100)$$

Die erreichbare Höhe r_{\max} divergiert wenn $v_0^2 = \frac{2Gm_e}{R}$ ist. Anders ausgedrückt: Mit $\frac{Gm_e}{R^2} = g$ bekommt man die FLUCHTGESCHWINDIGKEIT aus dem Schwerfeld der Erde

$$v_0 = \sqrt{2gR} = 11.2 \frac{\text{km}}{\text{s}}$$

GESAMTENERGIE eines Satelliten

$$E_{\text{pot}} = -\frac{Gm_e m}{r} \quad (4.7.101)$$

Zentripetalkraft

$$m \frac{v^2}{r} = \frac{Gm_e' m}{r^2} \Rightarrow mv^2 = \frac{Gm_e m}{r} \quad (4.7.102)$$

KINETISCHE ENERGIE

$$E_{\text{kin}} = \frac{1}{2}mv^2 = \frac{1}{2} \frac{Gm_e m}{r} = -\frac{1}{2}E_{\text{pot}} \quad (4.7.103)$$

$$E_{\text{total}} = \frac{1}{2}E_{\text{pot}} \quad (4.7.104)$$

5. Relativität

Das Ziel: Beziehungen zwischen den physikalischen Gesetzen in gegeneinander bewegten Bezugssystemen.

5.1. Klassische Relativität gleichförmig bewegter Bezugssysteme

Die klassische Relativität beruht auf den folgenden drei Grundlagen:

- Relativitätsprinzip (Isaac Newton)
- Transformation (Galileo Galilei)
- klassische Mechanik (Isaac Newton)

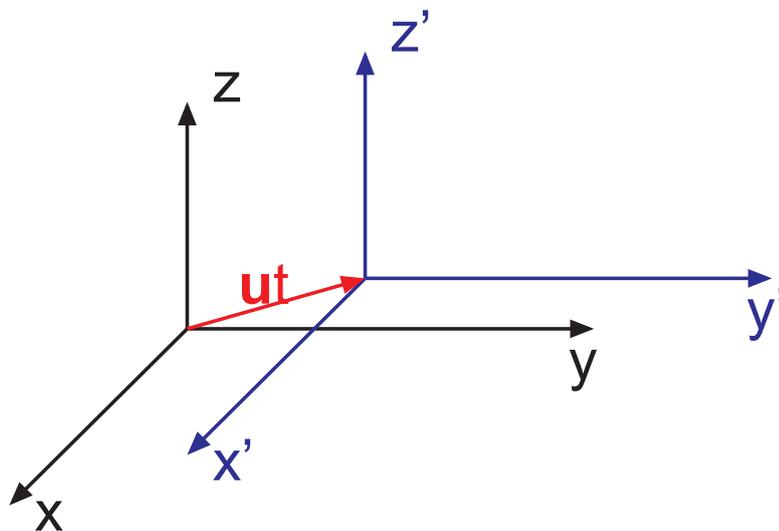


Abb. 5.1.: 2 Koordinatensysteme

x, y, z, t heisst Inertialsystem, wenn ein kräftefreier Massepunkt sich gleichförmig bewegt.

Relativitätsprinzip

Wenn x, y, z, t ein Inertialsystem ist und x', y', z', t' sich mit $\mathbf{u} = \text{const}$ dazu bewegt, ist x', y', z', t' auch ein Inertialsystem.

5.1.1. Galileitransformation

Versuch 31: Versuch zur Vorlesung:

Freier Fall im bewegten Bezugssystem (Versuchskarte M-151)

Für das Folgende setzen wir $\mathbf{u} = (u, 0, 0)$. Diese Bedingung kann immer erfüllt werden: wir müssen nur das KOORDINATENSYSTEM drehen. Dann haben wir

Laborsystem	bewegtes Inertialsystem
$x = x' + ut$	$x' = x - ut$
$y = y'$	$y' = y$
$z = z'$	$z' = z$
$t = t'$	$t' = t$

Tab. 5.1.: GALILEITRANSFORMATION nach Galileo Galilei

Die Geschwindigkeiten addieren sich

$$\mathbf{v} = \mathbf{v}' + \mathbf{u} \quad (5.1.1)$$

Die Gesetze der klassischen Mechanik sind invariant unter der Galileitransformation

$$m = m' \quad (5.1.2)$$

$$\mathbf{F} = \mathbf{F}' \quad (5.1.3)$$

$$\mathbf{F} = m \frac{d\mathbf{v}}{dt} \quad (5.1.4)$$

$$\mathbf{F}' = m' \frac{d\mathbf{v}'}{dt'} \quad (5.1.5)$$

Beweis:

$$\mathbf{F} = m \frac{d\mathbf{v}}{dt} = m \frac{(\mathbf{v}' + \mathbf{u})}{dt} = m' \frac{d\mathbf{v}'}{dt'} + \underbrace{m \frac{d\mathbf{u}}{dt}}_{=0 \text{ da } \mathbf{u}=\text{const.}} \quad (5.1.6)$$

5.2. Klassische Relativität beschleunigter Bezugssysteme

5.2.1. Trägheitskräfte

x', y', z', t' sei gegen das Inertialsystem x, y, z, t mit \mathbf{a}_T beschleunigt. Die Trägheitsbeschleunigung \mathbf{a}_T ist durch

$$\mathbf{a} = \mathbf{a}' + \mathbf{a}_T \quad (5.2.1)$$

Wir fordern: Massen und Zeiten sollen in beiden Systemen gleich sein.

Die Gesetze der Mechanik sollen in beiden Systemen die gleiche Form haben.

$$t = t' \quad (5.2.2a)$$

$$m = m' \quad (5.2.2b)$$

$$\mathbf{F} = m \frac{d\mathbf{v}}{dt} \quad (5.2.2c)$$

$$\mathbf{F}' = m' \frac{d\mathbf{v}'}{dt'} \quad (5.2.2d)$$

Dabei ist $\mathbf{F} \neq \mathbf{F}'$. Die Differenz nennen wir eine Trägheitskraft: \mathbf{F}_T , also

$$\begin{aligned} \mathbf{F} + \mathbf{F}_T &= \mathbf{F}' \\ \mathbf{F}_T &= -m\mathbf{a}_T \end{aligned} \quad (5.2.3)$$

Beispiel: Bus: BESCHLEUNIGUNG \mathbf{a}_T

$-m\mathbf{a}_T$ ist die KRAFT, die einen nach hinten drückt.

Beweis:

$$m = m'$$

$$t = t'$$

$$\mathbf{a} = \mathbf{a}' + \mathbf{a}_T$$

$$\mathbf{F} = m\mathbf{a}$$

$$\mathbf{F}' = m'\mathbf{a}'$$

$$\mathbf{F} = m\mathbf{a}$$

$$= m(\mathbf{a}' + \mathbf{a}_T)$$

$$= m'\mathbf{a}' + m\mathbf{a}_T$$

$$= \mathbf{F}' + m\mathbf{a}_T$$

$$\mathbf{F}' = \mathbf{F} - m\mathbf{a}_T \quad (5.2.4)$$

Beispiel: Schwerelosigkeit im fallenden Aufzug

Behauptung

$$\begin{aligned}
 \mathbf{F}'_G &= 0 \\
 \mathbf{F}'_G &= m\mathbf{g} \\
 \mathbf{a}_T &= \mathbf{g} \\
 \mathbf{F}'_G &= \mathbf{F}_G + \mathbf{F}_T = m\mathbf{g} - m\mathbf{a}_T = 0
 \end{aligned}
 \tag{5.2.5}$$

5.2.2. Das Prinzip von d'Alembert

Versuch 32:   Versuch zur Vorlesung:
d'Alembertsches Prinzip (Versuchskarte M-070)

Wir wollen das folgende Problem lösen:

Ein System von Massenpunkten m_i bewegt sich unter Einfluss externer Kräfte \mathbf{F}_{ai} und interner Kräfte \mathbf{F}_{ji} . Es gibt deshalb äusserst komplexe Bewegungsgleichungen. Prinzip: Ersetzt man die BESCHLEUNIGUNG \mathbf{a}_i der MASSE m_i durch die Trägheitskraft

$$\mathbf{F}_T = -m_i\mathbf{a}_i \tag{5.2.6}$$

so wird das Problem der Dynamik auf ein statisches Problem zurückgeführt.
Situation für einen ruhenden Beobachter

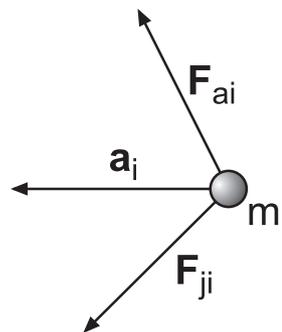


Abb. 5.2.: Situation für einen ruhenden Beobachter

$$m_i\mathbf{a}_i = \mathbf{F}_{ai} + \sum_j \mathbf{F}_{ji} \tag{5.2.7}$$

ist die Gleichung, die das System aus der Dynamik beschreibt.

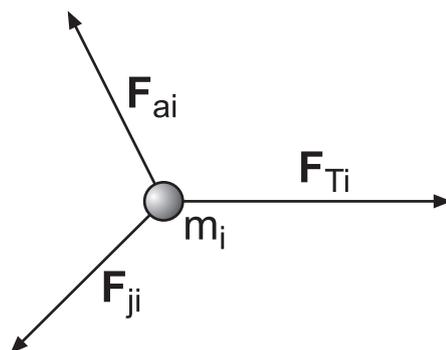


Abb. 5.3.: Situation für einen mitbewegten Beobachter

Nach dem Prinzip von d'Alembert (nach Jean Baptiste le Rond d'Alembert) gilt

$$m_i \mathbf{a}_i = -\mathbf{F}_{Ti} = \mathbf{F}_{ai} + \sum_j \mathbf{F}_{ji} \quad (5.2.8)$$

oder

$$\mathbf{F}_{Ti} + \mathbf{F}_{ai} + \sum_j \mathbf{F}_{ji} = 0 \quad (5.2.9)$$

5.2.3. Gleichförmig rotierende Bezugssysteme

In diesem Abschnitt untersuchen wir Trägheitskräfte in rotierenden Bezugssystemen mit konstanter Winkelgeschwindigkeit $\boldsymbol{\omega} = \text{const}$: Es sind dies die ZENTRIFUGALKRAFT und die CORIOLISKRAFT. Dabei seien

x, y, z, t, \mathbf{r} die Koordinaten und Vektoren des Inertialsystems
 $x', y', z', t', \mathbf{r}'$ das rotierende Bezugssystem, das mit um $\boldsymbol{\omega} = \frac{\omega}{\mathbf{e}}$ rotiert

Die Nullpunkte beider Koordinatensysteme seien identisch. Der Vektor der WINKELGESCHWINDIGKEIT sei $\boldsymbol{\omega} = |\omega| \mathbf{e}$.

Um die Form der Ableitung und die TRANSFORMATIONSGESETZE zu bestimmen, betrachten wir die Vektoren als Objekt, ohne deren Darstellung in einem Koordinatensystem zu verwenden.

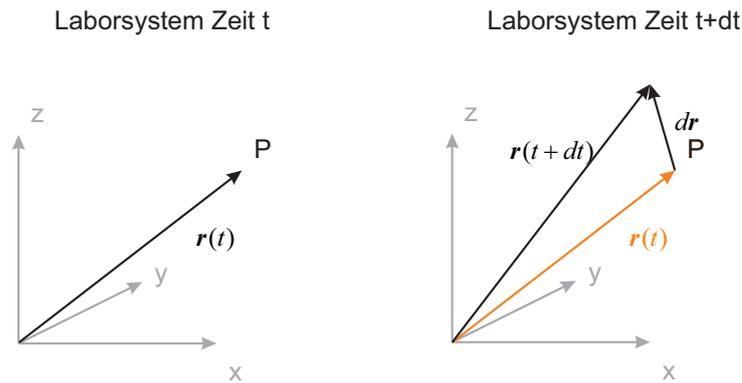


Abb. 5.4.: Berechnung einer Ableitung im Laborsystem

Abbildung 5.4 zeigt die Berechnung einer Ableitung im Laborsystem. Wie üblich haben wir

$$\frac{d\mathbf{r}(t)}{dt} = \lim_{dt \rightarrow 0} \frac{\mathbf{r}(t + dt) - \mathbf{r}(t)}{dt} \tag{5.2.10}$$

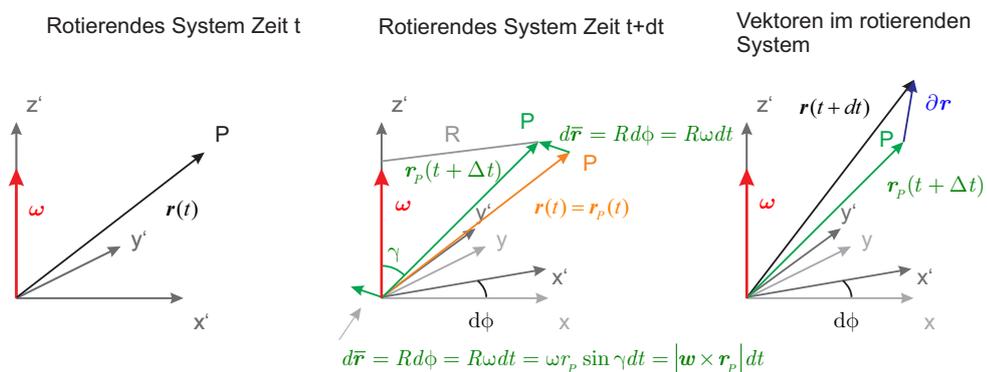


Abb. 5.5.: Berechnung der Ableitung im rotierenden Bezugssystem.

Im ROTIERENDEN BEZUGSSYSTEM (Abbildung 5.5) dreht sich der Referenzpunkt P um den Winkel ϕ . Wenn zur Zeit t $\mathbf{r}(t) = \mathbf{r}_P(t)$ ist, ist zur Zeit $t + dt$

$$\mathbf{r}_P(t + dt) = \mathbf{r}_P(t) + d\bar{\mathbf{r}} \tag{5.2.11}$$

Der Betrag des Verschiebungsvektors berechnet sich über die zurückgelegte Bogenlänge, die vom Radius R und der Winkeländerung $d\phi = \omega \cdot dt$ abhängt. Dieser wiederum kann aus der Länge von $\mathbf{r}(t) = \mathbf{r}_P(t)$ mit dem Winkel γ bestimmt werden

$$d\bar{\mathbf{r}} = R \cdot d\phi = R \cdot \omega \cdot dt = r_P \sin(\phi) \cdot \omega \cdot dt = |\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}| dt \tag{5.2.12}$$

Die Reihenfolge von $\boldsymbol{\omega}$ und \mathbf{r} hängt von der gewünschten Richtung ab.
Die ABLEITUNG IM ROTIERENDEN BEZUGSSYSTEM ist durch den Vektor $\mathbf{r}(t+dt)$ und der Lage von P zur Zeit $t+dt$, also $\mathbf{r}_P(t+dt)$ gegeben

$$\frac{\partial \mathbf{r}(t)}{\partial t} = \lim_{dt \rightarrow 0} \frac{\mathbf{r}(t+dt) - \mathbf{r}_P(t+dt)}{dt} \quad (5.2.13)$$

da der Bezugspunkt weiter gewandert ist.

Zusammenfassung

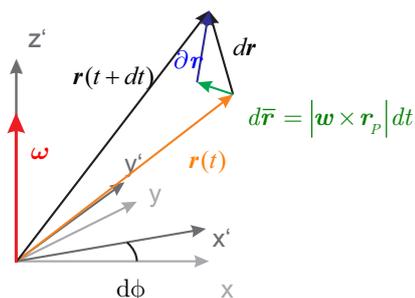


Abb. 5.6.: Beziehung zwischen den Ableitungen

Abbildung 5.6 zeigt, wie die Ableitungen im rotierenden Bezugssystem mit denen im LABORSYSTEM zusammenhängen.

$$d\mathbf{r} = \partial \mathbf{r} + d\bar{\mathbf{r}} = \partial \mathbf{r} + \boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r} dt \quad (5.2.14)$$

Wir teilen durch dt und erhalten, im Limit $dt \rightarrow 0$

$$\frac{d\mathbf{r}}{dt} = \frac{\partial \mathbf{r}}{\partial t} + \boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r} \quad (5.2.15)$$

Dabei ist \mathbf{r} irgend ein Vektor, nicht notwendigerweise ein Ortsvektor.
Wir ersetzen \mathbf{r} durch $\boldsymbol{\beta}$ und können dann

$$\frac{d\boldsymbol{\beta}}{dt} = \frac{\partial \boldsymbol{\beta}}{\partial t} + \boldsymbol{\omega} \times \boldsymbol{\beta}$$

Die Ableitungen in den beiden Koordinatensystemen werden durch die folgende Notation unterschieden:

$$\begin{array}{ll} \text{in } x, y, z, t & \frac{d}{dt} \boldsymbol{\beta} \\ \text{in } x', y', z', t' & \frac{\partial}{\partial t} \boldsymbol{\beta} \end{array}$$

Tab. 5.2.: Ableitungen in zwei Koordinatensystemen

wobei $t' = t$ und $z' = z$ sein soll.

Wichtig ist, dass $\frac{\partial \beta}{\partial t}$ die im rotierenden Koordinatensystem durchgeführte Ableitung ist, aber wieder zurücktransformiert in das lokale Koordinatensystem (siehe auch **J**).

Beispiel:

Wir verwenden \mathbf{r} und daraus folgend: $\mathbf{v} = \frac{d\mathbf{r}}{dt}$, $\mathbf{v}' = \frac{\partial \mathbf{r}}{\partial t}$ und damit

$$\mathbf{v} = \mathbf{v}' + (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}) \quad (5.2.16)$$

wobei \mathbf{v}' in das Laborsystem zurücktransformiert ist.

Geschwindigkeiten (und auch Beschleunigungen) sind in den beiden Bezugssystemen nicht gleich, wohl aber Ortsvektoren. Diese haben zwar unterschiedliche Komponenten, zeigen aber immer auf den gleichen Punkt im Raum. Geschwindigkeiten und Beschleunigungen sind unterschiedlich, haben also eine unterschiedliche Länge und/oder eine unterschiedliche Richtung.

Wir betrachten die BESCHLEUNIGUNG. Wir haben für die Beschleunigung im Laborsystem

$$\mathbf{a} = \frac{d\mathbf{v}}{dt}$$

Im bewegten System ist die Relativbeschleunigung

$$\mathbf{a}' = \frac{\partial \mathbf{v}'}{\partial t'}$$

Wieder ist \mathbf{a}' die ins Laborsystem zurücktransformierte Grösse. Dann ist

$$\begin{aligned} \frac{d\mathbf{v}}{dt} &= \frac{\partial \mathbf{v}}{\partial t} + (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{v}) \\ &= \frac{\partial}{\partial t} (\mathbf{v}' + (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r})) + (\boldsymbol{\omega} \times (\mathbf{v}' + \boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r})) \\ &= \frac{\partial}{\partial t} \mathbf{v}' + \boldsymbol{\omega} \times \frac{\partial \mathbf{r}}{\partial t} + \boldsymbol{\omega} \times \mathbf{v}' + \boldsymbol{\omega} \times (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}) \\ &= \frac{\partial}{\partial t} \mathbf{v}' + 2(\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{v}') + \boldsymbol{\omega} \times (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}) \end{aligned} \quad (5.2.17)$$

Also haben wir

$$\mathbf{a} = \mathbf{a}' + (\boldsymbol{\omega} \times (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r})) + 2(\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{v}') \quad (5.2.18)$$

In Gleichung (5.2.1) ist die Trägheitsbeschleunigung definiert. Wir setzen

$$\mathbf{a} + \mathbf{a}_z + \mathbf{a}_C = \mathbf{a}' \quad (5.2.19)$$

wobei \mathbf{a}_z die negative TRÄGHEITSBESCHLEUNIGUNG namens ZENTRIFUGALBESCHLEUNIGUNG und \mathbf{a}_C die negative TRÄGHEITSBESCHLEUNIGUNG namens CO-RIOLISBESCHLEUNIGUNG ist.

Wir haben also

$$\mathbf{a}_z = -\boldsymbol{\omega} \times (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}) \quad (5.2.20)$$

$$\mathbf{a}_C = -2(\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{v}') = 2(\mathbf{v}' \times \boldsymbol{\omega}) \quad (5.2.21)$$

Wir können die Gleichung für die vereinfachen, indem wir

$$\mathbf{r} = \mathbf{r}^* + \mathbf{R}$$

setzen, wobei $\mathbf{r}^* \parallel \boldsymbol{\omega}$ und $\mathbf{R} \perp \boldsymbol{\omega}$ sein soll.

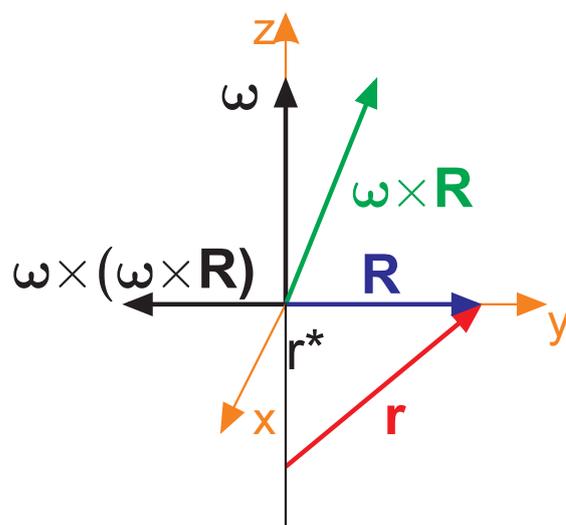


Abb. 5.7.: Lage von \mathbf{r}^* und \mathbf{R} relativ zu $\boldsymbol{\omega}$.

Wir verwenden die Vektoridentität aus Gleichung (K.1.7)

$$\mathbf{f} \times (\mathbf{g} \times \mathbf{h}) = (\mathbf{f} \cdot \mathbf{h}) \mathbf{g} - (\mathbf{f} \cdot \mathbf{g}) \mathbf{h}$$

und setzen $\mathbf{f} = \boldsymbol{\omega}$, $\mathbf{g} = \boldsymbol{\omega}$ und $\mathbf{c} = \mathbf{R}$ und erhalten mit Gleichung (5.2.20)

$$-\mathbf{a}_z = \boldsymbol{\omega} \times (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{R}) = (\boldsymbol{\omega} \cdot \mathbf{R}) \boldsymbol{\omega} - (\boldsymbol{\omega} \cdot \boldsymbol{\omega}) \mathbf{R}$$

Mit $\boldsymbol{\omega} \cdot \mathbf{R} = 0$ bekommen wir

$$-\mathbf{a}_z = -\omega^2 \mathbf{R}$$

Und weiter ergibt sich mit Gleichung (5.2.20)

$$\mathbf{a} = \mathbf{a}' - \mathbf{a}_z - \mathbf{a}_C = \mathbf{a}' - \omega^2 \mathbf{R} + 2(\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{v}') \quad (5.2.22)$$

Deshalb können wir die Bewegung durch Trägheitskräfte beschreiben

$$\mathbf{F} + \mathbf{F}_T = \mathbf{F}' \quad (5.2.23)$$

und

$$\mathbf{F}_T = -m(\boldsymbol{\omega} \times (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r})) - 2m\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{v}' \quad (5.2.24)$$

Wieder erhalten wir die Trägheitskräfte

ZENTRIFUGALKRAFT: $\mathbf{F}_{\text{zentrifugal}} = -m(\boldsymbol{\omega} \times (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r})) = +m\omega^2 \mathbf{R}$

CORIOLISKRAFT: $\mathbf{F}_{\text{Coriolis}} = -2m(\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{v}') = 2m(\mathbf{v}' \times \boldsymbol{\omega})$

Tab. 5.3.: Trägheitskräfte (Corioliskraft nach Gaspard de Coriolis).

Versuch 33:   **Versuch zur Vorlesung:**
Corioliskraft (Versuchskarte M-185)

Die ZENTRIFUGALKRAFT ist nur von der Position, nicht aber von der GESCHWINDIGKEIT \mathbf{v}' im gleichförmig rotierenden Bezugssystem abhängig. Die Corioliskraft andererseits hängt nur von \mathbf{v}' ab, aber nicht von \mathbf{R} .

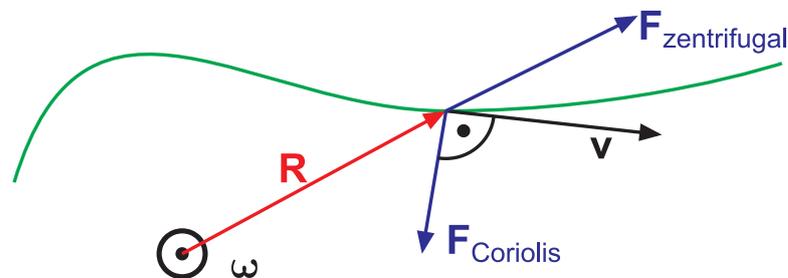


Abb. 5.8.: ZENTRIFUGALKRAFT und Corioliskraft

5.2.3.1. Drehratensensor mit Corioliskräften

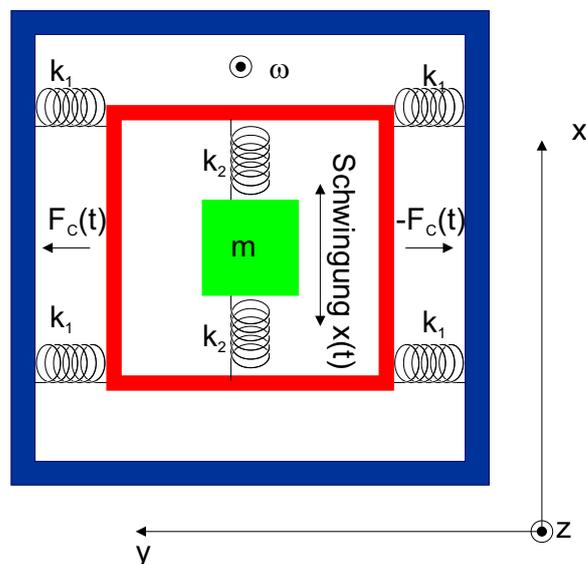


Abb. 5.9.: Prinzipbild eines mikromechanischen DREHRATENSORS basierend auf der CORIOLISKRAFT (nach Gaspard de Coriolis)

Heutige Mobiltelefone verwenden Drehratensensoren um zum Beispiel Lageänderungen des Gerätes zu detektieren[Vog11]. Analoge Sensoren werden verwendet, wenn in einem Auto das elektronische Stabilitätsprogramm (ESP) katastrophale Änderungen der Fahrzeuglage verhindern soll. Abbildung 5.9 zeigt das Prinzipschaltbild eines solchen Sensors. Die Masse m in der Mitte wird mit der Frequenz ω_0 und der Amplitude x_0 zum Schwingen gebracht. Wenn der Sensor um die z -Achse mit der Winkelgeschwindigkeit ω rotiert, entsteht durch die Coriolisbeschleunigung $2\mathbf{v} \times \boldsymbol{\omega}$ in die y -Richtung eine periodische Auslenkung. Deren Größe ist proportional zu den Designgrößen des Systems (Federkonstanten k_1 und k_2 , Masse m und der Oszillationsfrequenz ω_0) und der Winkelgeschwindigkeit ω . Typischerweise ist die Kantenlänge eines solchen Drehratensensors etwa 1 mm. Die Schwingungsfrequenz ist $\omega_0/(2\pi) \approx 1500$ Hz.

5.2.4. Allgemeines beschleunigtes und rotierendes Bezugssystem

Der folgende Abschnitt folgt Ideen aus Leisi, Klassische Physik [Lei98]. Wir betrachten ein System mit den Koordinateneinheitsvektoren $\mathbf{e}'_x(t)$, $\mathbf{e}'_y(t)$ und $\mathbf{e}'_z(t)$, das mit der Winkelgeschwindigkeit $\boldsymbol{\omega}(t)$ rotiert. Die Winkelgeschwindigkeit $\boldsymbol{\omega}$ gehe durch den Ursprung $0'$ des gestrichenen Koordinatensystems. Der Ortsvektor $\mathbf{r}_{0'}(t)$ des Ursprungs sei auch zeitabhängig.

Die Lage eines beliebigen Massenpunktes im Laborsystem sei $\mathbf{r}(t)$. Seine Koordinate im gestrichenen (rotierenden und beschleunigten) System sei $\mathbf{r}'(t)$. Wir haben den Zusammenhang

$$\mathbf{r}(t) = \mathbf{r}_{0'}(t) + \mathbf{r}'(t) \quad (5.2.25)$$

Da die aufspannenden Koordinateneinheitsvektoren zeitabhängig sind, können wir schreiben

$$\mathbf{r}'(t) = \sum_{k \in \{x,y,z\}} r'_k(t) \cdot \mathbf{e}'_k(t) \quad (5.2.26)$$

Die Geschwindigkeit $\mathbf{v}(t)$ im Laborsystem ist dann

$$\begin{aligned} \mathbf{v}(t) &= \frac{d\mathbf{r}(t)}{dt} = \frac{d(\mathbf{r}_{0'}(t) + \mathbf{r}'(t))}{dt} = \frac{d\mathbf{r}_{0'}(t)}{dt} + \frac{d}{dt} \left(\sum_{k \in \{x,y,z\}} r'_k(t) \cdot \mathbf{e}'_k(t) \right) \\ &= \frac{d\mathbf{r}_{0'}(t)}{dt} + \sum_{k \in \{x,y,z\}} \frac{dr'_k(t)}{dt} \cdot \mathbf{e}'_k(t) + \sum_{k \in \{x,y,z\}} r'_k(t) \cdot \frac{d\mathbf{e}'_k(t)}{dt} \end{aligned} \quad (5.2.27)$$

Bei Vektoren, die fest mit einem rotierenden System verbunden sind, gilt

$$\frac{d\mathbf{f}}{dt} = \boldsymbol{\omega}(t) \times \mathbf{f} \implies \frac{d\mathbf{e}'_k(t)}{dt} = \boldsymbol{\omega}(t) \times \mathbf{e}'_k(t) \quad k \in \{x, y, z\} \quad (5.2.28)$$

Damit wird

$$\begin{aligned} \mathbf{v}(t) &= \frac{d\mathbf{r}_{0'}(t)}{dt} + \sum_{k \in \{x,y,z\}} \frac{dr'_k(t)}{dt} \cdot \mathbf{e}'_k(t) + \sum_{k \in \{x,y,z\}} r'_k(t) \cdot \boldsymbol{\omega} \times \mathbf{e}'_k(t) \\ &= \frac{d\mathbf{r}_{0'}(t)}{dt} + \mathbf{v}'(t) + \boldsymbol{\omega} \times \sum_{k \in \{x,y,z\}} r'_k(t) \cdot \mathbf{e}'_k(t) \\ &= \frac{d\mathbf{r}_{0'}(t)}{dt} + \mathbf{v}'(t) + \boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}'(t) \end{aligned} \quad (5.2.29)$$

Die Beschleunigung ist entsprechend

$$\begin{aligned} \mathbf{a}(t) &= \frac{d\mathbf{v}(t)}{dt} = \frac{d}{dt} \left(\frac{d\mathbf{r}_{0'}(t)}{dt} + \sum_{k \in \{x,y,z\}} \frac{dr'_k(t)}{dt} \cdot \mathbf{e}'_k(t) + \sum_{k \in \{x,y,z\}} r'_k(t) \cdot \frac{d\mathbf{e}'_k(t)}{dt} \right) \\ &= \frac{d^2\mathbf{r}_{0'}}{dt^2} + \sum_{k \in \{x,y,z\}} \frac{d^2r'_k(t)}{dt^2} \cdot \mathbf{e}'_k(t) + 2 \sum_{k \in \{x,y,z\}} \frac{dr'_k(t)}{dt} \cdot \frac{d\mathbf{e}'_k(t)}{dt} \\ &\quad + \sum_{k \in \{x,y,z\}} r'_k(t) \frac{d^2\mathbf{e}'_k(t)}{dt^2} \end{aligned} \quad (5.2.30)$$

Mit

$$\begin{aligned}
\frac{d^2 \mathbf{e}'_k(t)}{dt^2} &= \frac{d}{dt} \left(\frac{d\mathbf{e}'_k(t)}{dt} \right) = \frac{d}{dt} (\boldsymbol{\omega}(t) \times \mathbf{e}'_k(t)) \\
&= \frac{d\boldsymbol{\omega}(t)}{dt} \times \mathbf{e}'_k(t) + \boldsymbol{\omega}(t) \times \frac{d\mathbf{e}'_k(t)}{dt} \\
&= \frac{d\boldsymbol{\omega}(t)}{dt} \times \mathbf{e}'_k(t) + \boldsymbol{\omega}(t) \times (\boldsymbol{\omega}(t) \times \mathbf{e}'_k(t)) \quad (5.2.31)
\end{aligned}$$

Wir setzen Gleichung (5.2.31) und Gleichung (5.2.28) in Gleichung (5.2.30) ein und erhalten

$$\begin{aligned}
\mathbf{a}(t) &= \frac{d^2 \mathbf{r}(t)}{dt^2} = \frac{d^2 \mathbf{r}_{0'}}{dt^2} + \sum_{k \in \{x,y,z\}} \frac{d^2 r'_k(t)}{dt^2} \cdot \mathbf{e}'_k(t) \\
&\quad + 2 \sum_{k \in \{x,y,z\}} \frac{dr'_k(t)}{dt} \cdot \frac{d\mathbf{e}'_k(t)}{dt} + \sum_{k \in \{x,y,z\}} r'_k(t) \frac{d^2 \mathbf{e}'_k(t)}{dt^2} \\
&= \frac{d^2 \mathbf{r}_{0'}}{dt^2} + \frac{d^2 \mathbf{r}'(t)}{dt^2} + 2 \sum_{k \in \{x,y,z\}} \frac{dr'_k(t)}{dt} \cdot (\boldsymbol{\omega}(t) \times \mathbf{e}'_k(t)) \\
&\quad + \sum_{k \in \{x,y,z\}} r'_k(t) \left[\frac{d\boldsymbol{\omega}(t)}{dt} \times \mathbf{e}'_k(t) + \boldsymbol{\omega}(t) \times (\boldsymbol{\omega}(t) \times \mathbf{e}'_k(t)) \right] \\
&= \frac{d^2 \mathbf{r}_{0'}}{dt^2} + \frac{d^2 \mathbf{r}'(t)}{dt^2} + 2\boldsymbol{\omega}(t) \times \frac{d\mathbf{r}'(t)}{dt} \\
&\quad + \frac{d\boldsymbol{\omega}(t)}{dt} \times \mathbf{r}'(t) + \boldsymbol{\omega}(t) \times (\boldsymbol{\omega}(t) \times \mathbf{r}'(t)) \quad (5.2.32)
\end{aligned}$$

Aus der Newtonschen Bewegungsgleichung

$$m\mathbf{a} = m \frac{d^2 \mathbf{r}(t)}{dt^2} = \mathbf{F}$$

folgt im beschleunigten und bewegten Bezugssystem (dem gestrichenen System)

$$\begin{aligned}
m \frac{d^2 \mathbf{r}'(t)}{dt^2} &= \mathbf{F} + \mathbf{F}_T \\
\mathbf{F}_T &= -m \left[\frac{d^2 \mathbf{r}_{0'}}{dt^2} + \boldsymbol{\omega}(t) \times (\boldsymbol{\omega}(t) \times \mathbf{r}'(t)) + 2\boldsymbol{\omega}(t) \times \frac{d\mathbf{r}'(t)}{dt} + \frac{d\boldsymbol{\omega}(t)}{dt} \times \mathbf{r}'(t) \right] \quad (5.2.33)
\end{aligned}$$

Die vier Summanden der TRÄGHEITSKRAFT in Gleichung (5.2.33) sind in der Tabelle 5.4 angegeben. Die Beschleunigung durch die im bewegten Bezugssystem

vorhandene Kraft $\mathbf{F}'(t) = m\mathbf{a}'(t)$ ist nicht angegeben.

Kraft	Gleichung
Kraft aufgrund der linearen Beschleunigung des Bezugssystems	$\mathbf{F}_B(t) = m\mathbf{a}_B(t) = -m\frac{d^2\mathbf{r}_{O'}(t)}{dt^2}$
Zentrifugalkraft	$\mathbf{F}_Z(t) = m\mathbf{a}_Z(t) = -m\boldsymbol{\omega}(t) \times (\boldsymbol{\omega}(t) \times \mathbf{r}'(t))$
Corioliskraft	$\mathbf{F}_C(t) = m\mathbf{a}_C(t) = -2m\boldsymbol{\omega}(t) \times \frac{d\mathbf{r}'(t)}{dt}$
Kraft aufgrund der Winkelbeschleunigung	$\mathbf{F}_\omega(t) = m\mathbf{a}_\omega(t) = -m\frac{d\boldsymbol{\omega}(t)}{dt} \times \mathbf{r}'(t)$

Tab. 5.4.: Liste der Trägheitskräfte.

Wenn wir dieses Resultat mit dem früheren Ergebnis Gleichung (5.2.24), so ist der Unterschied, dass in Gleichung (5.2.24) \mathbf{r} in der Corioliskraft auftaucht. Da in Gleichung (5.2.24) $\boldsymbol{\omega} = \text{const}$ war und der Nullpunkt des rotierenden Koordinatensystems ortsfest war, gilt dass $\mathbf{r} \hat{=} \mathbf{r}'$ ist. Wenn diese Bedingung wegfällt, muss nach Tabelle 5.4 vorgegangen werden.

5.2.5. Die Erde als rotierendes Bezugssystem

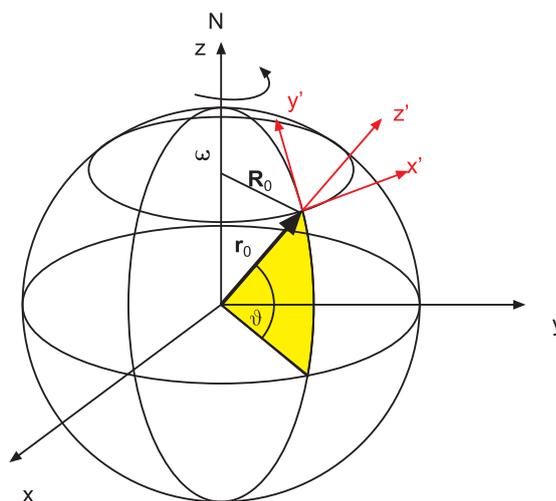


Abb. 5.10.: Raumfestes und mitbewegtes KOORDINATENSYSTEM auf der Erde

Das raumfeste KOORDINATENSYSTEM ist unbeweglich gegenüber dem Fixsternhimmel (aber auch das ist nur eine Approximation).

x : z. B. Richtung galaktisches Zentrum oder Richtung Andromeda

y, z : rechtshändiges System

Das mitbewegte KOORDINATENSYSTEM ist wie folgt definiert:

x' : nach E (Osten)

y' : nach N (Norden)

z' : nach oben (senkrecht zum Erdboden)

Erdradius: $r_0 = 6.36 \cdot 10^6$ m

Erdrotation Winkelgeschwindigkeit: $\omega = \frac{2\pi}{1\text{d}} = 0.727 \cdot 10^{-4} \frac{1}{\text{s}}$

geographische Breite: $\vartheta = \frac{\pi}{2} - \theta$

Die Winkelgeschwindigkeit ist im gestrichenen Bezugssystem

$$\boldsymbol{\omega} = \omega (0, \cos \vartheta, \sin \vartheta) \quad (5.2.34)$$

Der Vektor \mathbf{R}_0 hat die Länge

$$R_0 = r_0 \sin(\pi/2 - \vartheta) = r_0 \cos(\vartheta) \quad (5.2.35)$$

Im gestrichenen Bezugssystem hat \mathbf{R}_0 die Koordinaten

$$\mathbf{R}'_0 = R_0 (0, -\sin(\vartheta), \cos(\vartheta)) = r_0 (0, -\sin(\vartheta) \cos(\vartheta), \cos^2(\vartheta)) \quad (5.2.36)$$

ZENTRIFUGALKRAFT:

$$\mathbf{F}_{\text{zentrifugal}} = m\omega^2 \mathbf{R}_0 = m\omega^2 r_0 (0, -\sin \vartheta \cos \vartheta, \cos^2 \vartheta) \quad (5.2.37)$$

oder betragsmässig

$$|\mathbf{F}_{\text{zentrifugal}}| = F_{\text{zentrifugal}} = m\omega^2 r_0 \cos(\vartheta) \quad (5.2.38)$$

Die Komponente parallel zum Boden (also in der y' -Richtung ist

$$\begin{aligned} |\mathbf{F}_{\text{zentrifugal},y}| &= F_{\text{zentrifugal},y} \\ &= -m\omega^2 r_0 \sin(\vartheta) \cos(\vartheta) = -\frac{m\omega^2 r_0}{2} \sin(2\vartheta) \end{aligned} \quad (5.2.39)$$

Wenn \mathbf{v}' die Relativgeschwindigkeit ist, gilt in x', y', z', t' für die Corioliskraft:

$$\mathbf{F}_{\text{Coriolis}} = 2m\omega \begin{pmatrix} v'_x \\ v'_y \\ v'_z \end{pmatrix} \times \begin{pmatrix} 0 \\ \cos \vartheta \\ \sin \vartheta \end{pmatrix} = 2m\omega \begin{pmatrix} v'_y \sin \vartheta - v'_z \cos \vartheta \\ -v'_x \sin \vartheta \\ v'_x \cos \vartheta \end{pmatrix} \quad (5.2.40)$$

5.2.5.1. Anwendung: Foucault-Pendel

Versuch 34:  Versuch zur Vorlesung:
Foucault-Pendel (Versuchskarte SW-015)

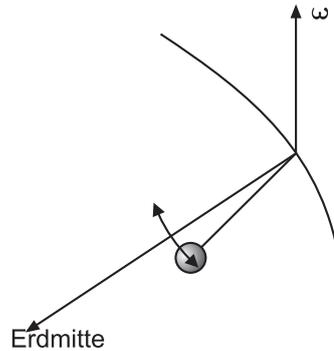


Abb. 5.11.: FOUCAULT-PENDEL benannt nach Léon Foucault

Das FOUCAULT-PENDEL nach Léon Foucault ist an einem Punkt mit der Erde verbunden.

$-\omega$ projiziert auf z' , dies entspricht der Drehgeschwindigkeit gegen x', y', z' .
Wir erhalten die Gleichungen

$$\omega_{\text{Foucault}} = -\omega'_z = -\omega \sin \vartheta \tag{5.2.41}$$

und für die Rotationsperiode

$$|T| = \frac{2\pi}{\omega_{\text{Foucault}}} = \frac{2\pi}{\omega \sin \vartheta} = \frac{1 \text{ d}}{\sin \vartheta} \tag{5.2.42}$$

5.2.5.2. Anwendung: Gezeiten *

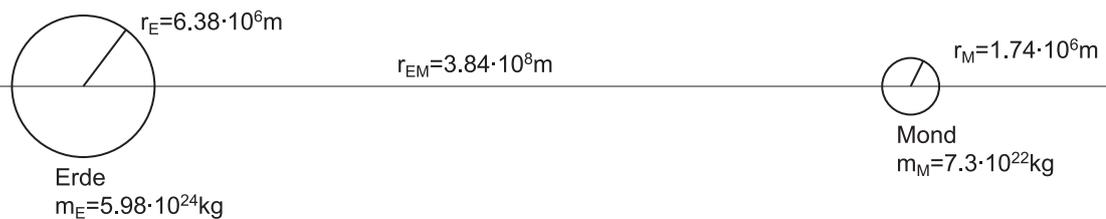


Abb. 5.12.: Erde und Mond

Abbildung 5.12 skizziert die Lage, die Abstände und die Größen von Erde und Mond. Die Werte der Parameter sind auch in der folgenden Tabelle 5.5 angegeben.

Erde	$m_E = 5.98 \cdot 10^{24} \text{ kg}$
	$r_E = 6.38 \cdot 10^6 \text{ m}$
Mond	$m_M = 7.3 \cdot 10^{22} \text{ kg}$
	$r_M = 1.74 \cdot 10^6 \text{ m}$
Abstand	$r_{EM} = 3.84 \cdot 10^8 \text{ m}$

Tab. 5.5.: Parameter von Erde und Mond

Der Massenmittelpunkt des Systems Erde-Mond wird wie folgt berechnet:

$$\begin{aligned}
 r_S &= \frac{r_{EM} m_M}{m_E + m_M} \\
 &= 3.8 \cdot 10^8 \frac{7.3 \cdot 10^{22}}{6 \cdot 10^{24}} \text{ m} \\
 &= \frac{3.8}{6} \cdot 7.3 \cdot 10^6 \text{ m} \\
 &= 6.3 \cdot 7.3 \cdot 10^5 \text{ m} \\
 &\approx 4.6 \cdot 10^6 \text{ m}
 \end{aligned} \tag{5.2.43}$$

Erde und Mond drehen sich um den gemeinsamen Massenmittelpunkt. Abbildung 5.13 skizziert dessen Lage.

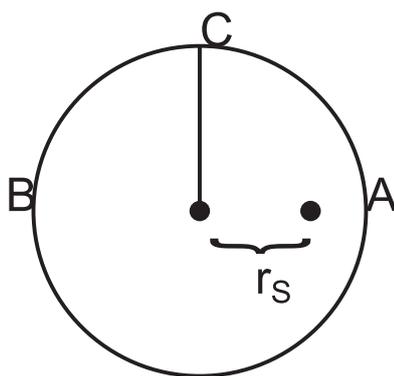


Abb. 5.13.: Raumfestes KOORDINATENSYSTEM der Erde

Bezogen auf den Erdmittelpunkt herrscht die Gravitationskraft

$$\frac{Gm_M}{r_{em}^2} = a_z$$

des Mondes, die in diesem Punkt auch gleich der ZENTRIFUGALKRAFT der Erdmasse (konzentriert auf den Schwerpunkt der Erde) ist. Wir rechnen alle Beschleunigungen nach rechts, also in der Richtung des Mondes, positiv.

Weiter ist die Geschwindigkeit des Punktes A bezogen auf die Geschwindigkeit v_S des Schwerpunktes S gegeben durch

$$v_A = v_S \frac{r_E - r_S}{r_S}$$

Ebenso gilt für den Punkt B

$$v_B = v_S \frac{r_E + r_S}{r_S}$$

Die Zentrifugalbeschleunigungen berechnen sich dann für A aus

$$a_{z,A} = \frac{v_A^2}{r_E - r_S}$$

und

$$a_{z,B} = \frac{v_B^2}{r_E + r_S}$$

Wenn man die Werte einsetzt, bekommt man die Beziehungen in der Tabelle 5.6. Die Punkte A und B beziehen sich auf die Lage in Abbildung 5.13.

	Punkt A	Punkt B
Feldvektor der Gravitation des Mondes g_M	$\frac{Gm_M}{(r_{EM} - r_E)^2}$	$\frac{Gm_M}{(r_{EM} + r_E)^2}$
Zentrifugalbeschleunigung a_z	$a_z \cdot \frac{r_E - r_S}{r_S} = \frac{Gm_M}{r_{EM}^2} \frac{r_E - r_S}{r_S}$	$-a_z \cdot \frac{r_E + r_S}{r_S} = \frac{-Gm_M}{r_{EM}^2} \frac{r_E + r_S}{r_S}$
Summe der Beschleunigungen a	$\frac{Gm_M}{r_{EM}^2} \left(\frac{2r_E}{r_{EM}} + \frac{r_E}{r_S} \right)$	$-\frac{Gm_M}{r_{EM}^2} \left(\frac{2r_E}{r_{EM}} + \frac{r_E}{r_S} \right)$

Tab. 5.6.: Gleichungen zur Berechnung der Gezeiten bezogen auf Abbildung 5.13.

In C am Pol gibt es die Zentrifugalbeschleunigung

$$a_z \approx \frac{Gm_M}{r_{EM}^2} \cdot \frac{r_E}{r_S}$$

Zwischen C und A sowie B gibt es die Differenz der Beschleunigungen

$$|a_{Gez}| = \frac{2Gm_M r_E}{r_{EM}^3} \quad (5.2.44)$$

Vergleichen wir diese Werte mit g , dem Standardwert des Feldvektors der Gravitation an der Erdoberfläche, so erhalten wir

$$\frac{a_{Gez}}{g} = \frac{2Gm_M r_E r_E^2}{(r_{EM})^3 Gm_E} = 2 \frac{m_M}{m_E} \left(\frac{r_E}{r_M} \right)^3 \sim 10^{-7} \quad (5.2.45)$$

Beispiel: Diese Gleichungen können zur Berechnung der Schwerkraft in einem Raumschiff verwendet werden. Abbildung 5.14 skizziert die Geometrie zur Berechnung.

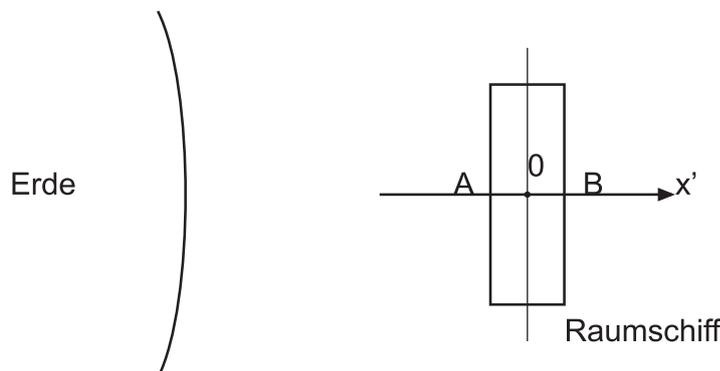


Abb. 5.14.: „Schwerkraft“ in einem Raumschiff

Nur im Massenmittelpunkt des Raumschiffes ist die ZENTRIFUGALKRAFT gleich der Gravitationskraft. Damit gibt es dort scheinbar keine Gravitation.

Im Punkt A (Abbildung 5.14) ist der Betrag der Kraft der GRAVITATION grösser als der Betrag der ZENTRIFUGALKRAFT.

Im Punkt B (Abbildung 5.14) ist der Betrag der Kraft der GRAVITATION kleiner als der Betrag der ZENTRIFUGALKRAFT.

Abbildung 5.15 skizziert diesen Sachverhalt.

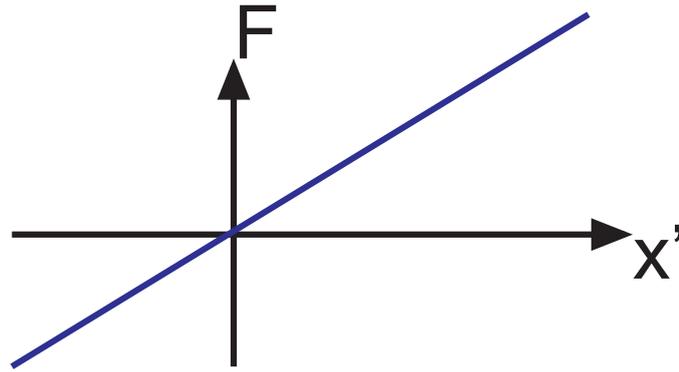


Abb. 5.15.: „Schwerkraft“ in einem Raumschiff in radialer Richtung

Im Raumschiff ist die Gravitationskraft ausser am Massenmittelpunkt nicht „Null“.

5.3. Spezielle Relativitätstheorie

5.3.1. Widersprüche zur klassischen Relativität

- Phänomene der Elektrizität widersprechen dem Galileischen Relativitätsprinzip (nach Galileo Galilei). Die Maxwellgleichungen (nach James Clerk Maxwell) sind nicht invariant gegenüber der Galileischen Relativität.
- Es wurde postuliert, dass Licht sich in einem Äther fortpflanzt.

Was passiert bei der Fortpflanzung im Äther? Das Beispiel eines Schwimmers in der Donau zeigt:

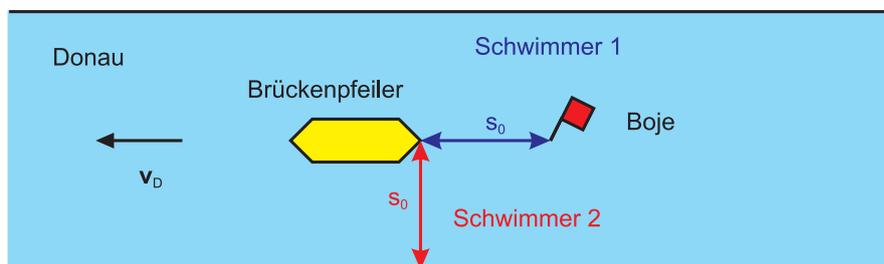


Abb. 5.16.: Schwimmen mit und senkrecht zur STRÖMUNG.

Jeder Schwimmer habe die GESCHWINDIGKEIT v_s gegen das Wasser, beide schwimmen die Strecke s_0 hin und zurück

Schwimmer 1) schwimmt vom Pfeiler zur Boje und zurück.

$$t_1 = \frac{s_0}{v_s + v_D} + \frac{s_0}{v_s - v_D} = \frac{s_0 (v_s - v_D + v_s + v_D)}{v_s^2 - v_D^2} = \frac{2v_s s_0}{v_s^2 - v_D^2} = \frac{2s_0}{v_s \left(1 - \frac{v_D^2}{v_s^2}\right)}$$

Schwimmer 2) schwimmt vom Pfeiler ans Ufer und zurück. Damit er wieder beim Pfeiler ankommt, muss er seine Schwimmrichtung um den Winkel α gegen die STRÖMUNG vorhalten.

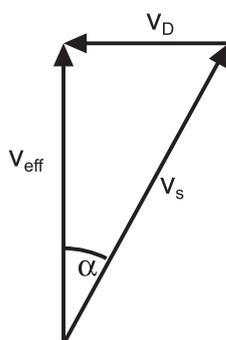


Abb. 5.17.: Vorhalten des Schwimmers 2.

Der Vorhaltewinkel wird gegeben durch

$$\sin \alpha = \frac{v_D}{v_s} \quad (5.3.1)$$

Dann ist die effektive GESCHWINDIGKEIT

$$v_{eff} = v_s \cos \alpha \quad (5.3.2)$$

$$t_2 = \frac{2s_0}{v_{eff}} = 2 \frac{s_0}{v_s \cos \alpha} = \frac{2s_0}{v_s \sqrt{1 - \frac{v_D^2}{v_s^2}}} \quad (5.3.3)$$

Die beiden Schwimmer brauchen unterschiedlich lange. Das Verhältnis ihrer Schwimmzeiten ist

$$\frac{t_1}{t_2} = \frac{2v_s s_0 \sqrt{v_s^2 - v_D^2}}{(v_s^2 - v_D^2) 2s_0} = \frac{v_s}{\sqrt{v_s^2 - v_D^2}} = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v_D^2}{v_s^2}}} \quad (5.3.4)$$

unabhängig von s_0 .

Der Zeitunterschied ist, andererseits

$$\begin{aligned}
 \Delta t &= t_1 - t_2 \\
 &= \frac{2s_0}{v_s \left(1 - \frac{v_D^2}{v_s^2}\right)} - \frac{2s_0}{v_s \sqrt{1 - \frac{v_D^2}{v_s^2}}} \\
 &= \frac{2s_0}{v_s \left(1 - \frac{v_D^2}{v_s^2}\right)} \left(1 - \sqrt{1 - \frac{v_D^2}{v_s^2}}\right) \\
 &\approx \frac{2s_0}{v_s \left(1 - \frac{v_D^2}{v_s^2}\right)} \left(1 - \left(1 - \frac{v_D^2}{2v_s^2} + O\left(\frac{v_D^4}{v_s^4}\right)\right)\right) \\
 &\stackrel{v_D \ll v_s}{\approx} \frac{2s_0}{v_s} \frac{v_D^2}{2v_s^2} \\
 &= \frac{s_0 v_D^2}{v_s^3}
 \end{aligned} \tag{5.3.5}$$

Wir machen nun die folgende Identifikation

- Schwimmer → Licht
- Donau → Äther
- $v_s \rightarrow c$
- $v_D \rightarrow v_{\text{Äther}}$

Wir erhalten also

$$\Delta t = \frac{s_0 v_{\text{Äther}}^2}{c^3} \tag{5.3.6}$$

Die maximale Geschwindigkeitsdifferenz durch den Äther ist im Laufe eines Jahre zwei mal die Bahngeschwindigkeit der Erde um die SONNE, also $60 \frac{\text{km}}{\text{s}}$.

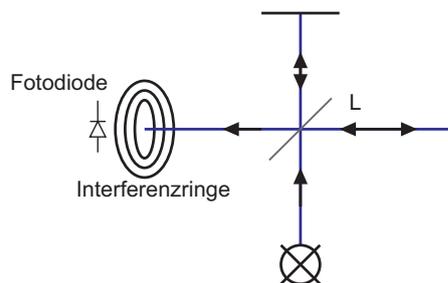


Abb. 5.18.: Michelson-Morley-Experiment (nach Albert Michelson und Edward Morley): Interferometrische Längenmessung. Der Weglängenunterschied wird entweder über das Zählen von Interferenzringen (Technologie des 19. Jahrhunderts) oder über eine Messung der Intensität im Zentrum mit einer Fotodiode bestimmt.

Der zu Δt gehörende Weglängenunterschied Δx ist

$$\Delta x = c\Delta t = \frac{s_0 v_{\text{Äther}}^2}{c^2} \quad (5.3.7)$$

Im Michelson-Morley-Versuch (nach Albert Michelson und Edward Morley) erwartet man für die verwendeten Parameter

$$\left. \begin{array}{l} L = 10 \text{ m} \\ \lambda = 300 \text{ nm} \\ v_{\text{Äther}} = 30 \frac{\text{km}}{\text{s}} \\ c = 300\,000 \frac{\text{km}}{\text{s}} \end{array} \right\} \text{eine Verschiebung um knapp einen Interferenzring.}$$

Wenn man eine Verschiebung um einen Viertel Interferenzring beobachten kann, dann gilt für die Äthergeschwindigkeit

$$v_{\text{Äther}} \geq c \sqrt{\frac{\Delta x}{s_0}} = 3 \cdot 10^8 \frac{\text{m}}{\text{s}} \cdot \sqrt{\frac{(3 \cdot 10^{-7} \text{ m})/4}{10 \text{ m}}} = 18\,000 \frac{\text{m}}{\text{s}} \quad (5.3.8)$$

Wie die Rechnung zeigt, ist das Michelson-Morley-Experiment an der Grenze der Signifikanz. Der aufgrund der Messdaten durchaus zweifelhafte Befund der beiden wurde später glänzend bestätigt. Heute wird eine äquivalente Technik zur Gravitationswellendetektion angewandt.

Es wurde aber kein Gangunterschied beobachtet über eine Jahreszeit. Es gibt nun zwei Lösungen:

1. Äther wird durch die Erde mitgeführt, aber: die Lichtgeschwindigkeit in Flüssigkeiten zeigt einen verminderten Mitführeffekt $v = \frac{(c/n)+u}{1+(u/cn)}$ wobei u die Geschwindigkeit des Mediums mit dem Brechungsindex n ist. (Siehe Leonhardt und Piwnicki [LP00] und Fizeau [Fiz51]).
2. Hendrik Lorentz und George FitzGerald sagen, dass der in die Richtung der Ätherbewegung stehende Arm um $\sqrt{1 - \frac{v_{\text{Äther}}^2}{c^2}}$ kürzer wird und so die Laufzeit kompensiert. Experimente mit elektrischen Ladungen zeigen diese Längenkontraktion

Das Experiment kann so interpretiert werden: Das Interferometer bewegt sich gleich schnell gegenüber dem Äther, unabhängig von der Position auf der Erdbahn.

5.3.2. Theorie von Einstein

(Siehe P. A. Tipler und G. Mosca, *Physik* [TM04, pp. 1156]) (Siehe D. Meschede, *Gerthsen Physik* [Mes15, pp. 838])

Albert Einstein konnte die verschiedenen Beobachtungen und Theorien zu einem Gesamtbild zusammenfügen, der SRT („Zur Elektrodynamik bewegter Körper“ [Ein05]).

1. Es gibt kein physikalisch bevorzugtes Inertialsystem. Die Naturgesetze nehmen in allen Inertialsystemen dieselbe Form an.
2. Die Lichtgeschwindigkeit im Vakuum ist in jedem beliebigen Inertialsystem konstant unabhängig vom Bewegungszustand der Quelle.

Eine andere Formulierung des 2. Postulates ist

Jeder Beobachter misst für die Lichtgeschwindigkeit c im Vakuum den gleichen Wert.

Anders kann man auch sagen

- Relativitätsprinzip: Es gibt keine Möglichkeit, eine absolute GESCHWINDIGKEIT zu messen.
- Lichtgeschwindigkeit c ist unabhängig von der Bewegung der Lichtquelle.
- Licht breitet sich mit $c = 3 \cdot 10^8 \frac{\text{m}}{\text{s}}$ aus in jeden Inertialsystem.
- Information bewegt sich nicht schneller als mit c

Eine sehr gut lesbare Einführung in die Relativitätstheorie bietet das Buch von J. Freund, *Spezielle Relativitätstheorie für Studienanfänger*, [Fre04].

5.3.2.1. Punktereignisse

(Siehe D. Meschede, *Gerthsen Physik* [Mes15, pp. 838])

Ereignisse sind durch einen Ort und eine Zeit gegeben. Dies kann so ausgedrückt werden, dass 4 Koordinaten zur Angabe eines Ereignisses notwendig sind.

$$\mathbf{x} = \begin{pmatrix} x \\ y \\ z \\ ct \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} x_1 \\ x_2 \\ x_3 \\ x_4 \end{pmatrix} \quad (5.3.9)$$

Wir multiplizieren hier die Zeit mit der Lichtgeschwindigkeit, um ihr die Einheit einer Länge zu geben.

Zwei Ereignisse sind in jedem Inertialsystem gleichzeitig, wenn sie am ORT und zur gleiche ZEIT (an dem betreffenden Ort) stattfinden.

Ein Bezugssystem ist allgemein formuliert ein System von Mechanismen und materiellen Körpern, (Z.B. Uhren und Massstäbe), mit deren Hilfe die Lage anderer Körper zu einem bestimmten Zeitpunkt relativ zu den Massstäben angegeben werden kann (das Punktereignis).

Ein Körper ist also eine Folge von Punktereignissen. Man nennt diese Linie die **Weltlinie** des Körpers.

All das was sich auf mich wirkt, oder auf was ich wirken kann, muss sich in einem Gebiet befinden, von dem aus ein Punktereignis mit dem **jetzt** mit einer GESCHWINDIGKEIT $v < c$ verbunden werden kann. In einem KOORDINATENSYSTEM mit den Achsen x, y, z und ct bedeutet dies, dass nur Punktereignisse aufeinander einwirken können, bei denen die Steigung der Verbindungslinie steiler als $\pi/4$ ist.

5.3.2.2. Rückdatierung

(Siehe D. Meschede, *Gerthsen Physik* [Mes15, pp. 839])

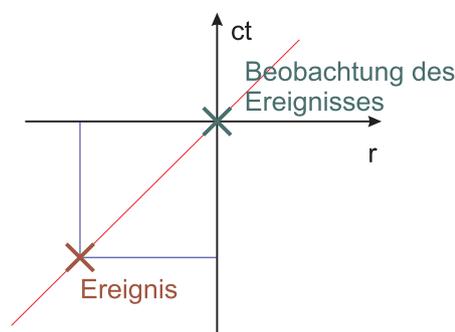


Abb. 5.19.: Rückdatierung der Beobachtung eines Ereignisses auf die wahre Zeit und den wahren Ort.

Wenn ich weiss, dass die Nachricht von einem Ereignis mich mit einer bestimmten Laufzeit aus einer bestimmten Richtung erreicht, kann ich die Zeit und den Ort des Ereignisses bestimmen. Durch diese sogenannte Rückdatierung kann es mir gelingen, festzustellen, wann und wo ein oder mehrere Ereignisse stattgefunden haben sowie ob mehrere Ereignisse für andere Beobachter gleichzeitig sind.

Um die Lage eines Punktereignisses in einer für alle möglichen Beobachter nachvollziehbaren Weise anzugeben, muss das Hilfsmittel der **Rückdatierung** angewandt werden.

Im Regelfall werden bei der Diskussion der speziellen Relativitätstheorie Licht- oder Radiosignale verwendet. Sie haben den Vorteil, dass ihre Ausbreitungsgeschwindigkeit in allen Inertialsystemen c ist. Natürlich könnten wir auch Schall, oder jedes andere Medium verwenden: die Berechnungen wären durch die niedrigere GESCHWINDIGKEIT bedingt aber komplizierter.

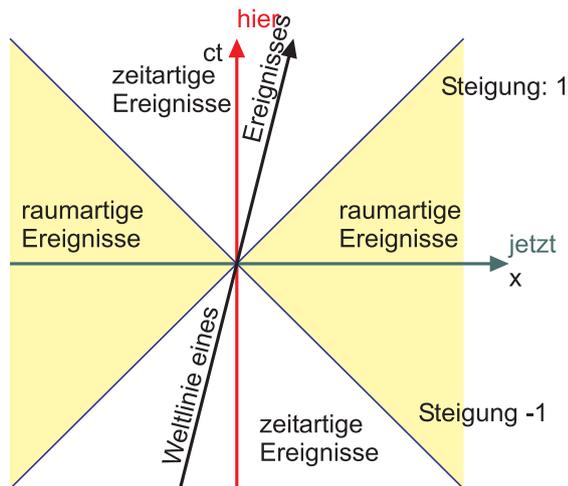


Abb. 5.20.: Die Zeitachse wird mit ct bezeichnet, um die gleiche Einheit wie die x -Achse zu haben. Die x -Achse fasst alles zusammen, was **jetzt** geschieht. Die ct -Achse fasst alles zusammen, was am Ort des Beobachters, **hier** geschieht. Zum dargestellten Zeitpunkt hat der Beobachter bei $x = 0$ und $ct = 0$ Kenntnis über alles was im zeitartigen Gebiet unterhalb der x -Achse liegt. Alles was im zeitartigen Gebiet über der x -Achse liegt, kann beeinflusst werden. Zum dargestellten Zeitpunkt gibt es keine gegenseitige Beeinflussung von Punkten im raumartigen Gebiet.

5.3.2.3. Relativistisches Mass

Wir definieren als Mass (verallgemeinerte Längenmessung)

$$s_{1,2}^2 = (x_2 - x_1)^2 + (y_2 - y_1)^2 + (z_2 - z_1)^2 - c^2(t_2 - t_1)^2 \tag{5.3.10}$$

Dies ist analog zum Euklidischen Mass

$$s_{1,2,Euklid}^2 = (x_2 - x_1)^2 + (y_2 - y_1)^2 + (z_2 - z_1)^2$$

Zwei Ereignisse heissen ZEITARTIG, wenn

$$s_{1,2}^2 < 0$$

Zwei Ereignisse heissen RAUMARTIG, wenn

$$s_{1,2}^2 > 0$$

5.3.2.4. Gleichzeitigkeit

Zwei Novae explodieren im Weltall. Wir betrachten diese Ereignisse in zwei Bezugssystemen, dem Bezugssystem von A und dem dazu mit der Geschwindigkeit v bewegten Bezugssystem von B .

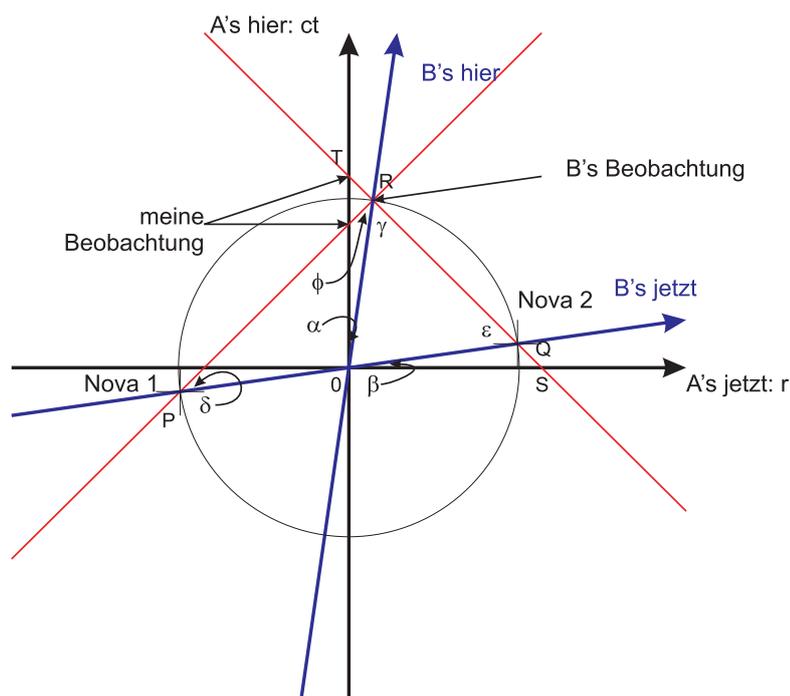


Abb. 5.21.: Die zwei Novae sollen an den angegebenen Orten und Zeiten ausbrechen. „B“ befindet sich in einem Inertialsystem, das sich mit der GESCHWINDIGKEIT v gegenüber dem Inertialsystem von „A“ bewegt.

In der Abbildung stellt die horizontale Achse alle drei Raumkoordinaten zusammen dar. Am Ort $r = 0$ befindet sich A in Ruhe. Deshalb ist die Zeitachse von A sein „hier“. Andererseits haben alle Punkte auf der r -Achse die gleich Zeit wie

A , sie befinden sich also „jetzt“. Die „hier“ und „jetzt“ eines sich in einem mit der GESCHWINDIGKEIT v gegenüber A s Inertialsystem bewegenden Beobachters B sind gekippt gegenüber meinen Koordinatenachsen, wobei der Kippwinkel α der Zeitachse (ct' , „hier“) durch die Geschwindigkeit gegeben ist. Unbekannt ist der Kippwinkel β der Raumachse (r' , „jetzt“). B soll gleichzeitig die Explosion von je einer Nova links und rechts von ihm beobachten. Beide Novae sollen den gleichen Abstand von B haben. Sie sollen, als B s Weltlinie die von A kreuzte ausgebrochen sein.

Dies kann wie folgt eingesehen werden:

- Licht breitet sich mit c in jedem Inertialsystem aus. Ich kann also, auch wenn ich nicht weiss, wie die Geschwindigkeiten in B s System zu transformieren sind, die Weltlinie des Lichtes angeben.
- Die Zeitachse von B ist seine GESCHWINDIGKEIT u . Die beiden Weltlinien des Lichtes aus jedem der beiden Ereignisse müssen sich auf B s Weltlinie, seiner ct' -Achse, schneiden.
- Der Winkel PRQ ist ein rechter Winkel, da beide Lichtgeraden die x -Achse von A unter $\pi/4$ schneiden. Also ist PQR ein rechtwinkliges Dreieck.
- Da B die beiden Novae gleichzeitig sieht, muss der Abstand gleich zur Zeitachse von B (ct') gleich sein. Also ist der Schnittpunkt der Orts- und der Zeitachse in B s System der Mittelpunkt des Thaleskreises des rechtwinkligen Dreiecks RPQ . Deshalb sind die Strecken $\overline{OP} = \overline{OQ} = \overline{OR}$ gleich.

Zwischenbeobachtung: Die beiden roten Linien unter $\pi/4$ stellen die Ausbreitung des Lichtes dar, die LICHTGERADEN: die Lichtgeschwindigkeit bei unserer Wahl der Koordinaten ist 1. Die beiden roten Linien durch die beiden Ereignisse zeigen, dass B beide Novae gleichzeitig wahrnimmt. A hingegen sieht zuerst die Nova 1, dann die Nova 2, da der Schnittpunkt der ersten roten Linie mit der ct -Achse unter dem der zweiten Linie liegt.

Der Begriff der Gleichzeitigkeit hängt vom betrachteten Inertialsystem ab.

- B s Geschwindigkeit gegenüber A legt den Winkel α fest. Gesucht ist der Winkel β
- Aus dem Winkel PRQ liest man ab:

$$\pi/2 = \phi + \gamma.$$

- Da das DREIECK QOR gleichschenkelig ist, ist auch

$$\epsilon = \gamma$$

- Aus dem Dreieck ORT und dem Winkel der beiden Lichtgeraden zur ct -Achse beziehungsweise zur r -Achse von $\pi/4$ folgt

$$\alpha + 3\pi/4 + \phi = \pi$$

oder

$$\alpha = \pi/4 - \phi.$$

- Aus dem Dreieck OSQ und dem Winkel der beiden Lichtgeraden zur ct -Achse beziehungsweise zur r -Achse von $\pi/4$ folgt

$$\beta + \pi/4 + [\pi - \epsilon] = \pi$$

und mit $\epsilon = \gamma = \pi/2 - \phi$ folgt

$$\beta = \epsilon - \pi/4 = \pi/4 - \phi.$$

Also ist

$$\alpha = \beta \tag{5.3.11}$$

Diagramme wie das aus der Abbildung 5.21 heißen MINKOWSKI-DIAGRAMME.

Die von Hermann Minkowski, „Die Grundgleichungen für die elektromagnetischen Vorgänge in bewegten Körpern“ ([Min08; Min10]) entwickelte Mathematik ermöglicht eine anschauliche Darstellung der SRT in einer Raum- und einer Zeitdimension.

Je schneller B ist, desto mehr werden, von A aus gesehen, seine Achsen gegen die $\pi/4$ Linie gekippt.

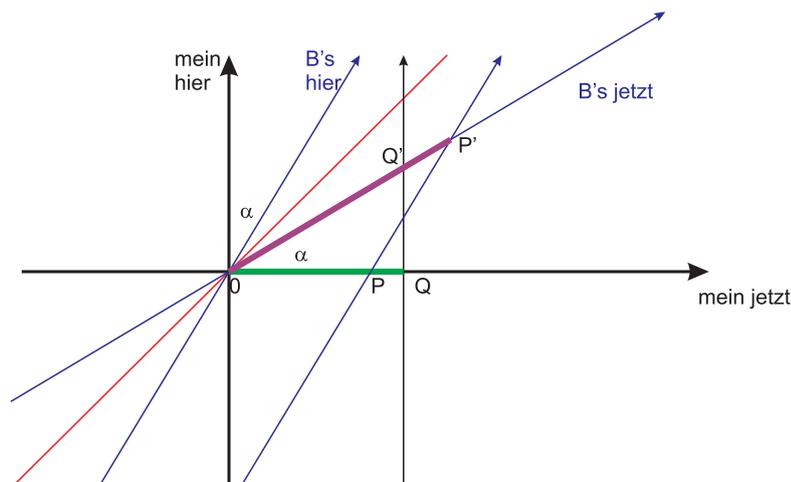


Abb. 5.23.: Massenstabsvergleich

Die beiden Koordinatenursprünge (*Bs* und meiner) sollen übereinander liegen. *Bs* KOORDINATENSYSTEM ist gekippt. Alle seine eindimensionalen Objekte sind parallel zu seiner **jetzt**-Achse, genauso wie alle meine eindimensionalen Objekte parallel zu meiner **jetzt**-Achse sind. Zum Zeitpunkt $t = 0$ (gilt für beide) ist das linke Ende je eines Massenstabes genau am Ursprung. Das Ende meines Massenstabes ist in Q und bewegt sich weiter zu Q' . Das rechte Ende von *Bs* Massenstab beschreibt die Linie P nach P' . Für mich ist zur Zeit $t = 0$ das Ende von *Bs* Massenstab in P , für ihn ist es in P' . Analog sagt *B*, dass mein Massenstab zur Zeit $t = 0$ in Q' ist, während es für mich in Q ist.

Da kein Bezugssystem bevorzugt ist, muss meine Beschreibung der Situation und seine äquivalent sein.

Mein Massenstab ist für *B* verkürzt, während seiner für mich kürzer ist. Der Verkürzungsfaktor f muss für beide der gleiche sein:

$$f = \frac{\overline{0P}}{\overline{0Q}} = \frac{\overline{0Q'}}{\overline{0P'}} \quad (5.3.12)$$

und damit auch

$$f^2 = \frac{\overline{0P} \cdot \overline{0Q'}}{\overline{0Q} \cdot \overline{0P'}}$$

Nun ist

$$\frac{\overline{0Q'}}{\overline{0Q}} = \frac{1}{\cos \alpha}$$

und nach dem Sinussatz (siehe (L.1.1))

$$\frac{\overline{0P}}{\overline{0P'}} = \frac{\sin(\pi/2 - 2\alpha)}{\sin(\pi/2 + \alpha)} = \frac{\cos(2\alpha)}{\cos \alpha}$$

Damit ist

$$f^2 = \frac{\cos(2\alpha)}{\cos^2 \alpha} = \frac{\cos^2 \alpha - \sin^2 \alpha}{\cos^2 \alpha} = 1 - \tan^2 \alpha \quad (5.3.13)$$

f ist die Steigung der Weltline eines Punktes mit der GESCHWINDIGKEIT v .

$$v = \frac{x}{t} = \frac{cx}{ct}$$

Die Steigung ist dann

$$\frac{v}{c} = \frac{x}{ct} = \tan \alpha$$

Wir erhalten also die nach Hendrik Lorentz benannte

Lorentz-Kontraktion

$$f = \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}} \quad (5.3.14)$$

Die in ihrem Ruhesystem gemessene Länge ℓ erscheint in einem dazu in Richtung der Länge bewegten Bezugssystem mit der Länge

$$\ell' = \ell \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}} \quad (5.3.15)$$

In jedem gegen das Inertialsystem des Beobachters mit v bewegten Inertialsystem erscheinen die in Richtung der Bewegung zeigenden Längen um $f = \frac{1}{\gamma} = \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}$ verkürzt.

γ ist die in Arbeiten zur speziellen oder allgemeinen Relativitätstheorie übliche Abkürzung für den hier $1/f$ genannten von der Geschwindigkeit abhängigen Faktor (siehe auch Gleichung (5.3.81)). Nach Gleichung (5.3.80) ist $\beta = \frac{v}{c}$.

In mehreren Dimensionen entstehen durch die Laufzeiten vom Bildpunkt zum Auge zusätzliche Verzerrungen, so dass Objekte nicht einfach verkürzt erscheinen.

Als Beispiel betrachten wir eine Länge. a sei die Länge gemessen im ruhenden System. a' sei die Länge gemessen im bewegten System. Dann ist

$$a = f \cdot a' = a' \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}$$

5.3.4. Uhrenvergleich

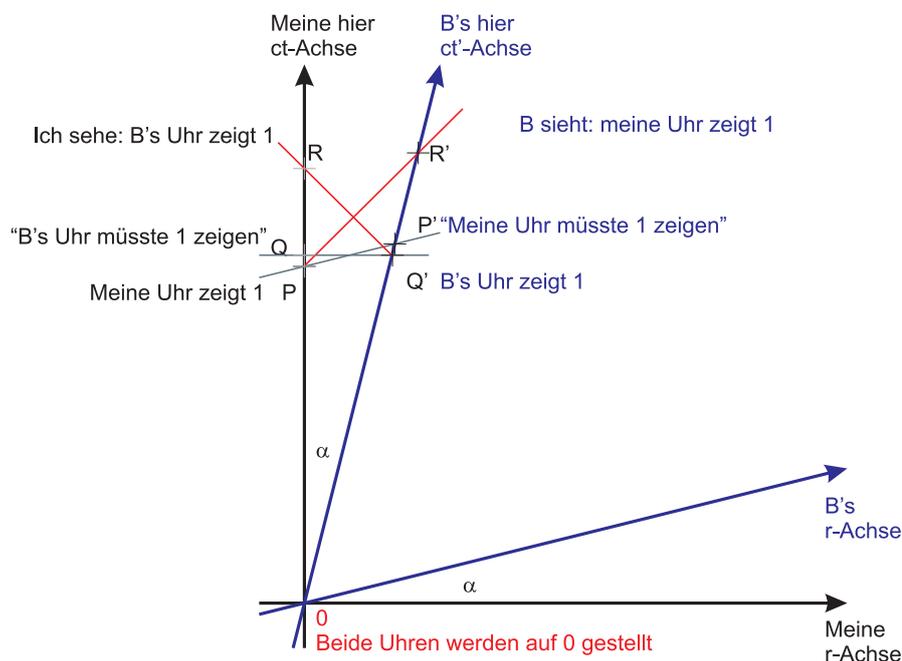


Abb. 5.24.: Darstellung des Uhrenvergleichs.

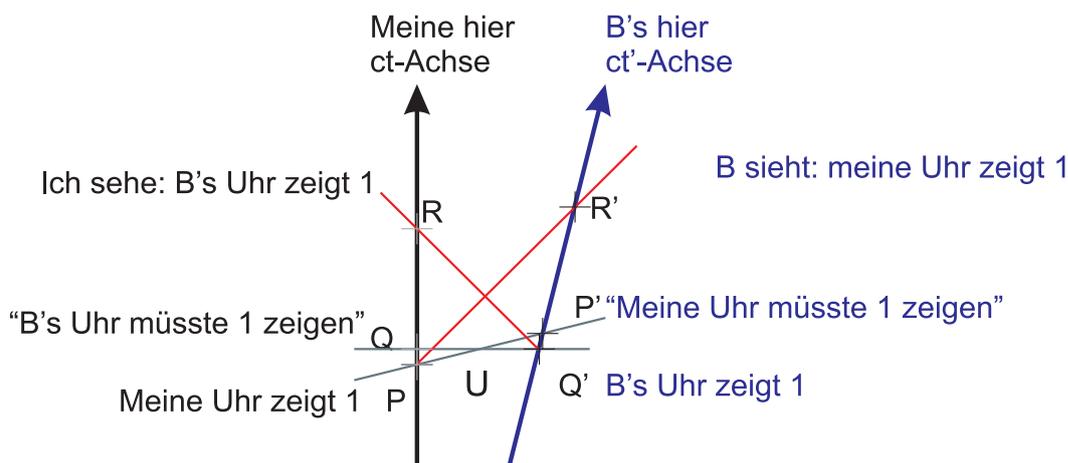


Abb. 5.25.: Vergrößerte Darstellung aus der vorherigen Abbildung 5.24.

Aus R , beziehungsweise R' kann das Punktereignis „Uhr zeigt 1“ im anderen Bezugssystem rekonstruiert werden. Die Argumentation ist analog wie beim Längenvergleich. Wir fordern:

$$f = \frac{\overline{0P}}{\overline{0Q}} = \frac{\overline{0Q'}}{\overline{0P'}}$$

und damit

$$f^2 = \frac{\overline{0P} \overline{0Q'}}{\overline{0Q} \overline{0P'}}$$

$0QQ'$ ist ein rechtwinkliges DREIECK. Also ist

$$\frac{\overline{0Q}}{\overline{0Q'}} = \cos \alpha$$

Das DREIECK $0PP'$ ist ein allgemeines DREIECK, bei dem der Sinussatz (siehe (L.1.1))

$$\frac{a}{\sin \alpha} = \frac{b}{\sin \beta} = \frac{c}{\sin \gamma} = 2R$$

angewendet werden kann, wobei b die β gegenüberliegende Seite ist, und analog weiter.

Wenn wir den Schnittpunkt $\overline{PP'}$ mit $\overline{QQ'}$ mit U bezeichnen, so ist das rechtwinklige DREIECK UQP kongruent zu $0QQ'$. Also ist $\angle PUQ = \alpha$ und $\angle UPQ = \pi/2 - \alpha$. Der Aussenwinkel dazu ist $\angle 0PP' = \pi/2 + \alpha$. Dieser Winkel liegt $\overline{0P'}$ gegenüber. Aus der Winkelsumme im DREIECK bekommt man schliesslich $\angle 0P'P = \pi - \alpha - (\pi/2 + \alpha) = \pi/2 - 2\alpha$. Dieser Winkel liegt $\overline{0P}$ gegenüber. Also ist

$$\frac{\overline{0P}}{\sin(\pi/2 - 2\alpha)} = \frac{\overline{0P'}}{\sin(\pi/2 + \alpha)}$$

und

$$\frac{\overline{0P}}{\overline{0P'}} = \frac{\sin(\pi/2 - 2\alpha)}{\sin(\pi/2 + \alpha)} = \frac{\cos(2\alpha)}{\cos \alpha}$$

sowie

$$f^2 = \frac{\overline{0P} \overline{0Q'}}{\overline{0Q} \overline{0P'}} = \frac{\overline{0P} \overline{0Q'}}{\overline{0P'} \overline{0Q}} = \frac{\cos(2\alpha)}{\cos \alpha} \frac{1}{\cos \alpha} = 1 - \tan^2 \alpha$$

$\tan \alpha$ ist die Steigung der Weltlinie. Also bekommen wir wieder (siehe auch Gleichung (5.3.81)).

$$f = \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}} = \frac{1}{\gamma} \quad (5.3.16)$$

Jeder Beobachter sieht die Uhr des anderen erst später die 1 erreichen. Bewegte Uhren gehen also langsamer wegen der **Zeitdilatation**.



Link zur Vorlesung: ([Zeitdilatation](#))

Zwischen zwei Punktereignissen misst derjenige Beobachter den kürzesten Zeitabstand, der sie (soweit möglich) direkt erlebt, also für den sie beide „hier“ sind.

Zwischen zwei Punktereignissen misst derjenige den kürzesten Abstand, für den sie gleichzeitig erfolgen (bei ihm ist der Masstab am längsten!).

Da wir keine Aussage über die Natur der Uhren gemacht haben, müssen wir schließen, dass die obige Aussage für alle Prozesse gilt.

Wir können das oben Gesagte auch so formulieren:

Im bewegten System (GESCHWINDIGKEIT v) am Punkt 0 gibt es zwei Ereignisse A und B im Abstand t'

Im Ruhesystem x, y, z, t misst man

$$t(x = vt, 0, 0) = \frac{t'(x' = 0, y' = 0, z' = 0)}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \quad (5.3.17)$$

Der Vollständigkeit halber steht unten noch das in den Lehrbüchern übliche, kaum verständliche Diagramm.

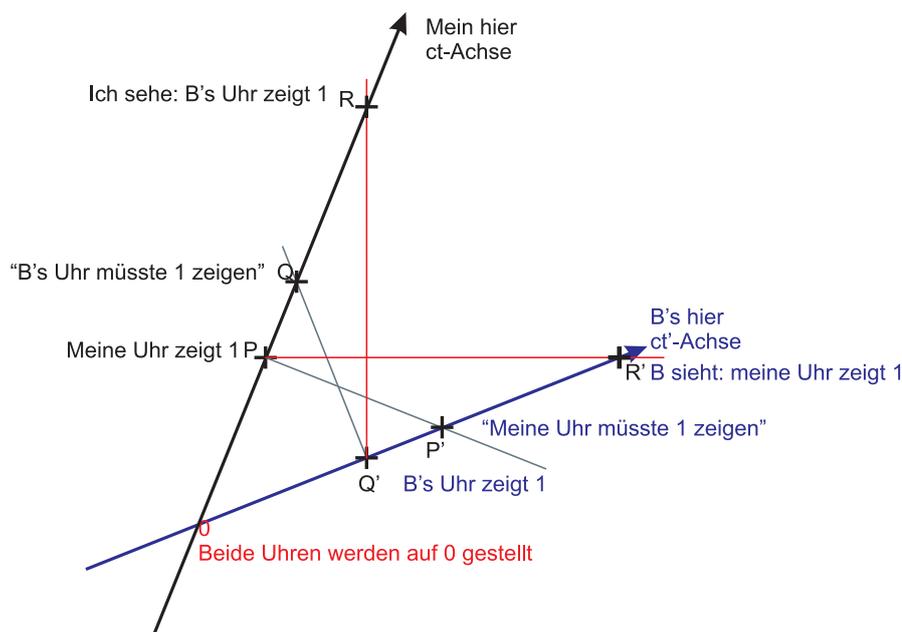


Abb. 5.26.: Traditionelle Darstellung des Uhrenvergleichs nach (Siehe D. Meschede, *Gerthsen Physik* [Mes15, pp. 842])

5.3.5. Der relativistische Dopplereffekt

Mit dem von Christian Doppler postulierten DOPPLEREFFEKT (*Ueber das farbige Licht der Doppelsterne und einiger anderer Gestirne des Himmels : Versuch einer*

das Bradley'sche Aberrations-Theorem als integrierenden Theil in sich schliessenden allgemeineren Theorie [Dop42] und „Bemerkungen zu meiner Theorie des farbigen Lichtes der Doppelsterne etc. mit vorzüglicher Rücksicht auf die von Herrn Dr. Ballot zu Utrecht dagegen erhobenen Bedenken“ [Dop46]) ist die Frequenzverschiebung einer von einer bewegten Quellen ausgesandten Welle (Schall oder elektromagnetisch) gemeint.

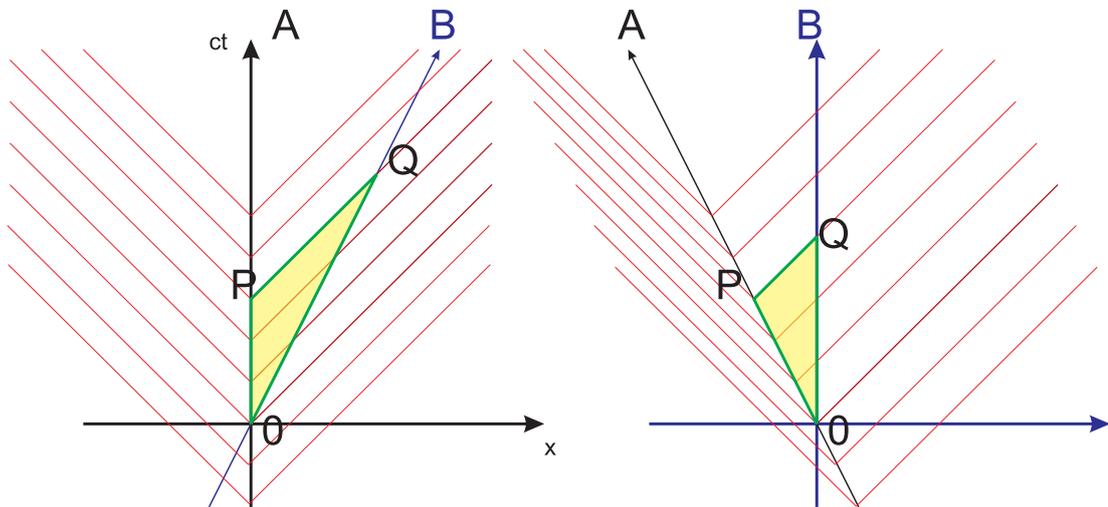


Abb. 5.27.: Der longitudinale relativistische Dopplereffekt. Links ist mein Standpunkt, rechts der von B .

Die obige Skizze soll die Frage klären, welche Periode T' B misst für ein Signal, für das ich die Periode T messe. Die Berechnung läuft wie folgt:

- B s Weltlinie läuft schräg zu der meinen.
- Sinussatz ((L.1.1)):

$$\overline{OQ} = \overline{OP} \frac{\sin \pi/4}{\sin(\pi/4 - \alpha)} = \overline{OP} \frac{1}{\cos \alpha - \sin \alpha}$$

- Die Zeitdifferenz ist durch den vertikalen Abstand gegeben:

$$\overline{OQ} \cos \alpha = \overline{OP} \frac{1}{1 - \tan \alpha} = \overline{OP} \frac{1}{1 - v/c}$$

- Damit ist

$$T' = \frac{T}{1 - v/c}$$

der normale Dopplereffekt, der für $v \ll c$ gilt.

- Die Zeiteinheit ist auf B s Zeitachse um $1/\sqrt{1 - v^2/c^2}$ grösser.

- Also muss

$$T' = T \frac{\sqrt{1 - v^2/c^2}}{1 - v/c}$$

sein.

- Mit der FREQUENZ $\nu = 1/T$ bekommt man:

$$\nu' = \nu \frac{1 - v/c}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} = \nu \sqrt{\frac{1 - v/c}{1 + v/c}}$$

B würde anders argumentieren (rechte Seite von Abbildung 5.27)

- Ohne Berücksichtigung der Zeitdilatation wäre:

$$T' = T \frac{\sin(3\pi/4 - \alpha)}{\sin(\pi/4)} = T \left(1 + \frac{v}{c}\right)$$

- Die Zeitdilatation, die nach B s Ansicht für mich gilt:

$$T' = T \frac{1 + v/c}{\sqrt{1 - v^2/c^2}}$$

- FREQUENZ:

$$\nu' = \nu \frac{\sqrt{1 - v^2/c^2}}{1 + v/c} = \nu \sqrt{\frac{1 - v/c}{1 + v/c}}$$

Der Dopplereffekt wird also durch die spezielle Relativitätstheorie für alle Inertialsysteme konsistent beschrieben.

Longitudinaler relativistischer Dopplereffekt:

$$\nu' = \nu \sqrt{\frac{1 - \frac{v}{c}}{1 + \frac{v}{c}}} \quad (5.3.18)$$

wenn im ungestrichenen System mit der FREQUENZ ν Strahlung ausgesendet wird und in dem mit v sich dazu bewegenden gestrichenen System ν' gemessen wird.

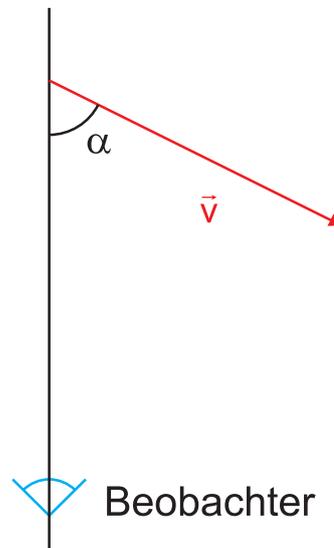


Abb. 5.28.: Bewegungsrichtung beim transversalen relativistischen Dopplereffekt.

Wenn eine Bewegung im Winkel α schräg zur Beobachtungsrichtung verläuft, ist der relevante Längenunterschied nicht $\Delta\ell'$ sondern $\Delta\ell' \cos \alpha$. Sei T' die Periodendauer im bewegten Bezugssystem und $\Delta\ell'$ die Distanz, um die sich das bewegte Bezugssystem in T' bewegt. Die Zeitdilatation ist unabhängig von der Bewegungsrichtung, die Längenkontraktion jedoch nicht!

Wir erhalten die Beziehungen

$$\Delta\ell \cos \alpha = -\frac{vT}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} \cos \alpha \tag{5.3.19a}$$

$$\Delta t' = \frac{T}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} \tag{5.3.19b}$$

$$T' = \Delta t' + \frac{-\Delta\ell \cos \alpha}{c} \tag{5.3.19c}$$

Eingesetzt ergibt sich

$$T' = \frac{T}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} + \frac{vT}{c\sqrt{1 - v^2/c^2}} \cos \alpha = \frac{T}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} \left(1 + \frac{v}{c} \cos \alpha \right)$$

Für die Frequenzen ($\nu = 1/T$) gilt dann

$$\nu' = \nu \frac{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}{1 + \frac{v}{c} \cos \alpha} \tag{5.3.20}$$

Für $\alpha = \frac{\pi}{2}$ bekommt man den transversalen Dopplereffekt

$$\nu' = \nu \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}} \quad (5.3.21)$$

Dies ist nichts anderes als ein Ausdruck der Zeitdilatation. Bei Schallwellen gibt es keinen transversalen Dopplereffekt.

Für $\alpha = 0$ erhalten wir den longitudinalen Dopplereffekt.

$$\nu' = \nu \sqrt{\frac{1 - \frac{v}{c}}{1 + \frac{v}{c}}} \quad (5.3.22)$$

5.3.6. Addition von Geschwindigkeiten

Mit diesem Gedankenexperiment soll die folgende Frage beantwortet werden: Wenn ein Inertialsystem 1 gegenüber dem Inertialsystem 2 die Geschwindigkeit u hat und dieses wiederum gegenüber dem Inertialsystem 3 die Geschwindigkeit v hat, was ist dann die Geschwindigkeit des Inertialsystems 1 gegenüber dem Inertialsystem 3.

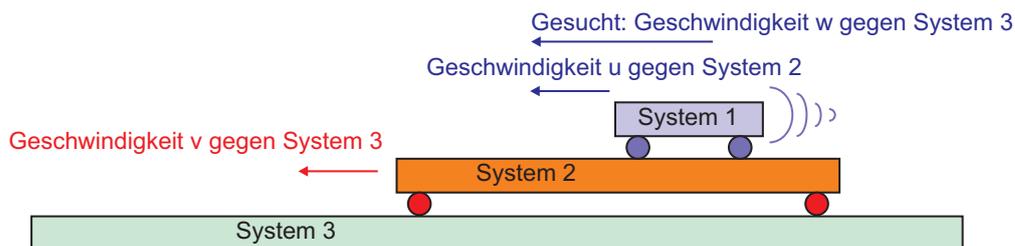


Abb. 5.29.: Drei gegeneinander sich bewegende Inertialsysteme

Wir berechnen die Geschwindigkeit w anhand eines Gedankenexperimentes. In diesem Gedankenexperiment soll ein Meteorit das Inertialsystem 1 darstellen, „ich“ das Inertialsystem 2 und B das Inertialsystem 3. Wir haben

- B s GESCHWINDIGKEIT gegen mein Bezugssystem sei v . (Inertialsystem 2 gegen Inertialsystem 3). Diese Geschwindigkeit zeigt (Reihenfolge!) in die positive x -Richtung.
- Die GESCHWINDIGKEIT des Meteoriten gegen mein Bezugssystem sei u in die negative x -Richtung (Inertialsystem 1 gegen Inertialsystem 2).
- Die Weltlinie des Meteoriten, die Weltlinie von B sowie meine Weltlinie kreuzen alle im Punkte 0.
- Zum Zeitpunkt der Kreuzung aller drei Weltlinien werden alle Uhren auf Null gesetzt.

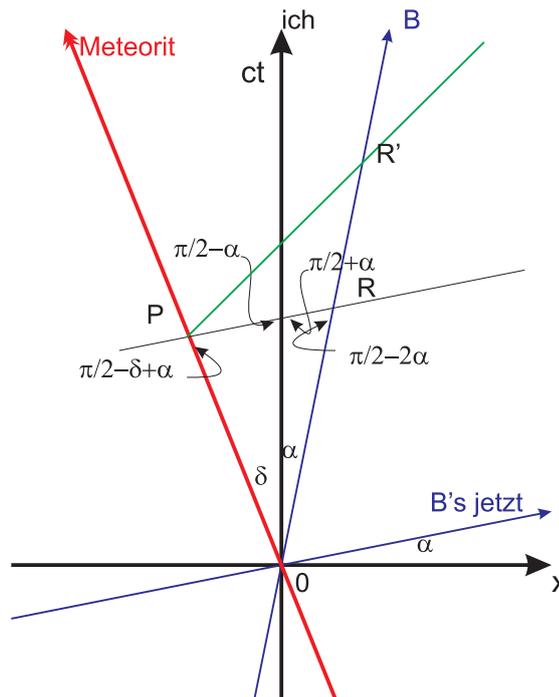


Abb. 5.30.: Addition von Geschwindigkeiten

Im Punkte R' misst B durch Rückdatierung, dass der Meteorit zur Zeit t' in P und er in R gewesen sind.

Die Länge einer Einheit auf B s ct' -Achse und die Länge einer Einheit von B s Ortsachse x' sind gleich, unabhängig von B s GESCHWINDIGKEIT v . Wäre das nicht so, dann wäre eine Achse, die ct' -Achse vor den anderen Achsen ausgezeichnet.

In dem durch R gegebenen Zeitpunkt t' bestimmt B die GESCHWINDIGKEIT des Meteoriten durch

$$w = \frac{\overline{PR}}{\left(\frac{\overline{OR}}{c}\right)} = c \frac{\overline{PR}}{\overline{OR}} \tag{5.3.23}$$

Damit berechnet man mit dem Sinussatz (siehe (L.1.1))

$$\begin{aligned} w &= c \frac{\overline{PR}}{\overline{OR}} = c \frac{\sin(\alpha + \delta)}{\sin(\pi/2 - \delta + \alpha)} && = c \frac{\sin(\alpha + \delta)}{\cos(\alpha - \delta)} \\ &= c \frac{\sin \alpha \cos \delta + \cos \alpha \sin \delta}{\cos \alpha \cos \delta + \sin \alpha \sin \delta} && = c \frac{\tan \alpha + \tan \delta}{1 + \tan \alpha \tan \delta} \\ &= c \frac{\frac{v}{c} + \frac{u}{c}}{1 + \frac{v}{c} \frac{u}{c}} && = \frac{v + u}{1 + uv/c^2} \end{aligned} \tag{5.3.24}$$

Die relativistische Summe zweier Geschwindigkeiten ist

$$w = \frac{u + v}{1 + uv/c^2} \quad (5.3.25)$$

ein Wert, der um $(1 + uv/c^2)^{-1}$ kleiner ist als bei der klassischen Addition von Geschwindigkeiten.

Es gibt die folgenden Spezialfälle:

- $v = c$: $w = \frac{u+c}{1+uc/c^2} = c \frac{u+c}{c+u} = c$ unabhängig von u
- $u = v$: $w = \frac{2u}{1+u^2/c^2}$
- $u = 0$: $w = \frac{0+v}{1+0v/c^2} = v$. Dies bedeutet, dass in dem Falle die klassischen Gleichungen wieder gelten sollten.
- $uv \ll c^2$: $w = \frac{u+v}{1+uv/c^2} \approx (u+v)(1 - uv/c^2) \approx u+v$

Aus den Spezialfällen lernt man

c ist die maximal mögliche GESCHWINDIGKEIT.

Drei Beispiele:

- $u = v = 0.5c$: $w = \frac{c}{1+0.25} = \frac{4}{5}c$
- $u = v = 0.9c$: $w = \frac{1.8c}{1+0.81} = \frac{180}{181}c$
- $u = v = 8900 \frac{\text{m}}{\text{s}}$: $w = 17\,799.999\,98 \frac{\text{m}}{\text{s}}$

5.3.7. Messung von Beschleunigungen

(Siehe D. Meschede, *Gerthsen Physik* [Mes15, pp. 845])

Das folgende Gedankenexperiment soll zur Ableitung des Messverfahrens für relativistische Beschleunigungen dienen.

- B soll im Moment des Zusammentreffens mit A einen Körper K beschleunigen lassen.
- die Anfangsgeschwindigkeit für B ist $u'(t' = 0) = 0$.
- Nach der Zeit $\Delta t' \rightarrow 0$ misst B die GESCHWINDIGKEIT u' und bestimmt die BESCHLEUNIGUNG aus

$$a' = \frac{u'}{\Delta t'}$$

- Für A sieht die Situation folgendermassen aus:

- Die Anfangsgeschwindigkeit des Körpers K ist diejenige von B , also $u(t = 0) = v$.
- Nach der Zeit $\Delta t = \frac{\Delta t'}{\sqrt{1-v^2/c^2}}$ wird die GESCHWINDIGKEIT u gemessen.

- Zur Zeit der zweiten Messung hat K für mich nach dem Additionstheorem die GESCHWINDIGKEIT

$$w = \frac{v + u'}{1 + vu'/c^2}$$

- Die GESCHWINDIGKEIT von K nimmt nach

$$\begin{aligned} \Delta w &= \frac{v + u'}{1 + vu'/c^2} - v \\ &\approx (v + u') \left(1 - \frac{vu'}{c^2}\right) - v \\ &= v - \frac{v^2 u'}{c^2} + u' - \frac{vu'^2}{c^2} - v \\ &\approx -\frac{v^2 u'}{c^2} + u' \\ &= u' \left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right) \end{aligned}$$

zu.

- Die BESCHLEUNIGUNG, die A misst, ist

$$a = \frac{\Delta w}{\Delta t} = \frac{u'}{\Delta t} \left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right) = \frac{u'}{\Delta t'} \left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right)^{3/2} = a' \left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right)^{3/2}$$

Die von B gemessene **longitudinale** BESCHLEUNIGUNG a' ist größer als die von A gemessene BESCHLEUNIGUNG

$$a = a' \left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right)^{3/2}. \quad (5.3.26)$$

5.3.8. Bewegte Masse

(Siehe P. A. Tipler und G. Mosca, *Physik* [TM04, pp. 1176]) (Siehe D. Meschede, *Gerthsen Physik* [Mes15, pp. 846])

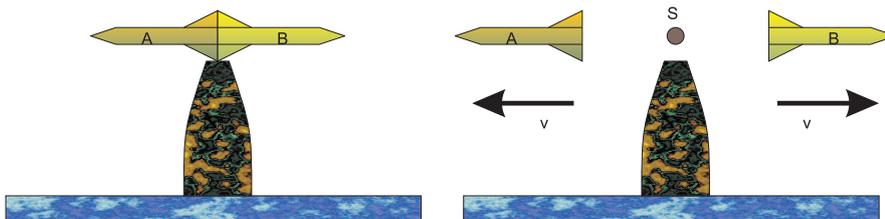


Abb. 5.31.: Gedankenexperiment zur Bestimmung der relativistischen MASSE

Von dem Startturm aus werden zwei identische Raketen in kurzer Zeit auf die GESCHWINDIGKEIT v oder $-v$ beschleunigt. Wir betrachten die Situation **nach** der BESCHLEUNIGUNG. Im Ruhesystem des Startturms ist klar, dass der Schwerpunkt S am Ort bleibt, da wir eine bezüglich des Startturms symmetrische Situation haben.

Für den Reisenden in der Rakete A sieht die Situation so aus:

- Der Startturm bewegt sich mit v nach rechts.
- B bewegt sich bezüglich des Startturms mit v nach rechts.
- Für A ist B s GESCHWINDIGKEIT

$$w = \frac{2v}{1 + v^2/c^2} \quad (5.3.27)$$

nach rechts nach Gleichung (5.3.25).

Für den Reisenden in der Rakete B sieht die Situation so aus:

- Der Startturm bewegt sich mit v nach links.
- A bewegt sich bezüglich des Startturms mit v nach links.
- Für B ist A s GESCHWINDIGKEIT

$$w = \frac{2v}{1 + v^2/c^2}$$

nach links nach Gleichung (5.3.25).

Daraus würden A und B mit klassischer Mechanik gegenseitig schliessen, dass der Schwerpunkt des Systems sich vom Startturm wegbewegt.

Nach dem 1. Einsteinschen Postulat muss die Beschreibung sowohl für das Ruhesystem des Startturms wie auch für A (und für B) konsistent sein. **Der Schwerpunkt S kann sich nur dann für A immer über dem Startturm befinden, wenn die Masse von B , m_B , zunimmt.** Der Abstand (für grosse Zeiten) von B zum Startturm im Bezugssystem von A geht wie

$$\ell_B = (w - v) \cdot t = \left(\frac{2v}{1 + v^2/c^2} - v \right) t \quad (5.3.28)$$

Der Abstand des Startturms von A ist in dessen Bezugssystem $\ell_A = v \cdot t$. Wir können uns auch vorstellen, dass wir das System aus den beiden Raketen am Schwerpunkt unterstützen, die Situation ist analog zu einer Balkenwaage. Bezüglich des Schwerpunktes muss die Summe aller Drehmomente null sein. Dies geht offensichtlich nur, wenn die MASSE von B , m_B nicht konstant, sondern von der GESCHWINDIGKEIT w abhängt. Also ist

$$m_A \ell_A = m_B(w) \ell_B = m_B(w) \left(\frac{2v}{1 + v^2/c^2} - v \right) t = m_A v \cdot t \quad (5.3.29)$$

Wir erhalten deshalb

$$\begin{aligned} m_B(w) &= m_A \frac{v}{\frac{2v}{1+v^2/c^2} - v} \\ &= m_A \frac{1}{\frac{2}{1+v^2/c^2} - 1} \\ &= m_A \frac{1 + v^2/c^2}{2 - (1 + v^2/c^2)} \\ &= m_A \frac{1 + v^2/c^2}{1 - v^2/c^2} \\ &= m_A \frac{c^2 + v^2}{c^2 - v^2} \end{aligned} \quad (5.3.30)$$

Diese Gleichung sollte nun mit w ausgedrückt werden. Wir verwenden den Trick, dass

$$\begin{aligned} c^2 - v^2 &= \sqrt{(c^2 - v^2)^2} \\ &= \sqrt{c^4 - 2c^2v^2 + v^4} \\ &= \sqrt{c^4 + 2c^2v^2 + c^4 - 4c^2v^2} \\ &= \sqrt{(c^2 + v^2)^2 - 4c^2v^2} \end{aligned}$$

ist¹. Dann ist

¹Das Auflösen der Gleichung (5.3.27) für w nach v und das nachfolgende Einsetzen führen auf schwierigste quadratische Gleichungen. Man kann von diesem Rechenweg nur abraten.

$$\begin{aligned}
\frac{c^2 + v^2}{c^2 - v^2} &= \frac{1}{\frac{c^2 - v^2}{c^2 + v^2}} \\
&= \frac{1}{\sqrt{\frac{(c^2 - v^2)^2}{(c^2 + v^2)^2}}} \\
&= \frac{1}{\sqrt{\frac{(c^2 + v^2)^2 - 4c^2v^2}{(c^2 + v^2)^2}}} \\
&= \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{4c^2v^2}{(c^2 + v^2)^2}}} \\
&= \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{4v^2}{c^2(1 + v^2/c^2)^2}}} \tag{5.3.31}
\end{aligned}$$

Nun ist aber mit der Gleichung (5.3.27) für w gerade $\frac{4v^2}{(1+v^2/c^2)^2} = w^2$ und damit

$$m_B(w) = m_A \frac{1}{\sqrt{1 - w^2/c^2}} \tag{5.3.32}$$

Die mit der GESCHWINDIGKEIT v bewegte MASSE (in ihrem Ruhesystem mit m_0 , Ruhemasse) hat den Wert

$$m(v) = \frac{m_0}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} \tag{5.3.33}$$

Der Rechenweg mit dem Startturm diente dazu, eine Markierung für den Schwerpunkt zu haben. **Der Startturm ist eine Hilfskonstruktion.**

Die zu einem Inertialsystem mit der GESCHWINDIGKEIT v bewegte MASSE ist immer schwerer als eine im Inertialsystem ruhende MASSE.

$$m' = \frac{m}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \tag{5.3.34}$$

Beispiel:

Ein Mensch, $m = 60$ kg bewege sich mit $v = 1 \frac{\text{m}}{\text{s}}$. Die relativistische Massenzunahme $\Delta m = m(v) - m_0$ ist dann

$$\Delta m = 3.34 \cdot 10^{-16} \text{ kg}$$

Dies entspricht der Masse von $1.68 \cdot 10^{10}$ $^{12}_6\text{C}$ -Atomen.

5.3.9. Masse-Energie-Äquivalenz

(Siehe P. A. Tipler und G. Mosca, *Physik* [TM04, pp. 1176]) (Siehe D. Meschede, *Gerthsen Physik* [Mes15, pp. 847])

Nach Gleichung (5.3.33) wird die ARBEIT (KRAFT mal Weg), die in eine MASSE gesteckt wurde, nicht nur zur Erhöhung der GESCHWINDIGKEIT, sondern auch zur Erhöhung der MASSE verwendet. Wir können Gleichung (5.3.33) für kleine Geschwindigkeiten entwickeln

$$m(v) = \frac{m_0}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} = m_0 \left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right)^{-1/2} \approx m_0 + \frac{m_0 v^2}{2 c^2} + \dots \quad (5.3.35)$$

Diese Gleichung könnte man auch als

$$\begin{aligned} m(v)c^2 &= \frac{m_0 c^2}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} \\ &= m_0 c^2 \left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right)^{-1/2} \\ &\approx m_0 c^2 + \frac{m_0}{2} v^2 + \dots \\ &= m_0 c^2 + E_{kin, klassisch} + \dots \end{aligned} \quad (5.3.36)$$

schreiben.

Nach der relativistischen Mechanik entspricht einer (geschwindigkeitsabhängigen) MASSE die Energie

$$E = m(v)c^2 \quad (5.3.37)$$

Die relativistische KINETISCHE ENERGIE ist

$$E_{kin, rel} = E - m_0 c^2 = m_0 c^2 \left(\frac{1}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} - 1 \right) \quad (5.3.38)$$

Der relativistische IMPULS ist analog zum klassischen IMPULS definiert:

$$\mathbf{p} = m(v)\mathbf{v} = \frac{m_0 \mathbf{v}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \quad (5.3.39)$$

Die relativistische KRAFT ist analog zum 2. Newtonschen Gesetz durch

$$\mathbf{F} = \frac{d\mathbf{p}}{dt} = \frac{d(m(v)\mathbf{v})}{dt} \quad (5.3.40)$$

gegeben.

Die GESAMTENERGIE E kann wie folgt umgeformt werden

$$\begin{aligned}
 E &= m(v)c^2 &&= \frac{m_0 c^2}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} \\
 &= \sqrt{\frac{m_0^2 c^4}{1 - v^2/c^2}} &&= \sqrt{\frac{m_0^2 c^4 - m_0^2 c^2 v^2 + m_0^2 c^2 v^2}{1 - v^2/c^2}} \\
 &= \sqrt{\frac{m_0^2 c^4 (1 - v^2/c^2) + m_0^2 c^2 v^2}{1 - v^2/c^2}} &&= \sqrt{m_0^2 c^4 + \frac{m_0^2 c^2 v^2}{1 - v^2/c^2}} \\
 &= \sqrt{m_0^2 c^4 + c^2 \frac{m_0^2 v^2}{1 - v^2/c^2}} &&= \sqrt{m_0^2 c^4 + c^2 p^2} \quad (5.3.41)
 \end{aligned}$$

Dieses Resultat nennt man den relativistischen Energiesatz

Relativistischer Energiesatz

$$E = \sqrt{m_0^2 c^4 + c^2 \mathbf{p}^2} \quad (5.3.42)$$

5.3.10. Relativistisches Kraftgesetz *

Wir betrachten eine MASSE m , die mit einer konstanten KRAFT $\mathbf{F} = \mathbf{F}_0$ beschleunigt werde. Nach dem 2. Newtonschen Gesetz ist

$$\begin{aligned}
 \mathbf{F} &= \frac{d}{dt} \mathbf{p} \\
 &= \frac{d}{dt} (m \mathbf{v}) \\
 &= \frac{dm}{dt} \mathbf{v} + m \frac{d\mathbf{v}}{dt} \\
 &= \left(\frac{d}{dt} \frac{m_0}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \right) \mathbf{v} + \frac{m_0}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \frac{d\mathbf{v}}{dt} \\
 &= -\frac{1}{2} \frac{m_0 \cdot \left(-2 \frac{v}{c^2}\right) \mathbf{v} d\mathbf{v}}{\left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right)^{\frac{3}{2}}} + \frac{m_0}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \frac{d\mathbf{v}}{dt} \\
 &= \frac{m_0 \mathbf{a}}{\left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right)^{\frac{3}{2}}} \quad (5.3.43)
 \end{aligned}$$

Daraus berechnet man skalar

$$\frac{F}{m_0} dt = \frac{dv}{\left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right)^{\frac{3}{2}}} \quad (5.3.44)$$

und

$$\int_0^t \frac{F}{m_0} dt = \frac{F}{m_0} t = \int_0^{v(t)} \frac{dv}{\left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right)^{\frac{3}{2}}} = \frac{v}{\left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right)^{\frac{1}{2}}} \Bigg|_0^{v(t)} \quad (5.3.45)$$

$$= \frac{v(t)}{\left(1 - \frac{v(t)^2}{c^2}\right)^{\frac{1}{2}}} \quad (5.3.46)$$

Daraus folgt

$$v(t) = \frac{F}{m_0} t \frac{1}{\sqrt{1 + \left(\frac{Ft}{m_0 c}\right)^2}} \quad (5.3.47)$$

und

$$a(t) = \frac{dv(t)}{dt} = \frac{F}{m_0} \frac{1}{\left(1 + \left(\frac{Ft}{m_0 c}\right)^2\right)^{\frac{3}{2}}} \quad (5.3.48)$$

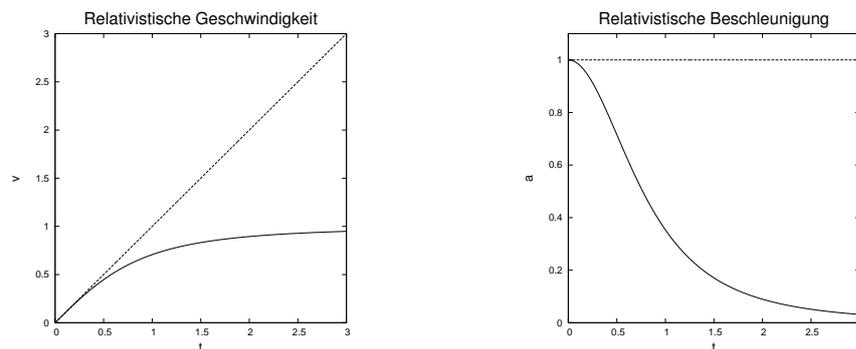


Abb. 5.32.: Zeitverlauf der RELATIVISTISCHEN GESCHWINDIGKEIT (links) und der RELATIVISTISCHEN BESCHLEUNIGUNG bei konstanter KRAFT.

Die folgenden Approximationen können gemacht werden:

$$v \approx \begin{cases} \frac{Ft}{m_0} & \text{für } t \ll \frac{m_0 c}{F} \\ c \left(1 - \frac{1}{2} \left(\frac{Ft}{m_0 c}\right)^{-2}\right) & \text{für } t \gg \frac{m_0 c}{F} \end{cases} \quad (5.3.49)$$

Für die BESCHLEUNIGUNG erhalten wir die Approximationen

$$a(t) \approx \begin{cases} \frac{F}{m_0} & \text{für } t \ll \frac{m_0 c}{F} \\ \left(\frac{m_0}{F}\right)^2 \left(\frac{c}{t}\right)^3 & \text{für } t \gg \frac{m_0 c}{F} \end{cases} \quad (5.3.50)$$

Sowohl bei der GESCHWINDIGKEIT wie auch bei der BESCHLEUNIGUNG ist $t \ll \frac{m_0 c}{F}$ der klassische Newtonsche Bereich.

Der IMPULS selber nimmt linear mit der Zeit zu, unabhängig, ob eine relativistische oder eine klassische Betrachtung durchgeführt wird. Im klassischen Fall beruht die Impulszunahme auf der Zunahme der GESCHWINDIGKEIT, im relativistischen Fall auf der Zunahme der MASSE.

Die KINETISCHE ENERGIE ist durch Gleichung (5.3.38) gegeben. Setzen wir Gleichung (5.3.47) ($v^2/c^2 = \frac{A^2}{1+A^2}$) mit $A = Ft/(m_0c)$, so erhalten wir

$$E_{kin} = m_0c^2 \left(\frac{1}{\left(1 - \frac{A^2}{1+A^2}\right)^{1/2}} - 1 \right) = m_0c^2 \left((1 + A^2)^{1/2} - 1 \right) \quad (5.3.51)$$

oder

$$E_{kin} = m_0c^2 \left(\left(1 + \left(\frac{Ft}{m_0c} \right)^2 \right)^{1/2} - 1 \right) \quad (5.3.52)$$

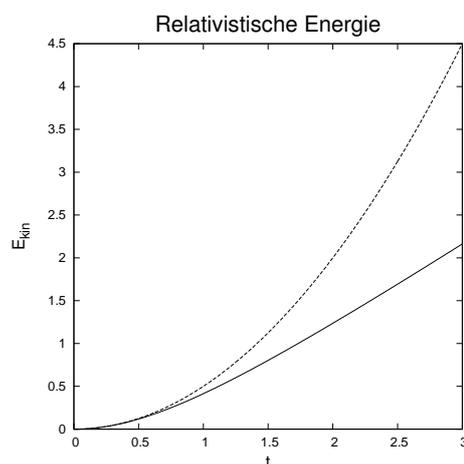


Abb. 5.33.: Verlauf der kinetischen Energie bei konstanter KRAFT im klassischen (rot) und relativistischen (grün) Fall.

Die Approximation ergibt

$$E_{kin} \approx \begin{cases} \frac{1}{2} \frac{F^2 t^2}{m_0} & \text{für } t \ll \frac{m_0c}{F} \\ Fct & \text{für } t \gg \frac{m_0c}{F} \end{cases} \quad (5.3.53)$$

Die KINETISCHE ENERGIE nimmt im relativistischen Falle nur linear mit der Zeit zu.

Mit Gleichung (5.3.47) kann auch die Distanz als Funktion der Zeit berechnet werden. Wir integrieren

$$x(t) = \int_0^t v(\tau) d\tau = c \int_0^t \frac{\frac{F\tau}{m_0c}}{\left(1 + \left(\frac{F\tau}{m_0c}\right)^2\right)^{1/2}} d\tau \quad (5.3.54)$$

Wir substituieren $A = \frac{Ft}{m_0c}$ und bemerken, dass $dA = \frac{F}{m_0c}dt$ ist, oder auch $dt = \frac{m_0c}{F}dA$.

$$\begin{aligned}
 x(t) &= c \frac{m_0c}{F} \int_0^{Ft/(m_0c)} \frac{A}{\sqrt{1+A^2}} dA \\
 &= \frac{m_0c^2}{F} \left(\sqrt{1+A^2} - 1 \right) \Big|_0^{Ft/(m_0c)} \\
 &= \frac{m_0c^2}{F} \left(\sqrt{1 + \left(\frac{Ft}{m_0c} \right)^2} - 1 \right)
 \end{aligned} \tag{5.3.55}$$

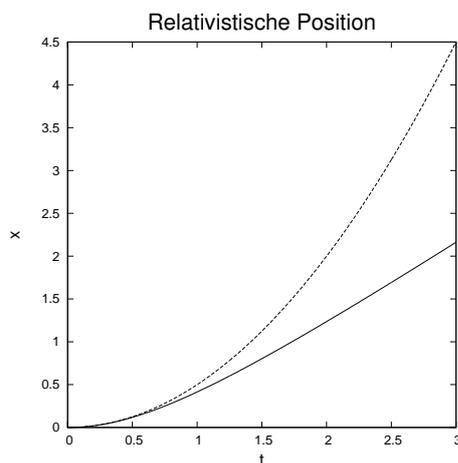


Abb. 5.34.: Verlauf der zurückgelegten Distanz bei konstanter KRAFT im klassischen (rot) und relativistischen (grün) Fall.

Wir können wieder approximieren

$$x(t) \approx \begin{cases} \frac{1}{2} \frac{F}{m_0} t^2 & \text{für } t \ll \frac{m_0c}{F} \\ ct & \text{für } t \gg \frac{m_0c}{F} \end{cases} \tag{5.3.56}$$

Die weitere Rechnung zeigt, dass die relativistische Eigenzeit $\tau = t'$ sich in der beschleunigten MASSE langsamer bewegt.

Wir verwenden Gleichung Gleichung (5.3.47) und haben dann

$$\frac{v}{c} = \frac{Ft}{m_0c} \frac{1}{\sqrt{1 + \left(\frac{Ft}{m_0c}\right)^2}} \quad (5.3.57a)$$

$$\left(\frac{v}{c}\right)^2 = \left(\frac{Ft}{m_0c}\right)^2 \frac{1}{1 + \left(\frac{Ft}{m_0c}\right)^2} \quad (5.3.57b)$$

$$1 - \left(\frac{v}{c}\right)^2 = 1 - \left(\frac{Ft}{m_0c}\right)^2 \frac{1}{1 + \left(\frac{Ft}{m_0c}\right)^2} = \frac{1}{1 + \left(\frac{Ft}{m_0c}\right)^2} \quad (5.3.57c)$$

$$\sqrt{1 - \left(\frac{v}{c}\right)^2} = \frac{1}{\sqrt{1 + \left(\frac{Ft}{m_0c}\right)^2}} \quad (5.3.57d)$$

Mit

$$d\tau = dt \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}} = \frac{dt}{\sqrt{1 + \left(\frac{Ft}{m_0c}\right)^2}} \quad (5.3.58)$$

bekommt man

$$\tau = \int_0^t \frac{d\hat{t}}{\sqrt{1 + \left(\frac{F\hat{t}}{m_0c}\right)^2}} = \frac{m_0c}{F} \operatorname{arcsinh} \left(\frac{Ft}{m_0c} \right) \quad (5.3.59)$$

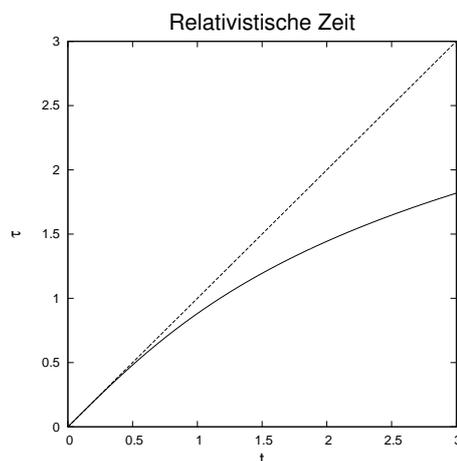


Abb. 5.35.: Verlauf der Eigenzeit bei konstanter KRAFT im klassischen (rot) und relativistischen (grün) Fall.

Wir kehren Gleichung (5.3.59) um und erhalten

$$t = \frac{m_0c}{F} \sinh \left(\frac{F\tau}{m_0c} \right)$$

und setzen dies in den Weg ein.

$$x(\tau) = \frac{m_0 c^2}{F} \left(\sqrt{1 + \left(\sinh \left(\frac{F\tau}{m_0 c} \right) \right)^2} - 1 \right) = \frac{m_0 c^2}{F} \left(\cosh \left(\frac{F\tau}{m_0 c} \right) - 1 \right) \quad (5.3.60)$$

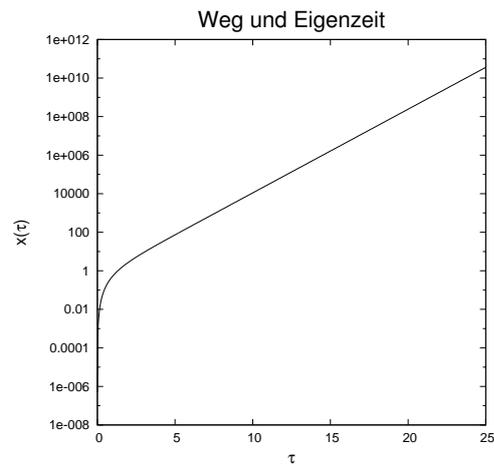


Abb. 5.36.: Zurückgelegte Strecke als Funktion der Eigenzeit.

5.3.11. Lorentz-Transformation



Link zur Vorlesung: ([Lorentz-Transformation](#))

(Siehe P. A. Tipler und G. Mosca, *Physik* [TM04, pp. 1157]) (Siehe D. Meschede, *Gerthsen Physik* [Mes15, pp. 853])

Die im vorherigen Abschnitt besprochenen Transformationen der Zeit und der Länge lassen sich in der sogenannten LORENTZ-TRANSFORMATION zusammenfassen.

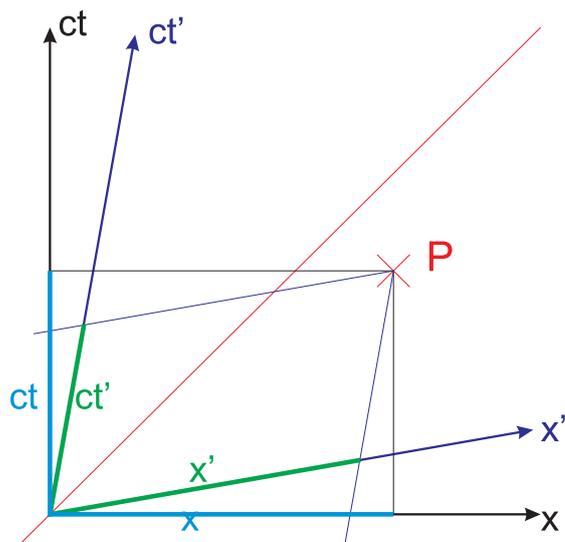


Abb. 5.37.: Beschreibung eines Punktereignisses in zwei gegeneinander bewegten Bezugssystemen

Das Punktereignis P soll im gestrichelten KOORDINATENSYSTEM (B) sowie im ungestrichelten KOORDINATENSYSTEM (A) ausgemessen werden.

Im gestrichelten Koordinatensystem mit den Einheitsvektoren $\mathbf{e}_{x'}$ und $\mathbf{e}_{ct'}$ hat der Punkt P die Koordinaten

$$\mathbf{r}'_P = x' \mathbf{e}_{x'} + (ct') \mathbf{e}_{ct'} \quad (5.3.61)$$

Andererseits hat dieser gleiche Punkt im ungestrichelten (Labor-)System mit den Einheitsvektoren \mathbf{e}_x und \mathbf{e}_{ct} die Koordinaten

$$\mathbf{r}_P = x \mathbf{e}_x + (ct) \mathbf{e}_{ct} \quad (5.3.62)$$

Um die Transformation zu berechnen betrachten wir zuerst einen Punkt auf der x' -Achse und dann einen auf der ct' -Achse. Wegen der Linearität der Relativitätstheorie kann die LORENTZ-TRANSFORMATION aus diesen beiden Resultaten zusammengesetzt werden.

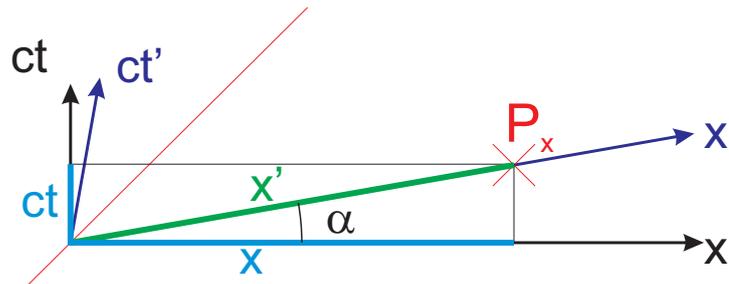


Abb. 5.38.: Transformation eines Punktes auf der x' -Achse in das ungestrichene Koordinatensystem

Aus der Längenkontraktion (5.3.15) erhält man für einen Punkt auf der x' -Achse

$$x = \frac{x'}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \tag{5.3.63}$$

Gleichzeitig hat der Punkt P_x im ungestrichenen Laborsystem auch eine nicht-verschwindende ct -Koordinate

$$ct = \frac{x'}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \cdot \tan \alpha = \frac{v}{c} \cdot \frac{x'}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \tag{5.3.64}$$

Zusammen haben wir also die Abbildung

$$\mathbf{r}'_{P_x} = x' \mathbf{e}_{x'} \quad \longrightarrow \quad \mathbf{r}_{P_x} = \left(\frac{x'}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \right) \mathbf{e}_x + \left(\frac{v}{c} \cdot \frac{x'}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \right) \mathbf{e}_{ct} \tag{5.3.65}$$

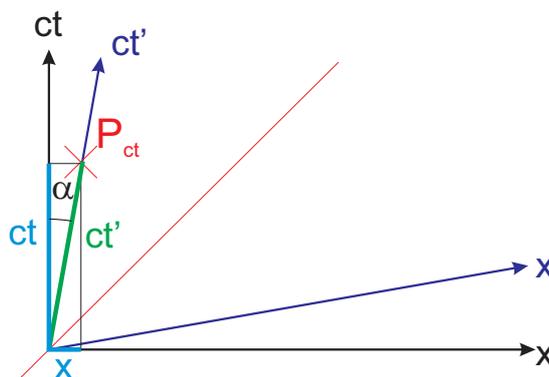


Abb. 5.39.: Transformation eines Punktes auf der ct' -Achse in das ungestrichene Koordinatensystem

Aus der Zeitdilatation 5.3.17 erhält man für einen Punkt auf der ct' -Achse

$$ct = \frac{ct'}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \quad (5.3.66)$$

Gleichzeitig hat der Punkt P_{ct} im ungestrichenen Laborsystem auch eine nicht-verschwindende x -Koordinate

$$x = \frac{ct'}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \cdot \tan \alpha = \frac{v}{c} \cdot \frac{ct'}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \quad (5.3.67)$$

Zusammen haben wir also die Abbildung

$$\mathbf{r}'_{P_{ct}} = ct' \mathbf{e}_{ct'} \quad \longrightarrow \quad \mathbf{r}_{P_{ct}} = \left(\frac{v}{c} \cdot \frac{ct'}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \right) \mathbf{e}_x + \left(\frac{ct'}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \right) \mathbf{e}_{ct} \quad (5.3.68)$$

Aus den Beziehungen

$$\mathbf{r}'_P = \mathbf{r}'_{P_x} + \mathbf{r}'_{P_{ct}} \quad \text{und} \quad \mathbf{r}_P = \mathbf{r}_{P_x} + \mathbf{r}_{P_{ct}} \quad (5.3.69)$$

erhalten wir die LORENTZ-TRANSFORMATION für eine Bewegung in die x -Richtung mit der Geschwindigkeit v_x

$$\begin{aligned} \mathbf{r}'_P = x' \mathbf{e}_{x'} + (ct') \mathbf{e}_{ct'} &\quad \longrightarrow \\ \mathbf{r}_P = x \mathbf{e}_x + (ct) \mathbf{e}_{ct} &= \left(\frac{x' + \left(\frac{v_x}{c}\right)(ct')}{\sqrt{1 - \frac{v_x^2}{c^2}}} \right) \mathbf{e}_x + \left(\frac{ct' + \left(\frac{v_x}{c}\right)x'}{\sqrt{1 - \frac{v_x^2}{c^2}}} \right) \mathbf{e}_{ct} \end{aligned} \quad (5.3.70)$$

In Koordinatenschreibweise lautet nach Hendrik Lorentz die

LORENTZ-TRANSFORMATION

$$x = \frac{x' + \frac{v_x}{c} \cdot (ct')}{\sqrt{1 - \frac{v_x^2}{c^2}}} \quad (5.3.71)$$

$$y = y' \quad (5.3.72)$$

$$z = z' \quad (5.3.73)$$

$$ct = \frac{(ct') + \frac{v_x}{c} \cdot x'}{\sqrt{1 - \frac{v_x^2}{c^2}}} \quad (5.3.74)$$

In Worten können diese Überlegungen auch so ausgedrückt werden:

- Jede Längeneinheit von B bringt A um $1/\sqrt{1 - v_x^2/c^2}$ ihrer Einheiten nach rechts und um $(v_x/c)/\sqrt{1 - v_x^2/c^2}$ in der „Zeitachse“ ct nach oben.

- Jede „Zeiteinheit“ auf der ct' -Achse bringt A um $1/\sqrt{1-v_x^2/c^2}$ „Zeiteinheiten“ auf der ct -Achse nach oben und um $(v_x/c)/\sqrt{1-v_x^2/c^2}$ nach rechts.

Wenn wir die obigen Beobachtungen zusammenfassen, erhalten wir

$$x = \left(x' + \frac{v_x}{c} (ct')\right) \frac{1}{\sqrt{1-v_x^2/c^2}} \quad (5.3.75a)$$

$$ct = \left(\frac{v_x}{c} x' + (ct')\right) \frac{1}{\sqrt{1-v_x^2/c^2}} \quad (5.3.75b)$$

Dies ergibt die LORENTZ-TRANSFORMATION für zwei sich entlang der x -Achse gegeneinander bewegende Inertialsysteme (siehe Gleichungen (5.3.71) bis (5.3.74). Wenn wir nun nicht mehr mit ct rechnen sondern mit der Zeit t direkt und erhalten wir die (sich schlechter zu merkende) die LORENTZ-TRANSFORMATION.

$$x = \frac{x'+v_x t'}{\sqrt{1-v_x^2/c^2}} \quad y = y' \quad z = z' \quad t = \frac{v_x x'/c^2+t'}{\sqrt{1-v_x^2/c^2}} \quad (5.3.76)$$

Die LORENTZ-TRANSFORMATION kann auch in Matrix-Schreibweise dargestellt werden:

$$\begin{pmatrix} x \\ y \\ z \\ ct \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \frac{1}{\sqrt{1-v_x^2/c^2}} & 0 & 0 & \frac{v_x/c}{\sqrt{1-v_x^2/c^2}} \\ 0 & 1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ \frac{v_x/c}{\sqrt{1-v_x^2/c^2}} & 0 & 0 & \frac{1}{\sqrt{1-v_x^2/c^2}} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} x' \\ y' \\ z' \\ ct' \end{pmatrix} \quad (5.3.77a)$$

Die Umkehrtransformation (Matrixrechnung) ist dann

$$\begin{pmatrix} x' \\ y' \\ z' \\ ct' \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \frac{1}{\sqrt{1-v_x^2/c^2}} & 0 & 0 & -\frac{v_x/c}{\sqrt{1-v_x^2/c^2}} \\ 0 & 1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ -\frac{v_x/c}{\sqrt{1-v_x^2/c^2}} & 0 & 0 & \frac{1}{\sqrt{1-v_x^2/c^2}} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} x \\ y \\ z \\ ct \end{pmatrix} \quad (5.3.77b)$$

5.3.11.1. Einheitslängen auf gegeneinander bewegten Inertialsystemen

Mit Hilfe der LORENTZ-TRANSFORMATION (5.3.75) kann man auch die Massstabsmarkierungen auf den Achsen des bewegten (x', ct') -Bezugssystems angeben.

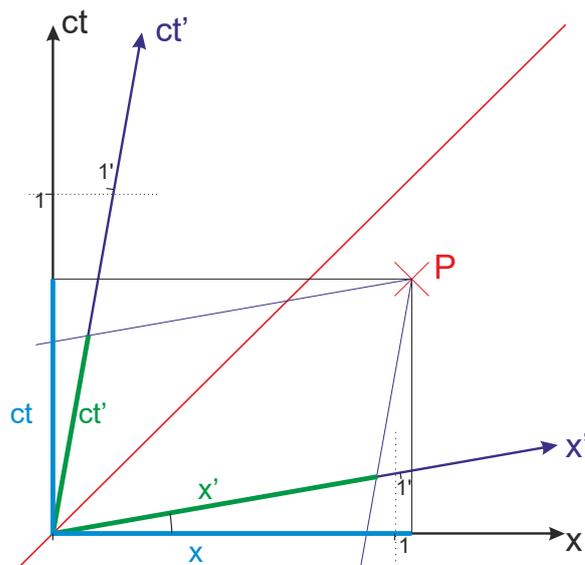


Abb. 5.40.: Skalen im Minkowski-Diagramm

Wir berechnen im (x, ct) -Bezugssystem die Lage der Punkte $\mathbf{r}'_1 = (e, 0)$ und $\mathbf{r}'_2 = (0, e)$ im (x', ct') -System. e ist dabei die Einheitslänge. Wir haben für \mathbf{r}'_1

$$x(e_{x'}) = \frac{e_{x'} + \frac{v}{c} \cdot 0}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \cdot e_{x'} = \gamma e_{x'} \quad (5.3.78a)$$

$$ct(e_{x'}) = \frac{\frac{v}{c} \cdot e_{ct'} + 0}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = \frac{\frac{v}{c}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \cdot e_{ct'} = \gamma \beta e_{ct'} \quad (5.3.78b)$$

und für \mathbf{r}'_2

$$x(e_{ct'}) = \frac{0 + \frac{v}{c} \cdot e_{ct'}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = \frac{\frac{v}{c}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \cdot e_{ct'} = \gamma \beta e_{ct'} \quad (5.3.79a)$$

$$ct(e_{ct'}) = \frac{\frac{v}{c} \cdot 0 + e_{ct'}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \cdot e_{ct'} = \gamma e_{ct'} \quad (5.3.79b)$$

mit $\beta = \frac{v}{c}$ und $\gamma = (1 - \beta^2)^{-1/2}$.

Mit den Gleichungen (5.3.78) und (5.3.79) wurden die Einheitsmarkierungen auf der x' - und der ct' -Achse in Abbildung 5.40 berechnet.

5.3.11.2. Lorentz-Transformation in drei Raumdimensionen *

Nach J. Freund (*Spezielle Relativitätstheorie für Studienanfänger* [Fre04]) definiert man üblicherweise

$$\boldsymbol{\beta} = \frac{\mathbf{v}}{c} \quad (5.3.80)$$

$$\gamma = (1 - \boldsymbol{\beta} \cdot \boldsymbol{\beta})^{-1/2} = \left(1 - (\beta_x^2 + \beta_y^2 + \beta_z^2)\right)^{-1/2} \quad (5.3.81)$$

$$\alpha = \frac{E_{kin}}{m_0 c^2} = \gamma - 1 \quad (5.3.82)$$

Damit kann nach J. Freund (*Spezielle Relativitätstheorie für Studienanfänger* [Fre04]) die LORENTZ-TRANSFORMATION geschrieben werden als

$$\begin{aligned} \mathbf{r}' &= \mathbf{r} + \alpha \frac{(\boldsymbol{\beta} \cdot \mathbf{r}) \boldsymbol{\beta}}{\beta^2} - \gamma \boldsymbol{\beta} (ct) & \mathbf{r} &= \mathbf{r}' + \alpha \frac{(\boldsymbol{\beta} \cdot \mathbf{r}') \boldsymbol{\beta}}{\beta^2} + \gamma \boldsymbol{\beta} (ct') \\ (ct') &= \gamma ((ct) - \boldsymbol{\beta} \cdot \mathbf{r}) & (ct) &= \gamma ((ct') + \boldsymbol{\beta} \cdot \mathbf{r}') \end{aligned} \quad (5.3.83)$$

Ausgeschrieben lautet die Hintransformation nach (5.3.83)

$$\begin{pmatrix} x' \\ y' \\ z' \\ ct' \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 1 + \alpha \frac{\beta_x^2}{\beta^2} & \alpha \frac{\beta_x \beta_y}{\beta^2} & \alpha \frac{\beta_x \beta_z}{\beta^2} & -\gamma \beta_x \\ \alpha \frac{\beta_y \beta_x}{\beta^2} & 1 + \alpha \frac{\beta_y^2}{\beta^2} & \alpha \frac{\beta_y \beta_z}{\beta^2} & -\gamma \beta_y \\ \alpha \frac{\beta_z \beta_x}{\beta^2} & \alpha \frac{\beta_z \beta_y}{\beta^2} & 1 + \alpha \frac{\beta_z^2}{\beta^2} & -\gamma \beta_z \\ -\gamma \beta_x & -\gamma \beta_y & -\gamma \beta_z & \gamma \end{pmatrix} \begin{pmatrix} x \\ y \\ z \\ ct \end{pmatrix} \quad (5.3.84)$$

Setzt man $\beta_y = \beta_z = 0$ bekommt man wieder das Resultat von Gleichung (5.3.75).

Die allgemeinen Geschwindigkeitstransformationen nach J. Freund (*Spezielle Relativitätstheorie für Studienanfänger* [Fre04]) lauten

$$\begin{aligned} \mathbf{u}' &= \frac{1}{1 - \frac{\mathbf{u} \cdot \mathbf{v}}{c^2}} \left[\frac{\mathbf{u}}{\gamma} + \left(\frac{\alpha}{\gamma} \frac{\mathbf{u} \cdot \mathbf{v}}{v^2} - 1 \right) \mathbf{v} \right] \\ \mathbf{u} &= \frac{1}{1 - \frac{\mathbf{u}' \cdot \mathbf{v}}{c^2}} \left[\frac{\mathbf{u}'}{\gamma} - \left(-\frac{\alpha}{\gamma} \frac{\mathbf{u}' \cdot \mathbf{v}}{v^2} - 1 \right) \mathbf{v} \right] \end{aligned} \quad (5.3.85)$$

5.3.11.3. Lorentz-Transformation als Drehung *

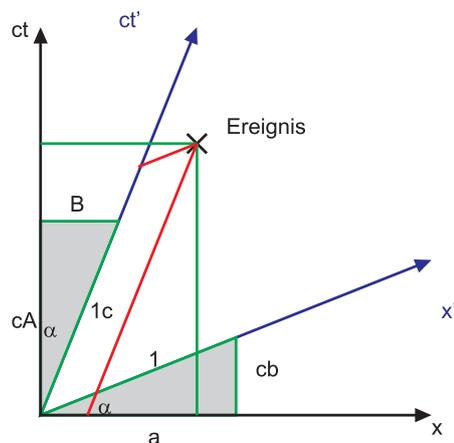


Abb. 5.41.: LORENTZ-TRANSFORMATION als Drehung

Wir erproben, was wäre, wenn wir die LORENTZ-TRANSFORMATION als Drehung auffassen würden. Die x -Achse würde positiv (im Gegenuhrzeigersinn) um α gedreht, die ct -Achse würde negativ (im Uhrzeigersinn) um den gleichen Winkel α gedreht.

Wir verwenden die Definition $\tan \alpha = v/c$ sowie $\cos \alpha = (1 + \tan^2 \alpha)^{-1/2}$ und $\sin \alpha = \tan \alpha \cdot (1 + \tan^2 \alpha)^{-1/2}$.

Dann ist

$$\begin{aligned}
 a = \cos \alpha &= \frac{1}{\sqrt{1 + \tan^2 \alpha}} = \frac{1}{\sqrt{1 + v^2/c^2}} \\
 cb = \sin \alpha &= \frac{\tan \alpha}{\sqrt{1 + \tan^2 \alpha}} = \frac{v}{c\sqrt{1 + v^2/c^2}} \\
 cA = 1 \cdot c \cos \alpha &= \frac{c}{\sqrt{1 + \tan^2 \alpha}} = \frac{c}{\sqrt{1 + v^2/c^2}} \\
 B = 1 \cdot c \sin \alpha &= \frac{c \tan \alpha}{\sqrt{1 + \tan^2 \alpha}} = \frac{v}{\sqrt{1 + v^2/c^2}}
 \end{aligned}$$

und damit

$$\begin{aligned}
 a &= \frac{1}{\sqrt{1 + \frac{v^2}{c^2}}} & b &= \frac{v}{c^2} \frac{1}{\sqrt{1 + \frac{v^2}{c^2}}} \\
 A &= \frac{1}{\sqrt{1 + \frac{v^2}{c^2}}} & B &= \frac{v}{\sqrt{1 + \frac{v^2}{c^2}}} \quad (5.3.86)
 \end{aligned}$$

Eingesetzt, würde man eine Transformation erhalten, die formal wie die LORENTZ-TRANSFORMATION aussieht, die aber unter der Wurzel ein +-Zeichen anstelle des

geforderten --Zeichens besitzt. Die Drehgleichungen wären dann

$$\begin{aligned} x &= x' \cos \alpha + y' \sin \alpha = \frac{1}{\sqrt{1 + v^2/c^2}} x' + \frac{v}{c} \frac{1}{\sqrt{1 + \frac{v^2}{c^2}}} ct' \\ ct &= -x' \sin \alpha + y' \cos \alpha = -\frac{v}{c\sqrt{1 + v^2/c^2}} x' + \frac{1}{\sqrt{1 + v^2/c^2}} ct' \end{aligned} \quad (5.3.87)$$

oder

$$\begin{aligned} x &= \frac{1}{\sqrt{1 + v^2/c^2}} x' + \frac{v}{\sqrt{1 + \frac{v^2}{c^2}}} t' \\ t &= -\frac{v}{c^2 \sqrt{1 + v^2/c^2}} x' + \frac{1}{\sqrt{1 + v^2/c^2}} t' \end{aligned}$$

Diese Rotation sieht unserer LORENTZ-TRANSFORMATION sehr ähnlich. Die Vorzeichen unter den Wurzeln beim Cosinus und beim Sinus sowie bei der Gleichung für t stimmen nicht.

Wenn man jedoch nicht ct als Zeitachse verwendet, sondern ict , wobei $i = \sqrt{-1}$ die imaginäre Einheit ist, bekommt man mit den obigen Drehgleichungen die LORENTZ-TRANSFORMATION. Dabei müssen alle Vorkommnisse von c^2 durch $-c^2$ ersetzt werden.

Wir erhalten also

$$\begin{aligned} x &= \frac{1}{\sqrt{1 + v^2/(-c^2)}} x' + \frac{v}{\sqrt{1 + \frac{v^2}{(-c^2)}}} t' &= \frac{1}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} x' + \frac{v}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} t' \\ t &= -\frac{v}{-c^2 \sqrt{1 + v^2/(-c^2)}} x' + \frac{1}{\sqrt{1 + v^2/(-c^2)}} t' &= \frac{v}{c^2 \sqrt{1 - v^2/c^2}} x' + \frac{1}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} t' \end{aligned}$$

Der Vergleich mit Gleichung (5.3.75) zeigt, dass dies die LORENTZ-TRANSFORMATION ist. In einem RAUM mit den Koordinaten $(x; y; z; ict)$ ist die LORENTZ-TRANSFORMATION nichts anderes als eine Rotation des Koordinatensystems.

5.3.11.4. Relativistisches Abstandsmass

Wenn wir, analog zum klassischen dreidimensionalen RAUM ($r = \sqrt{x^2 + y^2 + z^2}$) den Abstand

$$r = \sqrt{x^2 + y^2 + z^2 + (ict)^2} = \sqrt{x^2 + y^2 + z^2 - c^2t^2}$$

definieren, haben wir eine, vom jeweiligen KOORDINATENSYSTEM unabhängige Definition des Abstandes. Dieser sogenannte VIERER-ABSTAND ist unabhängig vom KOORDINATENSYSTEM, sofern die einzelnen Koordinatensysteme mit der LORENTZ-TRANSFORMATION ineinander übergeführt werden können. Ein Punktereignis wird in dieser Sprache mit einem VIERERVEKTOR beschrieben.

Der so gemessene Abstand ist relativistisch invariant.

5.3.12. Vergleich der Lorentz-Transformation mit der Galilei-Transformation

Grösse	Galilei-Transformation klassische Physik	Lorentz-Transformation relativistische Physik
Ortskoordinaten	$x; y; z$	$x; y; z$
Zeitkoordinaten	t	ict
Länge	$x = x' + vt'$	$x = \frac{x' + vt'}{\sqrt{1 - v^2/c^2}}$
Zeit	$t = t'$	$t = \frac{vx'/c^2 + t'}{\sqrt{1 - v^2/c^2}}$
Abstand	$r = \sqrt{x^2 + y^2 + z^2}$	$r = \sqrt{x^2 + y^2 + z^2 - c^2t^2}$

Tab. 5.7.: Vergleich von GALILEI- und LORENTZ-TRANSFORMATION

5.3.13. Das Zwillingsparadoxon

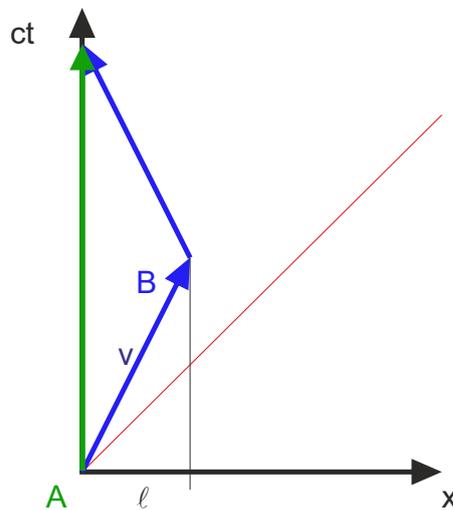


Abb. 5.42.: Weltlinien beim Zwillingsparadoxon, Grün ist die Weltlinie von A, blau die der reisenden Person B.

Wir nehmen an, dass B sich mit der GESCHWINDIGKEIT v bewegt. Bs Eigenzeit ist

$$\Delta t' = \Delta t \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}$$

wobei

$$\Delta t = \frac{\ell}{v}$$

Für A ist die gesamte Reisezeit

$$t_{tot} = 2\Delta t = \frac{2\ell}{v}$$

Für B dauert die Reise

$$t'_{tot} = 2\Delta t' = \frac{2\ell}{v} \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}} < t_{tot}$$

Von A aus gesehen ist B jünger nach der Reise als A. Das Paradox ist: Für B bewegt sich A, warum ist A nicht jünger als B?

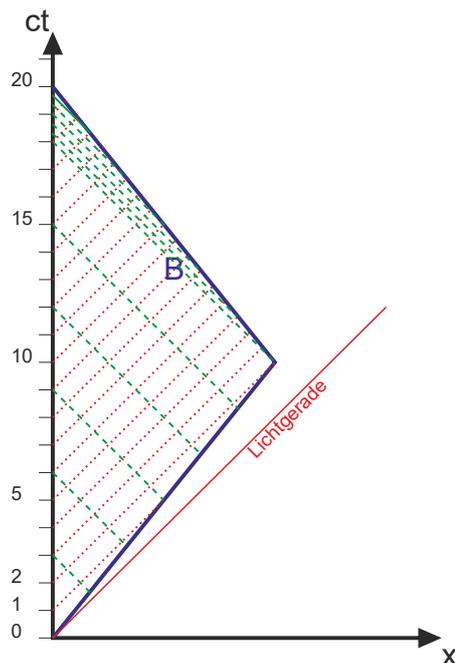


Abb. 5.43.: Zwillingsparadoxon: FAHRPLAN der Signale, die A und B austauschen

Test: A und B senden regelmässig Signale. Wir nehmen an, dass die Reise $\ell = 8$ ly (Lichtjahre) weit geht. Die gesamte Reise soll $t_{tot} = 20$ a dauern. Die Reisegeschwindigkeit muss also $v = 0.8c$ sein. Dann ist die Zeit für den Reisenden $t'_{tot} = 20 \text{ a} \cdot \sqrt{1 - (0.8c)^2/c^2} = 12 \text{ a}$.

A sendet einmal pro Jahr ein Signal ($\nu = 1 \text{ a}^{-1}$) aus, genauso wie B . B misst auf dem Hinweg die FREQUENZ (Dopplereffekt) $\nu' = \sqrt{\frac{c-v}{c+v}} = \sqrt{\frac{0.2}{1.8}} = \sqrt{\frac{2}{18}} = \frac{1}{3} \frac{1}{\text{a}}$, also zwei Signale auf der ganzen Hinreise. Auf dem Rückweg misst B wegen des Dopplereffekts die FREQUENZ $\nu' = \sqrt{\frac{c+v}{c-v}} = \sqrt{\frac{0.8}{0.2}} = 3 \frac{1}{\text{a}}$, also 18 Signale. Zusammen misst B auf der ganzen Reise 20 Signale.

B sendet genauso Signale mit der FREQUENZ $\nu = 1 \frac{1}{\text{a}}$ aus. A misst auf B s Hinweg wegen des Dopplereffekts Signale mit der FREQUENZ $\nu' = \sqrt{\frac{c-v}{c+v}} = \frac{1}{3} \frac{1}{\text{a}}$. Während 18 Jahren misst er also total 6 Signale. Auf dem Rückweg von B misst A Signale mit der FREQUENZ $\nu' = \sqrt{\frac{c+v}{c-v}} = 3 \frac{1}{\text{a}}$. Während 2 Jahren misst A total 6 Signale. Warum ist B jünger? B befindet sich während seiner Reise in 2 Inertialsystemen, A nur in einem.

6. Mechanik starrer Körper

6.1. Grundbegriffe

6.1.1. Definition

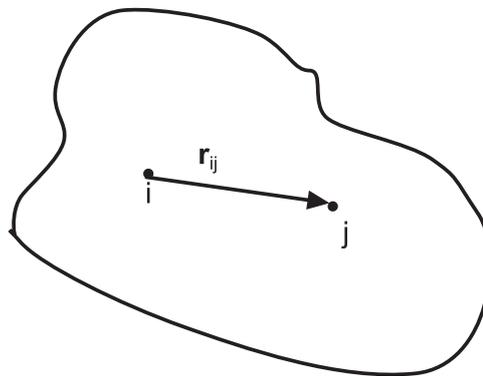


Abb. 6.1.: Definition: ein Körper ist starr, wenn r_{ij} für beliebige i 's und j 's jederzeit konstant ist.

6.1.2. Masse und Dichte

Die Massendichte (auch kurz Dichte genannt) ist definiert durch

$$\rho(\mathbf{r}) = \rho_m(\mathbf{r}) = \lim_{\Delta V \rightarrow 0} \frac{\Delta m(\mathbf{r})}{\Delta V} \quad (6.1.1)$$

Die gesamte MASSE ist

$$m = \iiint_V \rho(\mathbf{r}) dV = \iiint_V \rho(x, y, z) dx dy dz \quad (6.1.2)$$

6.1.3. Massenmittelpunkt und Schwerpunkt

Der MASSENMITTELPUNKT S eines starren Körpers hat bezüglich dieses Körpers eine feste Lage. In einem HOMOGENEN KRAFTFELD ist der MASSENMITTELPUNKT identisch mit dem SCHWERPUNKT. Ein Körper kann in einem homogenen Kraftfeld an seinem SCHWERPUNKT gestützt werden, und er ist im Gleichgewicht. Die Lage des MASSENMITTELPUNKTES (und in homogenen Kraftfeldern auch des SCHWERPUNKTES) ist gegeben durch

$$\mathbf{r}_S = \frac{1}{m} \int_V \mathbf{r} dm = \frac{1}{m} \int_V \mathbf{r} \cdot \rho(\mathbf{r}) dV = \frac{\int_V \mathbf{r} dm}{\int_V dm} \quad (6.1.3)$$

d.h. der Ortsvektor \mathbf{r}_S des MASSENMITTELPUNKTES ist das mit der Dichte gewichtete Mittel aller Ortsvektoren des betrachteten starren Körpers.

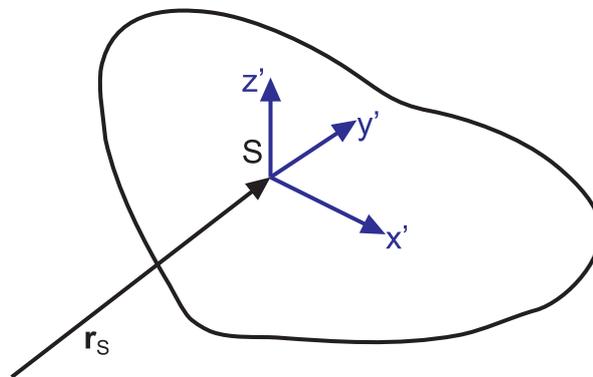


Abb. 6.2.: MASSENMITTELPUNKTSSYSTEM, in homogenen Kraftfeldern auch SCHWERPUNKTSSYSTEM.

Im LABORSYSTEM gilt

$$\iiint_V \mathbf{r} dm = m \mathbf{r}_S \quad (6.1.4)$$

Daraus folgt mit $\mathbf{r} = \mathbf{r}_S + \mathbf{r}'$, dass

$$\begin{aligned} \iiint_V \mathbf{r} dm &= \iiint_V (\mathbf{r}_S + \mathbf{r}') dm = \mathbf{r}_S \iiint_V dm + \iiint_V \mathbf{r}' dm \\ \iiint_V \mathbf{r}' dm &= 0 \end{aligned} \quad (6.1.5)$$

d.h. im Massenmittelpunktssystem (in homogenen Kraftfeldern auch Schwerpunktsystem) liegt S am Koordinatenursprung.

6.1.4. Drehungen des starren Körpers

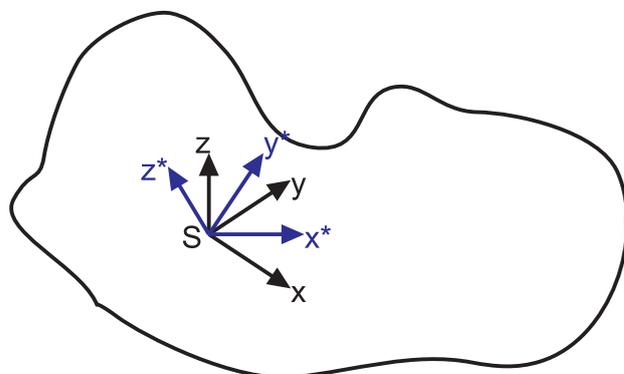


Abb. 6.3.: KOORDINATENSYSTEM zur Berechnung der Rotation eines starren Körpers

In einem homogenen Schwerfeld betrachten wir zwei Koordinatensysteme, beide mit dem Ursprung im Schwerpunkt S . x^*, y^*, z^* ist das raumfeste KOORDINATENSYSTEM, d.h. es dreht sich nicht mit dem Körper mit. x, y, z : ist ein körperfestes KOORDINATENSYSTEM, das sich mit dem Körper mitdreht. Die Koordinatensysteme werden durch die Einheitsvektoren $\mathbf{e}_x^*, \mathbf{e}_y^*, \mathbf{e}_z^*$ und $\mathbf{e}_x, \mathbf{e}_y, \mathbf{e}_z$ beschrieben.

Also ist

$$\begin{aligned} \mathbf{r}(t) &= x^*(t) \mathbf{e}_x^* + y^*(t) \mathbf{e}_y^* + z^*(t) \mathbf{e}_z^* \\ &= x \mathbf{e}_x(t) + y \mathbf{e}_y(t) + z \mathbf{e}_z(t) \end{aligned} \quad (6.1.6)$$

$\mathbf{e}_x^*, \mathbf{e}_y^*, \mathbf{e}_z^*$: sind zeitunabhängige Basisvektoren, $\mathbf{e}_x(t), \mathbf{e}_y(t), \mathbf{e}_z(t)$: sind zeitabhängige Basisvektoren.

6.1.4.1. Eulersche Winkel *

Leonhard Euler hat neben vielen anderen mathematischen Entdeckungen auch eine Art, Drehwinkel zu definieren, gefunden.

Das KOORDINATENSYSTEM $\mathbf{e}_x, \mathbf{e}_y, \mathbf{e}_z$ geht durch drei Drehungen aus dem KOORDINATENSYSTEM $\mathbf{e}_x^*, \mathbf{e}_y^*, \mathbf{e}_z^*$ hervor.

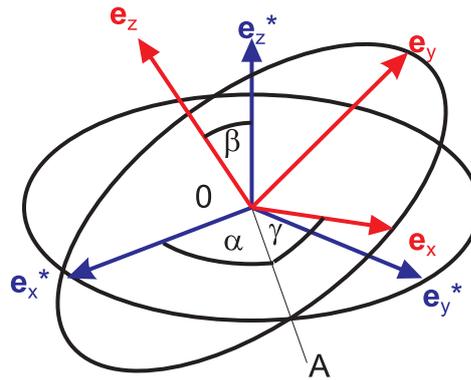


Abb. 6.4.: Definition der Eulerschen Winkel

Die Eulerschen Winkel sind

1. Drehung um e_z^* : α
2. Drehung um OA : β
3. Drehung um e_z^* : γ

\overline{OA} steht senkrecht zur Ebene aufgespannt durch e_z und e_z^* .

Die Reihenfolge der Drehungen ist

1. Drehung: Bringe e_x^* senkrecht zu e_z (In der Abbildung 6.4 zeigen die Kreise die Ebenen senkrecht zu e_x^* und senkrecht zu e_z . Die Schnittlinie der beiden Kreise ist \overline{OA}).
2. Drehung: Bringe z -Achse in richtige Lage
3. Drehung: Bringe x, y -Achsen in die richtige Lage.



Versuch 35: Versuch zur Vorlesung:

Nichtkommutativität von Drehungen (Versuchskarte M-108)

Die Beziehungen zwischen dem ungesterten und dem gesterten KOORDINATENSYSTEM können mit einer Matrix formuliert werden:

$$\begin{aligned} x^* &= R_{11}x + R_{12}y + R_{13}z \\ y^* &= R_{21}x + R_{22}y + R_{23}z \\ z^* &= R_{31}x + R_{32}y + R_{33}z \end{aligned} \quad (6.1.7)$$

und

$$\begin{aligned}
 x &= R_{11}x^* + R_{21}y^* + R_{31}z^* \\
 y &= R_{12}x^* + R_{22}y^* + R_{32}z^* \\
 z &= R_{13}x^* + R_{23}y^* + R_{33}z^*
 \end{aligned} \tag{6.1.8}$$

In Matrixschreibweise haben wir

$$\begin{pmatrix} x^* \\ y^* \\ z^* \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} R_{11} & R_{12} & R_{13} \\ R_{21} & R_{22} & R_{23} \\ R_{31} & R_{32} & R_{33} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} x \\ y \\ z \end{pmatrix} \tag{6.1.9}$$

und

$$\begin{pmatrix} x \\ y \\ z \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} R_{11} & R_{21} & R_{31} \\ R_{12} & R_{22} & R_{32} \\ R_{13} & R_{23} & R_{33} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} x^* \\ y^* \\ z^* \end{pmatrix} \tag{6.1.10}$$

Wir haben hier behauptet, dass die Transformationsmatrix

$$T = \begin{pmatrix} R_{11} & R_{12} & R_{13} \\ R_{21} & R_{22} & R_{23} \\ R_{31} & R_{32} & R_{33} \end{pmatrix} \tag{6.1.11}$$

und die inverse Transformationsmatrix

$$T^{-1} = \begin{pmatrix} R_{11} & R_{21} & R_{31} \\ R_{12} & R_{22} & R_{32} \\ R_{13} & R_{23} & R_{33} \end{pmatrix} \tag{6.1.12}$$

durch

$$T^T = T^{-1} \tag{6.1.13}$$

verbunden sind. Dabei ist T^T die transponierte Matrix (an der Hauptdiagonale gespiegelt) und T^{-1} die inverse Matrix.

In Matrixschreibweise haben wir

$$\begin{aligned}
 \mathbf{x}^* &= T\mathbf{x} \\
 \mathbf{x} &= T^{-1}\mathbf{x}^* = T^T\mathbf{x}^*
 \end{aligned}$$

Die Matrix T berechnet sich aus dem Matrixprodukt der drei Drehmatrizen. Dabei betrachten wir die Transformation aus dem ortsfesten System ins mitbewegte System, also die Matrix $T^{-1} = T^T$.

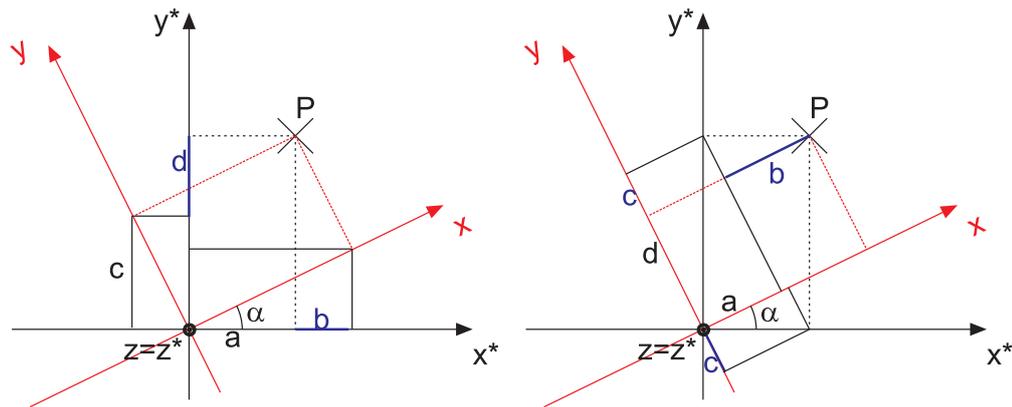


Abb. 6.5.: Wir betrachten die die xy -Ebene von der z -Achse aus

Dann ist

$$\begin{aligned} x^* &= a - b & = x \cos \alpha - y \sin \alpha \\ y^* &= c + d & = x \sin \alpha + y \cos \alpha \end{aligned}$$

und

$$\begin{aligned} x &= a + b & = x^* \cos \alpha + y^* \sin \alpha \\ y &= -c + d & = -x^* \sin \alpha + y^* \cos \alpha \end{aligned}$$

Die Drehungen um die x folgt analog. Dann sind die Drehmatrizen gegeben durch

$$R_{\mathbf{e}_z^*}(\alpha) = \begin{pmatrix} \cos \alpha & \sin \alpha & 0 \\ -\sin \alpha & \cos \alpha & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \quad \text{Drehung um } \alpha \text{ um die } \mathbf{e}_z^* \text{-Achse} \quad (6.1.14)$$

$$R_{\mathbf{e}_{\overline{0A}}}(\beta) = \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & \cos \beta & \sin \beta \\ 0 & -\sin \beta & \cos \beta \end{pmatrix} \quad \text{Drehung um } \beta \text{ um die } \overline{0A} \quad (6.1.15)$$

$$R_{\mathbf{e}_z}(\gamma) = \begin{pmatrix} \cos \gamma & \sin \gamma & 0 \\ -\sin \gamma & \cos \gamma & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \quad \text{Drehung um } \gamma \text{ um die } \mathbf{e}_z \text{-Achse} \quad (6.1.16)$$

Dann ist

$$T^T = T^{-1} = R_{\mathbf{e}_z}(\gamma) R_{\mathbf{e}_{\overline{0A}}}(\beta) R_{\mathbf{e}_z^*}(\alpha) \quad (6.1.17)$$

wobei die Multiplikation von rechts durchzuführen ist. Das Resultat ist

$$T^T = \begin{pmatrix} -\cos \beta \sin \alpha \sin \gamma + \cos \alpha \cos \gamma & \cos \beta \cos \alpha \sin \gamma + \sin \alpha \cos \gamma & \sin \beta \sin \gamma \\ -\cos \beta \sin \alpha \cos \gamma - \cos \alpha \sin \gamma & \cos \beta \cos \alpha \cos \gamma - \sin \alpha \sin \gamma & \sin \beta \cos \gamma \\ \sin \beta \sin \alpha & -\sin \beta \cos \alpha & \cos \beta \end{pmatrix} \quad (6.1.18)$$

und damit

$$T = \begin{pmatrix} -\cos \beta \sin \alpha \sin \gamma + \cos \alpha \cos \gamma & -\cos \beta \sin \alpha \cos \gamma - \cos \alpha \sin \gamma & \sin \beta \sin \alpha \\ \cos \beta \cos \alpha \sin \gamma + \sin \alpha \cos \gamma & \cos \beta \cos \alpha \cos \gamma - \sin \alpha \sin \gamma & -\sin \beta \cos \alpha \\ \sin \beta \sin \gamma & \sin \beta \cos \gamma & \cos \beta \end{pmatrix} \quad (6.1.19)$$

oder

R_{ik}	$k = 1$	$k = 2$	$k = 3$
$i = 1$	$-\cos \beta \sin \alpha \sin \gamma +$ $\cos \alpha \cos \gamma$	$-\cos \beta \sin \alpha \sin \gamma -$ $\cos \alpha \sin \gamma$	$\sin \beta \sin \alpha$
$i = 2$	$\cos \beta \cos \alpha \sin \gamma +$ $\sin \alpha \cos \gamma$	$\cos \beta \cos \alpha \cos \gamma -$ $\sin \alpha \sin \gamma$	$-\sin \beta \cos \alpha$
$i = 3$	$\sin \beta \sin \gamma$	$\sin \beta \cos \gamma$	$\cos \beta$

Tab. 6.1.: Form der TRANSFORMATIONS MATRIX T

Beim einem allgemeinen rotierenden starren Körper sind die Eulerwinkel im Allgemeinen zeitabhängig!

6.1.5. Freiheitsgrade der Bewegungen

Die Lage eines starren Körpers ist gegeben durch

- Lage des Massenmittelpunktes (bei homogenen Kraftfeldern auch Schwerpunktes) x_S, y_S, z_S . Dies entspricht den 3 Freiheitsgraden der Translation
- Die Eulerwinkel α, β, γ . Dies entspricht 3 Freiheitsgraden der Rotation

6.2. Statik des starren Körpers

6.2.1. Kräfte am starren Körper

Zur Berechnung der Kräfte am starren Körper verwenden wir die Prinzipien des Kräfteparallelogramms und das Reaktionsprinzip.

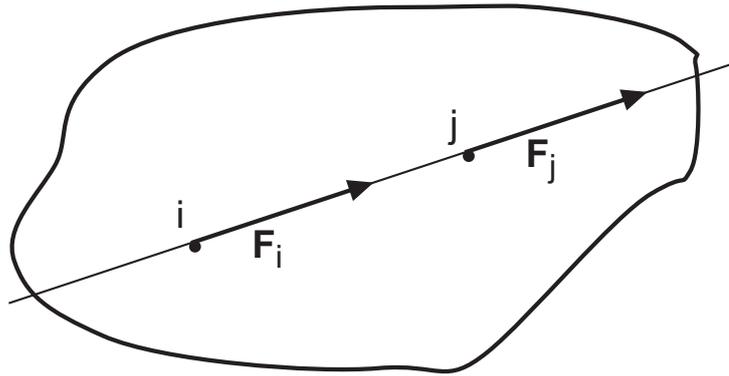


Abb. 6.6.: Angriffspunkt einer KRAFT in einem starren Körper.

Der Angriffspunkt i einer KRAFT \mathbf{F} am starren Körper darf in der Richtung der Kraft verschoben werden. Das heisst, dass \mathbf{F}_i in i und \mathbf{F}_j in j äquivalent sind, wenn $\mathbf{F}_i = \mathbf{F}_j = \mathbf{F}$ ist und $\vec{ij} \parallel \mathbf{F}$ ist.

6.2.2. Kräftepaare

Versuch 36:   Versuch zur Vorlesung:
Drehmoment (Versuchskarte M-011)

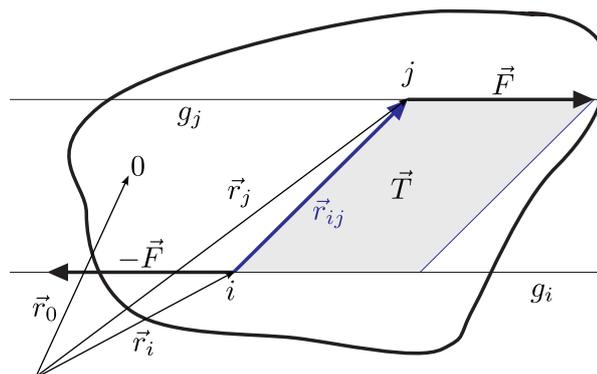


Abb. 6.7.: Definition eines Kräftepaars.

Ein Kräftepaar besteht aus einer KRAFT \mathbf{F} am Punkte j und einer Kraft $-\mathbf{F}$ am Punkte i . Ein Kräftepaar bewirkt ein DREHMOMENT $\mathbf{M} = \mathbf{r}_{ij} \times \mathbf{F}$. \mathbf{F} und $-\mathbf{F}$ dürfen beliebig entlang der Geraden g_i und g_j verschoben werden. Zwei Kräftepaare heissen äquivalent wenn sie das gleiche DREHMOMENT bewirken.

$$\mathbf{M} = \mathbf{r}_{ij} \times \mathbf{F} = \mathbf{r}'_{ij} \times \mathbf{F}'$$

Anwendung von Kräftepaaren: Beim Schneiden eines Gewindes sollte man das Werkzeug nur mit zwei Fingern drehen. Man erzeugt so ein Kräftepaar und ein reines DREHMOMENT. Damit verhindert man ein Ausbrechen des Werkzeuges.

6.2.3. Dynamie

Definition: DYNAMIE = KRAFT \mathbf{F} am Punkt i + DREHMOMENT \mathbf{M}

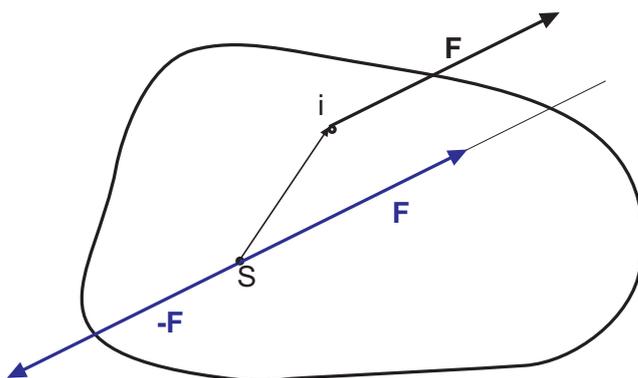


Abb. 6.8.: Berechnung der Wirkung einer KRAFT am Punkte i .

Wie wirkt eine KRAFT \mathbf{F} am Punkte i ? Wir bemerken, dass Kräfte am Schwerpunkt eine reine Translation bewirken.

Rezept:

- Zeichne in S die Kräfte \mathbf{F} und $-\mathbf{F}$ ein. Dies ändert nichts an der Physik, da bei gleichem Angriffspunkt gilt

$$\mathbf{F} + (-\mathbf{F}) = 0$$

- Wir interpretieren nun die Konstruktion mit drei Kräften neu.
 - Es gibt eine KRAFT \mathbf{F} in S , die eine reine Translation bewirkt (KRAFT auf Schwerpunkt)
 - Es gibt ein Kräftepaar mit $\mathbf{M} = \mathbf{r}_{Si} \times \mathbf{F}$, das als reines DREHMOMENT eine Drehung um S mit einer Achse parallel zu \mathbf{M} bewirkt.

Die Wirkung einer beliebigen KRAFT mit beliebigem Angriffspunkt auf einen starren Körper entspricht einer KRAFT im Massenmittelpunkt S sowie einem Kräftepaar, d.h. einer Dynamie.

Bemerkung: Wenn aus anderen Gründen ein Punkt 0 fixiert ist, dann muss man in der obigen Argumentation einfach S durch 0 ersetzen.

Wenn viele Kräfte angreifen, gilt

$$\begin{aligned}\mathbf{F} &= \sum_i \mathbf{F}_i \\ M_S &= \sum_i M_i = \sum_i \mathbf{r}_{Si} \times \mathbf{F}_i\end{aligned}\quad (6.2.1)$$

Das heisst, wir können den Impuls- und den DRALLSATZ anwenden.

6.2.4. Schwerkraft

Zur Untersuchung der Wirkung der Schwerkraft auf einen starren Körper berechnen wir die DYNAMIK bezüglich des Schwerpunktes.

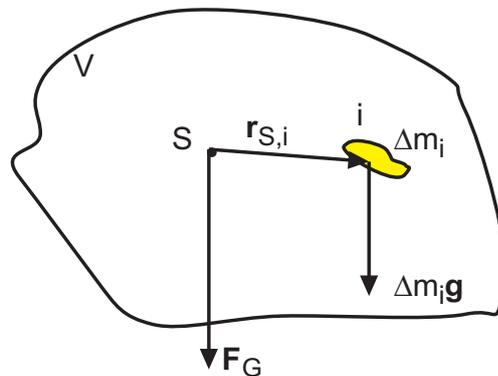


Abb. 6.9.: Wirkung der Gravitationskraft auf einen starren Körper.

Die folgenden Grössen müssen beachtet werden:

1. KRAFT:

$$\mathbf{F} = \sum_i \mathbf{F}_i = \sum_i \Delta m_i \mathbf{g} = m \mathbf{g} = \mathbf{F}_G$$

oder

$$\mathbf{F} = \iiint_V d\mathbf{F} = \iiint_V \rho \mathbf{g} dV = m \mathbf{g} = \mathbf{F}_G$$

2. Kräftepaar

$$\begin{aligned}M_S &= \sum_i \mathbf{r}_{Si} \times \Delta m_i \mathbf{g} &&= \sum_i \Delta m_i \mathbf{r}_{Si} \times \mathbf{g} \\ &= \left(\sum_i \Delta m_i \mathbf{r}_{Si} \right) \times \mathbf{g} &&= 0\end{aligned}\quad (6.2.2)$$

oder

$$\begin{aligned} \mathbf{M}_S &= \iiint_V \mathbf{r}_{Si} \times (\rho(\mathbf{r}_{Si})\mathbf{g}) dV = \iiint_V \rho(\mathbf{r}_{Si})\mathbf{r}_{Si} \times \mathbf{g} dV \\ &= \left(\iiint_V \rho(\mathbf{r}_{Si})\mathbf{r}_{Si} dV \right) \times \mathbf{g} = 0 \quad (6.2.3) \end{aligned}$$

Die Definition des Schwerpunktes sagt ja, dass $\sum_i \Delta m_i \mathbf{r}_{Si} = 0$ oder $\iiint_V \rho(\mathbf{r}_{Si})\mathbf{r}_{Si} dV = 0$ ist.

Die Schwerkraft übt kein DREHMOMENT auf einen freien Körper aus.

6.3. Der starre Rotator

6.3.1. Kinematik

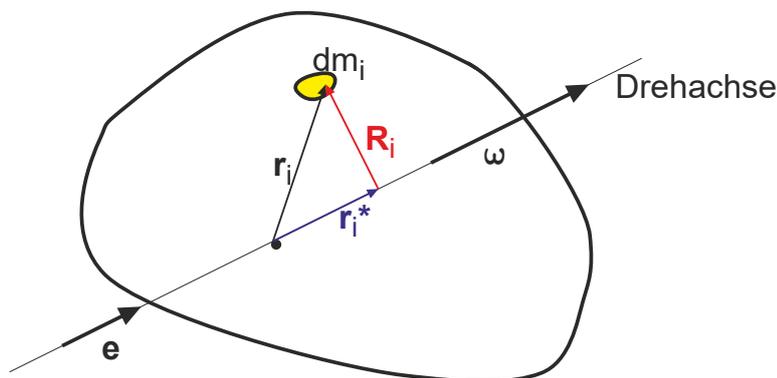


Abb. 6.10.: Bezeichnungen an einem starren ROTATOR

Definition: Ein starrer ROTATOR ist ein starrer Körper, der um eine feste Achse rotiert.

Ein starrer ROTATOR wird mit einem körperfesten KOORDINATENSYSTEM beschrieben.

Die WINKELGESCHWINDIGKEIT wird durch einen Vektor $\boldsymbol{\omega}$ beschrieben. Der Betrag der WINKELGESCHWINDIGKEIT, $|\boldsymbol{\omega}| = \omega$ gibt 2π mal die Anzahl der Umdrehungen pro Sekunde an, die Richtung des Geschwindigkeitsvektors die Richtung der Drehachse, wobei der Daumen der rechten Hand zur Spitze des Vektors zeigt und die Finger die Drehrichtung angeben.

$$\begin{aligned}\boldsymbol{\omega}(t) &= \omega(t) \cdot \mathbf{e} \\ \omega(t) &= \frac{d\phi(t)}{dt}\end{aligned}\quad (6.3.1)$$

Dabei ist ϕ der momentane Drehwinkel. $\omega(t)$ heisst die momentane WINKELGESCHWINDIGKEIT.

Die GESCHWINDIGKEIT des Massenpunktes Δm_i am Ort $\mathbf{r}_i = \mathbf{r}_i^* + \mathbf{R}_i$ ist

$$\mathbf{v}_i = \frac{d}{dt}\mathbf{r}_i = \frac{d}{dt}\mathbf{R}_i = \boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}_i = \boldsymbol{\omega} \times \mathbf{R}_i \quad (6.3.2)$$

6.3.2. Massenträgheitsmoment

Jedes Massenelement Δm_i hat eine KINETISCHE ENERGIE $\frac{1}{2}\Delta m_i \mathbf{v}_i^2$

Dann ist die KINETISCHE ENERGIE eines rotierenden Körpers gegeben durch

$$\begin{aligned}E_{kin} &= \frac{1}{2}I\omega^2 \\ I &= \sum_i R_i^2 \Delta m_i \text{ oder} \\ I &= \int R^2 \rho dV = \int (\mathbf{e} \times \mathbf{r})^2 \rho dV\end{aligned}\quad (6.3.3)$$

Hier ist I das MASSENTRÄGHEITSMOMENT

Beweis: Wir beginnen mit der Vektoridentität

$$\begin{aligned}(\mathbf{a} \times \mathbf{b})^2 &= (\mathbf{a} \times \mathbf{b}) \cdot (\mathbf{a} \times \mathbf{b}) \\ &= \mathbf{a}^2 \mathbf{b}^2 - (\mathbf{a} \cdot \mathbf{b})^2\end{aligned}\quad (6.3.4)$$

mit

$$\begin{aligned}(\mathbf{a} \times \mathbf{b}) &= \begin{pmatrix} a_1 \\ a_2 \\ a_3 \end{pmatrix} \times \begin{pmatrix} b_1 \\ b_2 \\ b_3 \end{pmatrix} \\ &= \begin{pmatrix} a_2 b_3 - a_3 b_2 \\ a_3 b_1 - a_1 b_3 \\ a_1 b_2 - a_2 b_1 \end{pmatrix}\end{aligned}\quad (6.3.5)$$

$$\begin{aligned}(\mathbf{a} \times \mathbf{b})^2 &= \left(\begin{pmatrix} a_2 b_3 - a_3 b_2 \\ a_3 b_1 - a_1 b_3 \\ a_1 b_2 - a_2 b_1 \end{pmatrix} \right)^2 \\ &= (a_2 b_3 - a_3 b_2)^2 + (a_3 b_1 - a_1 b_3)^2 + (a_1 b_2 - a_2 b_1)^2 \\ &= a_2^2 b_3^2 - 2a_2 a_3 b_2 b_3 + a_3^2 b_2^2 \\ &\quad + a_3^2 b_1^2 - 2a_1 a_3 b_1 b_3 + a_1^2 b_3^2 \\ &\quad + a_1^2 b_2^2 - 2a_1 a_2 b_1 b_2 + a_2^2 b_1^2\end{aligned}\quad (6.3.6)$$

$$\begin{aligned}
\mathbf{a}^2 \cdot \mathbf{b}^2 - (\mathbf{a} \cdot \mathbf{b})^2 &= (a_1^2 + a_2^2 + a_3^2)(b_1^2 + b_2^2 + b_3^2) - (a_1b_1 + a_2b_2 + a_3b_3)^2 \\
&= a_1^2b_1^2 + a_1^2b_2^2 + a_1^2b_3^2 + a_2^2b_1^2 + a_2^2b_2^2 + a_2^2b_3^2 + a_3^2b_1^2 + a_3^2b_2^2 + a_3^2b_3^2 \\
&\quad - a_1^2b_1^2 - a_2^2b_2^2 - a_3^2b_3^2 - 2a_1a_2b_1b_2 - 2a_1a_3b_1b_3 - 2a_2a_3b_2b_3 \\
&= a_1^2b_2^2 + a_1^2b_3^2 + a_2^2b_1^2 + a_2^2b_3^2 + a_3^2b_1^2 + a_3^2b_2^2 \\
&\quad - 2a_1b_1a_2b_2 - 2a_1b_1a_3b_3 - 2a_2b_2a_3b_3
\end{aligned} \tag{6.3.7}$$

Also ist

$$(\mathbf{a} \times \mathbf{b})^2 = \mathbf{a}^2\mathbf{b}^2 - (\mathbf{a}\mathbf{b})^2 \tag{6.3.8}$$

Für ein Massenelement Δm_i ist die KINETISCHE ENERGIE im Laborsystem

$$\begin{aligned}
\Delta E_{kin} &= \frac{1}{2}\Delta m_i \mathbf{v}_i^2 = \frac{1}{2}\Delta m_i (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{R}_i)^2 \\
&= \frac{1}{2}\Delta m_i (\boldsymbol{\omega}^2 \cdot \mathbf{R}_i^2 - (\boldsymbol{\omega} \cdot \mathbf{R}_i)^2) \\
&= \frac{1}{2}\boldsymbol{\omega}^2 \Delta m_i R_i^2
\end{aligned} \tag{6.3.9}$$

da $\boldsymbol{\omega} \cdot \mathbf{R}_i = 0$ ist. Die kinetische Energie E_{kin} aller Massenpunkte ist dann

$$\begin{aligned}
E_{kin} &= \sum_i \frac{1}{2}\Delta m_i \mathbf{v}_i^2 = \frac{1}{2}\sum_i \Delta m_i (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{R}_i)^2 \\
&= \frac{1}{2}\sum_i \Delta m_i (\boldsymbol{\omega}^2 \cdot \mathbf{R}_i^2 - (\boldsymbol{\omega} \cdot \mathbf{R}_i)^2) \\
&= \frac{1}{2}\boldsymbol{\omega}^2 \sum_i \Delta m_i R_i^2
\end{aligned} \tag{6.3.10}$$

Versuch 37:   **Versuch zur Vorlesung:**
Stangen (Versuchskarte M-180)

6.3.2.1. Satz von Steiner

Der Satz von Steiner (entdeckt von Jakob Steiner und unabhängig davon von Christiaan Huygens) erlaubt einem, das TRÄGHEITSMOMENT für eine beliebige Achse zu berechnen, wenn das TRÄGHEITSMOMENT bezüglich einer dazu parallelen Achse durch den Schwerpunkt bekannt ist.

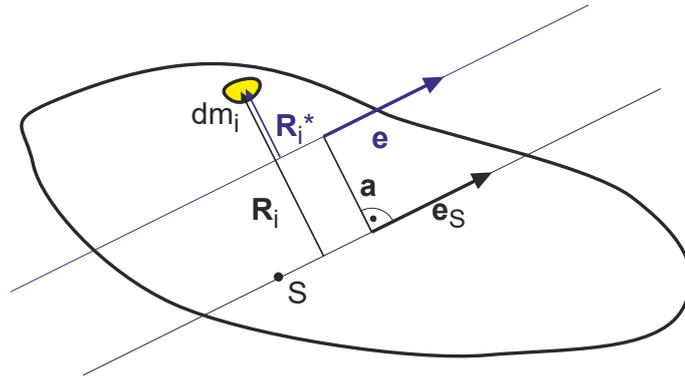


Abb. 6.11.: TRÄGHEITSMOMENT für eine beliebige Drehachse.

Versuch 38:  Versuch zur Vorlesung:
Satz von Steiner (Versuchskarte M-038)

Behauptung

Es gilt der Satz von Steiner

$$I = I_S + ma^2 \quad (6.3.11)$$

Beweis: Wir berechnen die KINETISCHE ENERGIE eines Massenelementes Δm . Es ist $\mathbf{R}_i = \mathbf{a} + \mathbf{R}_i^*$. Die kinetische Energie des Massenelementes bezüglich der nicht durch den Schwerpunkt S gehenden Drehachse e ist

$$\begin{aligned}
E_{kin}(\mathbf{e}) &= \frac{1}{2} \sum \Delta m_i v_i^2 \\
&= \frac{1}{2} \sum \Delta m_i (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{R}_i^*)^2 \\
&= \frac{1}{2} \sum \Delta m_i (\boldsymbol{\omega} \times (\mathbf{R}_i - \mathbf{a}))^2 \\
&= \frac{1}{2} \sum \Delta m_i (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{R}_i - \boldsymbol{\omega} \times \mathbf{a})^2 \\
&= \frac{1}{2} \sum \Delta m_i (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{R}_i)^2 - \frac{1}{2} \sum \Delta m_i (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{R}_i) \cdot (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{a}) \\
&\quad - \frac{1}{2} \sum \Delta m_i (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{a}) \cdot (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{R}_i) + \frac{1}{2} \sum \Delta m_i (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{a})^2 \\
&= \frac{1}{2} \sum \Delta m_i (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{R}_i)^2 - \frac{1}{2} \sum \Delta m_i (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{a}) \cdot (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{R}_i) \\
&\quad - \frac{1}{2} \sum \Delta m_i (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{a}) \cdot (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{R}_i) + \frac{1}{2} \sum \Delta m_i (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{a})^2 \\
&= \frac{1}{2} \sum \Delta m_i (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{R}_i)^2 \\
&\quad - \sum \Delta m_i (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{a}) \cdot (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{R}_i) \\
&\quad + \frac{1}{2} \sum \Delta m_i (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{a})^2
\end{aligned}$$

Der Mischterm kann umgeschrieben werden

$$\sum \Delta m_i (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{a}) \cdot (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{R}_i) = (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{a}) \cdot (\boldsymbol{\omega} \times [\sum \Delta m_i \mathbf{R}_i]) \quad (6.3.12)$$

Ein Ortsvektor im Schwerpunktsystem ist

$$\mathbf{r}_i = \mathbf{r}_i^* + \mathbf{R}_i$$

Dabei ist \mathbf{r}_i^* parallel zu $\boldsymbol{\omega}$. Deshalb ist

$$\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}_i^* = 0$$

Also ist der rechte Term im Skalarprodukt von (6.3.12)

$$\boldsymbol{\omega} \times [\sum \Delta m_i \mathbf{R}_i] = \boldsymbol{\omega} \times [\sum \Delta m_i (\mathbf{R}_i + \mathbf{r}_i^*)] = \boldsymbol{\omega} \times [\sum \Delta m_i \mathbf{r}_i]$$

Weiter ist aber im Schwerpunktsystem

$$0 = \sum \Delta m_i \mathbf{r}_i = \sum \Delta m_i (\mathbf{R}_i + \mathbf{r}_i^*)$$

Also ist der Term $\sum \Delta m_i (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{a}) \cdot (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{R}_i) = 0$.

Damit wird die KINETISCHE ENERGIE

$$\begin{aligned}
E_{kin} &= \frac{1}{2} \sum \Delta m_i (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{R}_i)^2 && + \frac{1}{2} \sum \Delta m_i (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{a})^2 \\
&= \frac{1}{2} \omega^2 \underbrace{\sum \Delta m_i \mathbf{R}_i^2} && + \frac{1}{2} \omega^2 a^2 \underbrace{\sum \Delta m_i} \\
&= \frac{1}{2} \omega^2 I_S && + \frac{1}{2} \omega^2 a^2 m \\
&= \frac{1}{2} \omega^2 (I_S + ma^2) && = \frac{1}{2} \omega^2 I_e \tag{6.3.13}
\end{aligned}$$

da ja $\boldsymbol{\omega} \perp \mathbf{R}_i$ und $\boldsymbol{\omega} \perp \mathbf{a}$ ist. Hierbei haben wir die Definitionen $m = \sum \Delta m_i$ und $I_S = \sum \Delta m_i \mathbf{R}_i^2$ verwendet.

Einige Trägheitsmomente für eine Achse durch den Schwerpunkt sind:

Kugel

$$I_S = \frac{2}{5} m r^2 \tag{6.3.14}$$

wobei r der Kugelradius ist.

Vollzylinder Zylinderachse, Radius r , Länge h .

$$\begin{aligned}
I_S &= \rho \int_0^h \int_0^{2\pi} \int_0^r R^2 R dR d\varphi dz && = 2\pi \rho h \int_0^r R^3 dR \\
&= \frac{2\pi}{4} \rho h r^4 && = \frac{1}{2} m r^2 \tag{6.3.15}
\end{aligned}$$

Quader Der Quader habe die Seiten a , b und c . Er rotiere um eine zu c parallele Achse durch den Massenmittelpunkt.

$$\begin{aligned}
I_S &= \rho \int_{-\frac{a}{2}}^{\frac{a}{2}} \int_{-\frac{b}{2}}^{\frac{b}{2}} \int_0^c (y^2 + z^2) dx dy dz && = c \rho \int_{-\frac{a}{2}}^{\frac{a}{2}} \int_{-\frac{b}{2}}^{\frac{b}{2}} (y^2 + z^2) dy dz \\
&= c \rho \int_{-\frac{a}{2}}^{\frac{a}{2}} \left(\frac{1}{3} y^3 + y z^2 \right) \Big|_{-\frac{b}{2}}^{\frac{b}{2}} dz && = c \rho \int_{-\frac{a}{2}}^{\frac{a}{2}} \left(\frac{b^3}{12} + b z^2 \right) dz \\
&= c \left(\frac{b^3}{12} z + b \frac{z^3}{3} \right) \Big|_{-\frac{a}{2}}^{\frac{a}{2}} && = c a b \rho \frac{b^2 + a^2}{12} \\
&= m \frac{a^2 + b^2}{12} \tag{6.3.16}
\end{aligned}$$

Als Anwendung betrachten wir eine schiefe Ebene hinunterrollende Walze. Wir machen eine Energiebetrachtung.

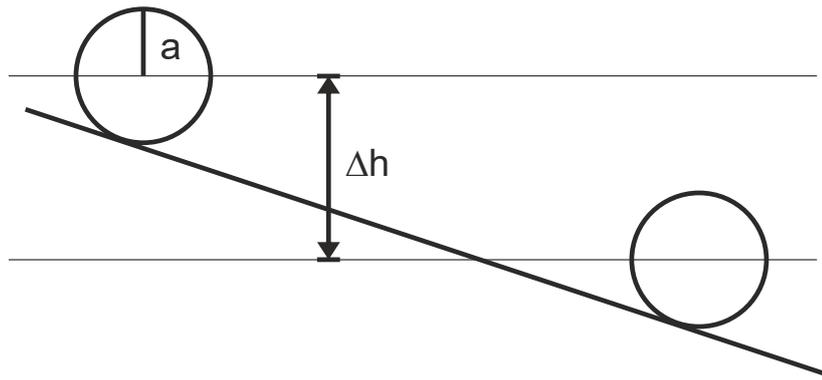


Abb. 6.12.: Rollende Walze

Versuch 39:   Versuch zur Vorlesung:
Trägheitsmoment (Versuchskarte M-052)

$$\begin{aligned}
 v &= v_s = \omega \cdot a \\
 E_{\text{pot}}(\text{oben}) &= mgh \\
 &= E_{\text{kin}}(\text{unten}) \\
 &= \frac{1}{2}mv_s^2 + \frac{1}{2}I_s\omega^2 \\
 &= \frac{1}{2}mv_s^2 + \frac{1}{2}I_s\frac{v_s^2}{a^2} \\
 &= m\frac{v_s^2}{2}\left(1 + \frac{I_s}{ma^2}\right)
 \end{aligned}$$

Also folgt für die Endgeschwindigkeit

$$v_s = \sqrt{2gh} \left(1 + \frac{I_s}{ma^2}\right)^{-\frac{1}{2}} \quad (6.3.17)$$

Punktmasse $I_s = 0 \Rightarrow v_s = \sqrt{2gh}$

Vollzylinder $I_s = \frac{1}{2}ma^2 \Rightarrow v_s = 2\sqrt{\frac{gh}{3}}$

Hohlzylinder $I_s = ma^2 \Rightarrow v_s = \sqrt{gh}$

Ein Hohlzylinder rollt also langsamer eine schiefe Ebene hinunter wie ein Vollzylinder mit gleicher MASSE und gleichem Durchmesser. Beide sind langsamer als eine Punktmasse.

6.3.3. Drehimpuls

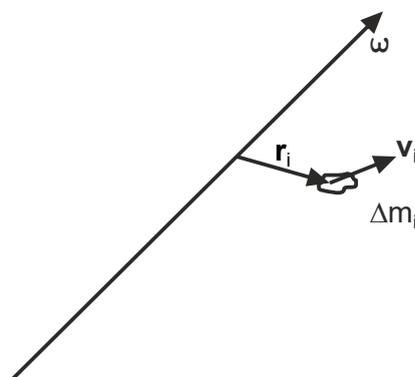


Abb. 6.13.: Berechnung des Drehimpulses

Analog zum Translations-Impuls eines Massenpunkts gilt für einen Massenpunkt

$$\Delta \mathbf{L}_i = \mathbf{r}_i \times \Delta \mathbf{p}_i = \Delta m_i \cdot \mathbf{r}_i \times (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}_i) \quad (6.3.18)$$

Der Fixpunkt 0 kann irgendwo auf der Drehachse gewählt werden. Damit gilt für den ganzen Körper

$$\mathbf{L}_0 = \sum_i \Delta m_i (\mathbf{r}_i \times (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}_i)) = \int_V \rho(\mathbf{r}) (\mathbf{r} \times (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r})) dV \quad (6.3.19)$$

Die KINETISCHE ENERGIE eines Körpers mit dem DREHIMPULS \mathbf{L} ist

$$E_{kin} = \frac{1}{2} \mathbf{L}_0 \cdot \boldsymbol{\omega} \quad (6.3.20)$$

Beweis:

$$\begin{aligned} E_{kin} &= \frac{1}{2} \sum \Delta m_i v_i^2 \\ &= \frac{1}{2} \sum \Delta m_i (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}_i)^2 \\ &= \frac{1}{2} \sum \Delta m_i (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}_i) \cdot (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}_i) \end{aligned} \quad (6.3.21)$$

Wir verwenden einerseits, dass bei gegebener Rotationsachse $\frac{d}{dt} \mathbf{a}(t) = \boldsymbol{\omega} \times \mathbf{a}(t)$ ist und andererseits das Spatprodukt $\mathbf{a} \cdot (\mathbf{b} \times \mathbf{c}) = \mathbf{b} \cdot (\mathbf{c} \times \mathbf{a}) = \mathbf{c} \cdot (\mathbf{a} \times \mathbf{b})$ und setzen $\mathbf{a} = (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}_i)$, $\mathbf{b} = \boldsymbol{\omega}$ und $\mathbf{c} = \mathbf{r}_i$. Dann ist $(\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}_i) \cdot (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}_i) = \boldsymbol{\omega} \cdot (\mathbf{r}_i \times (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}_i))$.

Damit ergibt sich

$$\begin{aligned}
 E_{kin} &= \frac{1}{2} \sum \Delta m_i (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}_i) \cdot (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}_i) \\
 &= \frac{1}{2} \sum \Delta m_i \boldsymbol{\omega} \cdot (\mathbf{r}_i \times (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}_i)) \\
 &= \frac{1}{2} \boldsymbol{\omega} \cdot \sum \Delta m_i (\mathbf{r}_i \times (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}_i)) \\
 &= \frac{1}{2} \boldsymbol{\omega} \cdot \mathbf{L}_0
 \end{aligned} \tag{6.3.22}$$

wobei wir die Definition des Drehimpulses $\mathbf{L}_0 = \sum \Delta m_i (\mathbf{r}_i \times (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}_i))$ verwendet haben¹

Bemerkung:

Der DREHIMPULS muss nicht parallel zur Drehachse sein. Wir betrachten den DREHIMPULS \mathbf{L}_0 bezüglich eines Punktes 0 auf der Drehachse.

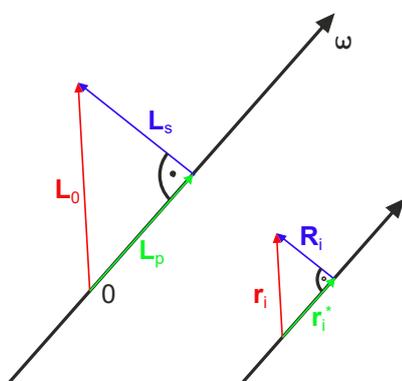


Abb. 6.14.: Aufspaltung des Drehimpulses in eine Parallel- und eine Senkrechtkomponente

Sei $\mathbf{L}_0 \not\parallel \boldsymbol{\omega}$. Dann kann der DREHIMPULS in eine Komponente parallel zur Drehachse und eine senkrecht dazu aufgespalten werden, also

$$\mathbf{L}_0 = \mathbf{L}_s + \mathbf{L}_p \tag{6.3.23}$$

Es gilt

$$\begin{aligned}
 \mathbf{L}_p &= I \cdot \boldsymbol{\omega} \\
 \mathbf{L}_s &= - \int (\boldsymbol{\omega} \cdot \mathbf{r}^*) \mathbf{R} dm = -\boldsymbol{\omega} \sum_i \mathbf{R}_i (r_i^* \Delta m_i)
 \end{aligned} \tag{6.3.24}$$

Dabei ist \mathbf{r}^* oder \mathbf{r}_i^* (je nachdem integriert wird oder die Summe berechnet) die Komponente des Ortsvektors r_i parallel zur Drehachse im körperfesten KOORDINATENSYSTEM.

¹Bei linearer Bewegung gilt $E_{kin} = \frac{mv^2}{2} = \frac{p^2}{2m}$.

Beweis. Wir verwenden die Vektoridentität $\mathbf{a} \times (\mathbf{b} \times \mathbf{c}) = (\mathbf{a} \cdot \mathbf{c}) \mathbf{b} - (\mathbf{a} \cdot \mathbf{b}) \mathbf{c}$.

$$\begin{aligned}
 \mathbf{L}_0 &= \sum_i (\mathbf{r}_i \times \Delta m \mathbf{v}_i) \\
 &= \sum \Delta m_i [(\mathbf{r}_i^* + \mathbf{R}_i) \times (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{R}_i)] \\
 &= \sum \Delta m_i [\mathbf{r}_i^* \times (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{R}_i)] + \sum \Delta m_i [\mathbf{R}_i \times (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{R}_i)] \\
 &= \sum \Delta m_i [(\mathbf{r}_i^* \cdot \mathbf{R}_i) \boldsymbol{\omega} - (\mathbf{r}_i^* \cdot \boldsymbol{\omega}) \mathbf{R}_i] + \sum \Delta m_i [(\mathbf{R}_i \cdot \mathbf{R}_i) \boldsymbol{\omega} - (\mathbf{R}_i \cdot \boldsymbol{\omega}) \mathbf{R}_i] \\
 &= - \sum \Delta m_i (\mathbf{r}_i^* \cdot \boldsymbol{\omega}) \mathbf{R}_i + \sum \Delta m_i \mathbf{R}_i^2 \boldsymbol{\omega} = \mathbf{L}_s + \mathbf{L}_p \tag{6.3.25}
 \end{aligned}$$

Da $\mathbf{r}_i^* \cdot \mathbf{R}_i = 0$ und $\mathbf{R}_i \cdot \boldsymbol{\omega} = 0$ ist.

- Der DREHIMPULS \mathbf{L}_p ist unabhängig von der Lage des Bezugspunktes 0. Dieser Bezugspunkt könnte zum Beispiel bei einem Kreisel eine punktförmige Auflage sein.
- Der DREHIMPULS \mathbf{L}_s hängt im Allgemeinen von der Lage von 0 ab, d.h. von der Montage der Achse!
- Auch wenn $\boldsymbol{\omega} = \text{const}$ ist, muss \mathbf{L}_0 nicht konstant sein. Bei einem Autorad nennt man dies Unwucht.

6.3.4. Drallsatz

Die Dynamik des starren Rotators bezüglich des Lagers 0 ist durch den DRALLSATZ gegeben.

$$\frac{d\mathbf{L}_0}{dt} = \mathbf{M}_0 \tag{6.3.26}$$

Dabei ist \mathbf{M}_0 das DREHMOMENT bezüglich des Lagers 0. Bei einer gleichförmigen Rotation ($\boldsymbol{\omega} = \omega \mathbf{e} = \text{const}$) ist \mathbf{L}_0 i.a. nicht konstant. Es gilt

$$\begin{aligned}
 \frac{d\mathbf{L}_0}{dt} &= \frac{d}{dt} (\mathbf{L}_p + \mathbf{L}_s) \\
 &= \frac{d}{dt} (I\boldsymbol{\omega} + \mathbf{L}_s) \\
 &= \frac{d}{dt} \mathbf{L}_s \\
 &= \boldsymbol{\omega} \times \mathbf{L}_s = \boldsymbol{\omega} \times \mathbf{L}_0 \tag{6.3.27}
 \end{aligned}$$

Beweis:

$$\begin{aligned}
 \frac{d}{dt} \mathbf{L}_s &= \frac{d}{dt} \left(- \int (\boldsymbol{\omega} \mathbf{r}_i^*) \mathbf{R} dm \right) \\
 &= - \int (\boldsymbol{\omega} \cdot \mathbf{r}^*) \frac{d\mathbf{R}}{dt} dm \\
 &= - \int (\boldsymbol{\omega} \cdot \mathbf{r}^*) (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{R}) dm \\
 &= \boldsymbol{\omega} \times \left(- \int (\boldsymbol{\omega} \cdot \mathbf{r}^*) \mathbf{R} dm \right) \\
 &= \boldsymbol{\omega} \times \mathbf{L}_s = \boldsymbol{\omega} \times (\mathbf{L}_s + \mathbf{L}_p) = \boldsymbol{\omega} \times \mathbf{L}_0
 \end{aligned} \tag{6.3.28}$$

da $\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{L}_p = 0$ und $\boldsymbol{\omega} \cdot \mathbf{r}^* = \omega r^*$ ist.



Versuch 40: **Versuch zur Vorlesung:** Drehimpulserhaltung (Versuchskarte M-072)

Die REAKTIONSDYNAMIK auf das Drehlager im Punkt 0 ist bei einem ROTATOR ohne äussere Kräfte oder Momente eine Kombination einer Reaktionskraft $\mathbf{F}_{(reactio)}$ und eines Reaktionsdrehmomentes $\mathbf{M}_{(reactio)}$.

Die Reaktionskraft ergibt sich aus dem Newtonschen Kraftgesetz (Gleichung (4.3.6)) und aus den Rechenregeln für Ableitungen eines rotierenden Systems mit fester Drehachse nach Gleichung (6.3.2) ($\frac{d}{dt} \mathbf{f}(t) = \boldsymbol{\omega} \times \mathbf{f}(t)$). Diese Rechenregeln können auch mehrmals angewandt werden für höhere Ableitungen. Wir erhalten für die Reaktionskraft

$$\begin{aligned}
 \mathbf{F}_{(reactio)} &= -m \frac{d^2}{dt^2} \mathbf{r}_s = -m \frac{d}{dt} (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}_s) = -m \frac{d}{dt} (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{R}_s) \\
 &= -m (\boldsymbol{\omega} \times (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{R}_s)) = m\omega^2 \mathbf{R}_s
 \end{aligned} \tag{6.3.29}$$

wegen des Impulssatzes (Gleichung (4.3.6)) und den Definitionen aus Abbildung 6.10, $\mathbf{r}_s = r^* \frac{\boldsymbol{\omega}}{\omega} + \mathbf{R}_s$. Weiter führt die zweimalige Anwendung des Kreuzproduktes mit dem gleichen Einheitsvektor auf einen dritten Vektor zur Negation der Komponente des dritten Vektors senkrecht zum Einheitsvektor².

Das zur Reaktionsdynamik dazugehörige REAKTIONSDREHMOMENT ist mit Gleichung (6.3.27)

$$\mathbf{M}_{(reactio)} = -\frac{d}{dt} \mathbf{L}_s = -\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{L}_s = \mathbf{L}_s \times \boldsymbol{\omega} = \mathbf{L}_0 \times \boldsymbol{\omega} = -\frac{d}{dt} \mathbf{L}_0 \tag{6.3.30}$$

Dabei ist \mathbf{r}_s der Ortsvektor des Schwerpunktes. Wir haben also eine zeitlich veränderliche Reaktionsdynamik.

² $\boldsymbol{\omega} \times (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{a}) = \omega \mathbf{e} \times (\omega \mathbf{e} \times \mathbf{a}) = \omega^2 \mathbf{e} \times (\mathbf{e} \times \mathbf{a}) = -\omega^2 \mathbf{a}$ oder ohne Einschränkung der Allgemeinheit

$$\begin{pmatrix} 1 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix} \times \left(\begin{pmatrix} 1 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix} \times \begin{pmatrix} x \\ y \\ z \end{pmatrix} \right) = \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix} \times \begin{pmatrix} 0 \\ -z \\ y \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 0 \\ -y \\ -z \end{pmatrix},$$

wie behauptet die negierte Senkrechtkomponente.

6.3.4.1. Anwendung: Auswuchten von Autorädern *

Versuch 41:   Versuch zur Vorlesung:
Kräfte auf Lager (Versuchskarte M-080)

statisch auswuchten Auswuchtgewichte werden angebracht bis

$$\mathbf{F}_{(reactio)} = m\omega^2 \mathbf{R}_s = 0$$

ist. Bei einem statisch ausgewuchteten Rad liegt der Schwerpunkt auf der Drehachse.

dynamisch auswuchten Auswuchtgewichte werden angebracht bis $\mathbf{L}_s = 0$ für $\omega \neq 0$ ist. Bei einem dynamisch ausgewuchteten Rad ist die Drehachse eine Achse des Trägheitsellipsoides, oder, der DREHIMPULS \mathbf{L}_0 ist parallel zur Drehachse.

6.3.4.2. Wirkung eines Drehmomentes auf den Rotator

Wir legen ein äusseres DREHMOMENT $\mathbf{M}_{aussen} = M\mathbf{e}$ an. Dann ist

$$\mathbf{M}_{aussen} - \mathbf{M}_{reactio} = \frac{d}{dt} \mathbf{L}_0 \quad (6.3.31)$$

Axialkomponente

$$M_{axial} = \frac{d}{dt} L_p = l \frac{d\omega}{dt} = l \frac{d^2\phi}{dt^2} \quad (6.3.32)$$

Radialkomponente

$$\mathbf{M}_{reactio} = -\frac{d}{dt} \mathbf{L}_s = -(\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{L}_s) - \frac{\dot{\omega}}{\omega} \mathbf{L}_s \quad (6.3.33)$$

6.3.5. Bewegungen mit Drehungen

Wirkt ein konstantes äusseres DREHMOMENT \mathbf{M} so gilt

$$\mathbf{M} = \dot{\mathbf{L}} = l \dot{\boldsymbol{\omega}} \quad (6.3.34)$$

oder

$$\begin{aligned} \dot{\boldsymbol{\omega}} &= \frac{1}{l} \mathbf{M} \\ \boldsymbol{\omega} &= \frac{1}{l} \mathbf{M} t \end{aligned} \quad (6.3.35)$$

und

$$\phi = \frac{1}{2} \frac{1}{l} \mathbf{M} t^2 \quad (6.3.36)$$

Beispiel: rollender Zylinder

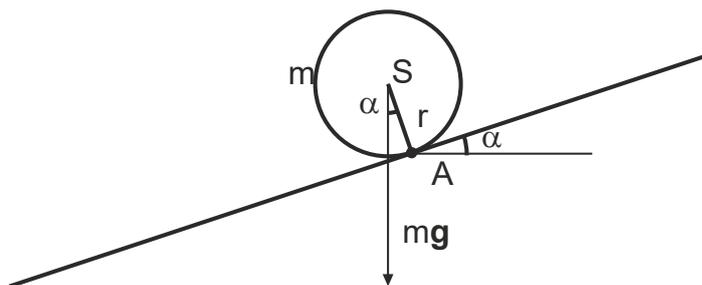


Abb. 6.15.: Rollender Zylinder

A ist die momentane Drehachse des Zylinders (Warum ist die Drehachse die Auf-
lagelinie?). Nach dem Satz von Steiner ist $I = I_S + mr^2$
Also ist $M = m |\mathbf{r} \times \mathbf{g}| = mgr \sin \alpha = (I_S + mr^2) \dot{\omega}$

Die Translationsbeschleunigung des Massenmittelpunktes ist

$$a = \frac{d^2}{dt^2} s(t) = r \frac{d}{dt} \omega = r \frac{mgr \sin \alpha}{I_S + mr^2} = \frac{1}{1 + \frac{I_S}{mr^2}} g \sin \alpha \quad (6.3.37)$$

Beispiel:

Massivzylinder $I_S = \frac{1}{2}mr^2$

$$a = \frac{2}{3}g \sin \alpha$$

Hohlzylinder $I_S = mr^2$

$$a = \frac{1}{2}g \sin \alpha$$

Kugel $I_S = \frac{2}{5}mr^2$

$$a = \frac{5}{7}g \sin \alpha$$

Rutschender Körper

$$a = g \sin \alpha$$

6.3.5.1. Kippen eines Körpers

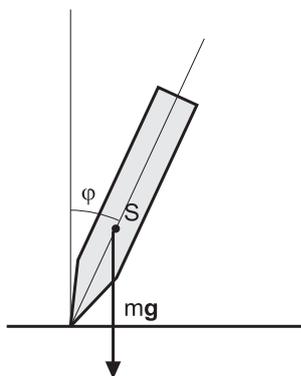


Abb. 6.16.: Kippen eines starren Körpers

Versuch 42:   **Versuch zur Vorlesung:**
Knickbruch (Versuchskarte M-171)

Hier ist für kleine Auslenkungen $M \propto \varphi$ und nicht wie beim PENDEL $M \propto (-\varphi)$. Die Drehmomentengleichung lautet

$$M = D\varphi = I \ddot{\varphi} \quad (6.3.38)$$

Sie hat die Lösungen

$$\varphi = \varphi_0 e^{\omega t} + \tilde{\varphi} e^{-\omega t} \quad (6.3.39)$$

mit $\omega = \sqrt{\frac{D}{I}}$.

Wenn zu Beginn der Bewegung $\dot{\varphi} = 0$ ist (Anfangsbedingung) ist die Lösung

$$\varphi(t) = \frac{1}{2} \varphi_0 (e^{\omega t} + e^{-\omega t}) = \varphi_0 \cosh \omega t \quad (6.3.40)$$

Beispiel: Kippender Kamin

Das TRÄGHEITSMOMENT eines Kamins, der um seinen Fuss rotiert, ist

$$I = \frac{1}{3} m \ell^2 \quad (6.3.41)$$

Dann ist die Drehmomentengleichung

$$M = m \cdot g \cdot \frac{\ell}{2} \sin \varphi \sim \frac{1}{2} m g \ell \varphi = D\varphi \quad (6.3.42)$$

Daraus folgt für den Betrag der Drehfrequenz

$$\omega = \sqrt{\frac{\frac{1}{2} m g \ell}{\frac{1}{3} m \ell^2}} = \sqrt{\frac{3g}{2\ell}} \quad (6.3.43)$$

6.4. Kreisel

Definition: Ein Kreisel ist ein starrer Körper, dessen Bewegung durch einen Fixpunkt festgelegt ist.

Versuch 43:   **Versuch zur Vorlesung:**
Stehaufkreisel (Versuchskarte M-116)

6.4.1. Kinematik des Kreisels

Die Lage der Drehachse eines Kreisels hängt von der Zeit ab

$$\boldsymbol{\omega}(t) = \omega(t) \mathbf{e}(t) \quad (6.4.1)$$

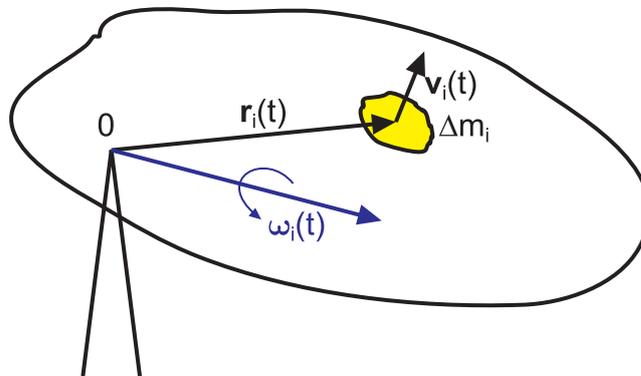


Abb. 6.17.: Kreisel

Die GESCHWINDIGKEIT eines Massenelementes Δm_i ist gegeben durch

$$\mathbf{v}_i(t) = \boldsymbol{\omega}(t) \times \mathbf{r}_i(t) \quad (6.4.2)$$

Δv_i ist die momentane GESCHWINDIGKEIT von Δm_i .

Die momentane Drehachse \mathbf{e} bewegt sich im RAUM entlang einer Kegeloberfläche, der Oberfläche des festen Polkegels F .

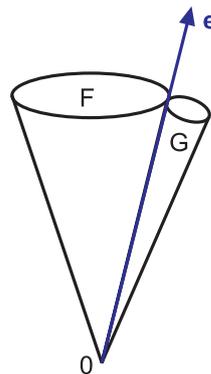


Abb. 6.18.: Polkegel

Bezüglich des Körpers bewegt sich \mathbf{e} auf einen beweglichen Polkegel G .

G (körperfest) rollt auf F ab. Die Berührungslinie der beiden Polkegel ist die momentane Drehachse.

6.4.2. Drehimpuls und kinetische Energie

Wir betrachten den Zusammenhang zwischen $\boldsymbol{\omega}(t)$ und $\mathbf{L}_0(t)$ im körperfesten Bezugssystem.

$$L_x = I_{xx}\omega_x + I_{xy}\omega_y + I_{xz}\omega_z \quad (6.4.3a)$$

$$L_y = I_{yx}\omega_x + I_{yy}\omega_y + I_{yz}\omega_z \quad (6.4.3b)$$

$$L_z = I_{zx}\omega_x + I_{zy}\omega_y + I_{zz}\omega_z \quad (6.4.3c)$$

oder

$$\mathbf{L} = \mathbf{I}_0 \boldsymbol{\omega} \quad (6.4.4)$$

oder $L_i = I_{ij} \omega_j$. \mathbf{I}_0 heisst der Trägheitstensor des Kreisels (des starren Rotators) bezüglich dem Fixpunkt 0. Die Komponenten von \mathbf{I}_0 sind

$$I_{xx} = \int (y^2 + z^2) dm \quad (6.4.5a)$$

$$I_{yy} = \int (x^2 + z^2) dm \quad (6.4.5b)$$

$$I_{zz} = \int (x^2 + y^2) dm \quad (6.4.5c)$$

$$I_{xy} = I_{yx} = - \int xy dm \quad (6.4.5d)$$

$$I_{xz} = I_{zx} = - \int xz dm \quad (6.4.5e)$$

$$I_{yz} = I_{zy} = - \int yz dm \quad (6.4.5f)$$

\mathbf{I}_0 ist symmetrisch, das heisst $I_{ij} = I_{ji}$

Beweis: Die Definition des Drehimpulses ist

$$\mathbf{L} = \mathbf{r} \times \mathbf{p}$$

Für ein Massenelement dm gilt

$$d\mathbf{L} = \mathbf{r} \times (dm \mathbf{v})$$

Mit $\mathbf{v} = \boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}$ wird

$$d\mathbf{L} = \mathbf{r} \times (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}) dm = (\mathbf{r} \cdot \mathbf{r}) \boldsymbol{\omega} dm - (\mathbf{r} \cdot \boldsymbol{\omega}) \mathbf{r} dm$$

Also wird

$$\mathbf{L} = \boldsymbol{\omega} \int r^2 dm - \int \mathbf{r} (\mathbf{r} \cdot \boldsymbol{\omega}) dm \quad (6.4.6)$$

Wir setzen $\mathbf{r} = \begin{pmatrix} x \\ y \\ z \end{pmatrix}$ und betrachten die x -Komponente:

$$\begin{aligned}
L_x &= \omega_x \int \mathbf{r}^2 dm - \int x (x\omega_x + y\omega_y + z\omega_z) dm \\
&= \omega_x \int (x^2 + y^2 + z^2 - x^2) dm - \omega_y \int xy dm - \omega_z \int xz dm \quad (6.4.7)
\end{aligned}$$

Damit ist $I_{xx} = \int (y^2 + z^2) dm$ und $I_{xy} = -\int xy dm$ und $I_{xz} = -\int xz dm$, wie behauptet.

Die Rechnungen für L_y und L_z können jeweils durch die Permutation $x \rightarrow y \rightarrow z \rightarrow x$ aus dem Vorgängerresultat abgeleitet werden, also $L_x \xrightarrow{\text{Permutation}} L_y \xrightarrow{\text{Permutation}} L_z \xrightarrow{\text{Permutation}} L_x$

Die Grösse $-I_{xy} = \int xy dm$ heisst Deviationsmoment.

Die Spur von \mathbf{I}_0 ändert sich nicht bei einer Drehung des Koordinatensystems

$$\text{Sp}(\mathbf{I}_0) = I_{xx} + I_{yy} + I_{zz} = 2 \int (x^2 + y^2 + z^2) dm = 2 \int r^2 dm = \text{const} \quad (6.4.8)$$

Weiter gilt

$$I_{xx} + I_{yy} - I_{zz} = 2 \int z^2 dm \geq 0 \quad (6.4.9)$$

und zyklisch.

Frage: Gibt es ein KOORDINATENSYSTEM, in dem die Deviationsmomente verschwinden?

Diese Frage ist äquivalent zur Frage nach den Eigenvektoren einer Matrix.

Aus der Mathematik weiss man, dass, da $\mathbf{I}_0 = \mathbf{I}_0^T$ gilt, ein Hauptachsensystem existiert, in dem \mathbf{I}_0 diagonal ist.

Wir nennen die HAUPTTRÄGHEITSMOMENTE: $I_{ii} = I_i$

Seien $\mathbf{e}_x, \mathbf{e}_y, \mathbf{e}_z$ körperfeste Basisvektoren, die so nummeriert werden, dass $I_x \geq I_y \geq I_z$ ist.

Sei $\mathbf{e}(t)$ die momentane Drehachse und $\boldsymbol{\omega}(t) = \omega(t) \mathbf{e}(t)$ die momentane WINKELGESCHWINDIGKEIT. Dann gilt

$$\mathbf{L}_0 = \begin{pmatrix} I_x & 0 & 0 \\ 0 & I_y & 0 \\ 0 & 0 & I_z \end{pmatrix} \boldsymbol{\omega} = \begin{pmatrix} I_x \omega_x \\ I_y \omega_y \\ I_z \omega_z \end{pmatrix} \quad (6.4.10)$$

Der Drehimpulsvektor entlang der x -Achse ist dann

$$\mathbf{L}_x(t) = I_x \boldsymbol{\omega}_x(t) = I_x \omega(t) \mathbf{e}_x(t) \quad (6.4.11)$$

und zyklisch.

Die Spur des Trägheitstensors (äquivalent zur Spur einer Matrix) ist $\text{Sp}(\mathbf{I}) = I = I_x + I_y + I_z$.

6.4.2.1. Kinetische Energie des Kreisels

Es gilt $E_{kin} = \frac{1}{2} \mathbf{L}_0 \cdot \boldsymbol{\omega}$, da der Kreisel ein starrer ROTATOR ist. Im Hauptachsensystem haben wir

$$E_{kin} = \frac{1}{2} \left(\frac{L_x^2(t)}{I_x} + \frac{L_y^2(t)}{I_y} + \frac{L_z^2(t)}{I_z} \right) \quad (6.4.12a)$$

$$= \frac{1}{2} \left(I_x \omega_x^2(t) + I_y \omega_y^2(t) + I_z \omega_z^2(t) \right) \quad (6.4.12b)$$

Beweis

$$\begin{aligned} E_{kin} &= \frac{1}{2} \mathbf{L}_0 \cdot \boldsymbol{\omega} \\ &= \frac{1}{2} \begin{pmatrix} I_x \omega_x \\ I_y \omega_y \\ I_z \omega_z \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} \omega_x \\ \omega_y \\ \omega_z \end{pmatrix} \\ &= \frac{1}{2} (I_x \omega_x^2 + I_y \omega_y^2 + I_z \omega_z^2) \\ &= \frac{1}{2} \begin{pmatrix} L_x \\ L_y \\ L_z \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} \frac{L_x}{I_x} \\ \frac{L_y}{I_y} \\ \frac{L_z}{I_z} \end{pmatrix} \\ &= \frac{1}{2} \left(\frac{L_x^2}{I_x} + \frac{L_y^2}{I_y} + \frac{L_z^2}{I_z} \right) \end{aligned} \quad (6.4.13)$$

Die momentane Drehachse ist durch $\boldsymbol{\omega}(t)$ gegeben. Wir definieren die momentane Drehachse durch einen zeitabhängigen Einheitsvektor $\mathbf{e}(t)$ mit $|\mathbf{e}(t)| = 1$. Dann ist

$$\boldsymbol{\omega}(t) = \omega(t) \mathbf{e}(t) = \omega(t) \begin{pmatrix} e_x(t) \\ e_y(t) \\ e_z(t) \end{pmatrix} \quad (6.4.14)$$

Durch Umstellen erhalten wir

$$\begin{aligned} E_{kin} &= \frac{1}{2} (I_x \omega_x^2(t) + I_y \omega_y^2(t) + I_z \omega_z^2(t)) \\ &= \frac{1}{2} (I_x \omega^2(t) e_x^2(t) + I_y \omega^2(t) e_y^2(t) + I_z \omega^2(t) e_z^2(t)) \\ &= \frac{\omega^2(t)}{2} (I_x e_x^2(t) + I_y e_y^2(t) + I_z e_z^2(t)) \\ &= \frac{\omega^2(t)}{2} I(t) \end{aligned} \quad (6.4.15)$$

wobei wir

$$I = I_x e_x^2(t) + I_y e_y^2(t) + I_z e_z^2(t) = \left(\sqrt{I_x} e_x(t) \right)^2 + \left(\sqrt{I_y} e_y(t) \right)^2 + \left(\sqrt{I_z} e_z(t) \right)^2 \quad (6.4.16)$$

gesetzt haben. I ist das TRÄGHEITSMOMENT bezüglich der momentanen Drehachse \mathbf{e} . Wenn die kinetische Energie des Kreisels erhalten ist, ist auch I eine Konstante.

 **Versuch 44:**  **Versuch zur Vorlesung:**
Kreiselmovungen (Versuchskarte M-041)

6.4.2.2. Trägheitsellipsoid

Wir möchten den Körper mit einer allgemeinen Form, der durch den Trägheitstensor \mathbf{I}_0 charakterisiert ist, durch den einfachst möglichen Körper mit den gleichen Rotationseigenschaften ersetzen. Dies ist das Trägheitsellipsoid charakterisiert durch den Vektor \mathbf{u} . Wir verwenden zur Definition von \mathbf{u} die Definition des Trägheitsmomentes I bezüglich der momentanen Drehachse \mathbf{e} vom vorherigen Abschnitt.

$$\mathbf{u} = \begin{pmatrix} u_x \\ u_y \\ u_z \end{pmatrix} = \frac{\mathbf{e}}{\sqrt{I}} = \left(\frac{e_x}{\sqrt{I}}, \frac{e_y}{\sqrt{I}}, \frac{e_z}{\sqrt{I}} \right) \quad (6.4.17)$$

Wir setzen \mathbf{u} in die Ellipsengleichung ein und erhalten

$$\begin{aligned} I_x u_x^2 + I_y u_y^2 + I_z u_z^2 &= I_x \frac{e_x^2}{I} + I_y \frac{e_y^2}{I} + I_z \frac{e_z^2}{I} \\ &= \frac{I_x e_x^2 + I_y e_y^2 + I_z e_z^2}{I} \\ &= \frac{I_x e_x^2 + I_y e_y^2 + I_z e_z^2}{I_x e_x^2 + I_y e_y^2 + I_z e_z^2} \\ &= \frac{I}{I} = 1 \end{aligned} \quad (6.4.18)$$

\mathbf{u} beschreibt also in der Tat die Oberfläche eines Ellipsoids, das wir Trägheitsellipsoid nennen. Aus der Konstruktion folgen die Eigenschaften des Trägheitsellipsoids:

- Das Trägheitsellipsoid ist körperfest.
- Es hat die gleichen Hauptachsen wie der Kreisel

Aus Gleichung (6.4.18) folgt, dass die Längen der Halbachsen des Trägheitsellipsoids $\frac{1}{\sqrt{I_x}}$, $\frac{1}{\sqrt{I_y}}$ und $\frac{1}{\sqrt{I_z}}$ sind.

Für einen allgemeinen Kreisel mit dem Fixpunkt 0 im Schwerpunkt S gibt es die

folgenden Beziehungen zwischen den Hauptträgheitsmomenten:

Kreisel	Hauptträgheitsmomente	Trägheitsellipsoid
Kugel, Würfel, Tetraeder	$I_1 = I_2 = I_3$	Kugel
axialsymmetrisch, tellerförmig	$I_1 > I_2 = I_3$	Rotationsellipsoid, tellerförmig
axialsymmetrisch spindelförmig	$I_1 = I_2 > I_3$	Rotationsellipsoid, spindelförmig
niedrige Symmetrie	$I_1 > I_2 > I_3$	allg. Ellipsoid

Tab. 6.2.: TRÄGHEITSELLIPSOIDE verschiedener Körper

Bemerkung: nur Rotationen eines freien Körpers um die Hauptachsen mit dem grössten und dem kleinsten Hauptträgheitsmoment sind stabil.

6.4.3. Kräftefreier Kreisel

Definition: Ein Kreisel heisst kräftefrei, wenn \mathbf{M}_0 bezüglich des Fixpunktes 0 verschwindet.

Dann ist

$$\mathbf{M}_0 = 0$$

und

$$\frac{d\mathbf{L}_0}{dt} = 0$$

d.h.

$$\mathbf{L}_0 = \text{const.}$$

Die KINETISCHE ENERGIE ist dann

$$E_{kin} = \frac{1}{2} \sum_{j=\{x,y,z\}} \frac{L_j^2}{I_j} = \text{const} = \frac{1}{2} \mathbf{L}_0 \cdot \boldsymbol{\omega}(t) \quad (6.4.19)$$

für die Rotation um eine Hauptachse x . Das heisst, $\boldsymbol{\omega}(t)$ bewegt sich auf einem Kegel um \mathbf{L}_0

Wie realisiert man einen kräftefreien Kreisel?

- Unterstützung im Schwerpunkt S
- freier Körper (mit bewegtes KOORDINATENSYSTEM)

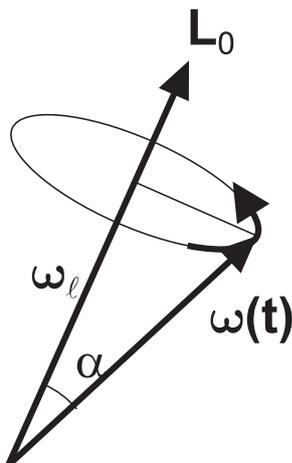


Abb. 6.19.: Kräftefreier Kreisel

Es ist

$$\mathbf{L}_0 \cdot \boldsymbol{\omega}(t) = L_0 \omega(t) \cos \alpha = L_0 \omega_\ell = \text{const}, \quad (6.4.20)$$

d.h. $\omega_L = \text{const}$. Dabei ist ω_L die Projektion von $\boldsymbol{\omega}$ auf \mathbf{L}_0 . Es gibt zwei Fälle:

- wenn $\boldsymbol{\omega}(t) \parallel \mathbf{L}_0$ ist, dann hat man eine permanente Rotation, d.h. $\boldsymbol{\omega} = \text{const}$.
- wenn $\boldsymbol{\omega}(t)$ nicht parallel zu \mathbf{L}_0 ist, bekommt man eine NUTATION, abhängig von den Anfangsbedingungen, d.h. $\boldsymbol{\omega}$ rotiert um \mathbf{L}_0 .

Bei einer permanenten Rotation ist $\boldsymbol{\omega} \parallel \mathbf{L}_0$ wenn $\boldsymbol{\omega} \parallel$ zur Hauptachse ist. Es gilt dann

$$\boldsymbol{\omega}_i = \frac{1}{I_i} \mathbf{L}_0 \quad \text{mit} \quad i = 1 \dots 3 \quad (6.4.21)$$

Beim asymmetrischen Kreisel werden die Hauptträgheitsachsen so formuliert

$$I_1 > I_2 > I_3 \quad (6.4.22)$$

Rotationen um

- \mathbf{e}_1 sind stabil
- \mathbf{e}_2 sind labil
- \mathbf{e}_3 sind stabil

6.4.3.1. Poinso'sche Konstruktion *

Ziel dieses Abschnittes ist es, die allgemeine Bewegung eines Kreisels zu beschreiben. Louis Poinso't zeigte, dass diese durch die Schnittlinien zweier Ellipsoide beschrieben wird, bekannt als Poinso't'sche Konstruktion.

Nach Gleichung (6.4.12) und Gleichung (6.4.15) ist

$$E_{kin} = \frac{1}{2}I\omega^2 = \frac{1}{2}I_x\omega_x^2 + \frac{1}{2}I_y\omega_y^2 + \frac{1}{2}I_z\omega_z^2$$

wenn $\omega = (\omega_x, \omega_y, \omega_z)$ die Kreisfrequenz im Hauptachsensystem ist. Da $\omega^2 = \omega_x^2 + \omega_y^2 + \omega_z^2$ ist, sind alle einzelnen Komponenten kleiner als ω . Also kann man schreiben

$$\begin{aligned} \omega_x &= \omega \cos \alpha & \omega_y &= \omega \cos \beta & \omega_z &= \omega \cos \gamma \\ \cos \alpha &= \frac{\omega_x}{\omega} & \cos \beta &= \frac{\omega_y}{\omega} & \cos \gamma &= \frac{\omega_z}{\omega} \end{aligned}$$

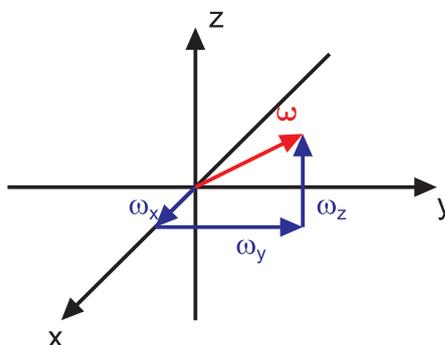


Abb. 6.20.: Poinsotsche Konstruktion

Die Zeichnung zeigt, dass damit auch $\omega^2 = \omega^2 \cos^2 \alpha + \omega^2 \cos^2 \beta + \omega^2 \cos^2 \gamma$ und damit $1 = \cos^2 \alpha + \cos^2 \beta + \cos^2 \gamma$ ist. Weiter ist nach Gleichung (6.4.14)

$$e_x = \frac{\omega_x}{\omega} = \cos \alpha \quad (6.4.23a)$$

$$e_y = \frac{\omega_y}{\omega} = \cos(\beta)e_z = \frac{\omega_z}{\omega} = \cos \gamma \quad (6.4.23b)$$

Nach Gleichung (6.4.16) ist

$$I = I_x e_x^2 + I_y e_y^2 + I_z e_z^2$$

und damit

$$I = I_x \cos^2 \alpha + I_y \cos^2 \beta + I_z \cos^2 \gamma \quad (6.4.24)$$

Wir setzen den Punkt Q im Abstand $\rho = \sqrt{\frac{I}{I}}$ (siehe Gleichung (6.4.16)) vom Nullpunkt auf die Drehachse. Mit $Q = \begin{pmatrix} x \\ y \\ z \end{pmatrix} = \rho$ wird

$$\cos \alpha = \frac{x}{\rho} \quad (6.4.25a)$$

$$\cos \beta = \frac{y}{\rho} \quad (6.4.25b)$$

$$\cos \gamma = \frac{z}{\rho} \quad (6.4.25c)$$

da ja gilt $\rho^2 = x^2 + y^2 + z^2$ oder $1 = (x/\rho)^2 + (y/\rho)^2 + (z/\rho)^2$. Aus Gleichung (6.4.16) bekommt man

$$l_x(x/\rho)^2 + l_y(y/\rho)^2 + l_z(z/\rho)^2 = 1 \quad (6.4.26)$$

oder mit der Definition von $\rho = 1/\sqrt{1}$

$$l_x x^2 + l_y y^2 + l_z z^2 = l \rho^2 = \frac{1}{1} = 1 \quad (6.4.27)$$

Diese Gleichung beschreibt also nichts anderes als das Trägheitsellipsoid.

Allgemein gilt, dass eine Funktion $f(x, y, z) = \text{const}$ eine Oberfläche beschreibt. Dann ist der Normalenvektor der Funktion $f(\boldsymbol{\rho}) = f(x, y, z) = l_x x^2 + l_y y^2 + l_z z^2$ durch

$$\mathbf{grad} f = \nabla f = 2(l_x x, l_y y, l_z z) \quad (6.4.28)$$

gegeben.

Beweis:

Wir betrachten das totale Differential df . Dieses muss null sein, da die Funktion $f(\boldsymbol{\rho})$ eine Konstante ist. Wir bekommen damit

$$df = \frac{\partial f}{\partial x} dx + \frac{\partial f}{\partial y} dy + \frac{\partial f}{\partial z} dz \quad (6.4.29a)$$

$$= (\mathbf{grad} f) \cdot (dx, dy, dz) \quad (6.4.29b)$$

$$= (\mathbf{grad} f) \cdot (d\boldsymbol{\rho}) = 0 \quad (6.4.29c)$$

Damit ist $\mathbf{grad} f$ senkrecht zu $d\boldsymbol{\rho}$. Da $d\boldsymbol{\rho}$ in der Fläche $f(\boldsymbol{\rho})$ liegt (Die möglichen Änderungen von $\boldsymbol{\rho}$ sind durch die durch $f(\boldsymbol{\rho})$ beschriebene Fläche begrenzt) ist $\mathbf{grad} f$ senkrecht zur Tangentialebene und damit der Normalenvektor.

Der Normalenvektor zum Trägheitsellipsoid

$$f(x, y, z) = f(\boldsymbol{\rho}) = l_x x^2 + l_y y^2 + l_z z^2 = 1 = \text{const}$$

ist

$$\mathbf{grad} f = \nabla f = 2(l_x x, l_y y, l_z z)$$

Im Hauptachsensystem ist

$$\mathbf{L} = (I_x \omega_x, I_y \omega_y, I_z \omega_z)$$

Von der Konstruktion her sind $\boldsymbol{\rho} = (x, y, z)$ und $\boldsymbol{\omega} = (\omega_x, \omega_y, \omega_z)$ parallel. Wir können wie folgt umformen

$$\mathbf{L} = (I_x \omega_x, I_y \omega_y, I_z \omega_z) = \omega (I_x \cos \alpha + I_y \cos \beta + I_z \cos \gamma) \quad (6.4.30a)$$

$$= \omega \left(I_x \frac{x}{\rho} + I_y \frac{y}{\rho} + I_z \frac{z}{\rho} \right) = \frac{\omega}{\rho} (I_x x + I_y y + I_z z) \quad (6.4.30b)$$

$$= \frac{\omega}{\rho} \frac{\mathbf{grad} f(\boldsymbol{\rho})}{2} \quad (6.4.30c)$$

$$(6.4.30d)$$

Deshalb ist $2\mathbf{L} \parallel \mathbf{grad} f(\boldsymbol{\rho})$, das heisst, dass \mathbf{L} senkrecht zur Tangentialebene t im Durchstosspunkt Q von $\boldsymbol{\omega}$ durch das Trägheitsellipsoid ist.

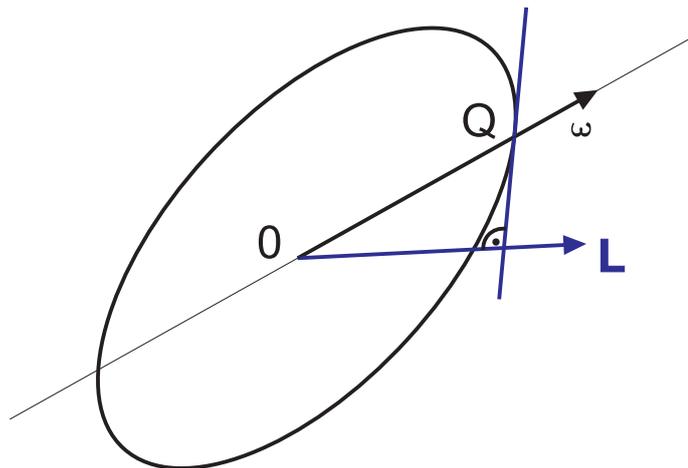


Abb. 6.21.: Trägheitsellipsoid

Rezept zur Konstruktion von \mathbf{L} :

- Trage $\boldsymbol{\omega}$ in 0 ab und bestimme Q (Durchstosspunkt durch das Trägheitsellipsoid)
- Zeichne die Tangentialebene t in Q
- Fülle von 0 aus das Lot auf die Tangentialebene t in Q
- \mathbf{L} ist parallel zu diesem Lot.

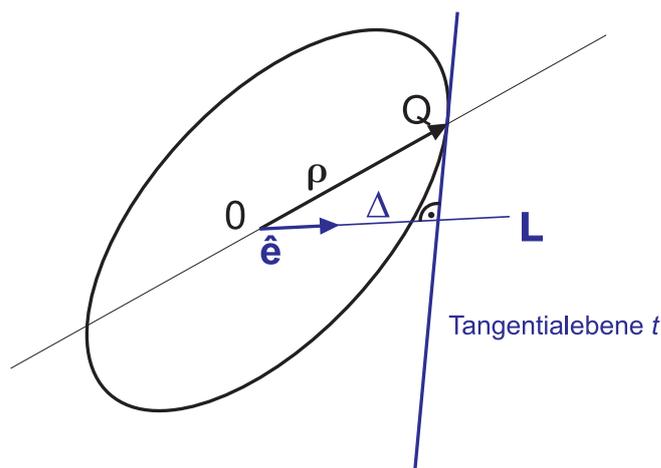


Abb. 6.22.: Interpretation der Poinsotschen Konstruktion

Wir bezeichnen mit Δ den Abstand von 0 zur Tangentialebene t in Q . Der Abstand Δ hat die folgende Bedeutung

$$\Delta^2 = \frac{2E_{kin}}{\mathbf{L}^2} \quad (6.4.31)$$

Beweis: Die Tangentialebene t ist durch den Vektor $\mathbf{R} = (X, Y, Z)$ gegeben. Dann gilt

$$(\mathbf{R} - \boldsymbol{\rho}) \cdot \text{grad } f(\boldsymbol{\rho}) = 0 \quad (6.4.32)$$

Dann ist

$$\begin{pmatrix} X \\ Y \\ Z \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} 2I_x x \\ 2I_y y \\ 2I_z z \end{pmatrix} - \begin{pmatrix} x \\ y \\ z \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} 2I_x x \\ 2I_y y \\ 2I_z z \end{pmatrix} = 0 \quad (6.4.33)$$

Ausmultipliziert erhält man

$$2I_x x X + 2I_y y Y + 2I_z z Z = 2I_x x^2 + 2I_y y^2 + 2I_z z^2 = 2 \quad (6.4.34)$$

wobei wir Gleichung (6.4.27) verwendet haben. Damit erhalten wir

$$I_x x X + I_y y Y + I_z z Z = 1 \quad (6.4.35)$$

Wir bezeichnen mit $\hat{\mathbf{e}}$ den Einheitsvektor entlang $\mathbf{R} \parallel \mathbf{L}$. Dann ist Δ

$$\Delta = \mathbf{R} \cdot \hat{\mathbf{e}} = X\hat{e}_x + Y\hat{e}_y + Z\hat{e}_z \quad (6.4.36)$$

oder

$$1 = \frac{X\hat{e}_x}{\Delta} + \frac{Y\hat{e}_y}{\Delta} + \frac{Z\hat{e}_z}{\Delta} \quad (6.4.37)$$

Wir vergleichen Gleichung (6.4.35) und Gleichung (6.4.37). Die Vorfaktoren von

X , Y und Z müssen identisch sein, da bei beliebiger Variation der drei Größen beide Gleichungen konstant sein müssen. Insbesondere kann man $Y = Z = 0$ setzen und bekommt dann

$$l_x x X = 1 = \frac{\hat{e}_x}{\Delta} X \xrightarrow{X \neq 0} l_x x = \frac{\hat{e}_x}{\Delta} \quad (6.4.38)$$

und natürlich zyklisch für alle drei Komponenten. Also ist

$$\frac{\hat{e}_x}{\Delta} = l_x x \quad \frac{\hat{e}_y}{\Delta} = l_y y \quad \frac{\hat{e}_z}{\Delta} = l_z z \quad (6.4.39)$$

oder

$$\hat{e}_x = \Delta l_x x \quad \hat{e}_y = \Delta l_y y \quad \hat{e}_z = \Delta l_z z \quad (6.4.40)$$

Da \hat{e} ein Einheitsvektor ist, gilt

$$1 = \hat{e}_x^2 + \hat{e}_y^2 + \hat{e}_z^2 = \Delta^2 (l_x^2 x^2 + l_y^2 y^2 + l_z^2 z^2) \quad (6.4.41)$$

ρ und ω sind parallel. Damit ergibt sich

$$\frac{x_i}{\rho} = \frac{\omega_i}{\omega} \quad \Rightarrow \quad x_i = \frac{\rho}{\omega} \omega_i \quad (6.4.42)$$

und

$$\Delta^2 \left(l_x^2 \frac{\rho^2}{\omega^2} \omega_x^2 + l_y^2 \frac{\rho^2}{\omega^2} \omega_y^2 + l_z^2 \frac{\rho^2}{\omega^2} \omega_z^2 \right) = 1 \quad (6.4.43)$$

Mit der Definition $\rho = 1/\sqrt{I}$ bekommt man

$$l_x^2 \omega_x^2 + l_y^2 \omega_y^2 + l_z^2 \omega_z^2 = \frac{\omega^2}{\rho^2 \Delta^2} = \frac{l \omega^2}{\Delta^2} = \frac{2E_{kin}}{\Delta^2} \quad (6.4.44)$$

Andererseits ist

$$\mathbf{L} = (l_x \omega_x, l_y \omega_y, l_z \omega_z) \quad (6.4.45)$$

Damit folgt die Behauptung

$$\frac{2E_{kin}}{\Delta^2} = \mathbf{L}^2 \quad (6.4.46)$$

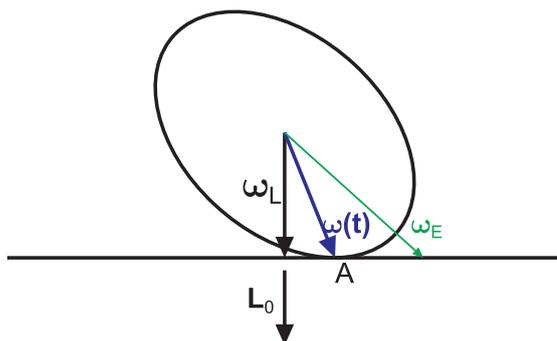


Abb. 6.23.: Poinsot-Ellipsoid

Wir betrachten nun ein weiteres Ellipsoid, das POINSOT-ELLIPSOID P . Dieses ist ähnlich zum Trägheitsellipsoid und liegt zu ihm konzentrisch. Wir wollen das POINSOT-ELLIPSOID als Funktion von ω_P darstellen. Die NUTATION im raumfesten Koordinatensystem wird nun beschrieben durch das Abrollen des POINSOT-ELLIPSOIDS auf eine Ebene E gegeben durch die Gesamtheit der Vektoren ω_E . Diese Ebene E ist durch

$$\omega_E \cdot \mathbf{L}_0 = \omega_L \cdot \mathbf{L}_0 = 2E_{kin} = \text{const} \quad (6.4.47)$$

charakterisiert, da für einen starren Rotator ja $E_{kin} = \frac{1}{2}\boldsymbol{\omega} \cdot \mathbf{L}_0$ gilt (Siehe (6.3.22)). Am Berührungspunkt des Poinsotschen Ellipsoides muss die vorherige Gleichung auch stimmen. Deshalb ist die Ellipsengleichung im körperfesten Hauptachsensystem

$$\begin{aligned} 1 &= \frac{\mathbf{L}_0 \cdot \boldsymbol{\omega}_p}{2E_{kin}} \\ &= \frac{1}{2E_{kin}} [(I_x \omega_{px}) \omega_{px} + (I_y \omega_{py}) \omega_{py} + (I_z \omega_{pz}) \omega_{pz}] \\ &= \frac{I_x \omega_{px}^2}{2E_{kin}} + \frac{I_y \omega_{py}^2}{2E_{kin}} + \frac{I_z \omega_{pz}^2}{2E_{kin}} \\ &= \frac{\omega_{px}^2}{\frac{2E_{kin}}{I_x}} + \frac{\omega_{py}^2}{\frac{2E_{kin}}{I_y}} + \frac{\omega_{pz}^2}{\frac{2E_{kin}}{I_z}} \end{aligned} \quad (6.4.48)$$

Die drei Halbachsen des Poinsotschen Ellipsoides P sind

$$\sqrt{\frac{2E_{kin}}{I_x}} \quad \sqrt{\frac{2E_{kin}}{I_y}} \quad \sqrt{\frac{2E_{kin}}{I_z}} \quad (6.4.49)$$

im körperfesten Hauptachsensystem.

Der Punkt A (Berührungspunkt zwischen dem POINSOT-ELLIPSOID P und der Ebene E) ist gegeben durch

$$\boldsymbol{\omega}_E = \boldsymbol{\omega}_p = \boldsymbol{\omega}(t) \quad (6.4.50)$$

- Die Bahnkurve von A auf P heisst POLHOIDE.
- Die Bahnkurve von A auf E heisst HERPOLHOIDE.

Im körperfesten Hauptachsensystem ist der Winkelgeschwindigkeitsvektor $\boldsymbol{\omega}(t)$ die Verbindung zwischen dem Fixpunkt 0 (beim freien Körper ist das der Schwerpunkt, beim Kreisel der Auflagepunkt) und der POLHOIDE.

Die Polhoide ist gegeben als Schnittpunkt des POINSOT-ELLIPSOIDES P und des Drallellipsoides D . Das Drallellipsoid wird als Funktion der Variablen $\boldsymbol{\omega}_D = (\omega_{Dx}, \omega_{Dy}, \omega_{Dz})$ geschrieben. Nach Gleichung (6.4.10) ist der Drehimpuls gegeben durch

$$\mathbf{L}_0 = (I_x \omega_x, I_y \omega_y, I_z \omega_z) \quad (6.4.51)$$

Also können wir schreiben

$$\begin{aligned} 1 &= \frac{L_0^2}{L_0^2} &&= \frac{I_x^2 \omega_{Dx}^2 + I_y^2 \omega_{Dy}^2 + I_z^2 \omega_{Dz}^2}{L_0^2} \\ &= \frac{I_x^2 \omega_{Dx}^2}{L_0^2} + \frac{I_y^2 \omega_{Dy}^2}{L_0^2} + \frac{I_z^2 \omega_{Dz}^2}{L_0^2} &&= \frac{\omega_{Dx}^2}{\left(\frac{L_0}{I_x}\right)^2} + \frac{\omega_{Dy}^2}{\left(\frac{L_0}{I_y}\right)^2} + \frac{\omega_{Dz}^2}{\left(\frac{L_0}{I_z}\right)^2} \end{aligned} \quad (6.4.52)$$

Diese Gleichung definiert das Drallellipsoid D . Das Drallellipsoid D hat die Halbachsen

$$\frac{L_0}{I_x} \quad \frac{L_0}{I_y} \quad \frac{L_0}{I_z} \quad (6.4.53)$$

Die Halbachsen des Drallellipsoides D sind also anders als die Halbachsen des POINSOT-ELLIPSOIDES P .

Bei einem reibungsfreien Kreisel ist sowohl seine kinetische Energie wie auch der Betrag seines Drehimpulses erhalten. Die Winkelgeschwindigkeit $\boldsymbol{\omega}$ bestimmt zusammen mit dem Trägheitstensor beide Größen. Im Hauptachsensystem folgt aus der Erhaltung der kinetischen Energie, dass $\boldsymbol{\omega}$ sich auf dem POINSOT-ELLIPSOID P bewegen muss. Die Erhaltung des Drehimpuls-Quadrates L_0^2 bedingt, dass im Hauptachsensystem $\boldsymbol{\omega}$ sich auf dem Drallellipsoid D befinden muss. Die möglichen Bahnkurven sind also die Schnittmenge von P und D .

Um den Vektor $\boldsymbol{\omega}$ vollständig anzugeben, sind drei Komponenten nötig. Mit der kinetischen Energie E_{kin} und dem Quadrat des Drehimpulses L_0^2 haben wir erst zwei Bestimmungsgrößen. Wir könnten also die Komponenten von \mathbf{L}_0 entlang einer Koordinatenachse als dritte Angabe verwenden. Üblicherweise nennt man diese Koordinatenachse die z -Achse: Wir bestimmen also die Komponente L_z . Dieses Tripel $(E_{kin}, L_0^2$ und $L_z)$ ist das gleiche Tripel, das bei der Angabe der Quantenzahlen für ein Elektron angegeben wird. Der quantenmechanische Zustand eines Elektrons in einem Atom ist also äquivalent zu einem Bewegungszustand eines Kreisels.

Versuch 45:   Versuch zur Vorlesung:
Nutation (Versuchskarte M-119)

6.4.4. Der Kreisel unter dem Einfluss von Kräften

Wirkt ein externes DREHMOMENT M_0 bezüglich 0 so gilt

$$\frac{d}{dt} \mathbf{L}_0 = \mathbf{M}_0 \quad (6.4.54)$$

Bemerkung: Durch den DRALLSATZ ist \mathbf{L}_0 bis auf eine Konstante \mathbf{L}_0^* bestimmt.

$$\mathbf{L}_0(t) = \mathbf{M}_0 t + \mathbf{L}_0^* \quad (6.4.55)$$

\mathbf{L}_0^* bestimmt die NUTATION. Im allgemeinen wird ein Kreisel deshalb nutieren. Nur mit speziellen Anfangsbedingungen tritt keine NUTATION auf, das heisst, man hat eine nutationsfreie Kreiselung.

6.4.4.1. Präzession

Versuch 46:   Versuch zur Vorlesung:
Präzession (Versuchskarte M-066)

Versuch 47:   Versuch zur Vorlesung:
Präzessionsfrequenz (Versuchskarte M-110)

Unter PRÄZESSION versteht man die Rotation von \mathbf{L}_0 mit $\boldsymbol{\Omega}$

$$\frac{d\mathbf{L}_0}{dt} = \boldsymbol{\Omega} \times \mathbf{L}_0 = m\mathbf{g} \times \mathbf{r}_{0S} = \mathbf{M}_0 \quad (6.4.56)$$

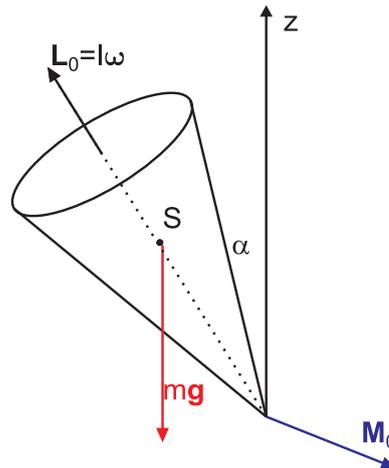


Abb. 6.24.: Präzedierender Kreisel

Hier ist r_{0s} der Abstand des Schwerpunktes vom Fixpunkt. Dann ist

$$M_0 = mg \sin \alpha \cdot r_{0s} = \Omega \sin \alpha L_0 \quad (6.4.57)$$

und daraus

$$\Omega = \frac{mgr_{0s}}{L_0} = \frac{r_{0s}mg}{\omega l} \quad (6.4.58)$$

Ω ist unabhängig von α . Wir können auch eine Energiebetrachtung machen:

$$E_{kin,Kreisel} = \frac{1}{2}l\omega^2 \sim \text{const.} \quad (6.4.59)$$

Da ω konstant ist, ist auch die KINETISCHE ENERGIE konstant. Die Gesamtenergie ist konstant

$$E_{tot} = E_{pot} + E_{kin,Kreisel} = mgr_{0s} \cos \alpha + \frac{1}{2}l\omega^2 = \text{const.} \quad (6.4.60)$$



Versuch 48: Versuch zur Vorlesung:
Kreisel Fahrzeug (Versuchskarte M-182)

das heisst, E_{kin} und E_{pot} sind auch einzeln konstant. Das heisst der präzedierende Kreisel fällt nicht.

6.5. Mechanische Maschinen

Wenn Maschinen im Gleichgewicht sind, können Kräfte über virtuelle Verrückungen aus dem Energiesatz berechnet werden.

Virtuell heisst, die Bewegungen müssen mit den Zwangsbedingungen vereinbar sein. Das bedeutet, dass bei einer durch Führungen vorgegebenen Bahn (Wasserrutsche im Schwimmbad) alle betrachteten Bewegungen dem Weg der Wasserrutsche folgen müssen. Wir betrachten zuerst einmal alle Teile des Systems als unabhängig. Die verschiedenen möglichen Verschiebungen i sind dann durch die Koordinaten x_i gegeben. Diese werden zuerst als unabhängig angesehen. Die Energieerhaltung fordert aber, dass

$$\delta E = \sum \frac{\partial E}{\partial x_i} \delta x_i = 0 \quad (6.5.1)$$

ist.

Dabei ist $\frac{\partial E}{\partial x_i} = 0$ die Gleichgewichtsbedingung.

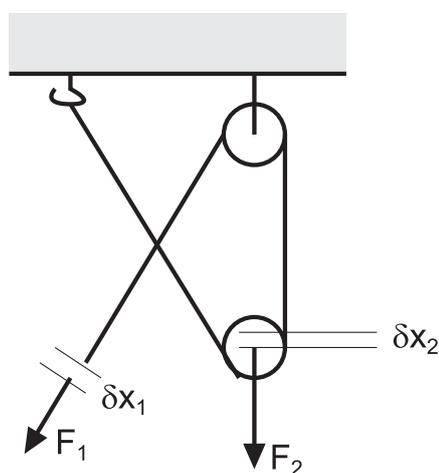


Abb. 6.25.: FLASCHENZUG: Berechnung mit virtuellen Verschiebungen.

Versuch 49:  **Versuch zur Vorlesung:**
Rollen, Flaschenzug (Versuchskarte M-120)

Wir betrachten als Beispiel einen FLASCHENZUG. U sei die potentielle Energie als Funktion der Koordinaten x_1 und x_2 . Wir haben also

$$\delta x_1 = -2\delta x_2$$

mit

$$\frac{\partial U}{\partial x_1} = -F_1 \quad \text{und} \quad \frac{\partial U}{\partial x_2} = -F_2 \quad (6.5.2)$$

Die Seile des FLASCHENZUGES ergeben die Beziehungen für die ARBEIT

$$F_1 \delta x_1 + F_2 \delta x_2 = 0$$

Also ist die KRAFT auf die Kurbelwelle

$$F_2 = F_1 \frac{\delta x_1}{r \delta \varphi} = F_1 \sin \varphi \left(1 - \frac{r}{\ell} \frac{\cos \varphi}{\sqrt{1 - \left(\frac{r}{\ell}\right)^2 \sin^2 \varphi}} \right) \quad (6.5.3)$$

Wenn $r \ll \ell$ ist, dann ist $F_2 = F_1 \sin \varphi$.

Die nichtlineare Beziehung zwischen der Position des Kolbens und der der Kurbelwelle bewirkt, dass bei einer Drehzahl nicht nur deren Frequenz sondern noch viele Harmonische schwingungen im Fahrzeug anregen.

7. Mechanik deformierbarer Medien

Bis jetzt haben wir mit starren Körpern gerechnet, aber: **starre Körper existieren nicht.**

Körper können folgendermassen deformiert werden:

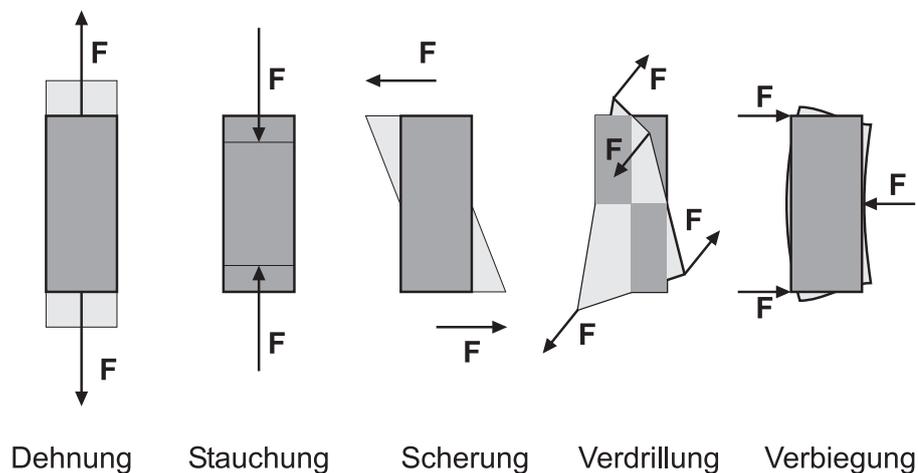


Abb. 7.1.: Arten der Deformation eines deformierbaren Körpers

7.1. Elastomechanik

(Siehe P. A. Tipler und G. Mosca, *Physik* [TM04, pp. 342]) (Siehe D. Meschede, *Gerthsen Physik* [Mes15, pp. 130])

Wir betrachten zuerst allgemein, welche Kräfte auf einen Würfel wirken können. Beliebige Körper kann man sich im Sinne der FINITEN ELEMENTE RECHNUNG aus Würfeln zusammengesetzt denken.

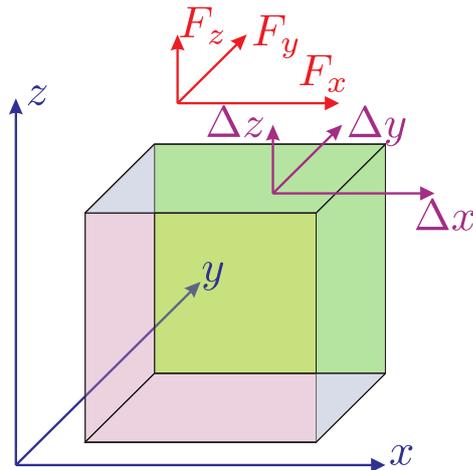


Abb. 7.2.: Allgemeine Kräfte an einem Würfel

An einem Würfel, der parallel zu den Achsen eines kartesischen Koordinatensystems liegt, können im allgemeinen Falle die folgenden Kräfte oder Spannungen sowie Deformationen auftreten:

- An jeder der **6 Flächen** können
 - **3 unabhängige** Kräfte (2 parallel zur Fläche, eine senkrecht dazu) und
 - **3 unabhängige Deformationen**, die aus einer Kompression oder Dilatation sowie zwei Scherungen bestehen.
- Da keine Netto-KRAFT auf den Würfel wirken soll, müssen die Kräfte in die x -, y -, oder z -Richtung auf gegenüberliegenden Seiten gegengleich sein.
- Wir können also **3 mal 3 Kräfte** spezifizieren.
- Ebenso müssen die Deformationen auf gegenüberliegenden Seiten gegengleich sein.
- Wir haben also als Resultat der 3 mal 3 Kräfte **3 mal 3 Deformationen**.
- Kräfte und Deformationen sind jeweils 3 mal 3 Matrizen, die über einen Tensor 4. Stufe (eine 3 mal 3 mal 3 mal 3 Matrix) miteinander verbunden sind.

Formal können wir schreiben

$$\sigma_{i,j} = \sum_k \sum_\ell E_{i,j,k,\ell} \epsilon_{k,\ell} \quad \text{mit } i, j, k, \ell = x, y, z \quad (7.1.1)$$

Der Würfel soll drehmomentenfrei sein. Das Drehmoment um die 3-Achse kann durch das Kräftepaar auf in der 2-Richtung auf der 1-Fläche oder durch das Kräftepaar in die 1-Richtung auf der 2-Fläche herrühren. Wenn die beiden Kräfte positiv sind, erzeugen sie ein entgegengesetztes Drehmoment und garantieren, dass

und kein Netto-DREHMOMENT um die 3-Achse existiert. Analog kann man mit den beiden anderen möglichen Drehachsen argumentieren. Deshalb sind von den 9 Kräften $F_{i,j}$ einige voneinander abhängig, es gilt

$$F_{i,j} = F_{j,i}$$

Es bleiben sechs unabhängige Kräfte ($F_{1,1}, F_{2,2}, F_{3,3}, F_{1,2}, F_{2,3}, F_{3,1}$). Es gibt also 6 unabhängige Spannungen ($\sigma_{1,1}, \sigma_{2,2}, \sigma_{3,3}, \sigma_{1,2}, \sigma_{2,3}, \sigma_{3,1}$).

Von den neun Deformationen $\epsilon_{k,\ell}$ sind sechs unabhängig. Die Deformationen mit den gleichen Indizes bedeuten Dehnungen und Stauchungen. Die anderen sechs bedeuten Scherungen. So beschreibt die $\epsilon_{1,2}$ die Scherung der 1-Achse gegen die 2-Achse, also die Änderung des Zwischenwinkels zwischen beiden Achsen. $\epsilon_{2,1}$ beschreibt die Scherung der 2-Achse gegen der 1-Achse, also auch die Änderung des Zwischenwinkels. Dies ist aber in beiden Fällen der gleiche Winkel. Also gilt $\epsilon_{k,\ell} = \epsilon_{\ell,k}$ für $k \neq \ell$. Es bleiben also auch sechs unabhängige Deformationen ($\epsilon_{1,1}, \epsilon_{2,2}, \epsilon_{3,3}, \epsilon_{1,2}, \epsilon_{2,3}, \epsilon_{3,1}$).

Es bleiben also noch $6 \cdot 6 = 36$ unabhängige Komponenten im Tensor übrig.

Wenn wir berücksichtigen, dass für kleine Deformationen $\epsilon_{k,\ell}$ die potentielle Energie wie bei jeder Feder eine quadratische Funktion der Dehnungen sein muss und dass die Spannungen durch die Ableitung dieser Energie nach den Deformationen berechnet werden, folgt dass es noch 21 unterschiedliche Komponenten des Elastizitätstensors gibt. Mit anderen Worten, die Deformation des allgemeinsten Materials wird durch 21 Parameter beschrieben.

Je höher die Symmetrie eines Materials ist, desto weniger unabhängige Konstanten gibt es. Im Grenzfall des isotropen Mediums bleiben zwei, E und G .

7.1.1. Dehnung und Kompression

(Siehe P. A. Tipler und G. Mosca, *Physik* [TM04, pp. 342]) (Siehe D. Meschede, *Gerthsen Physik* [Mes15, pp. 130])



Versuch 50: Versuch zur Vorlesung:

Elastizitätsmodul von Stahl und Gummi (Versuchskarte M-148)

Zieht man an einem runden Draht (Länge ℓ , Querschnitt d und Querschnittsfläche $A = \frac{\pi}{4}d^2$), dann vergrößert sich die Länge um $\Delta\ell$ und verringert sich (meistens) der Querschnitt um Δd .

$$\Delta\ell = \epsilon\ell \quad (7.1.2a)$$

$$-\Delta d = \mu\epsilon d \quad (7.1.2b)$$

Es sind

- ϵ die relative Dehnung
- μ die POISSON-ZAHL

Wir definieren nun die SPANNUNG

$$\sigma = \frac{F}{A} \quad (7.1.3)$$

dabei ist F die an der Querschnittsfläche A wirkende KRAFT.

Das Hookesche Gesetz verknüpft Spannung σ und Dehnung ϵ

$$\sigma = E\epsilon \quad (7.1.4)$$

E ist eine Materialkonstante, der ELASTIZITÄTS- oder der DEHNUNGSMODUL (im englischen YOUNG'S MODULUS genannt).

Einheiten

- ϵ : dimensionslos
- σ : $\frac{\text{N}}{\text{m}^2} = \text{Pa} = \frac{\text{kg}}{\text{m s}^2}$
- E : $\frac{\text{N}}{\text{m}^2} = \text{Pa} = \frac{\text{kg}}{\text{m s}^2}$

Wenn wir die obigen Gleichungen umschreiben, erhalten wir

$$\Delta\ell = \frac{1}{E} \frac{\ell \Delta F}{A} \quad (7.1.5)$$

Aus Änderung des Querschnitts und der Länge können wir die Volumenänderung berechnen. Wir setzen an, dass $V = \frac{\pi}{4} \ell d^2$ ist

$$\Delta V = \frac{\pi}{4} (d^2 \Delta\ell + 2\ell d \Delta d) = V \frac{\Delta\ell}{\ell} + 2V \frac{\Delta d}{d} \quad (7.1.6)$$

Umgeschrieben erhalten wir

$$\frac{\Delta V}{V} = \frac{\Delta\ell}{\ell} + 2 \frac{\Delta d}{d} = \epsilon - 2\mu\epsilon = \epsilon(1 - 2\mu) = \frac{\sigma}{E}(1 - 2\mu) \quad (7.1.7)$$

Wir sehen, dass für positives ΔV die Poisson-Zahl der Ungleichung $\mu \leq 0.5$ genügen muss. In speziellen Fällen kann μ auch grösser als 0.5 sein. Die POISSON-ZAHL ist dimensionslos.

Wir haben hier σ und ϵ als Skalare angenommen. Das heisst, dass sie im allgemeinen Falle Tensoren sind.

Wird der Testkörper hydrostatischem Druck Δp unterworfen, ist also die Spannung σ auf allen Seiten gleich, ändert sich das VOLUMEN um den dreifachen Wert, der bei einer uniaxialen Spannung auftreten würde¹.

$$\frac{\Delta V}{V} = -\frac{3\Delta p}{E}(1 - 2\mu) \quad (7.1.8)$$

Die Kompressibilität $\kappa = -\frac{\Delta V}{V\Delta p}$ ist

¹Dabei wird in der Gleichung (7.1.7) σ durch Δp ersetzt.

$$\kappa = \frac{3}{E}(1 - 2\mu) \quad (7.1.9)$$

Die Einheit der KOMPRESSIBILITÄT ist $[\kappa] = \frac{1}{\text{Pa}} = \frac{\text{m}^2}{\text{N}} = \frac{\text{m s}^2}{\text{kg}}$.

Der Kehrwert der KOMPRESSIBILITÄT κ wird KOMPRESSIOMODUL genannt. Die Definition des KOMPRESSIOMODULS lautet

$$K = \frac{1}{\kappa} = \frac{E}{3(1 - 2\mu)} \quad (7.1.10)$$

Die Einheit des KOMPRESSIOMODULS ist $[K] = \text{Pa} = \frac{\text{N}}{\text{m}^2} = \frac{\text{kg}}{\text{m s}^2}$.

Wird ein Draht gedehnt, kann ihm die Federkonstante $k = \frac{\Delta F}{\Delta \ell} = \frac{AE}{\ell}$ zuschreiben (Einheit $[k] = \frac{\text{N}}{\text{m}} = \frac{\text{kg}}{\text{s}^2}$).

Bei der Dehnung wird die ARBEIT

$$W = \int_0^{\Delta \ell} kx dx = \frac{1}{2}k\Delta \ell^2 = \frac{1}{2}EA\ell \frac{\Delta \ell^2}{\ell^2} = \frac{1}{2}EV\epsilon^2 \quad (7.1.11)$$

verrichtet. Wenn wir die ARBEIT, oder Energie, pro Volumeneinheit ausrechnen, ist die elastische Energiedichte

$$w = \frac{1}{2}E\epsilon^2 \quad (7.1.12)$$

Ihre Einheit ist $[w] = \frac{\text{J}}{\text{m}^3} = \frac{\text{N}}{\text{m}^2} = \text{Pa} = \frac{\text{kg}}{\text{m s}^2}$.

7.1.2. Scherung

(Siehe D. Meschede, *Gerthsen Physik* [[Mes15](#), pp. 131])

Versuch 51:   **Versuch zur Vorlesung:**

Module von Gummi: Elastizitätsmodul, Schubmodul, Querkontraktionszahl (Versuchskarte M-114)

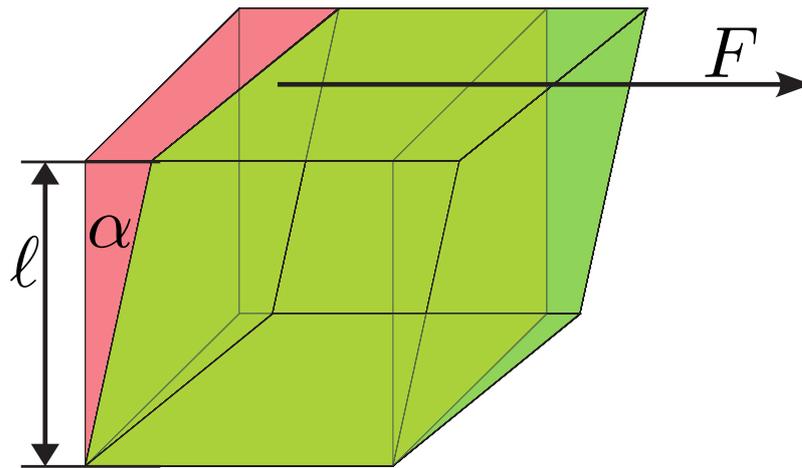


Abb. 7.3.: Scherung eines Würfels

Wenn die KRAFT F tangential zur Oberfläche steht, dann wird der Testkörper geschert. Wenn die Stirnfläche des Würfels A ist, ist die Schubspannung

$$\tau = \frac{F}{A} \quad (7.1.13)$$

Als Konsequenz dieser Schubspannung wird der Testkörper um den Winkel α geschert.

$$\tau = G\alpha \quad (7.1.14)$$

Einheiten

- α : dimensionslos
- τ : $\frac{\text{N}}{\text{m}^2} = \text{Pa} = \frac{\text{kg}}{\text{m s}^2}$
- G : $\frac{\text{N}}{\text{m}^2} = \text{Pa} = \frac{\text{kg}}{\text{m s}^2}$

G ist der Schub- oder Torsionsmodul (englisch: shear modulus)

Analog zur Energiedichte der axialen Deformation kann auch für die Scherenergiedichte

$$w = \frac{1}{2}G\alpha^2 \quad (7.1.15)$$

geschrieben werden. Ihre Einheit ist $[w] = \frac{\text{J}}{\text{m}^3} = \frac{\text{N}}{\text{m}^2} = \text{Pa} = \frac{\text{kg}}{\text{m s}^2}$.

7.1.3. Verdrillung eines Drahtes

(Siehe D. Meschede, *Gerthsen Physik* [Mes15, pp. 131])

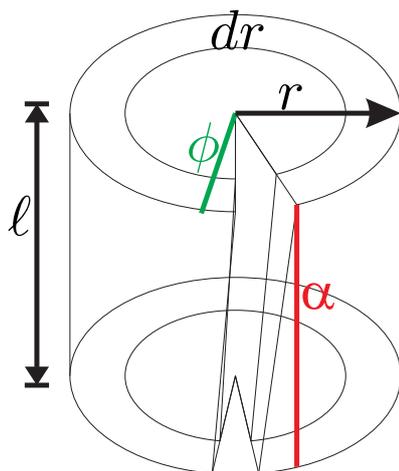


Abb. 7.4.: Verdrillung. Zur Berechnung wird der Draht in koaxiale Zylinder unterteilt.

Hier verdrehen zwei entgegengesetzte Drehmomente M einen Draht um den Winkel φ . Ein Hohlzylinder mit dem Radius r und der Dicke dr wird um

$$\alpha = \frac{r\varphi}{\ell} \quad (7.1.16)$$

geschert. Wir benötigen die Scherspannung $\tau = G\alpha$ und eine Scherkraft $dF = \tau \cdot 2\pi r dr$. Das DREHMOMENT ist also

$$dM = dFr = \frac{2\pi G\varphi}{\ell} r^3 dr \quad (7.1.17)$$

Das gesamte DREHMOMENT erhalten wir durch Integration

$$M = \int_0^R -\frac{2\pi G\varphi}{\ell} r^3 dr = -\frac{\pi}{2} G \frac{R^4}{\ell} \varphi \quad (7.1.18)$$

Wir können dem Draht die Richtgröße

$$D_r = -\frac{M}{\varphi} = -\frac{\pi}{2} G \frac{R^4}{\ell} \quad (7.1.19)$$

zuschreiben. Beachte, dass die Richtgröße D_r extrem stark vom Drahtdurchmesser abhängt.

7.1.4. Biegung

(Siehe D. Meschede, *Gerthsen Physik* [Mes15, pp. 134])

Versuch 52:   Versuch zur Vorlesung:

Biegung eines einseitig eingespannten Balkens (Versuchskarte M-122)

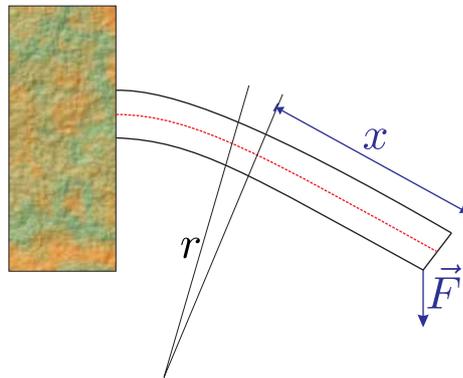


Abb. 7.5.: Biegebalken

Biegebalken werden heute in vielen die Oberflächen abtastenden Instrumenten eingesetzt. Als Stimmgabeln sind sie die zeitbestimmenden Elemente in einer Uhr. Der Balken der Länge ℓ , Breite b und Dicke h soll einseitig eingespannt sein. Wir legen am Ende eine KRAFT F an, die senkrecht zur ursprünglichen Lage des Balkens sein soll. An einem Punkt im Abstand x vom Balkenende ist als Wirkung der KRAFT der Balken gebogen, und zwar mit einem Krümmungsradius von r . Die oberen Schichten werden um $\frac{h}{2r}$ gedehnt, die unteren entsprechend gestaucht. In der Mitte befindet sich (rot eingezeichnet) die **neutrale Faser**. Gemittelt über die obere Hälfte des Balkenquerschnitts (über der neutralen Faser) ist die Dehnung $\frac{h}{4r}$. Die untere Hälfte ist entsprechend gestaucht. Sowohl für die Stauchung wie auch für die Dehnung wird eine KRAFT von $\tilde{F} = E \cdot \frac{h}{4r} \frac{hb}{2}$, und analog dazu eine KRAFT für die Stauchung. Die beiden Kräfte bilden ein Kräftepaar (Abstand $\frac{h}{2}$), das DREHMOMENT

$$M(x) = \tilde{F} \frac{h}{2} \approx \frac{Eh^3b}{16r} \approx \alpha \frac{Eh^3b}{r} \quad (7.1.20)$$

α ist hier eine Schätzung und müsste mit einer ausführlicheren Rechnung berechnet werden. Für einen rechteckigen Querschnitt zeigt die genauere Rechnung, dass $\alpha = 1/12$ und nicht $1/16$ ist. Die Ursache für das DREHMOMENT $M(x)$ ist die KRAFT F am Ende des Balkens im Abstand x . Wir erhalten

$$Fx = M(x) = \frac{\alpha Eh^3b}{r} \quad (7.1.21)$$

oder

$$r = \frac{\alpha Eh^3b}{Fx} \quad (7.1.22)$$

Die Krümmung $1/r$ ist an der Einspannstelle am grössten. Die Spannung σ ist

$$\sigma = E \frac{h}{2r} = \frac{Eh}{2} \frac{F\ell}{\alpha E h^3 b} = \frac{F\ell}{2\alpha h^2 b} \quad (7.1.23)$$

Wird die FESTIGKEITSGRENZE überschritten, bricht der Balken an der Einspannstelle. Die Belastbarkeit eines einseitig eingespannten Balkens (und auch eines zweiseitig eingespannten oder aufgestützten Balkens) geht mit $\frac{h^2 b}{\ell}$. Zur Berechnung der FEDERKONSTANTE benötigen wir die Auslenkung Δz eines einseitig eingespannten Balkens in Abhängigkeit von einer (am Ende) angelegten Kraft F_{ext} .

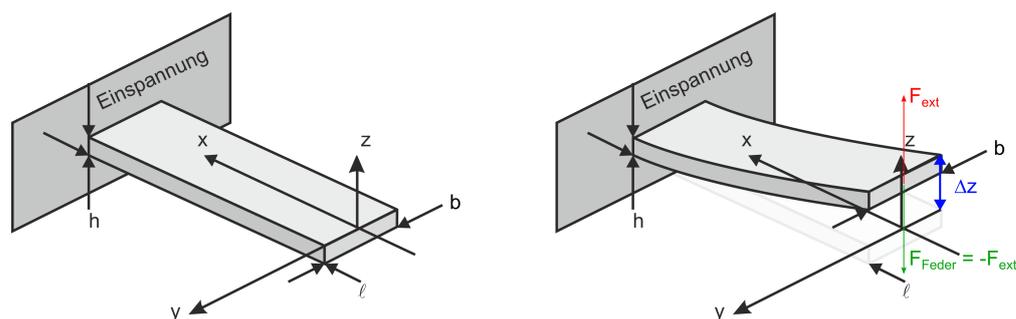


Abb. 7.6.: Verbiegung eines Biegebalkens (links in der Ruhelage, rechts mit einer externen Kraft F_{ext}) und Koordinatensystem zur Berechnung.

Anhand von Abbildung 7.6 kann nach der Dissertation „Rasterkraftmikroskopie“ von [Col93] die Federkonstante k berechnet werden.

Zuerst definieren wir das FLÄCHENTRÄGHEITSMOMENT eines Biegebalkens mit einer ortsabhängigen Querschnittsfläche $A(x)$. Die Koordinaten sind in Abbildung 7.6 definiert.

$$I(x) = \int_{A(x)} (z - z_{\text{neutrale Faser}})^2 dy dz \quad (7.1.24)$$

Ohne Rechnung ist das Flächenträgheitsmoment bei einem Biegebalken mit

konstantem rechteckigem Querschnitt mit der Höhe h und der Breite b

$$I_{\text{recht}} = \frac{1}{12} b \cdot h^3 \quad (7.1.25)$$

und mit

konstantem rundem Querschnitt mit dem Durchmesser d

$$I_{\text{rund}} = \frac{\pi}{1024} d^4. \quad (7.1.26)$$

Im allgemeinen Fall ist das durch eine Kraft am Orte x hervorgerufene Drehmoment durch

$$M(x) = \frac{I(x) \cdot E(x)}{R(x)} \quad (7.1.27)$$

gegeben, sofern der Elastizitätsmodul über den Querschnitt konstant ist, also $E(x, y, z) = E(x)$. $R(x)$ ist der Krümmungsradius der lokalen Verbiegung. Dieser Krümmungsradius ist (mit der Abkürzung $\partial_x := \frac{\partial}{\partial x}$)

$$\frac{1}{R(x)} = \frac{\partial_x^2 f(x)}{(1 + (\partial_x f(x))^2)^{3/2}} \approx \partial_x^2 f(x) \text{ für } \partial_x f(x) \ll 1 \quad (7.1.28)$$

Die Randbedingungen des Balkens sind

- am Einspannpunkt $x = \ell$ eine definierte Position $z(\ell) = 0$,
- am Einspannpunkt wegen der Einspannung eine definierte Tangente oder Ableitung $\partial_x z(\ell) = 0$ und
- am freien Ende $x = 0$ kein Drehmoment $M(0) = \partial_x^2 z(0) = 0$.

Dieses Drehmoment ergibt sich wie vorher durch

$$M(x) = \int_0^x F(\xi) d\xi = F_{ext} \quad (7.1.29)$$

Für eine an einem Punkt x angreifende Kraft kann Gleichung (7.1.29) gelöst werden, wenn $I(x) = I = \text{const}$ und $E(x, y, z) = E = \text{const}$ ist. Die Lösung lautet

$$z(x) = \frac{F_{ext}(\ell - x)^2(2\ell + x)}{6E \cdot I} \quad (7.1.30)$$

Wenn die Kraft am freien Ende $x = 0$ angreift lautet Gleichung (7.1.30)

$$\Delta z = z(0) = \frac{\ell^3}{3E \cdot I} F_{ext} \quad (7.1.31)$$

Typische Anwendungen einseitig eingespannter Balken finden sich in der Mikrosystemtechnik.

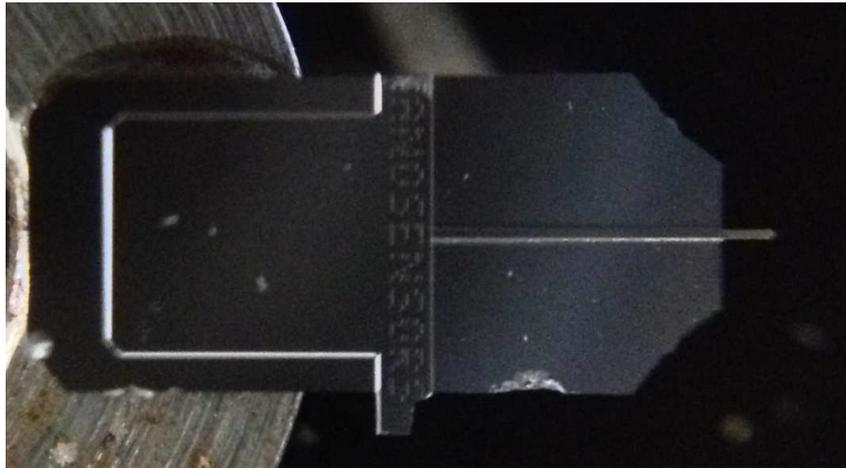


Abb. 7.7.: Makrofotographie eines mikrotechnologisch hergestellten AFM-Cantilevers (Biegebalken)

Aus der Lösung für einen einseitig eingespannten Biegebalken kann die Lösung für einen zweiseitig gestützten und zweiseitig eingespannten Balken abgeleitet werden. Abbildung 7.8 zeigt links die eben berechnete Form eines einseitig eingespannten Balkens, in der Mitte die Zusammensetzung der Form von zwei einseitig eingespannten Biegebalken zu einem beidseitig unterstützten Biegebalken und rechts die Zusammensetzung der Form von vier einseitig eingespannten Biegebalken zu einem beidseitig eingespannten Balken. Bei den beiden letzten Fällen greift die externe Kraft in der Mitte an.

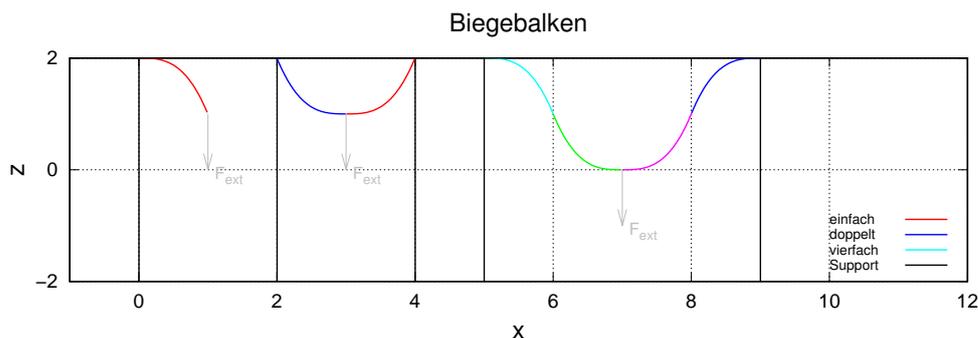


Abb. 7.8.: Links die berechnete Form eines einseitig eingespannten Balkens, in der Mitte die Zusammensetzung der Form von zwei einseitig eingespannten Biegebalken zu einem beidseitig unterstützten Biegebalken und rechts die Zusammensetzung der Form von vier einseitig eingespannten Biegebalken zu einem beidseitig eingespannten Balken. Bei den beiden letzten Fällen greift die externe Kraft in der Mitte an.

7.1.5. Beziehung zwischen den elastischen Konstanten

(Siehe D. Meschede, *Gerthsen Physik* [Mes15, pp. 132])

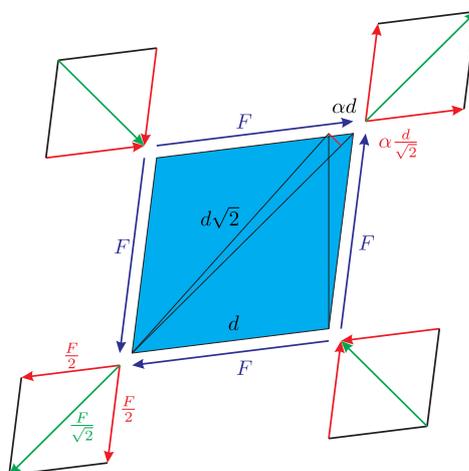


Abb. 7.9.: Zusammenhang zwischen Scherung und Dehnung

Die **blau eingezeichneten Kräfte** in der obigen Abbildung bewirken eine Scherung um den Winkel α des Würfels mit der Seitenfläche $A = d^2$. Der Schermodul des Materials ist also

$$G = \frac{2F}{\alpha d^2}$$

Die **blauen Kräfte** können jeweils in zwei halb so grosse **Kräfte (rot)** aufgespalten werden. Nun werden jeweils zwei **roten Kräfte** von zwei nebeneinander liegenden Flächen zusammengefasst; das Resultat sind die **grünen Kräfte**. Diese bewirken eine reine Dehnung oder Stauchung.

Jede Scherung kann also als Kombination von einer Stauchung und einer orthogonal dazu liegenden Dehnung aufgefasst werden.

Die eine Diagonale wird um $\alpha d/\sqrt{2}$ gedehnt, die andere um den gleichen Wert gestaucht. Die Kräfte wirken auf dreieckförmige Körper. Im Mittel ist die effektive Fläche halb so gross wie die Diagonalfäche (analog zur Berechnung der Dreiecksfläche $A = (c/2) \cdot h$).

Effektiv verwenden wir eine Fläche der Grösse $A' = d \cdot d\sqrt{2}/2$. Jede der Kräfte $F/\sqrt{2}$ erzeugt eine relative Dehnung oder Stauchung um $\frac{F}{\sqrt{2}EA'}$ in ihrer Richtung und eine Querkontraktion oder -dilatation von $\mu \frac{\sqrt{2}F}{EA'2}$. Die Kräfte auf die beiden anderen Seiten bewirken noch einmal die gleichen Deformationen. Beide Deformationen zusammen ergeben².

²Die Kräfte an gegenüberliegenden Ecken haben die gleiche Wirkung: die eine ist die Gegenkraft zur anderen, deshalb muss nur eine berücksichtigt werden.

$$\begin{aligned}\frac{\Delta\ell}{\ell} &= 2 \left(\frac{F}{\sqrt{2}EA'} + \mu \frac{F}{\sqrt{2}EA'2} \right) = 2 \frac{F}{\sqrt{2}EA'} (1 + \mu) \\ &= 2 \frac{F}{\sqrt{2}E \frac{d^2}{\sqrt{2}}} (1 + \mu) = 2 \frac{F}{E d^2} (1 + \mu) \quad (7.1.32)\end{aligned}$$

Die Deformation $\frac{\Delta\ell}{\ell}$ kann aus der Scherung berechnet werden:

$$\frac{\Delta\ell}{\ell} = \frac{\alpha d}{\sqrt{2}d\sqrt{2}} = \frac{\alpha}{2}$$

Also ist

$$2 \frac{F}{E d^2} (1 + \mu) = \frac{\alpha}{2}$$

Umgestellt erhalten wir

$$E = \frac{4F(1 + \mu)}{\alpha d^2}$$

und durch Vergleich

$$E = 2G(1 + \mu) \quad (7.1.33)$$

Da die Poissonzahl $0 < \mu < 0.5$ ist, bekommt man auch

$$\frac{E}{2} > G > \frac{E}{3} \quad (7.1.34)$$

7.1.6. Anelastisches Verhalten

(Siehe D. Meschede, *Gerthsen Physik* [[Mes15](#), pp. 132])

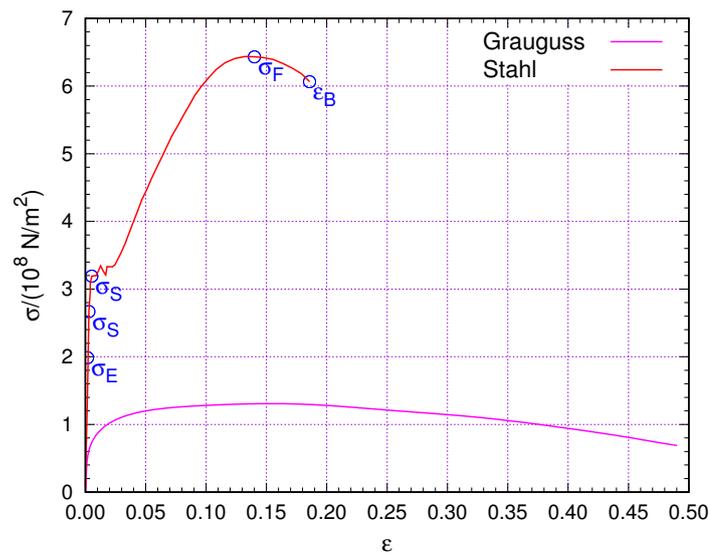


Abb. 7.10.: Spannungs-Dehnungs-Kurven von Stahl und Grauguss

Bei grossen Deformationen ist die Antwort des deformierten Körpers nicht mehr linear. Wir nennen diesen Bereich auch den «Nicht-Hookeschen» Bereich. Im obigen Bild wird das Verhalten für Grauguss und Stahl dargestellt. Es können die folgenden Bereiche unterschieden werden:

- Für kleine Dehnungen ϵ bis zur Elastizitätsgrenze σ_E wird alle in der Deformation gespeicherte Energie bei der Entlastung wieder zurückgewonnen.
- Bis zur Proportionalitätsgrenze σ_P ist die Dehnung proportional zur Spannung.
- An der Streckgrenze σ_S beginnen, manchmal schubweise, starke plastische Verformungen.
- An der FESTIGKEITSGRENZE σ_F , auch Fließgrenze genannt, beginnt das Material zu fließen.
- Bei der BRUCHDEHNUNG ϵ_B bricht das Material.

7.2. Flüssigkeiten und Gase

7.2.1. Aggregatzustände

Materie besteht aus Atomen oder Molekülen. Sie kommt in 4 verschiedenen Zuständen, Aggregatzustände genannt, vor.

Fest	Flüssig	Gas	Plasma
wohldefinierte Abstände	wohldefinierte Abstände	Abstände variabel	Abstände variabel
geometrisch periodische Anordnung	nur Nahordnung	keine Nahordnung	keine Nahordnung
Form ist stabil	grössere Kräfte zwischen Atomen	sehr kleine Kräfte zwischen Atomen	Kerne und Elektronen sind getrennt, grosse Coulombkräfte
grosse Kräfte zwischen Atomen	im GRAVITATIONSFELD wohldefinierte Oberfläche	Im Gravitationsfeld keine definierte Oberfläche	Im Gravitationsfeld keine definierte Oberfläche
schwingen gegeneinander	verschieben sich gegeneinander	Dichte ≈ 1000 x kleiner als in FLÜSSIGKEIT	Dichte variabel
form- und volumenelastisch	Formänderung kraftlos möglich (ohne GESCHWINDIGKEIT)	raumfüllend	raumfüllend

Tab. 7.1.: Aggregatzustände

7.2.2. Gestalt von Flüssigkeitsoberflächen

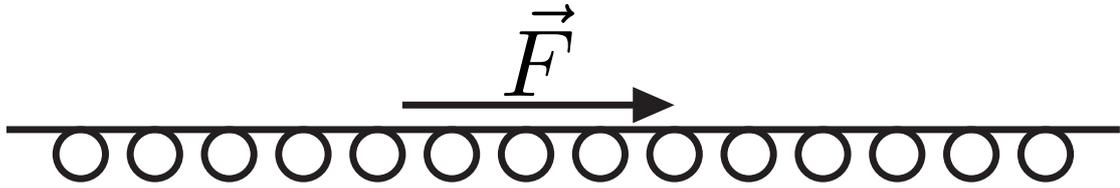


Abb. 7.11.: Flüssigkeitsoberfläche

Eine KRAFT \mathbf{F} tangential zur Flüssigkeitsoberfläche bewirkt eine Verschiebung aber keine Formänderung

An der Flüssigkeitsoberfläche gibt es keine Tangentialkräfte.

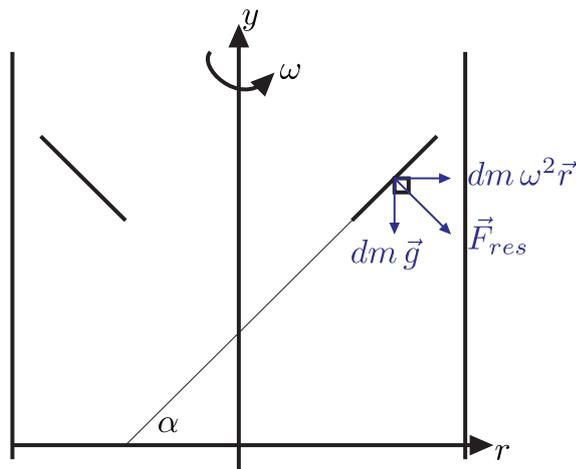


Abb. 7.12.: Oberfläche einer rotierenden Flüssigkeitsfläche

Beispiel: Kaffee beim Umrühren. Wir wollen die Form der Flüssigkeitsfläche berechnen.

$$\begin{aligned}
 F_{res} &= \sqrt{(dm \omega^2 r)^2 + (dm g)^2} \\
 &= \left(\sqrt{\omega^4 r^2 + g^2} \right) dm \\
 \tan \alpha &= \frac{dm \omega^2 r}{dm g} = \frac{\omega^2 r}{g}
 \end{aligned} \tag{7.2.1}$$

und

$$y = \int_0^r \frac{\omega^2 r}{g} dr = \frac{1}{2} \frac{\omega^2}{g} r^2 \quad (7.2.2)$$

Eine rotierende Flüssigkeitsoberfläche hat also Parabelform.

7.2.3. Druck

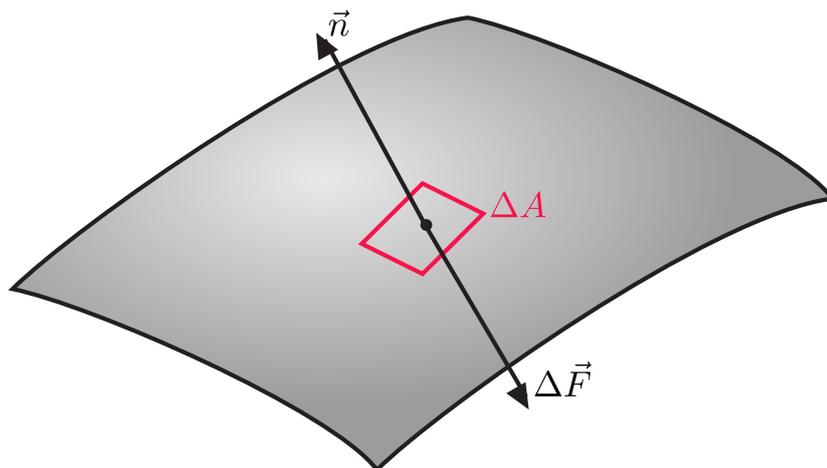


Abb. 7.13.: Definition des Druckes

Druck ist die KRAFT pro Fläche auf die Berandung eines Behälters.

Es sei

$$\Delta \mathbf{F}_n = -p \cdot \Delta A \cdot \mathbf{n}$$

Wir nennen p den isotropen Druck. Die Einheit von p ist Pascal $\left[\frac{\text{N}}{\text{m}^2}\right] = [\text{Pa}]$

Bemerkung: die Energiedichte $\frac{E}{V}$ hat die gleiche Einheit wie der Druck. Eingehendere Überlegungen zeigen, dass Druck immer mit einer Energiedichte, und Energiedichte mit Druck verbunden ist.

Merken Sie sich die Identität:

Energiedichte = Druck

7.2.3.1. Wirkung auf Körper

Eine Druckänderung Δp bewirkt eine Volumenänderung.

$$\frac{\Delta V}{V} = \theta = \Delta \ln V \quad (7.2.3)$$

Lokal bewirkt eine Volumenänderung ΔV eine Dichteänderung $\Delta\rho$.

$$\theta = -\frac{\Delta\rho}{\rho} = -\Delta \ln \rho \quad (7.2.4)$$

(Wenn das VOLUMEN abnimmt, nimmt die Dichte zu.)
Die Dichteänderung ist proportional zur Druckänderung

$$\Delta p = -K\theta = -\frac{1}{\kappa}\theta \quad (7.2.5)$$

K heisst Kompressionsmodul. Seine Einheit ist 1 Pascal = 1 Pa = 1 $\frac{\text{N}}{\text{m}^2}$. Wir haben weiter

$$\kappa = -\frac{1}{V} \frac{dV}{dp} = \frac{1}{\rho} \frac{d\rho}{dp} \quad (7.2.6)$$

κ heisst Kompressibilität. Ihre Einheit ist $\frac{1}{\text{Pa}} = \frac{\text{m}^2}{\text{N}}$

7.2.3.2. Hydraulische Presse

  **Versuch 53:** Versuch zur Vorlesung:
Hydraulische Presse (Versuchskarte MF-008)

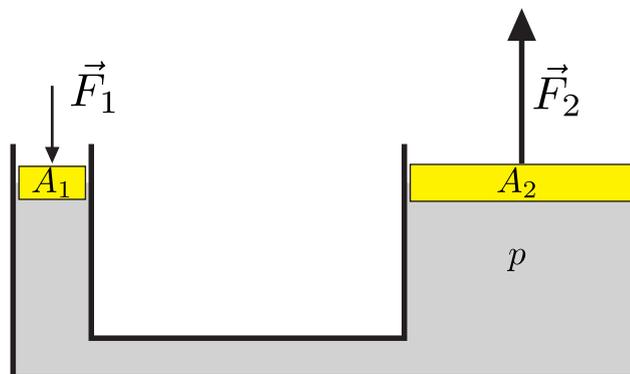


Abb. 7.14.: Hydraulische Presse. Kräfte bezogen auf die Wirkung auf die Außenwelt

Wir haben

$$F_1 = pA_1$$

$$F_2 = pA_2$$

und

$$\frac{F_1}{A_1} = \frac{F_2}{A_2} \quad (7.2.7)$$

Bemerkung: Die Wirkung von hydraulischen Pressen kann sehr gut mit virtuellen Verrückungen berechnet werden.

7.2.3.3. Druckarbeit

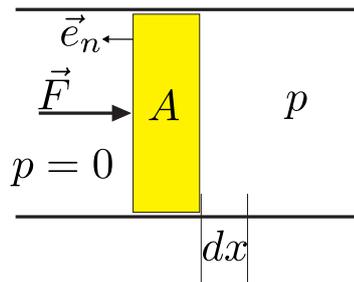


Abb. 7.15.: Druckarbeit

Das Differential der Druckarbeit ist

$$dW = Fdx = pAdx = -pdV \quad (7.2.8)$$

da $daAdx = -dV$ ist. Also ist die geleistete ARBEIT:

$$W = - \int pdV = \int \kappa V pdp \quad (7.2.9)$$

Ändert sich V wenig, so ist die Druckarbeit

$$W = V \int \kappa pdp = \frac{1}{2} \kappa V (p_2^2 - p_1^2) \quad (7.2.10)$$

7.2.4. Schweredruck

Versuch 54:   Versuch zur Vorlesung:
Hydrostatischer Druck (Versuchskarte MF-009)

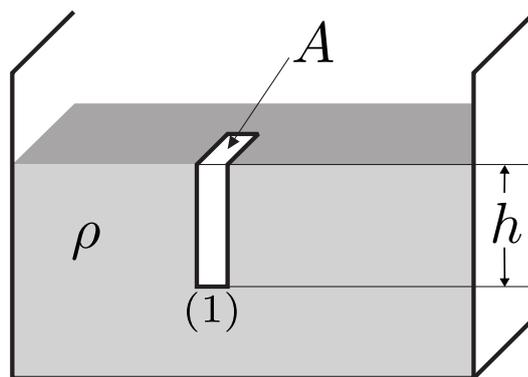


Abb. 7.16.: Berechnung des Schweredruckes

Wir berechnen die KRAFT bei (1). Die MASSE des verdrängten Wassers ist $Ah\rho = m$. Die daraus resultierende Gewichtskraft beträgt $F = mg = Ah\rho g$. Also ist der Schweredruck des Wassers

$$p = \frac{F}{A} = h\rho g \quad (7.2.11)$$

unabhängig von A . In einem Meter Tiefe ist der Schweredruck 10 kPa, das heißt es ist unmöglich mit einer Schnorchel von 1m Länge zu atmen. Der Schweredruck hängt nur von der Flüssigkeitshöhe ab, nicht jedoch vom Querschnitt der Flüssigkeitssäule. Deshalb steht in kommunizierenden Röhren das Wasser überall gleich hoch.

7.2.4.1. Auftrieb

Versuch 55:  Versuch zur Vorlesung:
Auftrieb (Versuchskarte MF-001)

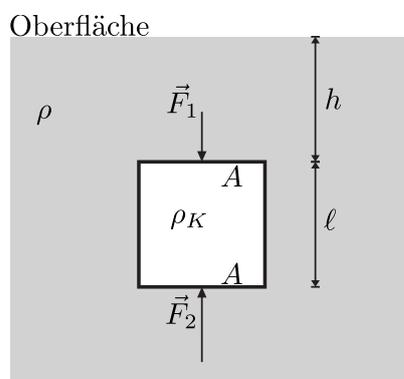


Abb. 7.17.: Auftrieb in Flüssigkeiten

Wir betrachten einen untergetauchten Würfel. Die KRAFT von oben ist

$$F_1 = -\rho g h A$$

Die KRAFT von unten ist

$$F_2 = +\rho g (h + \ell) A$$

Also ist der Auftrieb

$$F_A = F_2 + F_1 = \rho g \ell A = \rho g V \quad (7.2.12)$$

Salopp gesagt, ist der Auftrieb die «Gewichtskraft der verdrängten FLÜSSIGKEIT». Ein Körper schwimmt im Wasser, wenn

$$F_A = F_G \quad (7.2.13)$$

ist.

7.2.4.2. Schwimmen

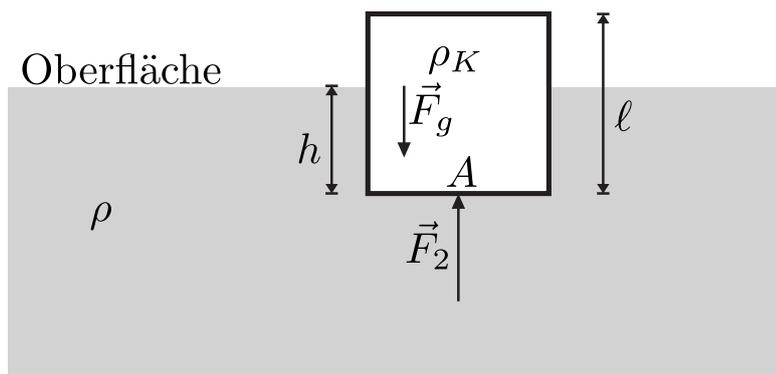


Abb. 7.18.: Schwimmen

Wenn $\rho_K < \rho$ ist die Gewichtskraft $F_g = \rho_K \ell A g$. Die Auftriebskraft ist hingegen $F_A = \rho h A g$. Der Körper schwimmt, wenn die Auftriebskraft gleich der Gewichtskraft ist ($F_A = F_g$). Dann ist

$$\rho_K \ell A g = \rho h A g \quad (7.2.14)$$

und der Körper taucht bis zu

$$h = \ell \cdot \frac{\rho_K}{\rho} \quad (7.2.15)$$

ins Wasser ein.

7.2.4.2.1. Wann schwimmt ein Körper stabil?

 **Versuch 56:**  **Versuch zur Vorlesung:**
Schwimmende Prismen: Schwimmlage von homogenen Körpern
(Versuchskarte MF-045)

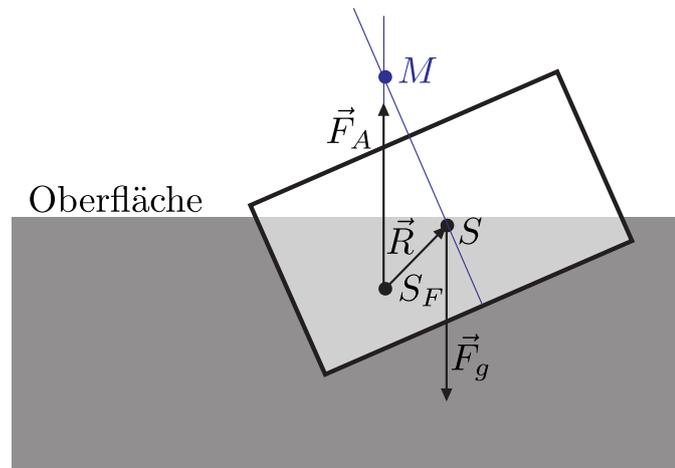


Abb. 7.19.: Stabilität eines schwimmenden Körpers

Sei S der Schwerpunkt des Körpers. S_F sei der Schwerpunkt der verdrängten FLÜSSIGKEIT. Solange der Körper schwimmt ist $\mathbf{F}_A = -\mathbf{F}_G$. Die beiden Kräfte bilden ein Kräftepaar und damit erzeugen sie ein DREHMOMENT

$$\mathbf{M} = \mathbf{R} \times \mathbf{F}_A \quad (7.2.16)$$

Dieses DREHMOMENT richtet den Körper auf. Wenn S unter S_F liegt, ist die Schwimmlage stabil. Wenn S über S_F liegt, hängt die Stabilität von der Lage des Metazentrums M ab. Das Metazentrum ist durch die Schnittlinie der Mittellinie des Körpers und der Verlängerung von \mathbf{F}_A gegeben. Die Schwimmlage ist stabil, wenn M über S liegt.

7.2.4.3. Aräometer

 **Versuch 57:**  **Versuch zur Vorlesung:**
Auftrieb: Aräometer und Batteriesäuretester (Versuchskarte MF-057)

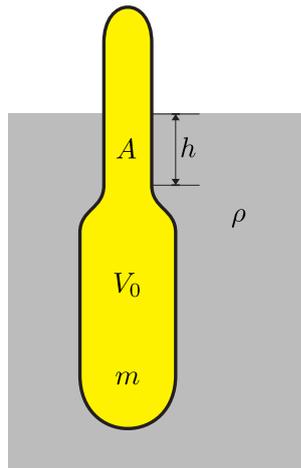


Abb. 7.20.: Aräometer

Mit einem Aräometer misst man die Dichte einer FLÜSSIGKEIT (Schnapswaage). Wir haben

$$m = \rho (V_0 + A \cdot h)$$

$$h = \frac{m}{A\rho} - \frac{V_0}{A}$$

7.2.5. Gasdruck *

Das GESETZ VON BOYLE-MARIOTTE lautet

$$V = \frac{c}{p} \quad (7.2.17)$$

Damit es anwendbar ist, brauchen wir

- eine hohe Temperatur
- eine kleine Dichte

c hängt von der Temperatur T und der Anzahl Moleküle ab. Bei $T = 0^\circ\text{C}$ ist das VOLUMEN eines Gases

$$V = 22.4 \frac{m}{M} \cdot \frac{1}{p} \quad (7.2.18)$$

wobei m die MASSE des Gases, M die Molmasse, V das VOLUMEN in Litern und p der Druck in bar ist. Bei langsamen Zustandsänderungen ist die ISOTHERME KOMPRESSIBILITÄT

$$\kappa_{(isotherm)} = -\frac{1}{V} \frac{dV}{dp} = \frac{1}{V} \frac{c}{p^2} = \frac{1}{p} \quad (7.2.19)$$

7.2.6. Atmosphärendruck

Der Luftdruck kann mit einem Barometer gemessen werden.

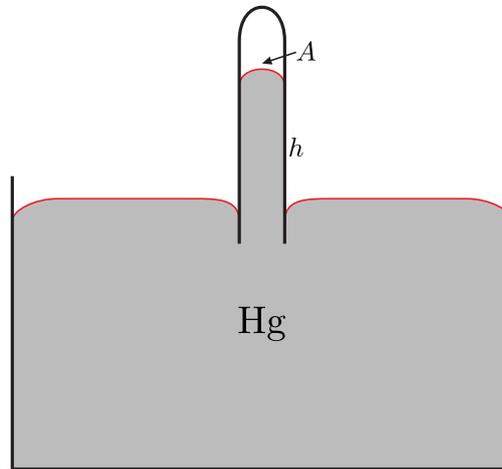


Abb. 7.21.: Quecksilber-Barometer

$$\frac{A \cdot h \cdot \rho_{Hg} g}{A} = p_{Atm} = h \cdot \rho_{Hg} g \quad (7.2.20)$$

Unter dem Normaldruck versteht man einen Druck von 760 mmHg (Quecksilbersäule). Die Einheit mmHg bezeichnet man nach **Evangelista Torricelli** mit Torr. Der Normaldruck ist also auch 760 Torr. In SI-Einheiten ist der Normaldruck 1013 hPa, was der alten Einheit Atmosphäre 1 atm entspricht.

7.2.6.1. Höhe der Atmosphäre bei konstanter Dichte *

Die Dichte der Luft bei Umgebungsbedingungen ist

$$\rho_L = 1.29 \frac{\text{kg}}{\text{m}^3}$$

mit

$$\rho g h = p_{Atm} \quad (7.2.21)$$

bekommt man

$$h = \frac{p_{Atm}}{\rho g} \approx \frac{10 \cdot 10^5 \frac{\text{N}}{\text{m}^2}}{10 \frac{\text{m}}{\text{s}^2} \cdot 1.3 \frac{\text{kg}}{\text{m}^3}} \approx 7.7 \cdot 10^3 \text{ m} \quad (7.2.22)$$

Aber: Gesetz von Boyle-Mariotte

$$V = \frac{c}{p} \Rightarrow \rho = \tilde{c} \cdot p' \quad (7.2.23)$$

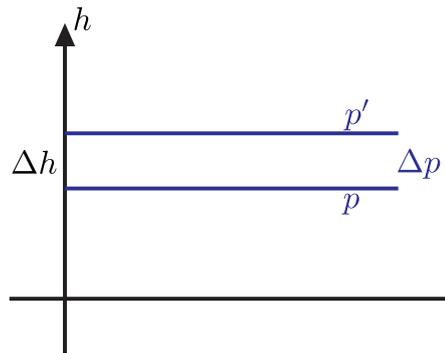


Abb. 7.22.: Druckänderung mit der Höhe

mit $p' < p$ folgt

$$\Delta p = p' - p = -\rho(h) g \Delta h \quad (7.2.24)$$

und

$$\frac{dp}{dh} = -\rho(h) g \quad (7.2.25)$$

Nun ist aber

$$\frac{\rho}{p} = \text{const} = \frac{\rho_0}{p_0} \quad (7.2.26)$$

wobei ρ_0, p_0 auf Meereshöhe gemessen werden.

Also ist

$$\rho(h) = \frac{\rho_0}{p_0} p(h) \quad (7.2.27)$$

und

$$\frac{dp}{dh} = -\frac{\rho_0}{p_0} g p \quad (7.2.28)$$

Die Lösung ist

$$p = p_0 e^{-Ah} \quad (7.2.29)$$

Wir setzen ein und erhalten

$$A p_0 e^{-Ah} = -\frac{\rho_0}{p_0} g p_0 e^{-Ah} \quad (7.2.30)$$

oder

$$A = \frac{\rho_0}{p_0} g \quad (7.2.31)$$

Also

$$p = p_0 e^{-\rho_0 \frac{gh}{p_0}} \quad (7.2.32)$$

Diese Gleichung heisst isotherme Barometerformel. Sie ist eine Näherung, da wir die Temperatur als konstant angenommen haben ebenso wie den Feldvektor des Gravitationspotentials $g(h) = g_0 = \text{const}$.

7.2.7. Druck als Potential *

Der Druck $p(\mathbf{r})$ sei eine skalare Funktion des Ortes

Behauptung:

$$\mathbf{F}_V(\mathbf{r}) = -\mathbf{grad}(p(\mathbf{r})) \quad (7.2.33)$$

$\mathbf{F}_V(\mathbf{r})$ ist die Volumenkraft. Das ist die resultierende KRAFT auf die Oberfläche des Volumenelements, dividiert durch das VOLUMEN dieses Elements.

Beweis

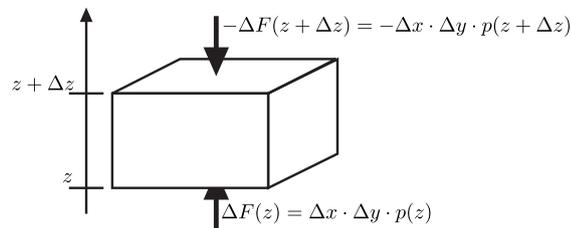


Abb. 7.23.: Druck auf ein Volumenelement

also

$$\begin{aligned} -\Delta F(z + \Delta z) + \Delta F(z) &= -(p(z + \Delta z) - p(z)) \Delta x \cdot \Delta y \\ &= -\frac{\partial p}{\partial z} \cdot \Delta z \cdot \Delta x \cdot \Delta y \\ &= -\frac{dp}{dz} \cdot \Delta V \end{aligned} \quad (7.2.34)$$

Daraus folgt die Behauptung.

Eine andere Möglichkeit des Beweises ist: Wähle ein Volumenelement ΔV mit der Oberflächen Δa

$$\Delta \mathbf{F}_V = \int_{\Delta a} d\mathbf{F} = \int_{\Delta a} -p \cdot \mathbf{n} da = \int_{\Delta V} \mathbf{grad}(-p) dV \quad (7.2.35)$$

Beispiel: Wasser:

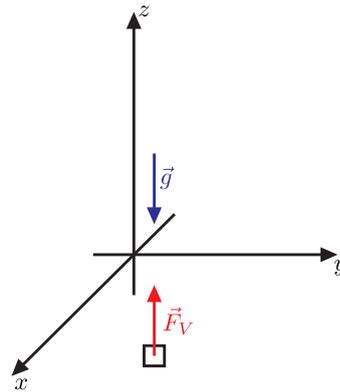


Abb. 7.24.: Kräfte auf ein Volumenelement Wasser

$$\begin{aligned}
 p(\mathbf{r}) &= -\rho_{\text{H}_2\text{O}} \cdot z g \\
 \mathbf{r} &= (x, y, z) \\
 \mathbf{grad} \ (p(\mathbf{r})) &= -(0, 0, \rho_{\text{H}_2\text{O}} g) \\
 \mathbf{F}_V &= (0, 0, \rho_{\text{H}_2\text{O}} g) \\
 &= \left(0, 0, 1000 \frac{\text{kg}}{\text{m}^3} \cdot 10 \frac{\text{m}}{\text{s}^2} \right) \\
 &= \left(0, 0, 1 \cdot 10^4 \frac{\text{N}}{\text{m}^3} \right)
 \end{aligned} \tag{7.2.36}$$

Der Druck ist also das Potential zur Volumenkraft

$$p(\mathbf{r}) = p(\mathbf{r}_0) - \int_{\mathbf{r}_0}^{\mathbf{r}} \mathbf{F}_v(\mathbf{r}) d\mathbf{r} \tag{7.2.37}$$

potentielle Energie	↔	GRAVITATIONS-KRAFT
Gravitationspotential	↔	Feldvektor der GRAVITATION
Druck	↔	Volumenkraft

Tab. 7.2.: Analogie zwischen Gravitation und Druck

Daraus folgt:

- Volumenkraft ist wirbelfrei
- Die Flüssigkeitsoberfläche ist eine Äquipotentialfläche, das heißt, $\mathbf{grad} \ p$ steht senkrecht zur Oberfläche

7.3. Oberflächenspannung

Versuch 58:   Versuch zur Vorlesung:
Druck in Seifenblasen (Versuchskarte MF-060)

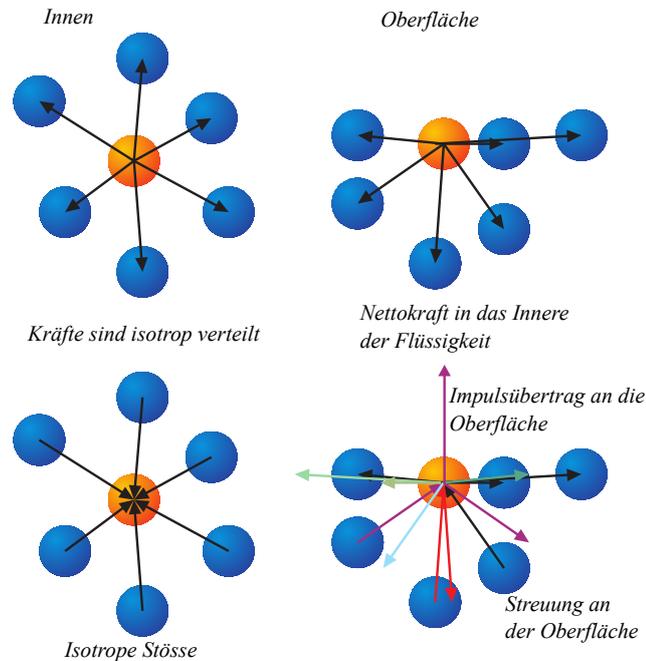


Abb. 7.25.: Molekulares Bild der Flüssigkeit. Links das Innere, rechts die Oberfläche. Obere Zeile: Kohäsionskräfte an der Oberfläche sind nicht gleichverteilt. Untere Zeile: Stöße mit der Oberfläche erzeugen eine nach aussen gerichtete Kraft.

Im Inneren einer Flüssigkeit (oder eines Gases) sind die anziehenden Kräfte (auch KOHÄSIONSKRÄFTE genannt) isotrop verteilt. Es gibt auf ein bestimmtes Atom keine Nettokraft. Kohäsionskräfte sind kurzreichweitig. Mehr als über zwei bis vier Atome oder Moleküle reichen sie nicht. Ebenso sind im Inneren der Flüssigkeit oder des Gases die Stöße und die Impulse isotrop verteilt. Die Stöße ergeben also im Mittel keine Kraft. Dabei ist die Standardabweichung nicht null: dies führt zur BROWNSCHEN BEWEGUNG.

An der Oberfläche einer Flüssigkeit existieren mindestens zwei, im Gravitationsfeld drei Kräfte.

1. Die Kohäsionskräfte auf Oberflächenatome oder Moleküle sind nicht mehr isotrop verteilt. Die nach aussen ziehenden Anteile fehlen, so dass Netto eine nach innen zeigende Kraft existiert.
2. Stöße an der Oberfläche sind nicht isotrop verteilt. Wie beim Stoss eines Balls mit der Wand überträgt jeder Stoss eines Atoms oder Moleküls mit

der Oberfläche eine Impulsänderung in der Zeit Δt auf die Oberfläche, übt also eine Kraft aus.

3. Wenn äussere Kräfte wie die Gravitation vorhanden sind, müssen sie berücksichtigt werden.

Da die Oberfläche in Ruhe ist, müssen die drei Kräfte im Gleichgewicht sein. Die aus dem Impulsübertrag resultierende Kraft nach aussen muss also gleich der Kohäsionskraft und, eventuell, der Gravitation oder anderer äusserer Kräfte, sein. Da die Oberfläche stabil ist, bedeutet dies auch, dass die potentielle Energie eines Atoms oder Moleküls im Inneren tiefer liegen muss als ausserhalb der Flüssigkeit. Dies kann auch so verstanden werden, dass für jedes Teilchen im Inneren im Mittel N Kohäsionspotentiale (alle $< 0!$) aufsummiert werden müssen, während an der Oberfläche nur $N_S < N$ Potentiale zum Summieren vorhanden sind. Die Summe aller Kohäsionspotentiale an der Oberfläche ist also weniger negativ als im Inneren. Der Energieunterschied pro Fläche ist dann die Oberflächenenergie.

Diese Oberflächenenergie kann berechnet werden, wenn man annimmt, dass die Stösse mit der Oberfläche unveränderlich eine konstante nach aussen gerichtete Kraft erzeugen. Schiebt sich nun ein Molekül M an die Oberfläche, so leistet es die ARBEIT $W_{is}(M)$ gegen F_S . Damit wird

$$E_S(M) = W_{is}(M) \quad (7.3.1)$$

Der Index S bezeichnet dabei die Oberfläche (surface). Die gesamte Energie der Oberfläche wird berechnet, indem aufsummiert (oder integriert) wird.

Die potentielle Energie der gesamten Oberfläche A (eventuell berandet) ist minimal, wenn die Oberfläche minimal ist. Die Gesamtenergie E_S hängt mit der Oberfläche A und der OBERFLÄCHENSPANNUNG σ_S wie folgt zusammen:

$$E_S(M) = \sigma_S \cdot A \quad (7.3.2)$$

Die Einheit der OBERFLÄCHENSPANNUNG σ_S ist $\left[\frac{N}{m}\right]$.

Wenn $n \cdot A$ Moleküle an der Oberfläche sind, gilt

$$\sigma_S = n E_S(M) = \frac{1}{d_{eff}^2} E_S(M) \quad (7.3.3)$$

Dabei ist $n = \frac{1}{d_{eff}^2}$ die Flächendichte der Moleküle, d_{eff} der effektive Durchmesser eines Moleküls und $E_S(M)$ die ARBEIT, die benötigt wird um ein Molekül gegen die Oberflächenkraft an die Oberfläche zu bringen (siehe Gleichung (7.3.1)).

7.3.1. Anwendung: Kraft eines Flüssigkeitsfilms



Versuch 59: Versuch zur Vorlesung:

Oberflächenspannung: Messung mit Ring (Versuchskarte MF-063)

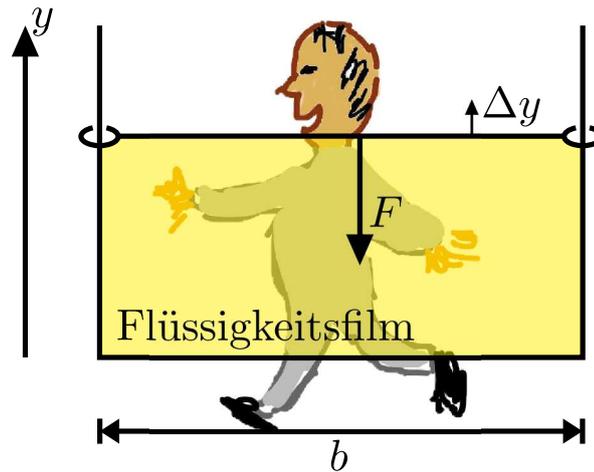


Abb. 7.26.: Berechnung der KRAFT eines Flüssigkeitsfilmes

1. Der Flüssigkeitsfilm hat 2 Oberflächen.
2. Die Verschiebung der Grenze um Δy benötigt die ARBEIT

$$\Delta F \cdot \Delta y = 2\Delta E_S = \sigma_S \cdot 2\Delta A = 2\sigma_S b \Delta y \quad (7.3.4)$$

und

$$\Delta F = 2\sigma_S b \quad (7.3.5)$$

Pro Flüssigkeitsoberfläche wirkt auf die Breite Δx die KRAFT.

$$\Delta F_S = \sigma_S \Delta x \quad (7.3.6)$$

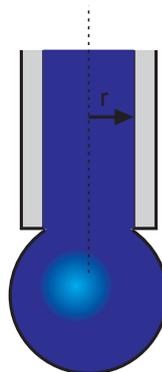


Abb. 7.27.: Tropfenzähler

Der Querschnitt ist $2\pi r$. Das KRÄFTEGLEICHGEWICHT verlangt, dass die aufwärtsgerichtete KRAFT der Oberflächenspannung gerade das Gewicht des Tropfens

kompensiert. Ausser an der Berandung kompensieren sich alle Kräfte.

$$2\pi r\sigma_S = V\rho g \quad (7.3.7)$$

Also ist

$$V = \frac{2\pi r\sigma_S}{\rho g} \quad (7.3.8)$$

Also kann man mit der obigen Physik einen Tropfenzähler beschreiben.

7.3.2. Freie Oberflächen

Versuch 60:   **Versuch zur Vorlesung:**
Oberflächenspannung: Minimalflächen bei Seifenlamellen (Versuchskarte MF-065)

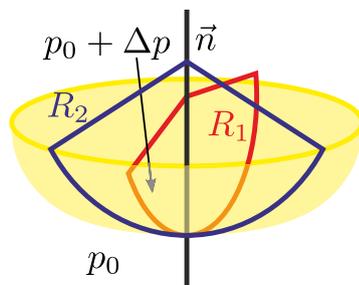


Abb. 7.28.: Krümmungsradien bei einer freien Oberfläche

Die Oberfläche ist charakterisiert durch 2 Krümmungsradien R_1 und R_2

Behauptung

$$\frac{1}{R_1} + \frac{1}{R_2} = \frac{\Delta p}{2\sigma_S} \quad (7.3.9)$$

Beweis für eine Kugel

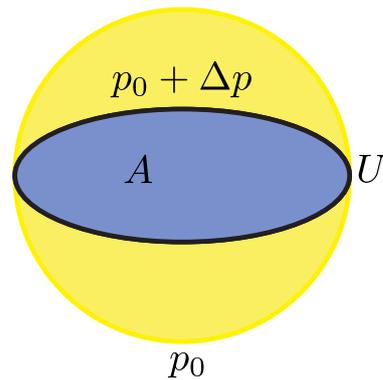


Abb. 7.29.: Oberflächenspannung und Druck in einer Kugel

Wir haben eine Äquatorialfläche A und einen Äquatorialumfang U . Die Druckkraft ist $\Delta p \cdot A$, die Oberflächenspannung am Umfang $2\sigma_S U$ (da wir 2 Oberflächen haben!)

Also

$$\begin{aligned}\Delta p A &= 2\sigma_S U \\ \Delta p \pi R^2 &= 2\sigma_S \cdot 2\pi R \\ \frac{2}{R} &= \frac{\Delta p}{2\sigma_S} = \frac{1}{R_1} + \frac{1}{R_2}\end{aligned}\quad (7.3.10)$$

da bei der Kugel $R_1 = R_2 = R$ ist.

Beispiel: Seifenblasen.

Die kleinere Seifenblase hat den grösseren Druck (gilt auch für Luftballons, wieso?)
Freie nicht geschlossene Oberflächen sind Minimalflächen mit

$$\frac{1}{R_1} + \frac{1}{R_2} = 0 \quad (7.3.11)$$

Da der Krümmungsradius $R^{-1} \propto \frac{\partial^2 z}{\partial x^2}$ ist, gilt auch

$$\frac{\partial^2 z}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 z}{\partial y^2} = 0 \quad (7.3.12)$$

7.3.3. Benetzende Flüssigkeiten, Kapillarität

 **Versuch 61:**  **Versuch zur Vorlesung:**
Kapillarwirkung bei Keilküvette (Versuchskarte MF-061)

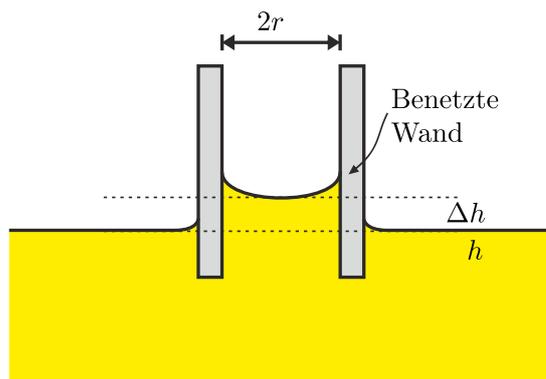


Abb. 7.30.: Benetzende Flüssigkeiten

Steigt die FLÜSSIGKEIT um Δh wird das Volumen $V = \pi r^2 \Delta h$ über den Spiegel der Flüssigkeit ausserhalb der Kapillare gehoben. Die Gewichtskraft dieses Volumens V muss von der Oberflächenspannung entlang des Umfangs $2\pi r$ getragen werden.

$$F_{Gravitation} = F_S \text{ (am Umfang)} \quad (7.3.13)$$

$$\pi r^2 \cdot \Delta h \cdot \rho \cdot g = \sigma_S \cdot 2\pi r \quad (7.3.14)$$

und

$$\Delta h = \frac{2\sigma_S}{r\rho g} \quad (7.3.15)$$

Bei Nichtbenetzung beobachtet man eine Kapillardepression (Beispiel Glas und Quecksilber).

Wann immer zwei beliebige Substanzen sich berühren, existieren Grenzflächenenergien.

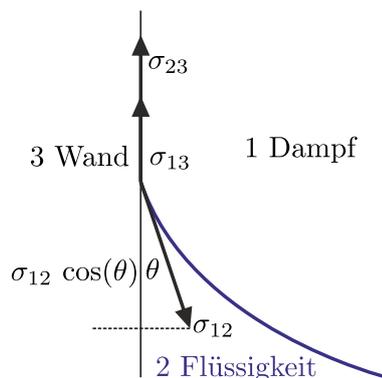


Abb. 7.31.: KRÄFTEGLEICHGEWICHT an der Grenzfläche

Für benetzende Flüssigkeiten ist σ_{23} negativ. Da die Randlinie sich nicht bewegt,

muss

$$\sigma_{12} \cos \theta + \sigma_{23} = \sigma_{13} \tag{7.3.16}$$

sein. Für die Grenzflächen zwischen Flüssigkeit und Dampf sowie zwischen Flüssigkeit und Wand ist die Begrenzung oben, die Oberflächenspannung zeigt nach unten. Für die Grenzfläche Wand-Dampf zeigt die Grenzfläche nach oben. Umgeschrieben erhalten wir

$$\sigma_{12} \cos \theta = \sigma_{13} - \sigma_{23} \tag{7.3.17}$$

Wenn $\sigma_{13} - \sigma_{23} > \sigma_{12}$ ist, müsste $|\cos \theta| > 1$ sein. Es gibt deshalb einen reellen Winkel θ und kein Kräftegleichgewicht. Die FLÜSSIGKEIT kriecht deshalb die Wand hoch.

Wenn $\sigma_{23} > \sigma_{13}$ ist, das heißt, wenn $\sigma_{13} - \sigma_{23} < 0$ ist, steigt der Flüssigkeitsspiegel am Rande nicht an, sondern wird nach unten gedrückt. Der Randwinkel θ ist dann $\theta > \frac{\pi}{2}$. QUECKSILBER in einem Glasgefäß zeigt dieses Verhalten.

7.3.3.1. Adhäsions- und Kohäsionskräfte

An der Grenze wo Luft, Flüssigkeit und die feste Wand sich berühren müssen die Adhäsions- und Kohäsionskräfte im Gleichgewicht sein. Die ADHÄSIONSKRÄFTE beschreiben die Kräfte zwischen der Flüssigkeit und der festen Wand. Die Adhäsionskräfte zwischen dem Dampf und der Wand werden vernachlässigt. Die Flüssigkeit selber wird durch KOHÄSIONSKRÄFTE, die anziehenden Kräfte zwischen den Molekülen, zusammengehalten.

Für ein Molekül an der Grenzlinie gibt es die Adhäsionskraft zur Wand. Diese Kraft \mathbf{F}_{adh} steht senkrecht zur Wand. Die Kohäsionskräfte werden durch die anderen Flüssigkeitsmoleküle aufgebracht. Die resultierende Kohäsionskraft \mathbf{F}_{ko} muss entlang der Winkelhalbierenden zwischen der Tangente zur Oberfläche und zur Wand liegen. Da die Oberfläche keine Scherkraft aufnehmen kann, muss die resultierende Kraft senkrecht zur Flüssigkeitsoberfläche liegen. Wir beobachten

- Bei benetzenden Oberflächen ist an der Grenzlinie $|\mathbf{F}_{ko}| < |\mathbf{F}_{adh}|$.
- Bei nicht benetzenden Oberflächen ist an der Grenzlinie $|\mathbf{F}_{ko}| > |\mathbf{F}_{adh}|$.

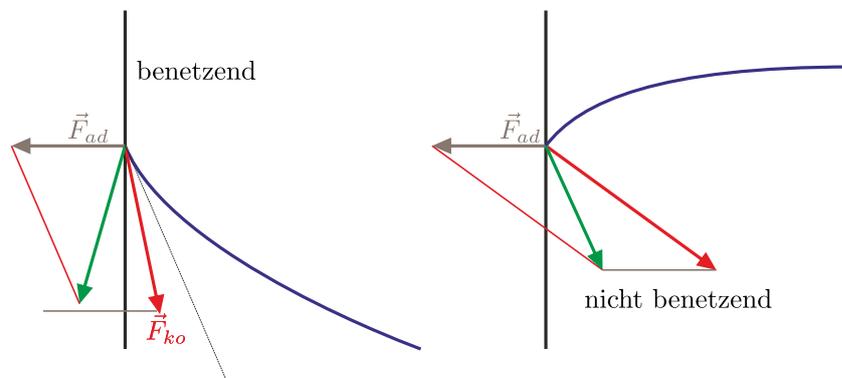


Abb. 7.32.: Kohäsion und Adhäsion bei Benetzung und ohne Benetzung

Der Grenzwinkel θ zwischen der Flüssigkeit und der Wand (in der Flüssigkeit!) kann mit dem folgenden Ansatz ausgerechnet werden. Wir legen die x -Achse horizontal nach rechts, die y -Achse nach oben. Die auf ein Teilchen an der Grenzlinie im Winkel θ wirkende Kohäsionskraft kann mit der Kohäsionskraft im Inneren (in einer Ebene) als

$$F_{koh}(\theta) = F_{ko,innen} \frac{\theta}{2\pi} = F'_{koh} \theta$$

geschrieben werden. Dabei haben wir angenommen, dass die Randlinie nur wenig gekrümmt ist. Abbildung 7.33 illustriert diese Überlegung.

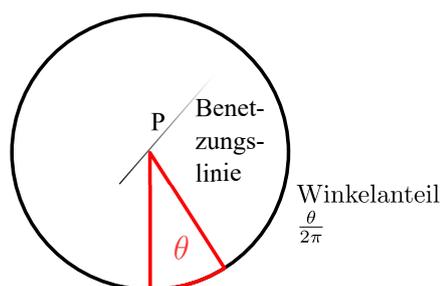


Abb. 7.33.: Illustration des Winkelanteils der wirkenden Kohäsionskraft an der ganzen Kohäsion entlang einer Benetzungslinie.

$$\begin{aligned} \mathbf{F}_{ko} &= F'_{koh} \theta \begin{pmatrix} \sin \frac{\theta}{2} \\ -\cos \frac{\theta}{2} \end{pmatrix} \\ \mathbf{F}_{adh} &= F_{adh} \begin{pmatrix} -1 \\ 0 \end{pmatrix} \\ \mathbf{F}_{res} &= F_{res} \begin{pmatrix} -\cos \theta \\ -\sin \theta \end{pmatrix} \end{aligned}$$

Wir können mit dem Kräftegleichgewicht, das heißt der resultierenden Kraft 0, für die x - und y -Richtung zwei Gleichungen aufstellen

$$\begin{aligned} F_{ko,x} + F_{adh,x} &= F_{res,x} \\ F_{ko,y} &= F_{res,y} \end{aligned} \quad (7.3.18)$$

Eingesetzt haben wir

$$\begin{aligned} F'_{koh} \theta \sin \frac{\theta}{2} - F_{adh} &= -F_{res} \cos \theta \\ -F'_{koh} \theta \cos \frac{\theta}{2} &= -F_{res} \sin \theta \end{aligned} \quad (7.3.19)$$

Aus der zweiten Gleichung in Gleichung (7.3.19) bekommen wir mit $\sin \theta = 2 \sin \frac{\theta}{2} \cos \frac{\theta}{2}$

$$F_{res} = \frac{F'_{koh} \theta}{2 \sin \frac{\theta}{2}} \quad (7.3.20)$$

Wir multiplizieren das Resultat aus Gleichung (7.3.20) mit $2 \sin \frac{\theta}{2}$ in die erste Gleichung aus Gleichung (7.3.19) ein und erhalten

$$\begin{aligned} 2 \sin^2 \frac{\theta}{2} F_{res} - F_{adh} &= -F_{res} \cos \theta \\ 2 \sin^2 \frac{\theta}{2} F_{res} - F_{adh} &= -F_{res} \left[\cos^2 \frac{\theta}{2} - \sin^2 \frac{\theta}{2} \right] \\ F_{res} \left[\cos^2 \frac{\theta}{2} + \sin^2 \frac{\theta}{2} \right] &= F_{adh} \\ F_{res} &= F_{adh} \end{aligned} \quad (7.3.21)$$

Dies ist ein bemerkenswertes Resultat: Der Betrag der resultierenden Kraft hängt nur von der Adhäsionskraft ab, nicht aber von der Kohäsionskraft.

Wir setzen das Resultat aus Gleichung (7.3.21) zurück in die Gleichung (7.3.20) ein und erhalten die transzendente Gleichung

$$2 \sin \frac{\theta}{2} F_{adh} = F'_{koh} \theta \quad (7.3.22)$$

Diese Beziehung ist in Abbildung 7.34 gezeigt. Die Auflösung der Gleichung nach θ ist analytisch nicht lösbar.

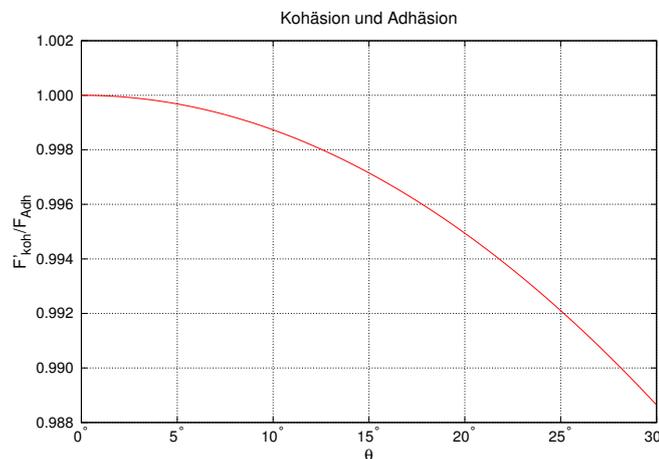


Abb. 7.34.: Abhängigkeit des Verhältnisses von Adhäsion und Kohäsion vom Benetzungswinkel θ .

Wenn wir annehmen, dass $\theta = \frac{\pi}{2} + d\theta$ ist mit $|d\theta| \ll 1$, so erhalten wir

$$d\theta = \frac{\sqrt{2} F_{adh} - \frac{\pi}{2} F'_{koh}}{\frac{\sqrt{2}}{2} F_{adh} - F'_{koh}} \quad (7.3.23)$$

Diese Gleichung gilt nur da wo $F'_{koh} \approx 0.9003 F_{adh}$ ist

7.4. Strömungen

7.4.1. Beschreibung von Strömungen

Versuch 62:   Versuch zur Vorlesung:
Laminare Strömung: Kleiner Strömungsapparat (Versuchskarte MF-012)

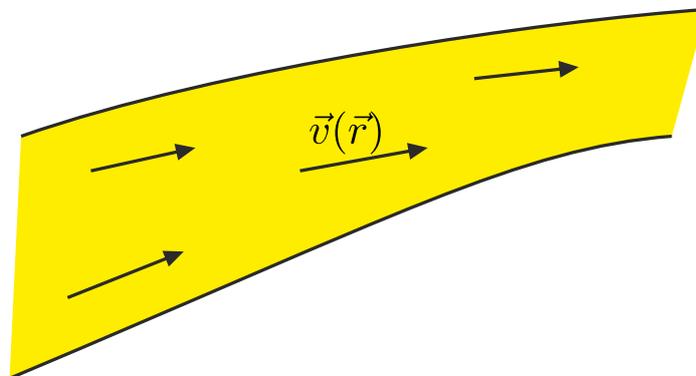


Abb. 7.35.: Vektorfeld der STRÖMUNG

An jedem Punkt hat die GESCHWINDIGKEIT $\mathbf{v}(\mathbf{r})$ einen Betrag und eine Richtung. Das Vektorfeld $\mathbf{v}(\mathbf{r})$ ist durch Stromlinien charakterisiert. Wenn $\mathbf{v}(\mathbf{r})$ nicht von der Zeit abhängt, heisst die STRÖMUNG stationär.

Bahnlinien: Bahn eines Teilchens

Bei stationären Strömungen sind Bahnlinien und Stromlinien identisch. Inkompressible Strömungen sind Strömungen mit konstanter Dichte ρ .

7.4.1.1. Fluss

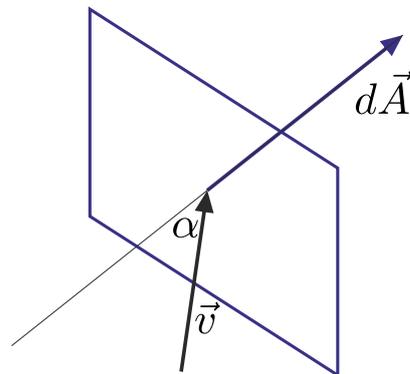


Abb. 7.36.: Fluss

Der Fluss ist definiert als

$$d\phi = \rho v \cos \alpha dA \quad (7.4.1)$$

oder

$$d\phi = \rho \mathbf{v} \cdot d\mathbf{A} \quad (7.4.2)$$

Die Integralform lautet

$$\phi = \int_A \rho \mathbf{v} d\mathbf{A} = \int_A \mathbf{j} d\mathbf{A} \quad (7.4.3)$$

wobei A beliebige Fläche (auch gekrümmt) und $\mathbf{j} = \rho \mathbf{v}$ die Stromdichte ist (analog zum elektrischen Strom). Bei einer geschlossenen Fläche fließt netto ein Medium heraus, wenn eine Quelle im VOLUMEN ist.

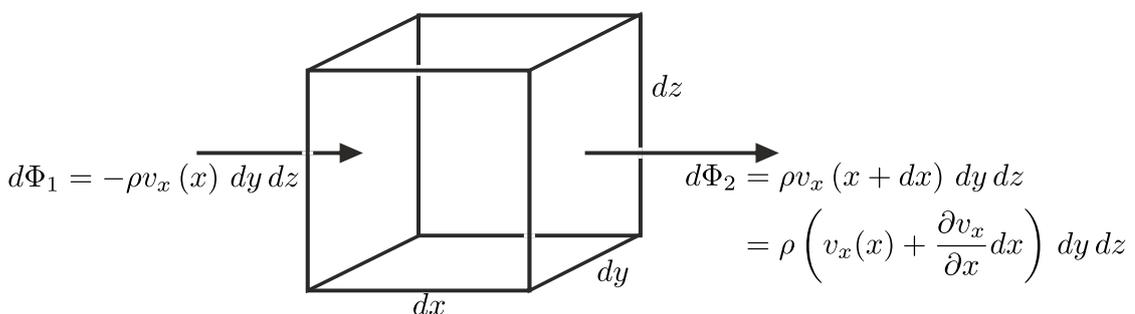


Abb. 7.37.: Berechnung der Divergenz

Wir haben

$$\begin{aligned}
 d\phi_1 &= -\rho v_x(x) \\
 d\phi_2 &= \rho v_x(x+dx) dydz \\
 &= \rho \left(v_x(x) + \frac{\partial v_x}{\partial x} dx \right) dydz
 \end{aligned}$$

Netto:

$$d\phi_1 + d\phi_2 = \rho v_x(x) \frac{\partial v_x}{\partial x} dx dy dz = \rho \frac{\partial v_x}{\partial x} dV = d\phi_x$$

ebenso:

$$\begin{aligned}
 d\phi_y &= \rho \frac{\partial v_y}{\partial y} dV \\
 d\phi_z &= \rho \frac{\partial v_z}{\partial z} dV
 \end{aligned} \tag{7.4.4}$$

Der Nettofluss ergibt sich zu

$$d\phi = d\phi_x + d\phi_y + d\phi_z = \rho \left(\frac{\partial v_x}{\partial x} + \frac{\partial v_y}{\partial y} + \frac{\partial v_z}{\partial z} \right) dV \tag{7.4.5}$$

Ohne Quelle ist $d\phi = 0$, d.h. die Grösse

$$\operatorname{div}(\mathbf{v}) = \frac{\partial v_x}{\partial x} + \frac{\partial v_y}{\partial y} + \frac{\partial v_z}{\partial z} \tag{7.4.6}$$

ist gleich null.

Die DIVERGENZ beschreibt die Quellen und Senken in einem Fluss.

Wenn $\operatorname{div}(\mathbf{v}) \neq 0$ ist, so muss sich die Dichte an dieser Stelle ändern

$$d\phi = \rho \operatorname{div} \mathbf{v} dV = -\dot{\rho} dV \tag{7.4.7}$$

oder

$$\rho \operatorname{div} \mathbf{v} = -\dot{\rho} \tag{7.4.8}$$

Dies ist die Kontinuitätsgleichung.

$\rho \operatorname{div} \mathbf{v} = \operatorname{div} \mathbf{j}$ heisst Quelledichte.

Eine quellenfreie inkompressible STRÖMUNG hat überall $\operatorname{div} \mathbf{v} = 0$.

Es gilt:

$$\phi = \underbrace{\iint_A \rho \mathbf{v} d\mathbf{A}}_{\text{Fluss durch A («Materialmenge»)}} = - \underbrace{\iiint_V \dot{\rho} dV}_{\text{Änderung der Dichte}} = \iiint_V \rho \operatorname{div} \mathbf{v} dV \tag{7.4.9}$$

Der Satz von Gauss besagt

$$\iint_A \mathbf{v} d\mathbf{A} = \iiint_V \operatorname{div} \mathbf{v} dV \tag{7.4.10}$$

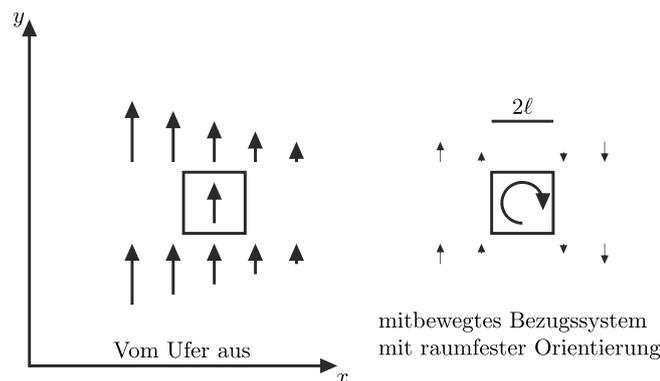


Abb. 7.38.: Geschwindigkeitsgradient und Rotation

Wenn die STRÖMUNG inhomogen ist, werden mitgeführte Teilchen gedreht.

Wasser strömt mit $\pm \ell \frac{dv_y}{dx}$ am Würfel vorbei. Wir haben ein Gleichgewicht, wenn

$$\omega_z = \frac{\partial v_y}{\partial x} - \frac{\partial v_x}{\partial y} \quad (7.4.11)$$

ω zeigt in die z Richtung. Im Allgemeinen ist

$$\boldsymbol{\omega} = \left(\frac{\partial v_z}{\partial y} - \frac{\partial v_y}{\partial z}, \frac{\partial v_x}{\partial z} - \frac{\partial v_z}{\partial x}, \frac{\partial v_y}{\partial x} - \frac{\partial v_x}{\partial y} \right) \quad (7.4.12)$$

mit $\mathbf{rot} = \left(\frac{\partial}{\partial x}, \frac{\partial}{\partial y}, \frac{\partial}{\partial z} \right) \times$ wird

$\mathbf{rot} \mathbf{v} = \left(\frac{\partial}{\partial x}, \frac{\partial}{\partial y}, \frac{\partial}{\partial z} \right) \times \mathbf{v}$ die Rotation des Vektorfeldes $\mathbf{v}(\mathbf{r}, t)$.

Es gilt dann

$$\underbrace{\oint \mathbf{v} ds}_{\text{Bahnkurve } s} = \underbrace{\int \mathbf{rot} \mathbf{v} dA}_{\text{von } s \text{ berandete Fläche}} \quad (7.4.13)$$

Falls $\mathbf{rot} \mathbf{v} = 0$ ist kann \mathbf{v} aus dem Geschwindigkeitspotential U abgeleitet werden.

$$\mathbf{v} = -\mathbf{grad} U \quad (7.4.14)$$

Dann gilt $\mathbf{rot} \mathbf{v} = 0$

Für inkompressible Flüssigkeiten gilt

$$\text{div} \mathbf{v} = -\text{div} \mathbf{grad} U = -\Delta U = 0 \quad (7.4.15)$$

Wir haben also drei unterschiedliche physikalische Phänomene, die durch die gleiche Mathematik beschrieben werden:

STRÖMUNG \longleftrightarrow GRAVIATION \longleftrightarrow ELEKTROSTATIK

7.4.2. Lokale und totale Ableitungen *

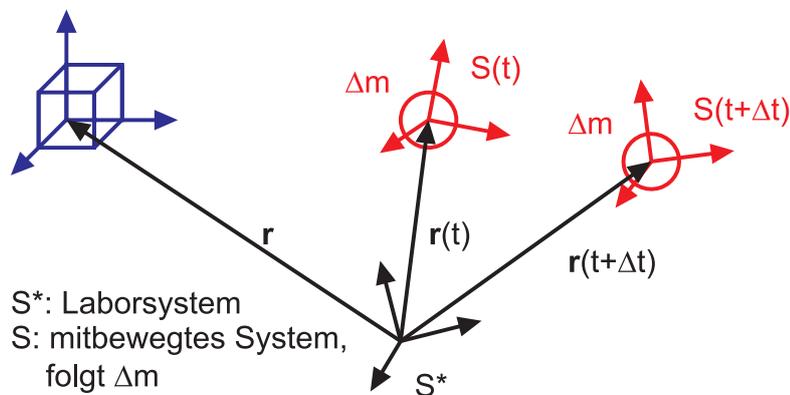


Abb. 7.39.: Mitbewegtes System

Sei S^* das Laborsystem, S das mitbewegte System, das Δm folgt. Seien s^* lokale zeitliche Ableitungen und s totale zeitliche Ableitungen

Das 2. Newtonsche Gesetz beschreibt die Bewegung von Δm , aber nur in $S(t)$ (in S^* betrachtet man Volumina, nicht Massen)

Also ist

$$\mathbf{F}_m = \frac{\mathbf{F}}{m} = \mathbf{a} = \frac{d\mathbf{v}}{dt} \quad \text{in } S(t) \quad (7.4.16)$$

Lokale Ableitung:

\mathbf{r} ist in S^* fest

$$\begin{aligned} \frac{\partial \rho}{\partial t} &= \frac{\partial}{\partial t} \rho(\mathbf{r}, t) = \frac{\partial}{\partial t} \rho(x, y, z, t) \\ \frac{\partial \mathbf{v}}{\partial t} &= \frac{\partial}{\partial t} \mathbf{v}(\mathbf{r}, t) = \frac{\partial}{\partial t} \mathbf{v}(x, y, z, t) \end{aligned} \quad (7.4.17)$$

Totale zeitliche Ableitungen

In $S(t)$ beschreiben die physikalischen Größen das gleiche Teilchen.

$$\mathbf{r} = \mathbf{r}(t) = (x(t), y(t), z(t)) \quad (7.4.18)$$

wobei $x(t)$ die Koordinaten in S^* sind

$$\begin{aligned} \rho &= \rho(\mathbf{r}(t), t) = \rho(x(t), y(t), z(t), t) \\ \mathbf{v} &= \mathbf{v}(\mathbf{r}(t), t) = \mathbf{v}(x(t), y(t), z(t), t) \end{aligned} \quad (7.4.19)$$

Ableitung: totale Ableitung auf der Bahn $\mathbf{r}(t)$

$$\begin{aligned}\frac{d\rho}{dt} &= \frac{d}{dt}\rho(x(t), y(t), z(t), t) \\ \mathbf{a} &= \frac{d\mathbf{v}}{dt}\end{aligned}\quad (7.4.20)$$

Zusammenhang:

Dichte

$$\frac{d}{dt}\rho = \frac{\partial}{\partial t}\rho + (\mathbf{grad} \rho) \cdot \mathbf{v} \quad (7.4.21)$$

Beweis:

$$\frac{d}{dt}\rho = \frac{\partial\rho}{\partial x} \cdot \frac{\partial x}{\partial t} + \frac{\partial\rho}{\partial y} \cdot \frac{\partial y}{\partial t} + \frac{\partial\rho}{\partial z} \cdot \frac{\partial z}{\partial t} + \frac{\partial\rho}{\partial t} \quad (7.4.22)$$

qed.

BESCHLEUNIGUNG:

$$\mathbf{a} = \frac{d\mathbf{v}}{dt} = \frac{\partial\mathbf{v}}{\partial t} + (\mathbf{grad} \mathbf{v}) \mathbf{v} = \frac{\partial\mathbf{v}}{\partial t} + \mathbf{grad} \left(\frac{1}{2} \mathbf{v}^2 \right) - \mathbf{v} \times \mathbf{rot} \mathbf{v} \quad (7.4.23)$$

7.4.2.1. Kontinuitätsgleichung

Grund Massenerhaltung

$$\frac{\partial\rho}{\partial t} + \operatorname{div}(\rho\mathbf{v}) = \frac{\partial\rho}{\partial t} + \rho \operatorname{div} \mathbf{v} = 0 \quad (7.4.24)$$

Beweis: Ortsfests VOLUMEN

$$\begin{aligned}\Delta V &= \Delta x \cdot \Delta y \cdot \Delta z \\ \delta(\Delta m) &= \Delta x \cdot \Delta y \cdot \Delta z \cdot \frac{\partial}{\partial t}\rho \left(z + \frac{1}{2}\Delta z \right) \delta t \\ &= -\rho(z + \Delta z) \cdot v_z(z + \Delta z) \delta t \Delta x \Delta y + \rho(z) v_z(z) \cdot \delta t \cdot \Delta x \cdot \Delta y \\ \frac{\delta(\Delta m)}{\delta t} &= \Delta x \Delta y \Delta z \frac{\partial}{\partial t}\rho(z) = -\frac{\partial(\rho(z) v_z(z))}{\partial z} \cdot \Delta z \cdot \Delta x \cdot \Delta y \\ \frac{\partial\rho(z)}{\partial t} &= -\frac{\partial}{\partial z}(\rho(z) v_z(z)) \quad usw.\end{aligned}\quad (7.4.25)$$

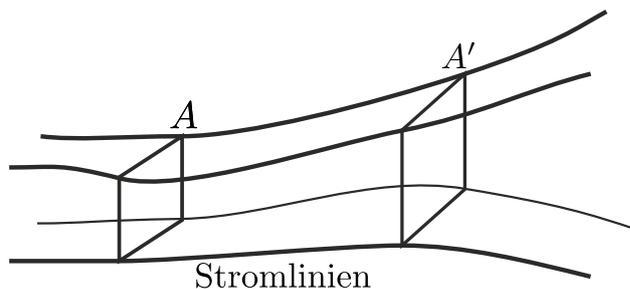


Abb. 7.40.: Stromlinien in einer inkompressiblen FLÜSSIGKEIT

Die Stromlinien durch A definieren einen Schlauch, die Stromröhre, die keinen Austausch mit der Umgebung hat. Also ist in einer inkompressiblen FLÜSSIGKEIT

$$A_1 v_1 = A_2 v_2 \quad (7.4.26)$$

Dies ist die makroskopische Kontinuitätsgleichung.

7.4.2.1.1. Stationäre Strömung Sei $\frac{\partial}{\partial t} = 0$. Dann ist die Dichte $\frac{d\rho}{dt} = (\mathbf{grad} \rho) \cdot \mathbf{v}$ und die Kontinuitätsgleichung $\operatorname{div}(\rho \mathbf{v}) = 0$.

$$\mathbf{a} = \frac{d\mathbf{v}}{dt} = \mathbf{grad} \left(\frac{1}{2} \mathbf{v}^2 \right) - \mathbf{v} \times \mathbf{rot} \mathbf{v} \quad (7.4.27)$$

Im Stromfaden gilt

$$A_1 \rho_1 v_1 = A_2 \rho_2 v_2 = \text{const} \quad (7.4.28)$$

Inkompressible Flüssigkeiten

$$\begin{aligned} \frac{d\rho}{dt} &= \frac{\partial \rho}{\partial t} = 0 \\ \operatorname{div} \mathbf{v} &= 0 \end{aligned} \quad (7.4.29)$$

dann gilt : $A_1 v_1 = A_2 v_2 = \text{const}$.

7.4.3. Innere Reibung

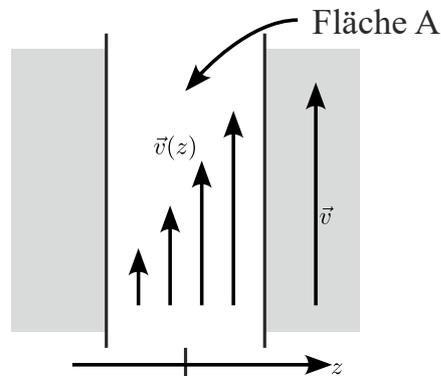


Abb. 7.41.: Innere Reibung in einer FLÜSSIGKEIT

Moleküle haben am Rand im Mittel die GESCHWINDIGKEIT der Wand.

$\mathbf{v}(z)$ ist parallel zur Wand.

Für die KRAFT gilt

$$\mathbf{F} = \eta A \frac{\mathbf{v}}{z} \quad (7.4.30)$$

$[\eta] = \frac{\text{Ns}}{\text{m}^2}$ heisst Viskosität (SCHERVISKOSITÄT)

Beispiel:

Wasser bei 20 °C: $1.8 \cdot 10^{-3} \frac{\text{Ns}}{\text{m}^2}$

Glyzerin $1 \frac{\text{Ns}}{\text{m}^2}$

Allgemein:

$$\mathbf{F} = \eta A \frac{d\mathbf{v}}{dz} \quad (7.4.31)$$

wobei A klein sein soll.

Temperaturabhängigkeit:

Moleküle müssen ihren Platz wechseln (\rightarrow Boltzmannstatistik)

$$\eta = \eta_{\infty} \exp\left(\frac{b}{T}\right) \quad (7.4.32)$$

7.4.4. Laminare Strömung

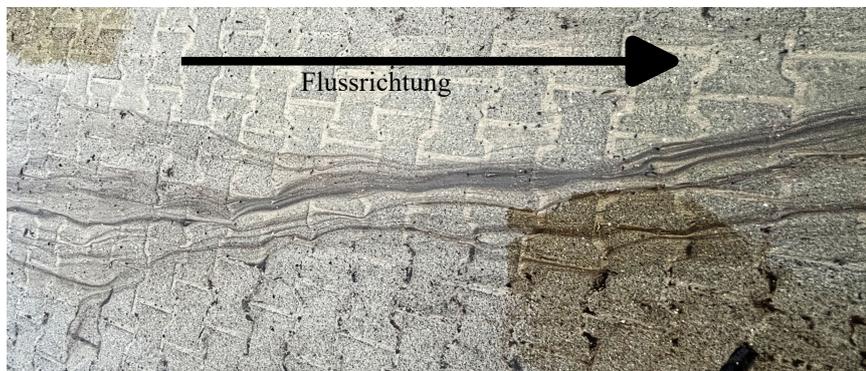


Abb. 7.42.: Fotografie einer laminaren Strömung von Regenwasser auf dem Gelände der Universität Ulm.

Abbildung 7.42 zeigt, wie Regenwasser laminar fließt. Das Wasser aus unterschiedlichen Bereichen trägt unterschiedliche Schwebestoffe mit. Deren Farben zeigen die laminare Strömung.

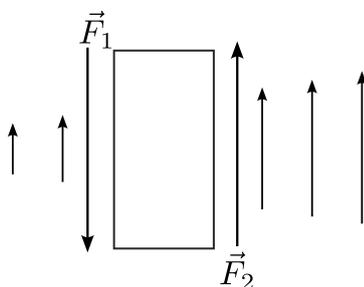


Abb. 7.43.: Viskose Strömung um einen Quader

Laminare Stromlinien sind dadurch charakterisiert, dass benachbarte Stromlinien benachbart bleiben (Beispiel: Blut)

$$\begin{aligned}
 d\mathbf{F}_1 &= -\eta \left. \frac{\partial \mathbf{v}}{\partial x} \right|_1 dydz \\
 d\mathbf{F}_2 &= \eta \left. \frac{\partial \mathbf{v}}{\partial x} \right|_2 dydz = \eta \left(\left. \frac{\partial \mathbf{v}}{\partial x} \right|_1 + \frac{\partial^2 \mathbf{v}}{\partial x^2} dx \right) dydz \\
 d\mathbf{F}_R &= d\mathbf{F}_1 + d\mathbf{F}_2 = \eta \frac{\partial^2 \mathbf{v}}{\partial x^2} dx dy dz = \eta \frac{\partial^2 \mathbf{v}}{\partial x^2} dV \quad (7.4.33)
 \end{aligned}$$

Allgemein:

$$d\mathbf{F}_R = \eta \left(\frac{\partial^2 \mathbf{v}}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 \mathbf{v}}{\partial^2 y^2} + \frac{\partial^2 \mathbf{v}}{\partial^2 z^2} \right) dV \quad (7.4.34)$$

oder

$$\mathbf{F}_{V_R} = \frac{d\mathbf{F}}{dV} = \eta \Delta \mathbf{v} \quad (7.4.35)$$

die Volumenkraft der Reibung.

Die Druckkraft ist

$$d\mathbf{F}_p = p dy dz - \left(p + \frac{\partial p}{\partial x} dx \right) dy dz = -\frac{\partial p}{\partial x} dV \quad (7.4.36)$$

also

$$\mathbf{F}_{V_p} = -\mathbf{grad} p \quad (7.4.37)$$

\mathbf{F}_{V_R} und \mathbf{F}_{V_p} beschreiben die Dynamik

7.4.4.1. Strömung durch einen Spalt *

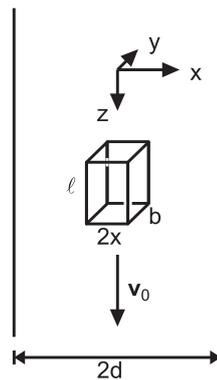


Abb. 7.44.: STRÖMUNG durch einen SPALT

$v = 0$ an der Wand

$v = v_0$ in der Mitte

$\frac{dv}{dx} \Rightarrow$ Reibungskraft $F_R = 2lb\eta \frac{dv}{dx}$

Druck: $F_p = 2xb\ell \frac{dp}{dz}$

$\Rightarrow \frac{dv}{dx} = \frac{1}{\eta} \frac{dp}{dz} x$

$\Rightarrow v(x)$ ist eine Parabel

$$v = v_0 - \frac{1}{2\eta} \frac{dp}{dz} x^2 = v_0 - \frac{p_1 - p_2}{2\eta\ell} x^2$$

Am Rand ist $v = 0$

$$\Rightarrow v_0 = \frac{p_1 - p_2}{2\eta\ell} d^2$$

7.4.4.2. Rohrströmung

Versuch 63:   Versuch zur Vorlesung:
Hagen-Poiseuille-Gesetz: Kapillaren mit verschiedenen Durchmes-
sern (Versuchskarte MF-033)

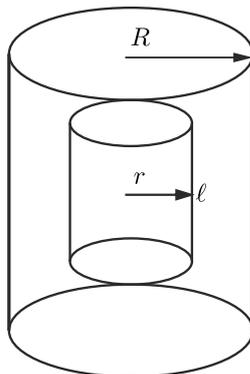


Abb. 7.45.: Rohrströmung

Am Rand ist die Geschwindigkeit null, $v = 0$.

$$F_R = 2\pi r \ell \eta \frac{dv}{dr}$$

$$F_p = \pi r^2 (p_1 - p_2)$$

also

$$\frac{dv}{dr} = \frac{p_1 - p_2}{2\eta \ell} r$$

$$\Rightarrow v = v_0 - \frac{p_1 - p_2}{4\eta \ell} r^2$$

und

$$v_0 = \frac{p_1 - p_2}{4\eta \ell} R^2$$

infinitesimal

$$v_z(r) = -\frac{1}{4\eta} \frac{dp}{dz} (R^2 - r^2)$$

Volumenstrom: $d\dot{V} = 2\pi r dr \cdot v(r)$

also:

$$\dot{V} = \int_0^R 2\pi r v(r) dr = \frac{\pi (p_1 - p_2)}{8\eta \ell} R^4 = \frac{\pi}{8\eta} \frac{dp}{dz} R^4 \quad (7.4.38)$$

Das ist das Gesetz von Hagen-Poiseuille, wobei $\frac{dp}{dz} = -8\eta \frac{\langle v \rangle}{R^2}$ und $\langle v \rangle = \frac{\dot{V}}{\pi R^2}$

Der Strömungswiderstand ist: $\frac{8\eta \ell}{\pi R^4}$

7.4.4.3. Druck und Volumenstrom

Druckkraft $F_p = \pi R^2 (p_1 - p_2) = \frac{8\eta\ell}{R^2} \dot{V}$

7.4.4.4. Strömung um Kugeln

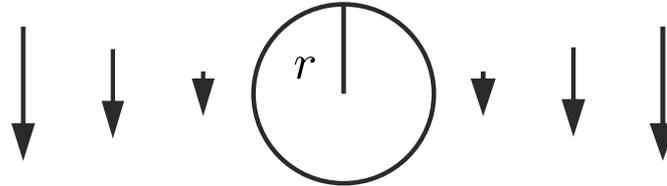


Abb. 7.46.: STRÖMUNG um eine Kugel

Die Kugel hat im Abstand r keinen Einfluss mehr auf die STRÖMUNG

$$\Rightarrow -\frac{dv}{dz} \sim \frac{v}{r}$$

Oberfläche: $4\pi r^2$

$$F \approx \eta \frac{dv}{dz} \cdot A = -\eta \frac{v}{r} 4\pi r^2 \sim -4\pi\eta vr$$

Genauer erhält man

$$F = -6\pi\eta vr \tag{7.4.39}$$

das Stokes-Gesetz.

7.4.4.5. Prandtl-Grenzschicht

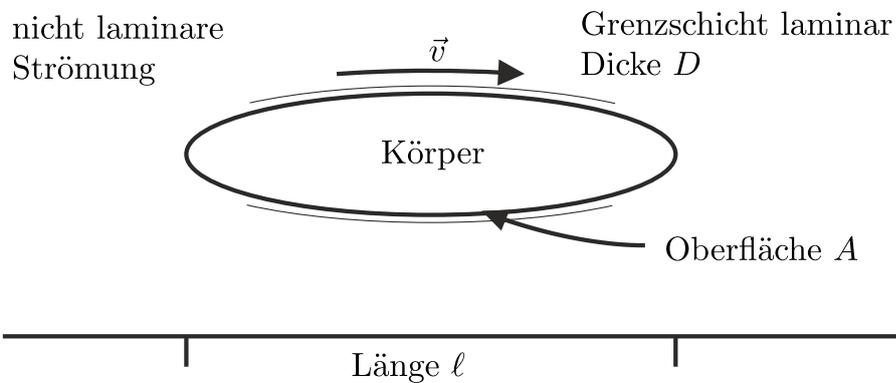


Abb. 7.47.: PRANDTL-GRENZSCHICHT

Reibungskraft: $F_R = \eta A \frac{v}{D}$

Verschieben um ℓ :

$$W = F_R \cdot \ell = \eta A \frac{v}{D} \ell \quad (7.4.40)$$

KINETISCHE ENERGIE in der GRENZSCHICHT:

$$E_{kin} = \frac{1}{2} \int_0^D A \rho dz \left(v \cdot \frac{z^2}{D} \right) = \frac{1}{6} A \rho v^2 D \quad (7.4.41)$$

mit $W = E_{kin}$ wird

$$D = \sqrt{\frac{6\eta\ell}{\rho v}}$$

Reynolds-Kriterium

$$\begin{aligned} D &\ll \ell \\ &\Rightarrow \frac{\ell}{D} \gg 1 \\ \sqrt{\frac{\rho v \ell^2}{6\eta\ell}} &= \sqrt{\frac{\rho v \ell}{6\eta}} \gg 1 \end{aligned} \quad (7.4.42)$$

$$\text{Re} = \frac{\rho v \ell}{\eta} \gg 1 \quad (7.4.43)$$

dabei ist ℓ eine typische DIMENSION und v die mittlere GESCHWINDIGKEIT.
wenn

- $\text{Re} \gg 1$: turbulente STRÖMUNG mit laminarer GRENZSCHICHT
- $\text{Re} \ll 1$: laminare STRÖMUNG (GRENZSCHICHT macht keinen Sinn)

Allgemein gilt: Es gibt für jede GEOMETRIE eine kinetische REYNOLDSZAHL. Re_{krit} mit

$$\begin{aligned} \text{Re} > \text{Re}_{krit} &\Rightarrow \text{turbulent} \\ \text{Re} < \text{Re}_{krit} &\Rightarrow \text{laminar} \end{aligned} \quad (7.4.44)$$

Bemerkung:

Strömungen mit der gleichen REYNOLDSZAHL sind ähnlich \Rightarrow WINDKANAL

Bei $D \ll \ell$ ist $F_R = \eta A \frac{v}{D} = A \sqrt{\frac{v^3 \eta \rho}{\ell}}$

F_R ist etwa der Mittelwert aus

- Stokessche Reibung $\sim \eta v \ell$ laminare Strömung
- Newtonsche Reibung $\sim \ell^2 \rho v^2$ turbulente Strömung

7.4.5. Bewegungsgleichung einer Flüssigkeit *

Neben der SCHERVISKOSITÄT existiert noch die VOLUMENVISKOSITÄT ζ

$$\sigma^* \mathbf{n} = \frac{\mathbf{F}^*}{A} = -\zeta \frac{1}{\rho} \frac{d\rho}{dt} \mathbf{n} = -\zeta \frac{d}{dt} \ln \rho \mathbf{n} \quad (7.4.45)$$

Dabei ist ζ die VOLUMENVISKOSITÄT.

Das Gesetz von NAVIER-STOKES lautet

$$\begin{aligned} \rho \frac{d\mathbf{v}}{dt} &= \rho \left(\frac{\partial \mathbf{v}}{\partial t} + \mathbf{grad} \frac{v^2}{2} - \mathbf{v} \times \mathbf{rot} \mathbf{v} \right) \\ &= \mathbf{F}_V - \mathbf{grad} p + \eta \Delta \mathbf{v} + \left(\zeta + \frac{\eta}{3} \right) \mathbf{grad} \operatorname{div} \mathbf{v} \\ &= \mathbf{F}_V - \mathbf{grad} p - \eta \mathbf{rot} (\mathbf{rot} \mathbf{v}) + \left(\zeta + \frac{4\eta}{3} \right) \mathbf{grad} \operatorname{div} \mathbf{v} \end{aligned} \quad (7.4.46)$$

Vereinfachungen:

- Reibungslose Medien: $\eta = 0$, $\zeta = 0$
 \Rightarrow Euler-Gleichung $\rho \frac{d\mathbf{v}}{dt} = \mathbf{F}_V - \mathbf{grad} p$
- Inkompressible Medien: $\operatorname{div} \mathbf{v} = 0$
 $\rho \frac{d\mathbf{v}}{dt} = \mathbf{F}_v - \mathbf{grad} p - \eta \mathbf{rot} \mathbf{rot} \mathbf{v} = \mathbf{F}_v - \mathbf{grad} p + \eta \Delta \mathbf{v}$
- Potentialströmung: $\operatorname{div} \mathbf{v} = 0$, $\mathbf{rot} \mathbf{v} = 0$
 $\rho \frac{d\mathbf{v}}{dt} = \mathbf{F}_v - \mathbf{grad} p = \rho \mathbf{grad} \frac{v^2}{2}$

7.4.6. Strömung idealer Flüssigkeiten

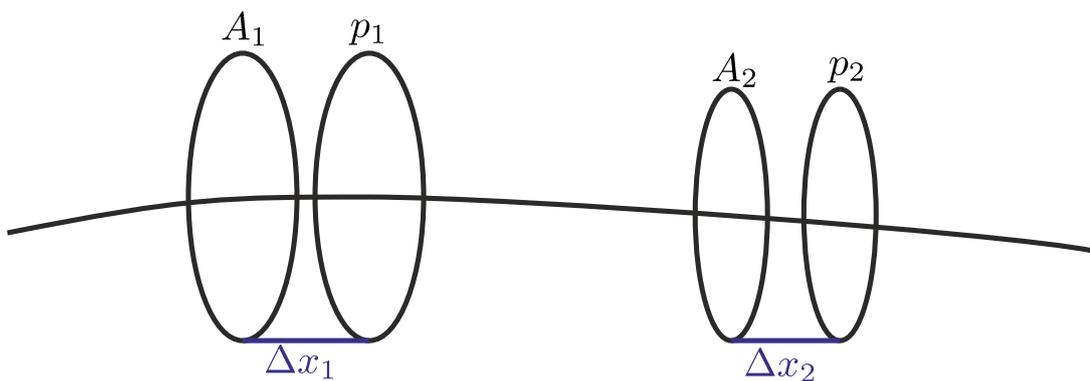


Abb. 7.48.: Ideale STRÖMUNG

Bei einer idealen Strömung gibt es keine Reibung, die Strömung ist laminar. Aus der Volumenerhaltung folgt

$$A_1 \Delta x_1 = A_2 \Delta x_2 = \Delta V$$

Die verrichtete ARBEIT ist

$$\Delta W_1 = p_1 A_1 \Delta x_1$$

und

$$\Delta W_2 = p_2 A_2 \Delta x_2$$

Wir erhalten als Energiebilanz

$$\Delta W = \Delta W_1 - \Delta W_2 = \Delta E_{kin}$$

und damit

$$(p_1 - p_2) \Delta V = \frac{1}{2} \rho \Delta V (v_2^2 - v_1^2)$$

Das ergibt nun

$$p + \frac{1}{2} \rho v^2 = p_0 = \text{const} \quad (7.4.47)$$

Dies ist die BERNOULLI-GLEICHUNG.

Bei der GRAVITATION muss noch $\rho g h$ berücksichtigt werden (allg. E_{pot})

7.4.6.1. Anwendung

Versuch 64:   **Versuch zur Vorlesung:**
Bernoulli-Gleichung: Gesamtdruck, Staudruck, statischer Druck
(Versuchskarte MF-016)

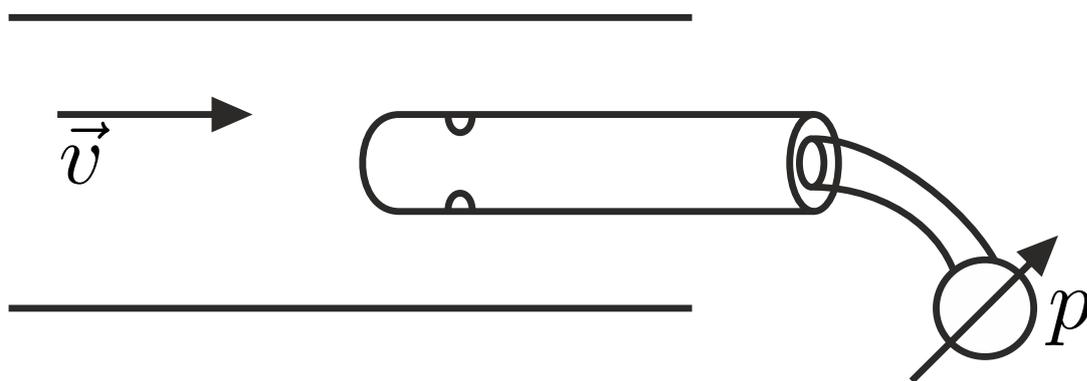


Abb. 7.49.: Manometer

Ein Manometer misst nur den statischen Druck.

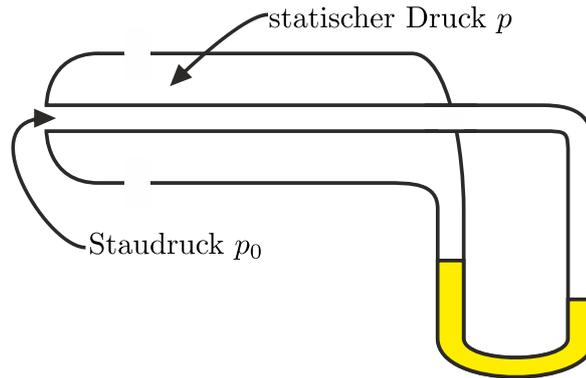


Abb. 7.50.: Prandtl'sches Staurohr

$$p_0 - p = \frac{1}{2} \rho v^2 \tag{7.4.48}$$

Versuch 65:   **Versuch zur Vorlesung:**
 Mariotte'sche Flasche: Ausströmgeschwindigkeit nach Torricelli
 (Versuchskarte MF-046)

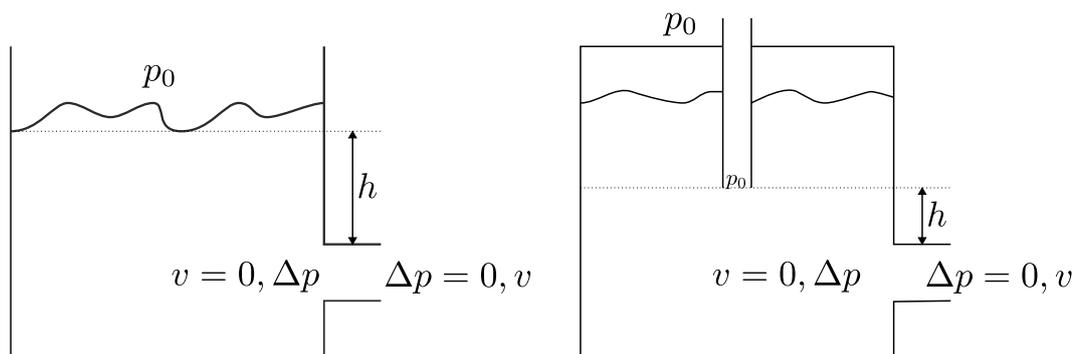


Abb. 7.51.: Ausströmen aus einem Loch. Links die Situation mit offener Oberfläche, rechts die MARIOTTE'SCHE FLASCHE.

Der Umgebungsdruck ist p_0 , am Ausfluss ist der Druck $p_0 + \Delta p$. Δp ist der Gewichtsdruk der Flüssigkeit.

$$\begin{aligned}\frac{1}{2}\rho v^2 &= \Delta p \\ v &= \sqrt{\frac{2\Delta p}{\rho}}\end{aligned}\quad (7.4.49)$$

Bei Schweredruck $\Delta p = \rho gh$ folgt $v = \sqrt{2gh}$

Wenn $v > \sqrt{\frac{2\Delta p_0}{\rho}} = v_k$ wird der statische Druck < 0

Es gibt eine DAMPFBILDUNG (KAVITATION).

7.4.7. Strömungswiderstand *

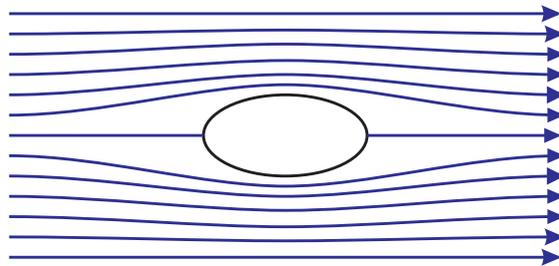


Abb. 7.52.: Stromlinie

Nach Bernoulli ist der Druck vorne und hinten gleich. Also gäbe es keinen Widerstand (Paradoxon von d'Alembert).

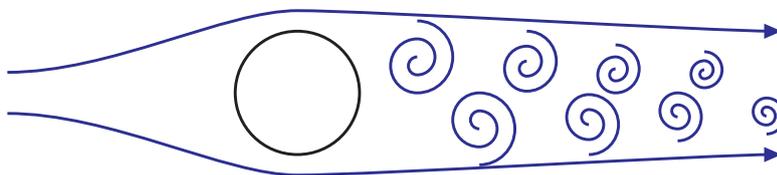


Abb. 7.53.: Reales Bild einer Wirbelstrasse

Def. Wirbel: Wenn ein «Boot» auf einem geschlossenen Weg angetrieben wird

Def. Zirkulation :

$$\Gamma = \oint \mathbf{v} ds = \int \mathbf{rot} \ \mathbf{v} \ da \neq 0 \quad (7.4.50)$$

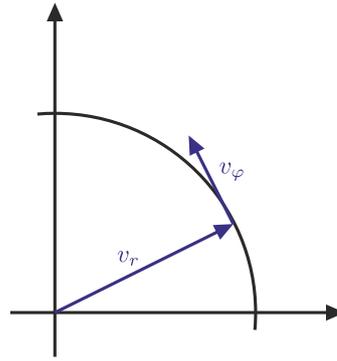


Abb. 7.54.: Potentialwirbel

$$v_r = 0 \quad (7.4.51)$$

$$v_\varphi = \frac{\Gamma}{2\pi r} \quad (7.4.52)$$

Beim Potentialwirbel gilt:

$$\left. \begin{array}{l} \text{rot } \mathbf{v} = \mathbf{0} \text{ für } r > 0 \\ \text{rot } \mathbf{v} \neq \mathbf{0} \text{ für } r < 0 \end{array} \right\} \text{für } r \neq 0 \text{ existiert ein Geschwindigkeitspotential } \phi = \frac{\Gamma}{2\pi} \varphi$$

7.4.7.1. Druck und Druckgradient *

Nach Bernoulli:

$$p = p_0 - \frac{1}{2} \rho v^2 = p_0 - \rho \frac{\sqrt{2}}{8\pi^2} - \frac{1}{r^2}$$

$$p = 0 \text{ für } r_0 = \frac{\Gamma}{2\pi} \left(\frac{\rho}{2p_0} \right)^{\frac{1}{2}} \quad (7.4.53)$$

d.h. für $r < r_0$ ist das Konzept des Potentialwirbels nicht sinnvoll.

Volumenkraft

$$\mathbf{F}_V = -\text{grad } p = -\rho \frac{\Gamma^2}{4\pi^2} \frac{\mathbf{r}}{r^4} \quad (7.4.54)$$

(nach innen gerichtet)

7.4.8. Helmholtzsche Wirbelsätze *

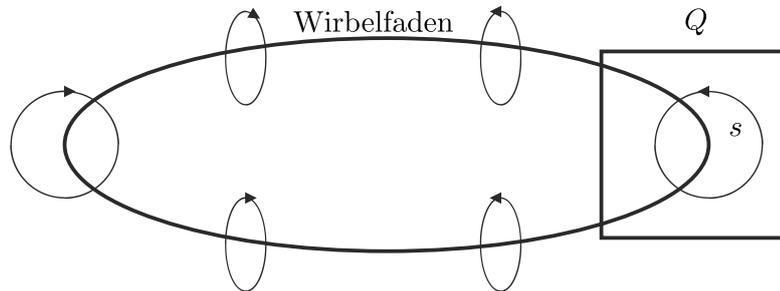


Abb. 7.55.: Helmholtzsche Wirbelsätze. Jeder Wirbel hat eine Linie, um die sich im Inneren des Wirbels die Teilchen bewegen. Dies ist der WIRBELFADEN.

Die Wirbelsätze nach Hermann von Helmholtz für Medien ohne Viskosität lauten nach F. Kneubühl [Kne78]

- 1. Satz** Im Inneren eines Gases oder einer Flüssigkeit können keine Wirbel beginnen.
- 2. Satz** Teilchen sind in einem Wirbel gefangen, sie können weder dazu stossen noch sich aus dem Wirbel entfernen.
- 3. Satz** Die ZIRKULATION

$$\Gamma = \oint_Q \mathbf{v} \cdot d\mathbf{s} \quad (7.4.55)$$

ist für jeden Wirbelquerschnitt Q senkrecht zum Wirbelfaden konstant (siehe Abbildung 7.55).

8. Schwingungen und eindimensionale Wellen

8.1. Schwingungen

(Siehe P. A. Tipler und G. Mosca, *Physik* [TM04, pp. 379]) (Siehe D. Meschede, *Gerthsen Physik* [Mes15, pp. 141])

Wenn sich ein System nicht in seiner Gleichgewichtslage befindet, dann schwingt in der Regel seine Position um diese Lage. Diese periodischen oder quasiperiodischen Bewegungen werden Schwingungen genannt. Die Schwingungsform kann sinusförmig sein (harmonische Schwingung) oder eine allgemeine Form haben. Mathematische Sätze sagen, dass jede periodische Bewegung in eine Summe von sinusförmigen Bewegungen aufgeteilt werden kann.



Versuch 66: Versuch zur Vorlesung:
Plastikfedern (Versuchskarte M-117)

8.1.1. Harmonische Schwingungen

(Siehe P. A. Tipler und G. Mosca, *Physik* [TM04, pp. 379]) (Siehe D. Meschede, *Gerthsen Physik* [Mes15, pp. 141])

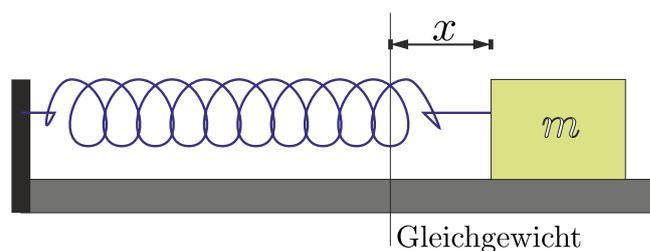


Abb. 8.1.: Masse-Feder-System als Modell eines schwingungsfähigen Systems

Die KRAFT auf die MASSE ist durch

$$F = -kx \quad (8.1.1)$$

gegeben, wobei k die Federkonstante ist. Durch diese KRAFT wird die MASSE beschleunigt, so dass

$$F = -kx = ma = m \frac{d^2x}{dt^2}$$

Umgeschrieben erhalten wir die Bewegungsgleichung

$$a = \frac{d^2x}{dt^2} = - \left(\frac{k}{m} \right) x \quad (8.1.2)$$

Die BESCHLEUNIGUNG ist also proportional zur Auslenkung. Traditionellerweise wird die obige Gleichung auch als

$$\frac{d^2x}{dt^2} + \left(\frac{k}{m} \right) x = 0 \quad (8.1.3)$$

geschrieben. Die Bewegung ist periodisch mit der FREQUENZ $\nu = 1/T$, wobei T die Schwingungsdauer ist.

Frequenzen werden in **Hertz** $\text{Hz} = \frac{1}{\text{s}}$ gemessen. Die **KREISFREQUENZ** ω hängt über $\omega = 2\pi\nu$ mit der **FREQUENZ** ν zusammen. Die **KREISFREQUENZ** hat die Einheit $\frac{1}{\text{s}}$, darf aber nicht mit der **FREQUENZ** verwechselt werden. Die Einheit **Hz** ist allein für die **FREQUENZ**

Die Lösung der Gleichung (8.1.3) ist

$$x = A \cos(\omega t + \delta) \quad (8.1.4)$$

- A ist die **AMPLITUDE** der Schwingung
- ω die **KREISFREQUENZ**
- δ die **Phase**



Link zur Vorlesung: ([Simulation der harmonischen Schwingung](#))



Versuch 67: **Versuch zur Vorlesung:**
Federpendel (Versuchskarte M-105)

Diese Lösung wird durch die **Simulation** illustriert. Die Phase ist nur bis auf ein ganzzahliges Vielfaches von 2π bestimmt (Eigenschaft der Winkelfunktionen). Die Position beim Nulldurchgänge ist $x(0) = A \cos \delta$.

Ist die **BESCHLEUNIGUNG** eines Gegenstandes proportional zu seiner **Auslenkung** und dieser entgegengesetzt, so führt der Gegenstand eine **einfache harmonische Schwingung** durch.

Die GESCHWINDIGKEIT der MASSE ist

$$v = \frac{dx}{dt} = -A\omega \sin(\omega t + \delta) \quad (8.1.5)$$

Die GESCHWINDIGKEIT bei $t = 0$ ist $v(0) = -A\omega \sin \delta$. Da von den drei die Schwingung bestimmenden Größen zwei, A und ω unbekannt sind, reicht die Kenntnis der Position zur Zeit $t = 0$ und der GESCHWINDIGKEIT zu dieser gleichen Zeit aus, um die Schwingungsform zu bestimmen.

Die BESCHLEUNIGUNG ist

$$a = \frac{d^2x}{dt^2} = -A\omega^2 \cos(\omega t + \delta) \quad (8.1.6)$$

Mit Gleichung (8.1.2) kann man schreiben

$$a = -\left(\frac{k}{m}\right)x = -\left(\frac{k}{m}\right)A \cos(\omega t + \delta) - A\omega^2 \cos(\omega t + \delta) \quad (8.1.7)$$

und damit

$$\omega^2 = \frac{k}{m} \quad (8.1.8)$$

Damit sind die FREQUENZ ν und die Schwingungsdauer T_0

$$\begin{aligned} \nu &= \frac{1}{2\pi} \sqrt{\frac{k}{m}} \\ T_0 &= 2\pi \sqrt{\frac{m}{k}} \end{aligned} \quad (8.1.9)$$

Die Schwingungsdauer hängt nicht von der AMPLITUDE ab (lineares System).

8.1.1.1. Harmonische Schwingungen und Kreisbewegung

(Siehe P. A. Tipler und G. Mosca, *Physik* [TM04, pp. 387])

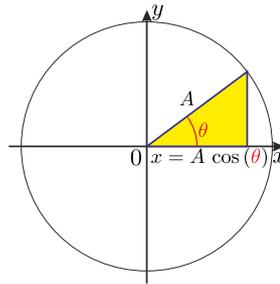


Abb. 8.2.: Zusammenhang zwischen der Kreisbewegung und einer Schwingung

Da die Funktionen $\sin \omega t$ und $\cos \omega t$ beide die SCHWINGUNGSGLEICHUNG (Siehe Gleichung (8.1.3)) erfüllen, kann geschlossen werden, dass eine harmonische Schwingung die Projektion einer Kreisbewegung ist (siehe auch die [Simulation](#)). Nach der Definition des Cosinus ist die Projektion des umlaufenden Radius A auf die x -Achse gerade der Cosinus.



Link zur Vorlesung: ([Schwingung und Kreisbewegung](#))

8.1.1.2. Energiebilanz bei harmonischen Schwingungen

(Siehe P. A. Tipler und G. Mosca, *Physik* [TM04, pp. 388])

Die POTENTIELLE ENERGIE einer um die Länge x ausgelenkten FEDER ist

$$E_{pot}(t) = \frac{1}{2} k x^2(t) \quad (8.1.10)$$

Die KINETISCHE ENERGIE ist

$$E_{kin}(t) = \frac{1}{2} m v^2(t) \quad (8.1.11)$$

Beide Energien hängen von der Zeit ab. Die Erhaltung der mechanischen Energie fordert

$$E_{ges}(t) = \text{const} = E_{kin}(t) + E_{pot}(t) = \frac{1}{2} m v^2(t) + \frac{1}{2} k x^2(t) \quad (8.1.12)$$

Am Umkehrpunkt, bei der maximalen Auslenkung $|x(t)| = A$ ist die GESCHWINDIGKEIT $v(t) = 0$. Also ist bei einem harmonischen Oszillator

$$E_{ges} = \frac{1}{2} k A^2 \quad (8.1.13)$$

die GESAMTENERGIE.

Setzen wir die Lösung $x(t) = A \cos(\omega t + \delta)$ und damit auch $\frac{dx(t)}{dt} = -A\omega \sin(\omega t + \delta)$

jeweils ein, erhalten wir

$$\begin{aligned}
 E_{pot}(t) &= \frac{1}{2}kA^2 \cos^2(\omega t + \delta) \\
 E_{kin}(t) &= \frac{1}{2}mA^2\omega^2 \sin^2(\omega t + \delta) \\
 &= \frac{1}{2}kA^2 \sin^2(\omega t + \delta)
 \end{aligned} \tag{8.1.14}$$

wobei wir $\omega^2 = k/m$ verwendet haben. Die GESAMTENERGIE ist

$$\begin{aligned}
 E_{ges}(t) &= \frac{1}{2}kA^2 \cos^2(\omega t + \delta) + \frac{1}{2}kA^2 \sin^2(\omega t + \delta) \\
 &= \frac{1}{2}kA^2 [\sin^2(\omega t + \delta) + \cos^2(\omega t + \delta)] \\
 &= \frac{1}{2}kA^2
 \end{aligned} \tag{8.1.15}$$

unabhängig von t . Der Energieinhalt eines harmonischen Oszillators pendelt zwischen zwei **Energiereservoirs**, hier der kinetischen und der potentiellen Energie, hin und her.

Immer dann, wenn in einem System zwei Energiereservoirs gekoppelt sind und Energie zwischen ihnen ausgetauscht wird, ist das System ein Oszillator.

Beispiele:

- Kinetische und POTENTIELLE ENERGIE beim PENDEL oder beim Feder-Masse-System
- Energie im elektrischen und im magnetischen Feld (Schwingkreis)
- Energie im elektrischen Feld und im GRAVITATIONSFELD

Die kinetische und die POTENTIELLE ENERGIE können mit dem Winkel der momentanen Phase $\Theta = \omega t + \delta$ wie folgt geschrieben werden:

$$\begin{aligned}
 E_{pot}(t) &= E_{ges} \cos^2 \Theta \\
 &= E_{ges} \frac{1}{2} (1 + \cos 2\Theta) \\
 E_{kin}(t) &= E_{ges} \sin^2 \Theta \\
 &= E_{ges} \frac{1}{2} (1 - \cos 2\Theta)
 \end{aligned} \tag{8.1.16}$$

Damit ist auch sofort klar, dass die Mittelwerte

$$\langle E_{pot} \rangle = \langle E_{kin} \rangle = \frac{1}{2} E_{ges} \tag{8.1.17}$$

sind.

8.1.2. Phasenbild

Bei einer Schwingung harmonisch ist

$$\begin{aligned}x(t) &= A \cos(\omega t) \\v(t) &= -\omega A \sin(\omega t)\end{aligned}$$

Im PHASENBILD wird nun $v(t)$ gegen $x(t)$ aufgetragen. Dabei ist die Zeit t der Parameter. Wir sprechen auch von einer PARAMETERDARSTELLUNG.

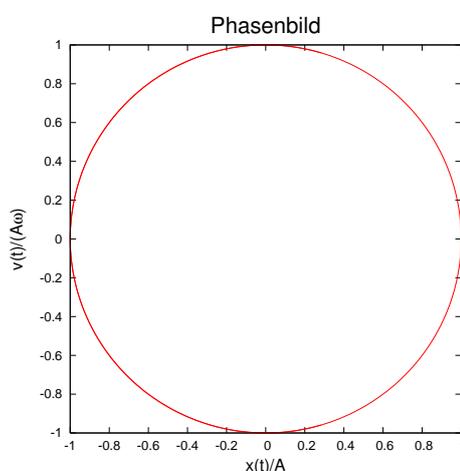


Abb. 8.3.: Phasenbild eines harmonischen Oszillators

Das Phasenbild zeigt den Zusammenhang zwischen Ort und Geschwindigkeit, nicht jedoch den zeitlichen Ablauf. Phasenbilder werden zum Beispiel verwendet, um chaotische Systeme zu beschreiben.

Zeichnet man $p(t) = m v(t)$ gegen $x(t)$ auf, so nennt man die Fläche

$$h = p x = m v x \quad (8.1.18)$$

Die Einheit dieses h ist $\text{kg} \frac{\text{m}}{\text{s}} \text{m} = \frac{\text{m}^2 \text{kg}}{\text{s}} = \text{J s}$. Dies ist die gleiche Einheit wie beim Planckschen Wirkungsquantum. Die von einem Zustand im Phasenbild eingenommene Fläche sagt also etwas aus, wie nahe dieser Zustand einem Quantenzustand ist.

8.1.2.1. Feder-Masse-System im Schwerfeld

(Siehe P. A. Tipler und G. Mosca, *Physik* [TM04, pp. 392])

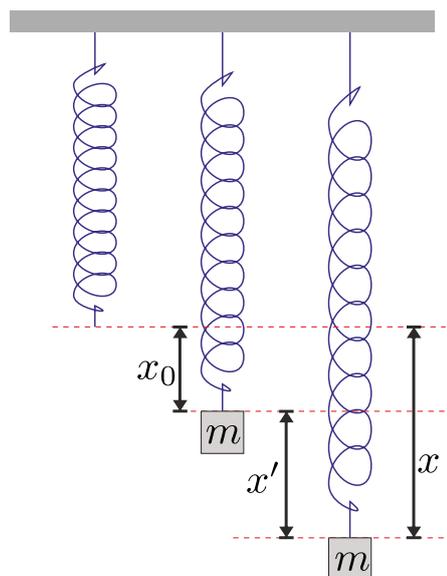


Abb. 8.4.: Schwingendes System im Schwerfeld

Eine FEDER im Schwerfeld mit MASSE wird durch die Bewegungsgleichung

$$m \frac{d^2 x}{dt^2} = -kx + mg \quad (8.1.19)$$

beschrieben. (2. Simulation). Die Ruhelage ist durch $0 = -kx_0 + mg$ gegeben. Also ist

$$x_0 = \frac{mg}{k} \quad (8.1.20)$$

Link zur Vorlesung: ([Federpendel im Schwerfeld](#))



Wir wissen, wie wir ein Feder-Masse-System berechnen müssen, wenn wir die Koordinate $x' = x - x_0$ verwenden. Da die beiden Koordinatensysteme x und x' sich nur um eine Konstante unterscheiden, sind die ersten Ableitungen $\frac{dx}{dt} = \frac{dx'}{dt}$ und die zweiten Ableitungen $\frac{d^2 x}{dt^2} = \frac{d^2 x'}{dt^2}$ gleich. Deshalb wird Gleichung (8.1.19)

$$m \frac{d^2 x}{dt^2} = -k(x' + x_0) + mg = -kx' - kx_0 + mg = -kx' \quad (8.1.21)$$

da $kx_0 = mg$ ist. Damit erhalten wir die bekannte Lösung

$$x'(t) = A \cos(\omega t + \delta) \quad (8.1.22)$$

Die POTENTIELLE ENERGIE bezogen auf die neue Gleichgewichtslage x_0 ist

$$E_{pot,F} = \frac{1}{2}k(x' + x_0)^2 - \frac{1}{2}kx_0^2 = \frac{1}{2}kx'^2 + kx'x_0 = \frac{1}{2}kx'^2 + mgx' \quad (8.1.23)$$

da $kx_0 = mg$ ist. Zusätzlich gibt es die POTENTIELLE ENERGIE der GRAVITATION $E_{pot,g} = -mgx'$ bezogen auf die Ruhelage. Die gesamte POTENTIELLE ENERGIE

ist die Summe aus den potentiellen Energien der FEDER und der GRAVITATION.

$$E_{pot} = E_{pot,F} + E_{pot,g} = \frac{1}{2}kx'^2 + mgx' - mgx' = \frac{1}{2}kx'^2 \quad (8.1.24)$$

Diese POTENTIELLE ENERGIE ist unabhängig von g , wenn wir von der jeweiligen Ruhelage aus rechnen.

8.1.2.2. Pendel im Schwerfeld

(Siehe P. A. Tipler und G. Mosca, *Physik* [TM04, pp. 394])

8.1.2.2.1. Mathematisches Pendel

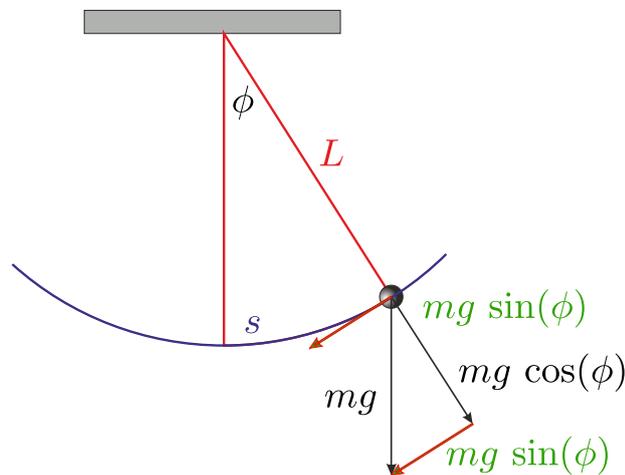


Abb. 8.5.: Mathematisches PENDEL im Schwerfeld

Ein mathematisches PENDEL ist eine PUNKTMASSE m aufgehängt an einem masselosen Faden der Länge L .

Der vom PENDEL zurückgelegte Weg ist die Bogenlänge

$$s = L\phi \quad (8.1.25)$$

Die KRAFT tangential an den Bogen $-mg \sin \phi$ beschleunigt die MASSE m . Die Bewegungsgleichung ist

$$-mg \sin \phi = m \frac{d^2 s}{dt^2} \quad (8.1.26)$$

Umgeschrieben erhalten wir

$$\frac{d^2 s}{dt^2} = -g \sin \phi = -g \sin \frac{s}{L} \quad (8.1.27)$$

Für sehr kleine Winkel $\phi \ll 1$ ist $\sin \phi \approx \phi$. Damit wird die obige Gleichung

$$\frac{d^2 s}{dt^2} = -g \frac{s}{L} = -\frac{g}{L} s \quad (8.1.28)$$

Mit $g/L = \omega^2$ erhalten wir die SCHWINGUNGSGLEICHUNG

$$\frac{d^2 s}{dt^2} = -\omega^2 s \quad (8.1.29)$$

deren Lösung $s(t) = s_0 \cos(\omega t + \delta)$ bekannt ist (Simulation). Die Schwingungsdauer ist

$$T_0 = \frac{2\pi}{\omega} = 2\pi \sqrt{\frac{L}{g}} \quad (8.1.30)$$

Link zur Vorlesung: (Fadenpendel)



Für grosse Amplituden ist die Schwingungsdauer durch die Reihenentwicklung

$$T_0 = 2\pi \sqrt{\frac{L}{g}} \left[1 + \frac{1}{2^2} \sin^2 \left(\frac{1}{2} \frac{s_0}{L} \right) + \frac{1}{2^2} \left(\frac{3}{4} \right)^2 \sin^4 \left(\frac{1}{2} \frac{s_0}{L} \right) + \dots \right] \quad (8.1.31)$$

gegeben.

8.1.2.2.2. Physikalisches Pendel

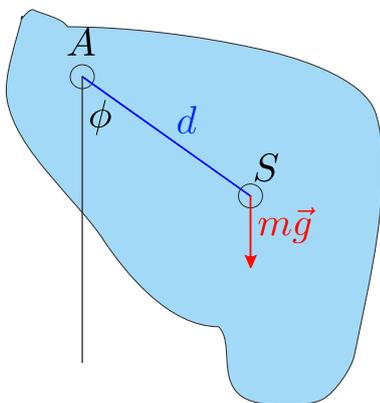


Abb. 8.6.: PHYSIKALISCHES PENDEL. A ist der Aufhängungspunkt, S der Massenmittelpunkt.

Wir müssen nun mit dem TRÄGHEITSMOMENT des Pendels bezüglich des Drehpunktes A rechnen. Das DREHMOMENT ist

$$|\mathbf{M}| = I\alpha = I \frac{d^2 \phi}{dt^2} \quad (8.1.32)$$

Die Bewegungsgleichung ist also

$$-mgd \sin \phi = I \frac{d^2 \phi}{dt^2} \quad (8.1.33)$$

In der traditionellen Schreibweise lautet die Bewegungsgleichung

$$\frac{d^2 \phi}{dt^2} + \frac{mgd}{I} \sin \phi = 0 \quad (8.1.34)$$

Mit $\frac{mgd}{I} = \omega^2$ und unter der Annahme einer kleinen AMPLITUDE ist das physikalische PENDEL ein harmonischer Oszillator mit der Bewegungsgleichung

$$\frac{d^2 \phi}{dt^2} + \omega^2 \phi = 0 \quad (8.1.35)$$

Die Schwingungsdauer ist

$$T_0 = \frac{2\pi}{\omega} = 2\pi \sqrt{\frac{I}{mgd}} \quad (8.1.36)$$

Eine Anwendungsmöglichkeit dieser Gleichung ist die Bestimmung des Trägheitsmomentes eines Körpers

$$I = \frac{mgdT_0^2}{4\pi^2} \quad (8.1.37)$$

Zum Beispiel ist für einen einseitig eingespannten Stab das TRÄGHEITSMOMENT $I = \frac{1}{3}m\ell^2$. Der Schwerpunkt liegt in der Mitte, also $d = \frac{1}{2}\ell$. Damit wird die Schwingungsdauer

$$T_0 = 2\pi \sqrt{\frac{\frac{1}{3}m\ell^2}{mg\frac{1}{2}\ell}} = 2\pi \sqrt{\frac{2\ell}{3g}}$$

Vergleiche dies mit dem Resultat für ein mathematisches PENDEL $T = 2\pi\sqrt{\frac{\ell}{g}}$.

8.1.2.2.3. Torsionspendel

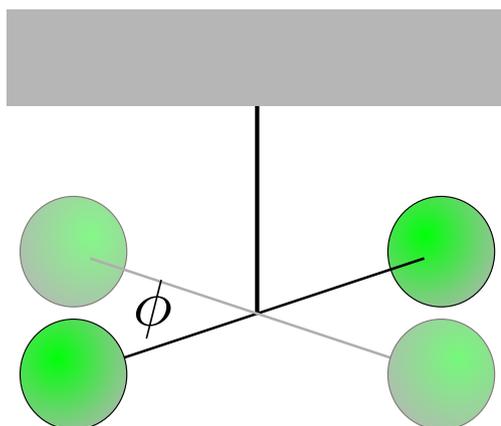


Abb. 8.7.: Torsionspendel (analog zur Gravitationswaage)

Versuch 68:   **Versuch zur Vorlesung:**
Drehpendel (Versuchskarte SW-021)

Das rückstellende Moment ist proportional zum Verdrillungswinkel und dient zur WINKELBESCHLEUNIGUNG des Drehkörpers mit dem TRÄGHEITSMOMENT I

$$|\mathbf{M}| = -D\phi = I \frac{d^2\phi}{dt^2} \quad (8.1.38)$$

Wieder setzen wir $\omega^2 = \frac{D}{I}$. Die Periodendauer ist

$$T_0 = 2\pi \sqrt{\frac{I}{D}} \quad (8.1.39)$$

8.1.2.3. Bewegung in der Nähe von Gleichgewichtspunkten

(Siehe P. A. Tipler und G. Mosca, *Physik* [TM04, pp. 400])

Wir nehmen eine potentielle Energie von allgemeiner Form

$$E_{pot}(x) = E_{pot}(x_0) + \left. \frac{dE_{pot}(x)}{dx} \right|_{x_0} (x - x_0) + \frac{1}{2} \left. \frac{d^2E_{pot}(x)}{dx^2} \right|_{x_0} (x - x_0)^2 + \dots \quad (8.1.40)$$

an und entwickeln sie in eine TAYLORREIHE um den Punkt x_0 . Dieser Punkt soll ein Gleichgewichtspunkt sein. Dann ist die KRAFT $F(x) = -\frac{dE_{pot}(x)}{dx}$ als Funktion durch die erste Ableitung der potentiellen Energie gegeben. Am Gleichgewichtspunkt ist jedoch die Kraft null, also $\left(\left. \frac{dE_{pot}(x)}{dx} \right|_{x_0} = 0 \right)$. Die Steigung der KRAFT-DISTANZ-KURVE im Gleichgewichtspunkt x_0 , die Federkonstante k , ist durch die zweite Ableitung gegeben.

Also kann an jedem Gleichgewichtspunkt bei genügend kleinen Auslenkungen die SCHWINGUNGSGLEICHUNG

$$0 = m \frac{d^2 x}{dt^2} + \left. \frac{d^2 E_{pot}(x)}{dx^2} \right|_{x_0} (x - x_0) \quad (8.1.41a)$$

$$0 = \left. \frac{dE_{pot}(x)}{dx} \right|_{x_0} \quad (8.1.41b)$$

geschrieben werden. Die Frequenz für kleine Bewegungen ist

$$\nu = \frac{1}{2\pi} \sqrt{\left. \frac{1}{m} \cdot \frac{d^2 E_{pot}(x)}{dx^2} \right|_{x_0}} \quad (8.1.42)$$

Daraus folgt für die Periodendauer

$$T = 2\pi \sqrt{\frac{m}{\left. \frac{d^2 E_{pot}(x)}{dx^2} \right|_{x_0}}} \quad (8.1.43)$$

8.1.3. Gedämpfte Schwingung

(Siehe P. A. Tipler und G. Mosca, *Physik* [TM04, pp. 401]) (Siehe D. Meschede, *Gerthsen Physik* [Mes15, pp. 150])

Eine genaue Beobachtung zeigt, dass die AMPLITUDE jeder freie Schwingung sich nach einer gewissen, charakteristischen Zeit um einen bestimmten Betrag erniedrigt. Die Dämpfung ist in vielen Fällen proportional zur GESCHWINDIGKEIT

$$\mathbf{F}_D = -b\mathbf{v} \quad (8.1.44)$$

Das KRÄFTEGLEICHGEWICHT ergibt

$$-kx - bv = m \frac{dv}{dt} \quad (8.1.45)$$

Für kleine Dämpfungen ist die neue RESONANZFREQUENZ ω' in der Nähe von ω_0 . Mit jeder Schwingung nimmt die Energie $E_{tot} = E_{pot}(x_{max}) = E_{kin}(v_{max}) = 2 \langle E_{kin} \rangle = \langle mv^2 \rangle = m \langle v^2 \rangle$ in einer definierten Zeiteinheit um einen bestimmten Betrag ab. Diese LEISTUNG ist

$$P = \frac{dE_{tot}}{dt} = \mathbf{F}_D \cdot \mathbf{v} = -bv^2 \quad (8.1.46)$$

Wenn wir v^2 durch $\langle v^2 \rangle = \frac{E_{tot}}{m}$ ersetzt, bekommt man

$$\frac{dE_{tot}}{dt} = -\frac{b}{m} E_{tot} \quad (8.1.47)$$

Der Energieinhalt eines gedämpften Oszillators nimmt also exponentiell ab. Die relative Abnahme der Energie ist für alle Zeiten gleich. Wir lösen die Gleichung durch

$$\frac{dE_{tot}}{E_{tot}} = -\frac{b}{m} dt \quad (8.1.48)$$

und erhalten nach der Integration

$$\ln(E_{tot}(t)) = -\frac{b}{m}t + C \quad (8.1.49)$$

oder, nach einer Exponentiation

$$E_{tot}(t) = e^{-(b/m)t+C} = e^C \cdot e^{-(b/m)t} = E_0 e^{-(b/m)t} \quad (8.1.50)$$

Wir haben $E_0 = e^C$ gesetzt. Mit der ZEITKONSTANTE $\tau = m/b$ bekommen wir

$$E(t) = E_0 e^{-(b/m)t} = E_0 e^{-t/\tau} \quad (8.1.51)$$

8.1.3.1. Güte des schwingungsfähigen Systems



Versuch 69: Versuch zur Vorlesung:

Federpendel: Amplitudenverlauf (Versuchskarte M-105)

Der Energieverlust pro Periode T_0 ist

$$\frac{\Delta E_{tot}}{E_{tot}} = -\frac{b}{m}T_0 \quad (8.1.52)$$

Man charakterisiert die Dämpfung eines schwingungsfähigen Systems oft durch die **Güte** Q . Wenn der Energieverlust pro Periode ΔE_{tot} ist, gilt

$$Q = 2\pi \frac{E_{tot}}{-\Delta E_{tot}} \quad (8.1.53)$$

Der Q -Faktor ist umgekehrt proportional zum relativen Energieverlust pro Periode

$$\frac{-\Delta E_{tot}}{E_{tot}} = \frac{2\pi}{Q}$$

Es gilt auch

$$Q = 2\pi \frac{E_{tot}}{-\Delta E_{tot}} = 2\pi \frac{m}{bT_0} = 2\pi \frac{\tau}{T_0} \quad (8.1.54)$$

Da die Energie des Oszillators proportional zum Quadrat der AMPLITUDE ist ($E_{tot} = \frac{1}{2}kx_{max}^2 = \frac{1}{2}kA^2$ gilt für die Abnahme der AMPLITUDE

$$\frac{E_{tot}}{E_0} = \frac{A^2}{A_0^2} = e^{-t/\tau} \quad (8.1.55)$$

Also ist

$$A = A_0 e^{-t/(2\tau)} \quad (8.1.56)$$

Zur Lösung der Schwingungsgleichung machen wir den komplexen Ansatz

$$x(t) = A_0 e^{-i\omega t}$$

und setzen in Gleichung (8.1.45) ein. Mit $k/m = \omega_0^2$ bekommen wir

$$\begin{aligned} 0 &= m\ddot{x} + b\dot{x} + kx && = \ddot{x} + \frac{b}{m}\dot{x} + \omega_0^2 x \\ &= -\omega^2 A_0 e^{-i\omega t} - i\omega A_0 e^{-i\omega t} + \omega_0^2 A_0 e^{-i\omega t} && = \omega_0^2 - \omega^2 - i\omega \frac{b}{m} \end{aligned}$$

Dies ist eine quadratische Gleichung in ω . Die Lösungen sind

$$\omega_{1,2} = -\frac{i\frac{b}{m} \pm \sqrt{-\frac{b^2}{m^2} + 4\omega_0^2}}{2} = -i\frac{b}{2m} \mp \sqrt{\omega_0^2 - \frac{b^2}{4m^2}}$$

Es gibt drei Lösungen

$$\omega_{1,2} = \begin{cases} -i\frac{b}{2m} \mp \sqrt{\omega_0^2 - \frac{b^2}{4m^2}}, & \text{für } \omega_0 > \frac{b}{2m} \text{ (unterkritische Dämpfung);} \\ -i\frac{b}{2m}, & \text{für } \omega_0 = \frac{b}{2m} \text{ (kritische Dämpfung);} \\ -i\left(\frac{b}{2m} \pm \sqrt{\frac{b^2}{4m^2} - \omega_0^2}\right), & \text{für } \omega_0 < \frac{b}{2m} \text{ (überkritische Dämpfung).} \end{cases} \quad (8.1.57)$$

Bei $b/(2m) = \omega_0$ haben wir bis jetzt nur eine Lösung. In den anderen Fällen haben wir jeweils das \pm .

Die entsprechenden Lösungsfunktionen sind

$$x(t) = \begin{cases} e^{-\frac{b}{2m}t} \left(A_{0,1} e^{it\sqrt{\omega_0^2 - \frac{b^2}{4m^2}}} + A_{0,2} e^{-it\sqrt{\omega_0^2 - \frac{b^2}{4m^2}}} \right), & \text{für } \omega_0 > \frac{b}{2m}; \\ (A_{0,1} + A_{0,2}t) e^{-\frac{b}{2m}t}, & \text{für } \omega_0 = \frac{b}{2m}; \\ e^{-\frac{b}{2m}t} \left(A_{0,1} e^{-t\sqrt{\frac{b^2}{4m^2} - \omega_0^2}} + A_{0,2} e^{t\sqrt{\frac{b^2}{4m^2} - \omega_0^2}} \right), & \text{für } \omega_0 < \frac{b}{2m}. \end{cases} \quad (8.1.58)$$

Wir testen noch, dass für $\omega_0 = b/(2m)$ die Lösung stimmt. Für diesen Spezialfall lautet die Differentialgleichung

$$\begin{aligned} 0 &= \ddot{x} + 2\omega_0\dot{x} + \omega_0^2 x \\ &= -2\omega_0 A_{0,2} e^{-\omega_0 t} + \omega_0^2 (A_{0,1} + A_{0,2}t) e^{-\omega_0 t} \\ &\quad + 2\omega_0 A_{0,2} e^{-\omega_0 t} - 2\omega_0^2 (A_{0,1} + A_{0,2}t) e^{-\omega_0 t} \\ &\quad + \omega_0^2 (A_{0,1} + A_{0,2}t) e^{-\omega_0 t} \\ &= -2\omega_0 A_{0,2} + \omega_0^2 (A_{0,1} + A_{0,2}t) + 2\omega_0 A_{0,2} - 2\omega_0^2 (A_{0,1} + A_{0,2}t) + \omega_0^2 (A_{0,1} + A_{0,2}t) \\ &= \omega_0^2 [A_{0,1} + A_{0,2}t - 2(A_{0,1} + A_{0,2}t) + A_{0,1} + A_{0,2}t] + \omega_0 [-2A_{0,2} + 2A_{0,2}] \\ &= 0 \end{aligned}$$

Die Lösung der SCHWINGUNGSGLEICHUNG für den gedämpften Oszillator im Falle der unterkritischen Dämpfung ist

$$x(t) = A_0 e^{-(b/(2m))t} \cos(\omega' t + \delta)$$

$$\omega' = \omega_0 \sqrt{1 - \left(\frac{b}{2m\omega_0}\right)^2} = \omega_0 \sqrt{1 - \frac{1}{4Q^2}} \quad (8.1.59)$$

Wenn die Dämpfung den kritischen Wert $b_k = 2m\omega_0$ übertrifft, schwingt das System nicht mehr. Für $b = b_k$ nennt man das System **kritisch gedämpft**. Für $b > b_k$ ist es **überkritisch gedämpft** und für $b < b_k$ **unterkritisch gedämpft**. Zum Beispiel verwendet man in Autos geschwindigkeitsproportionale Stossdämpfer um eine kritische Dämpfung zu erreichen. Sind die Stossdämpfer alt, wird die Dämpfung der Fahrzeugschwingungen, z.B. durch Bodenwellen angeregt, unterkritisch und man fliegt von der Strasse.

8.1.4. Erzwungene (gedämpfte) Schwingung und Resonanz

(Siehe P. A. Tipler und G. Mosca, *Physik* [TM04, pp. 406]) (Siehe D. Meschede, *Gerthsen Physik* [Mes15, pp. 154])

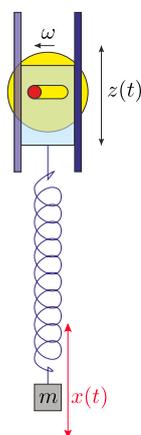


Abb. 8.8.: Mit einem Exzenter angetriebenes FEDERPENDEL

Versuch 70:   **Versuch zur Vorlesung:**
Erzwungene Schwingung (Versuchskarte SW-090)

Das vorliegende System wird durch zwei Größen charakterisiert: die Anregungsschwingung $z(t) = z_0 \cos \omega t$ sowie durch das Federpendel mit der MASSE m , der Dämpfung b und die Federkonstante k . Die rücktreibende KRAFT an der FEDER ist

$$F_F(t) = -k(x(t) - z(t)) \quad (8.1.60)$$

Die BESCHLEUNIGUNG ist wieder durch $m \frac{d^2}{dt^2} x(t) = F(t)$ gegeben; die geschwindigkeitsproportionale Dämpfung durch $-b \frac{d}{dt} x(t)$

Die Bewegungsgleichung ist also

$$F(t) = -k(x(t) - z(t)) - b \frac{d}{dt} x(t) = m \frac{d^2}{dt^2} x(t) \quad (8.1.61)$$

Wenn wir $z(t)$ einsetzen und umstellen, erhalten wir

$$m \frac{d^2}{dt^2} x(t) + b \frac{d}{dt} x(t) + kx(t) = z_0 k \cos \omega t \quad (8.1.62)$$

Wir teilen durch m und kürzen $k/m = \omega_0^2$ ab und erhalten

$$\frac{d^2}{dt^2} x(t) + \frac{b}{m} \frac{d}{dt} x(t) + \omega_0^2 x(t) = z_0 \omega_0^2 \cos \omega t \quad (8.1.63)$$

Die Lösung (**Simulation**) dieser Gleichung besteht aus zwei Teilen: dem Einschwingvorgang als Lösung der Gleichung

$$\frac{d^2}{dt^2} x(t) + \frac{b}{m} \frac{d}{dt} x(t) + \omega_0^2 x(t) = 0$$

(analog zur freien gedämpften Schwingung, dieser Teil klingt ab gegen 0) sowie der stationären Lösung. Dieser Teil der Lösung hat die Form

$$x(t) = A(\omega) \cos(\omega t - \delta(\omega)) \quad (8.1.64)$$

wobei wir hier ein Minuszeichen vor der Phase setzen, damit diese die Phasendifferenz zur Anregung darstellt. Eingesetzt in die Bewegungsgleichung erhalten wir

$$\begin{aligned} & A(\omega) \left[-\omega^2 \cos(\omega t - \delta(\omega)) - \frac{b}{m} \omega \sin(\omega t - \delta(\omega)) + \omega_0^2 \cos(\omega t - \delta(\omega)) \right] \\ &= z_0 \omega_0^2 \cos \omega t \end{aligned} \quad (8.1.65)$$

Um die Gleichung zu lösen müssen wir die Winkelfunktionen sin und cos mit Phasen in reine Winkelfunktionen auflösen. Also setzen wie $\cos(\omega t - \delta(\omega)) = \cos(\omega t) \cos(\delta(\omega)) + \sin(\omega t) \sin(\delta(\omega))$ und $\sin(\omega t - \delta(\omega)) = \sin(\omega t) \cos(\delta(\omega)) - \cos(\omega t) \sin(\delta(\omega))$. Wir bekommen dann

$$\begin{aligned}
z_0 \omega_0^2 \cos \omega t &= A(\omega) \left[-\omega^2 \cos(\omega t) \cos(\delta(\omega)) \right. \\
&\quad \left. + \frac{b}{m} \omega \cos(\omega t) \sin(\delta(\omega)) \right. \\
&\quad \left. + \omega_0^2 \cos(\omega t) \cos(\delta(\omega)) \right] \\
0 &= A(\omega) \left[-\omega^2 \sin(\omega t) \sin(\delta(\omega)) \right. \\
&\quad \left. - \frac{b}{m} \omega \sin(\omega t) \cos(\delta(\omega)) \right. \\
&\quad \left. + \omega_0^2 \sin(\omega t) \sin(\delta(\omega)) \right] \tag{8.1.66}
\end{aligned}$$

Diese Gleichungen können vereinfacht werden

$$\begin{aligned}
z_0 \omega_0^2 &= A(\omega) \left[-\omega^2 \cos(\delta(\omega)) + \frac{b}{m} \omega \sin(\delta(\omega)) + \omega_0^2 \cos(\delta(\omega)) \right] \\
0 &= -\omega^2 \sin(\delta(\omega)) - \frac{b}{m} \omega \cos(\delta(\omega)) + \omega_0^2 \sin(\delta(\omega)) \tag{8.1.67}
\end{aligned}$$

Aus der zweiten Gleichung folgt

$$(\omega_0^2 - \omega^2) \sin(\delta(\omega)) = \frac{b}{m} \omega \cos(\delta(\omega)) \tag{8.1.68}$$

und daraus

$$\tan(\delta(t)) = \frac{b\omega}{m(\omega_0^2 - \omega^2)} \tag{8.1.69}$$

Wir verwenden $\cos \phi = \frac{1}{\sqrt{1+\tan^2 \phi}}$ und $\sin \phi = \cos \phi \cdot \tan \phi = \frac{\tan \phi}{\sqrt{1+\tan^2 \phi}}$ und bekommen aus der ersten Gleichung

$$\begin{aligned}
\frac{z_0 \omega_0^2}{A(\omega)} &= \frac{\omega_0^2 - \omega^2}{\sqrt{1 + \tan^2(\delta(t))}} + \frac{b\omega}{m} \frac{\tan(\delta(t))}{\sqrt{1 + \tan^2(\delta(t))}} \\
&= \frac{\omega_0^2 - \omega^2 + \frac{b^2 \omega^2}{m^2 (\omega_0^2 - \omega^2)}}{\sqrt{1 + \frac{b^2 \omega^2}{m^2 (\omega_0^2 - \omega^2)^2}}} \\
&= \frac{(\omega_0^2 - \omega^2)^2 + \frac{b^2 \omega^2}{m^2}}{\sqrt{(\omega_0^2 - \omega^2)^2 + \frac{b^2 \omega^2}{m^2}}} \\
&= \sqrt{(\omega_0^2 - \omega^2)^2 + \frac{b^2 \omega^2}{m^2}} \tag{8.1.70}
\end{aligned}$$

Zusammengefasst ist die stationäre Lösung durch die AMPLITUDE und Phase

$$\delta(\omega) = \arctan\left(\frac{b\omega}{m(\omega_0^2 - \omega^2)}\right) \quad (8.1.71)$$

$$A(\omega) = \frac{z_0\omega_0^2}{\sqrt{(\omega_0^2 - \omega^2)^2 + \frac{b^2\omega^2}{m^2}}} \quad (8.1.72)$$

gegeben.

Mit der Definition der Güte aus Gleichung (8.1.54) sowie mit $\omega_0 = 2\pi\nu = \frac{2\pi}{T}$ schreiben wir zuerst

$$Q = 2\pi\frac{m}{bT} = \omega_0\frac{m}{b} \quad \Leftrightarrow \quad \frac{b}{m} = \frac{\omega_0}{Q} \quad (8.1.73)$$

und erhalten

$$\delta(\omega) = \arctan\left(\frac{\omega\omega_0}{Q(\omega_0^2 - \omega^2)}\right) \quad (8.1.74)$$

$$A(\omega) = \frac{z_0\omega_0^2}{\sqrt{(\omega_0^2 - \omega^2)^2 + \frac{\omega^2\omega_0^2}{Q^2}}} \quad (8.1.75)$$

Die folgenden Bilder zeigen einige typische Frequenz- und Phasengänge.

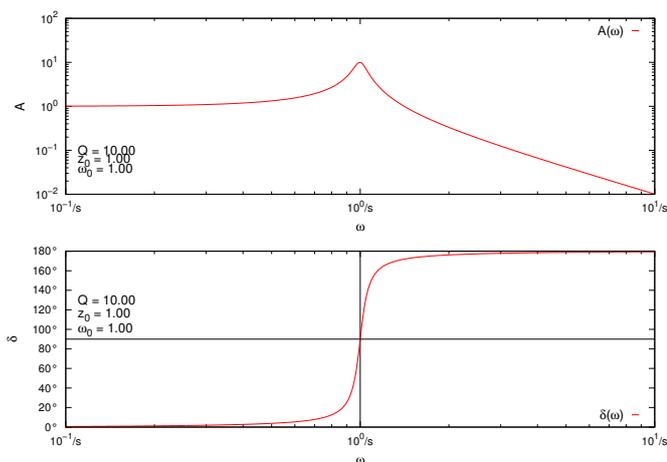


Abb. 8.9.: Amplitude und Phase eines getriebenen harmonischen Oszillators mit $z_0 = 1$, $\omega_0 = 1$, $Q = 10$ (unterkritische Dämpfung).

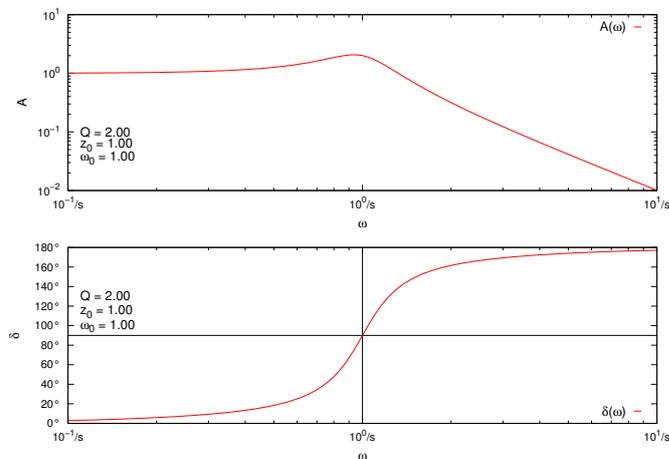


Abb. 8.10.: Amplitude und Phase eines getriebenen harmonischen Oszillators mit $z_0 = 1$, $\omega_0 = 1$, $Q = 2$ (unterkritische Dämpfung).

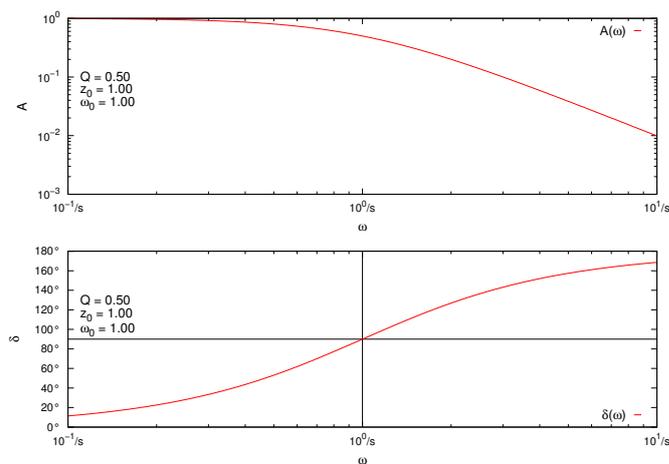


Abb. 8.11.: Amplitude und Phase eines getriebenen harmonischen Oszillators mit $z_0 = 1$, $\omega_0 = 1$, $Q = 0.5$ (kritische Dämpfung).

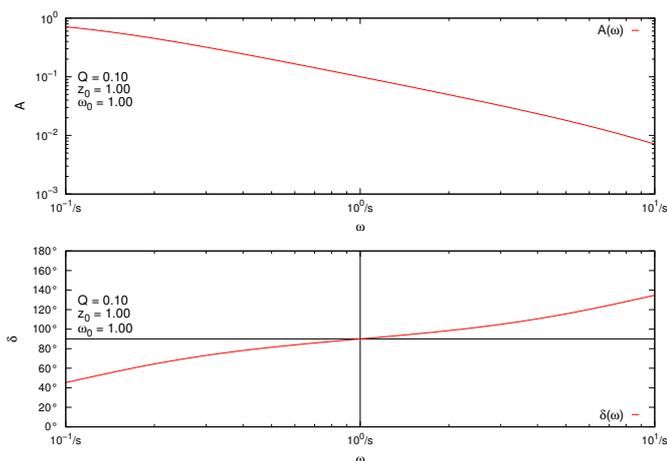


Abb. 8.12.: Amplitude und Phase eines getriebenen harmonischen Oszillators mit $z_0 = 1$, $\omega_0 = 1$, $Q = 0.1$ (überkritische Dämpfung).

Noch kompakter ist die folgende Schreibweise für die AMPLITUDE

$$A(\omega) = \frac{z_0}{\sqrt{(1 - \omega^2/\omega_0^2)^2 + \frac{\omega^2}{\omega_0^2 Q^2}}} \quad (8.1.76)$$

Die FREQUENZ, bei der die AMPLITUDE maximal wird, also die RESONANZFREQUENZ, erhält man, indem man $\frac{dA(\omega)}{d\omega} = 0$ berechnet.

$$\begin{aligned} \frac{dA(\omega)}{d\omega} &= \frac{d}{d\omega} \frac{z_0}{\sqrt{(1 - \omega^2/\omega_0^2)^2 + \frac{\omega^2}{\omega_0^2 Q^2}}} \\ &= \frac{z_0 \left(4 (\omega_0^2 - \omega^2) \omega - 2 \frac{\omega \omega_0^2}{Q^2} \right)}{2 \left((\omega_0^2 - \omega^2)^2 + \frac{\omega^2 \omega_0^2}{Q^2} \right)^{3/2}} = 0 \end{aligned}$$

Damit ist

$$\begin{aligned} 0 &= 4 (\omega_0^2 - \omega^2) \omega - 2 \frac{\omega \omega_0^2}{Q^2} \\ \frac{\omega \omega_0^2}{Q^2} &= 2 (\omega_0^2 - \omega^2) \omega \\ \frac{\omega_0^2}{Q^2} &= 2 (\omega_0^2 - \omega^2) \\ \omega^2 &= \omega_0^2 \left(1 - \frac{1}{2Q^2} \right) \\ \omega &= \pm \omega_0 \sqrt{1 - \frac{1}{2Q^2}} \end{aligned}$$

Hier ist nur die positive Lösung physikalisch sinnvoll. Also ist

$$\omega_R = \omega_0 \sqrt{1 - \frac{1}{2Q^2}} = \sqrt{\omega_0^2 - \frac{b^2}{2m^2}} \quad (8.1.77)$$

Diese RESONANZFREQUENZ) ist kleiner als die Eigenfrequenz eines ungedämpften Systems (Siehe Gleichung (8.1.59)).

Die Bestimmung der Kenndaten eines Oszillators aus der Amplitude ist bei hohen Güten Q sehr schwierig und sehr ungenau. Viel einfacher ist es, die Phase bei ω_0 und ihre Steigung an der Stelle zu bestimmen.

Berechnung der Steigung $d\delta(\omega)/d\omega$:

$$\begin{aligned} \frac{d\delta(\omega)}{d\omega} &= \frac{d}{d\omega} \arctan\left(\frac{\omega_0\omega}{Q(\omega_0^2 - \omega^2)}\right) \\ &= \frac{\frac{\omega_0}{Q(\omega_0^2 - \omega^2)} + 2\frac{\omega^2\omega_0}{Q(\omega_0^2 - \omega^2)^2}}{1 + \frac{\omega^2\omega_0^2}{Q^2(\omega_0^2 - \omega^2)^2}} \\ &= \frac{\omega_0 Q(\omega_0^2 - \omega^2) + 2Q\omega^2\omega_0}{Q^2(\omega_0^2 - \omega^2)^2 + \omega^2\omega_0^2} \end{aligned}$$

An der Stelle $\omega = \omega_0$ ist der Funktionswert

$$\begin{aligned} \left. \frac{d\delta(\omega)}{d\omega} \right|_{\omega=\omega_0} &= \frac{\omega_0 Q(\omega_0^2 - \omega_0^2) + 2Q\omega_0^2\omega_0}{Q^2(\omega_0^2 - \omega_0^2)^2 + \omega_0^2\omega_0^2} \\ &= \frac{2Q\omega_0^3}{\omega_0^4} = \frac{2Q}{\omega_0} \end{aligned}$$

Bei der RESONANZFREQUENZ $\omega = \omega_0$ des ungedämpften Systems ist die Phase

$$\delta(\omega_0) = \pi/2 \quad (8.1.78)$$

Die Steigung der Phase $d\delta(\omega)/d\omega$ hat an der Stelle ω_0 den Wert

$$\left. \frac{d\delta(\omega)}{d\omega} \right|_{\omega_0} = \frac{2Q}{\omega_0} \quad (8.1.79)$$

Es ist sehr viel einfacher, ω_0 und Q aus der Phase als aus der AMPLITUDE zu bestimmen.

8.1.5. Überlagerung von Schwingungen

(Siehe D. Meschede, *Gerthsen Physik* [Mes15, pp. 142])

8.1.5.1. Schwingungen in unterschiedliche Richtungen

Wenn in der x -Richtung eine Schwingung $x(t) = x_0 \cos(\omega_x t)$ und in der y -Richtung eine Schwingung $y(t) = y_0 \cos(\omega_y t + \delta)$ überlagert werden, entstehen LISSAJOUS-FIGUREN. Solche Schwingungen können entstehen, wenn zum Beispiel eine Kugel in einer elliptischen Potentialmulde hin- und herschwingt.

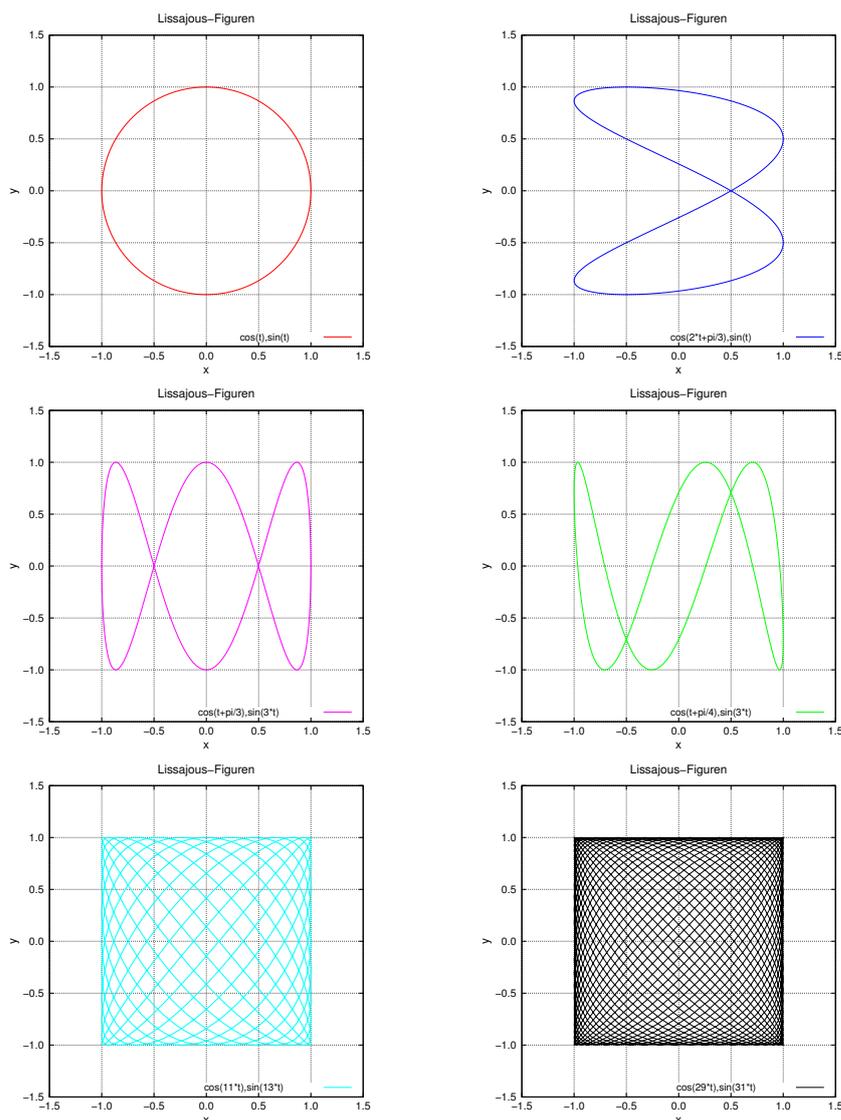


Abb. 8.13.: Lissajous-Figuren. Die Figuren unterscheiden sich im Frequenzverhältnis und in den Phasen. Von oben links nach unten rechts: $\omega_h = \omega_v$, $\delta = 0^\circ$, $\omega_h = 2\omega_v$, $\delta = 60^\circ$, $3\omega_h = \omega_v$, $\delta = 60^\circ$, $3\omega_h = \omega_v$, $\delta = 45^\circ$, $13\omega_h = 11\omega_v$, $\delta = 45^\circ$ und $31\omega_h = 29\omega_v$, $\delta = 0^\circ$.

8.1.5.2. Schwingungen gleicher Richtung und Frequenz, aber unterschiedlicher Amplitude

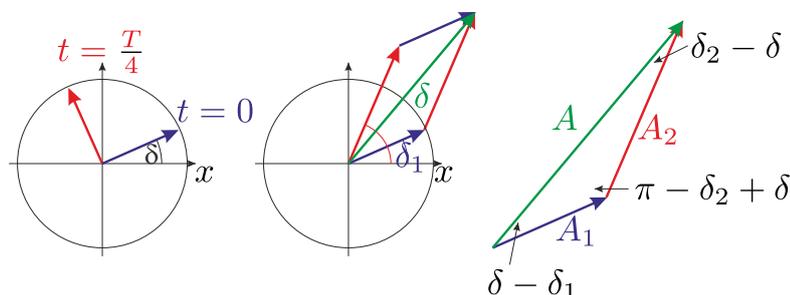


Abb. 8.14.: Zeigerdiagramm. Links für zwei Zeiten, in der Mitte das Zeigerdiagramm für zwei Schwingungen (rot) und (blau) mit der Summe (grün) und rechts die Winkel.

Eine Schwingung $x(t) = x_0 \cos(\omega t + \delta)$ kann durch einen Zeiger dargestellt werden. Die Projektion dieses Zeigers auf die x-Achse ergibt das Schwingungsbild.

Wenn zwei Schwingungen unterschiedlicher AMPLITUDE und Phase, aber gleicher FREQUENZ addiert werden, kann man die trigonometrischen Sätze für schiefwinklige Dreiecke anwenden. So ist nach dem Cosinussatz (siehe (L.2.1))

$$A^2 = A_1^2 + A_2^2 - 2A_1A_2 \cos(\pi - \delta_2 + \delta_1) \quad (8.1.80)$$

oder

$$A = \sqrt{A_1^2 + A_2^2 + 2A_1A_2 \cos(\delta_2 + \delta_1)} \quad (8.1.81)$$

Der Sinussatz (siehe (L.1.1)) liefert

$$\frac{A}{\sin(\pi - \delta_2 + \delta_1)} = \frac{A_1}{\sin(\delta_1 - \delta_2)} = \frac{A_2}{\sin(\delta - \delta_1)} \quad (8.1.82)$$

Wenn wir die Zeit zur Berechnung so wählen, dass $\delta_1 = 0$ ist, so ergibt sich

$$\begin{aligned} \sin \delta &= \frac{A_2}{A} \sin \delta_2 \\ A &= \sqrt{A_1^2 + A_2^2 + 2A_1A_2 \cos \delta_2} \end{aligned} \quad (8.1.83)$$

8.1.5.3. Schwingungen gleicher Richtung, aber leicht unterschiedlicher Frequenz



Versuch 71: Versuch zur Vorlesung:
Schwebungen (Versuchskarte SW-100)

Die Frequenzen der beiden Schwingungen sollen um $\Delta\omega$ verschieden sein. Wir setzen an

$$\begin{aligned}x_1(t) &= A_1 \cos(\omega t + \delta_1) \\x_2(t) &= A_2 \cos((\omega + \Delta\omega)t + \delta_2)\end{aligned}\quad (8.1.84)$$

Die resultierende Schwingung ist

$$x(t) = x_1(t) + x_2(t) = A_1 \cos(\omega t + \delta_1) + A_2 \cos((\omega + \Delta\omega)t + \delta_2) \quad (8.1.85)$$

Wir rechnen nun wie folgt um

$$\begin{aligned}x(t) &= A_1 \cos(\omega t + \delta_1) + A_2 \cos((\omega t + \delta_1) + \Delta\omega t + \delta_2 - \delta_1) \\&= A_1 \cos(\omega t + \delta_1) + A_2 \cos(\omega t + \delta_1) \cos(\Delta\omega t + \delta_2 - \delta_1) \\&\quad - A_2 \sin(\omega t + \delta_1) \sin(\Delta\omega t + \delta_2 - \delta_1) \\&= \cos(\omega t + \delta_1) [A_1 + A_2 \cos(\Delta\omega t + \delta_2 - \delta_1)] \\&\quad - A_2 \sin(\omega t + \delta_1) \sin(\Delta\omega t + \delta_2 - \delta_1)\end{aligned}\quad (8.1.86)$$

Dies entspricht einer Schwingung der FREQUENZ ω mit einer aufmodulierten FREQUENZ $\Delta\omega$. Wir nennen diese Verhalten auch **Schwebung**. Transparenter wird die Rechnung, wenn komplexe Zahlen verwendet werden. Anstelle von $\cos(\omega t + \delta)$ schreiben wir $e^{i(\omega t + \delta)}$, wobei wieder $i = \sqrt{-1}$ ist. Wir schreiben

$$\begin{aligned}x_1(t) &= A_1 e^{i(\omega t + \delta_1)} \\x_2(t) &= A_2 e^{i((\omega + \Delta\omega)t + \delta_2)}\end{aligned}\quad (8.1.87)$$

und weiter

$$\begin{aligned}x(t) &= x_1(t) + x_2(t) \\&= A_1 e^{i(\omega t + \delta_1)} + A_2 e^{i((\omega t + \delta_1) + \Delta\omega t + \delta_2 - \delta_1)} \\&= A_1 e^{i(\omega t + \delta_1)} + A_2 e^{i(\omega t + \delta_1)} e^{i(\Delta\omega t + \delta_2 - \delta_1)} \\&= e^{i(\omega t + \delta_1)} [A_1 + A_2 e^{i(\Delta\omega t + \delta_2 - \delta_1)}]\end{aligned}\quad (8.1.88)$$

8.1.5.4. Fourierreihen *

(Siehe D. Meschede, *Gerthsen Physik* [Mes15, pp. 146])

Die obige Schwingung ist nicht nur durch den zeitlichen Verlauf, sondern auch durch das **Frequenzspektrum** sowie das **Phasenspektrum** charakterisiert. Grundlage für diese Aussage ist der mathematische Satz, dass sich jede periodische Funktion $f(t) = f(t + T)$ (FREQUENZ $\omega = 2\pi/T$ als Fourierreihe

$$f(t) = \sum_{k=0}^{\infty} A_k \cos(k\omega t + \delta_k) \quad (8.1.89)$$

schreiben lässt. Alternativ kann man auch

$$f(t) = \frac{a_0}{2} + \sum_{k=1}^{\infty} a_k \cos(k\omega t) + \sum_{k=1}^{\infty} b_k \sin(k\omega t) \quad (8.1.90)$$

Für gerade Funktionen $f(t) = f(-t)$ sind alle $b_k = 0$, für ungerade Funktionen sind alle $a_k = 0$.



Versuch 72: Versuch zur Vorlesung:

Fourier-Synthese (Versuchskarte SW-065)



Versuch 73: Versuch zur Vorlesung:

Fourier-Analyse 4 (Versuchskarte SW-101)

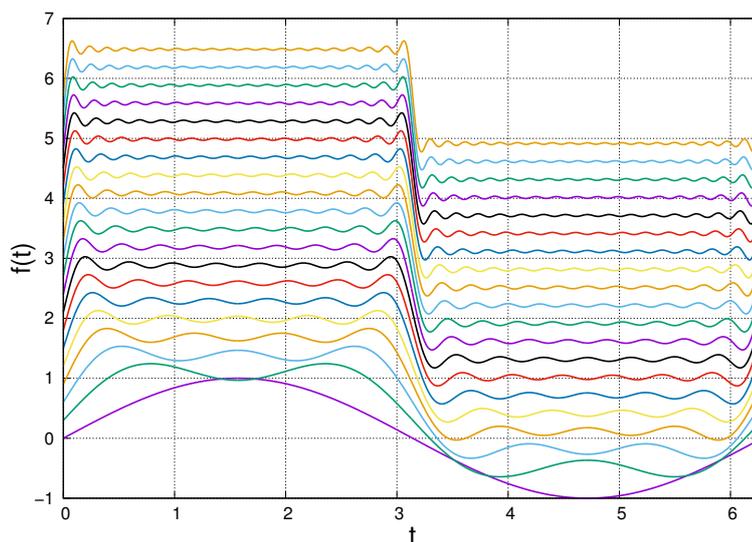


Abb. 8.15.: Synthese einer Schwingung mit $f(t) = \frac{a_0}{2} + \sum_{k=1}^{\infty} \cos((2k-1)\omega t)/(2k-1)$. Die verschiedenen Stufen der Synthese sind durch eine der Stufennummer proportionale Verschiebung nach oben auseinander gezogen.

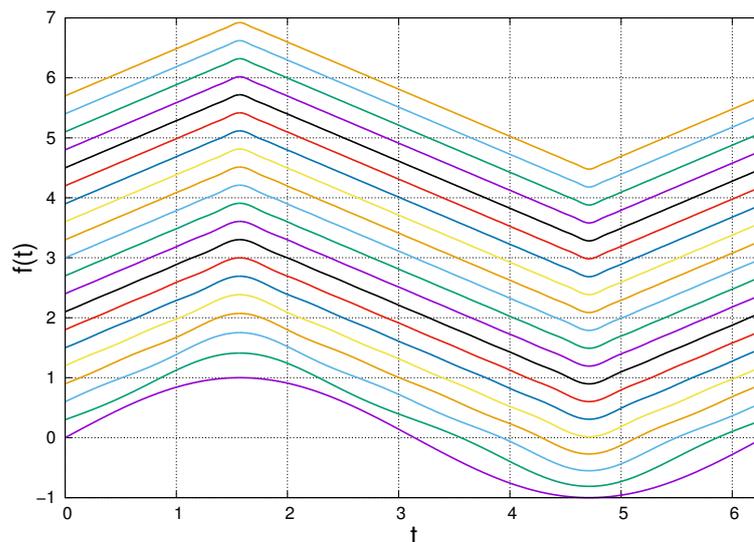


Abb. 8.16.: Synthese einer Schwingung mit $f(t) = \frac{a_0}{2} + \sum_{k=1}^{\infty} (-1)^{k-1} \cos((2k-1)\omega t)/(2k-1)^2$. Die verschiedenen Stufen der Synthese sind durch eine der Stufennummer proportionale Verschiebung nach oben auseinander gezogen.

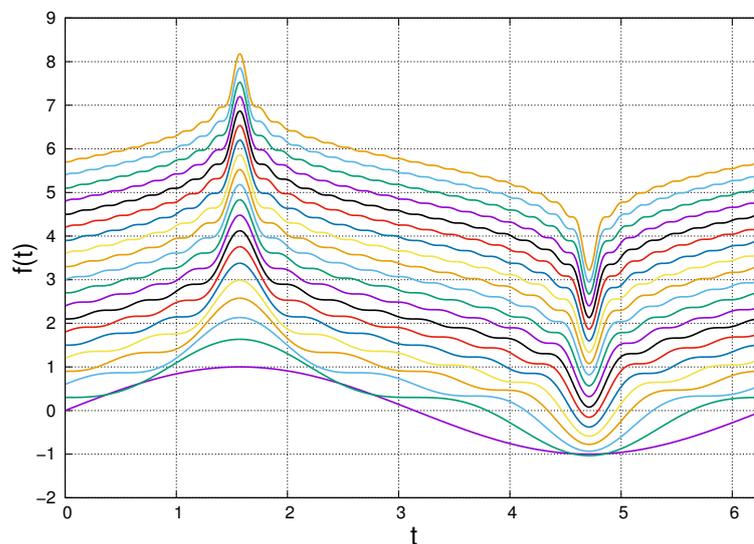


Abb. 8.17.: Synthese einer Schwingung mit $f(t) = \frac{a_0}{2} + \sum_{k=1}^{\infty} (-1)^{k-1} \cos((2k-1)\omega t)/(2k-1)$. Die verschiedenen Stufen der Synthese sind durch eine der Stufennummer proportionale Verschiebung nach oben auseinander gezogen.

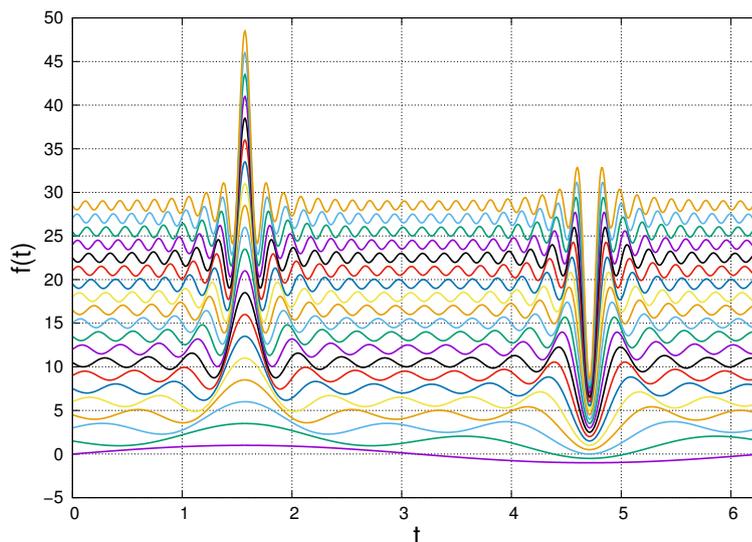


Abb. 8.18.: Synthese einer Schwingung mit $f(t) = \frac{a_0}{2} + \sum_{k=1}^{\infty} (-1)^{k-1} \cos((2k - 1)\omega t)/(2k - 1)^{2/3}$. Die verschiedenen Stufen der Synthese sind durch eine der Stufennummer proportionale Verschiebung nach oben auseinander gezogen.

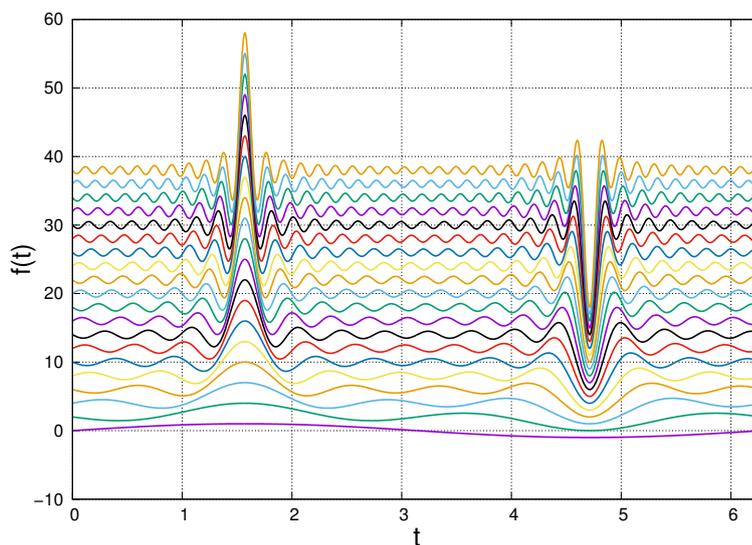


Abb. 8.19.: Synthese einer Schwingung mit $f(t) = \frac{a_0}{2} + \sum_{k=1}^{\infty} (-1)^{k-1} \cos((2k - 1)\omega t)/(2k - 1)^{1/2}$. Die verschiedenen Stufen der Synthese sind durch eine der Stufennummer proportionale Verschiebung nach oben auseinander gezogen.

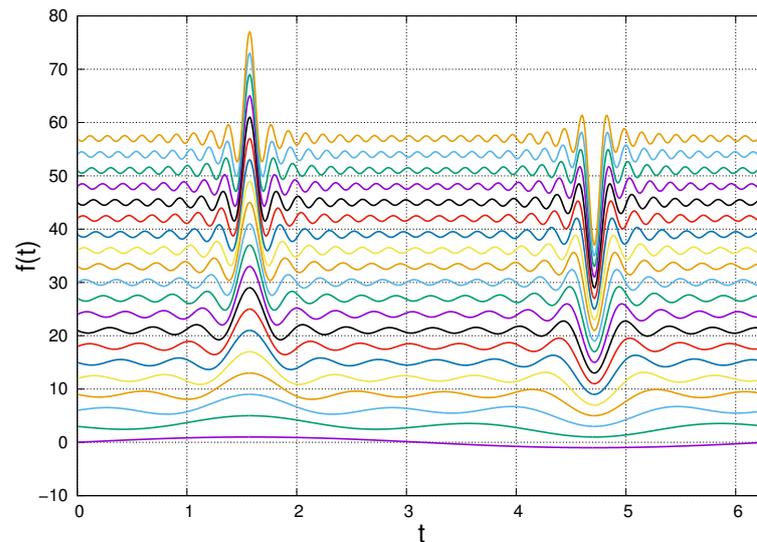


Abb. 8.20.: Synthese einer Schwingung mit $f(t) = \frac{a_0}{2} + \sum_{k=1}^{\infty} (-1)^{k-1} \cos((2k-1)\omega t)/(2k-1)^{1/6}$. Die verschiedenen Stufen der Synthese sind durch eine der Stufennummer proportionale Verschiebung nach oben auseinander gezogen.

Die folgenden Applets illustrieren die Fourieranalyse und -synthese

- [hören synthetisierter Wellenformen](#)
- [Musik und Fouriersynthese](#)
- [Soundscapes](#)

8.1.6. Gekoppelte Schwingungen

(Siehe D. Meschede, *Gerthsen Physik* [Mes15, pp. 181])

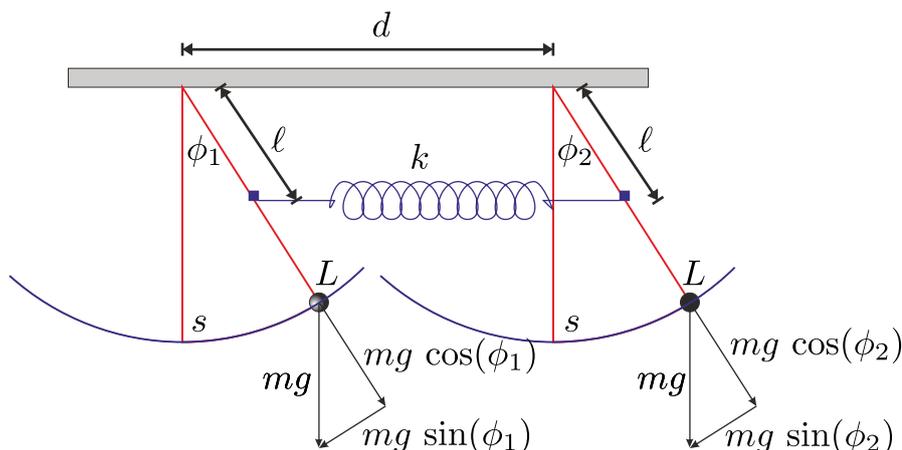


Abb. 8.21.: Zwei mathematische PENDEL im Abstand d mit jeweils der Länge L sind mit einer masselosen FEDER der Ruhelänge d und der Federkonstante k gekoppelt.



Versuch 74: **Versuch zur Vorlesung:**
Gekoppelte Pendel (Versuchskarte SW-063)

Wenn das linke PENDEL um ϕ_1 und das rechte PENDEL um ϕ_2 ausgelenkt wird (in beiden Fällen wird nach rechts positiv gezählt), dann verändert sich die Länge der FEDER um

$$\Delta d = \ell (\sin \phi_1 - \sin \phi_2) \approx \ell (\phi_1 - \phi_2) \quad (8.1.91)$$

für kleine Auslenkungen. Deshalb ist die KRAFT, die auf das linke PENDEL ausgeübt wird

$$F_{F,1} = -k\Delta d \approx -k\ell(\phi_1 - \phi_2) \quad (8.1.92)$$

Entsprechend ist die KRAFT auf das rechte PENDEL

$$F_{F,2} = -k(-\Delta d) \approx k\ell(\phi_1 - \phi_2) \quad (8.1.93)$$

Diese Kräfte entsprechen den DREHMOMENTEN

$$\begin{aligned} M_{F,1} &= \ell F_{F,1} = -k\ell^2(\phi_1 - \phi_2) \\ M_{F,2} &= \ell F_{F,2} = k\ell^2(\phi_1 - \phi_2) \end{aligned} \quad (8.1.94)$$

Die durch die GRAVITATION hervorgerufenen Momente an den Pendeln sind

$$\begin{aligned} M_{G,1} &= -Lmg \sin \phi_1 \approx -Lmg\phi_1 \\ M_{G,2} &= -Lmg \sin \phi_2 \approx -Lmg\phi_2 \end{aligned} \quad (8.1.95)$$

Wir beachten, dass für eine PUNKTMASSE m an einem masselosen Faden der Länge L das TRÄGHEITSMOMENT $I = mL^2$ ist und erhalten die linearisierte MOMEN-

TENGLICHUNG

$$\begin{aligned} I\ddot{\phi}_1 &= mL^2\ddot{\phi}_1 = -Lmg\phi_1 - k\ell^2(\phi_1 - \phi_2) \\ I\ddot{\phi}_2 &= mL^2\ddot{\phi}_2 = -Lmg\phi_2 + k\ell^2(\phi_1 - \phi_2) \end{aligned} \quad (8.1.96)$$

Wir können Gleichung (8.1.96) umschreiben

$$\begin{aligned} mL^2\ddot{\phi}_1 &= -Lmg\phi_1 - k\ell^2\phi_1 + k\ell^2\phi_2 = (-Lmg - k\ell^2)\phi_1 + k\ell^2\phi_2 \\ mL^2\ddot{\phi}_2 &= +k\ell^2\phi_1 + (-Lmg\phi_2 - k\ell^2)\phi_2 \end{aligned}$$

Wir teilen durch mL^2 und schreiben in Matrizenform

$$\begin{pmatrix} \ddot{\phi}_1 \\ \ddot{\phi}_2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} -\frac{g}{L} - \frac{k\ell^2}{mL^2} & +\frac{k\ell^2}{mL^2} \\ +\frac{k\ell^2}{mL^2} & -\frac{g}{L} - \frac{k\ell^2}{mL^2} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \phi_1 \\ \phi_2 \end{pmatrix} \quad (8.1.97)$$

Wir nehmen an, dass beide PENDEL mit der gleichen FREQUENZ ω schwingen. Wir setzen also an

$$\begin{aligned} \phi_1(t) &= \phi_{1,0}e^{i\omega t} \\ \phi_2(t) &= \phi_{2,0}e^{i(\omega t + \delta)} \end{aligned} \quad (8.1.98)$$

Eingesetzt in Gleichung (8.1.96) bekommen wir

$$\begin{aligned} -\omega^2\phi_{1,0}e^{i\omega t} &= -\frac{g}{m}\phi_{1,0}e^{i\omega t} - \frac{k\ell^2}{mL^2}(\phi_{1,0}e^{i\omega t} - \phi_{2,0}e^{i\omega t}e^{i\delta}) \\ -\omega^2\phi_{2,0}e^{i\omega t}e^{i\delta} &= -\frac{g}{L}\phi_{2,0}e^{i\omega t}e^{i\delta} + \frac{k\ell^2}{mL^2}(\phi_{1,0}e^{i\omega t} - \phi_{2,0}e^{i\omega t}e^{i\delta}) \end{aligned} \quad (8.1.99)$$

Wir teilen durch $e^{i\omega t}$

$$\begin{aligned} -\omega^2\phi_{1,0} &= -\frac{g}{L}\phi_{1,0} - \frac{k\ell^2}{mL^2}(\phi_{1,0} - \phi_{2,0}e^{i\delta}) \\ -\omega^2\phi_{2,0}e^{i\delta} &= -\frac{g}{L}\phi_{2,0}e^{i\delta} + \frac{k\ell^2}{mL^2}(\phi_{1,0} - \phi_{2,0}e^{i\delta}) \end{aligned} \quad (8.1.100)$$

Wir stellen die Gleichung um und sortieren nach den beiden unbekanntem $\phi_{1,0}$ und $\phi_{2,0}e^{i\delta}$.

$$\begin{aligned} 0 &= \left[-\omega^2 + \frac{g}{L} + \frac{k\ell^2}{mL^2} \right] \phi_{1,0} - \frac{k\ell^2}{mL^2} \phi_{2,0}e^{i\delta} \\ 0 &= -\frac{k\ell^2}{mL^2} \phi_{1,0} + \left[-\omega^2 + \frac{g}{L} + \frac{k\ell^2}{mL^2} \right] \phi_{2,0}e^{i\delta} \end{aligned} \quad (8.1.101)$$

Wir verwenden die folgenden Abkürzungen

$$\begin{aligned} A &= -\omega^2 + \frac{g}{L} + \frac{k\ell^2}{mL^2} \\ B &= \frac{k\ell^2}{mL^2} \\ y &= \phi_{1,0} \\ z &= \phi_{2,0}e^{i\delta} \end{aligned} \quad (8.1.102)$$

und müssen damit die Gleichung

$$\begin{aligned} 0 &= Ay - Bz \\ 0 &= -By + Az \end{aligned} \quad (8.1.103)$$

lösen. Wir multiplizieren die erste Gleichung mit B und die zweite mit A und bekommen

$$\begin{aligned} 0 &= AB y - B^2 z \\ 0 &= -AB y + A^2 z \end{aligned} \quad (8.1.104)$$

und addieren die Gleichungen. Damit wird

$$0 = z(A^2 - B^2) \quad (8.1.105)$$

Damit diese Gleichung für alle y eine Lösung ist, muss $A^2 = B^2$ sein. Diese Bestimmungsgleichung für ω hat zwei Lösungen

$$\begin{aligned} A_1 &= B \\ A_2 &= -B \end{aligned} \quad (8.1.106)$$

oder

$$\begin{aligned} -\omega_1^2 + \frac{g}{L} + \frac{k\ell^2}{mL^2} &= \frac{k\ell^2}{mL^2} \\ -\omega_2^2 + \frac{g}{L} + \frac{k\ell^2}{mL^2} &= -\frac{k\ell^2}{mL^2} \end{aligned} \quad (8.1.107)$$

Wir vereinfachen diese beiden Gleichungen und lösen nach ω_i auf

$$\begin{aligned} \omega_1^2 &= \frac{g}{L} \\ \omega_2^2 &= \frac{g}{L} + 2\frac{k\ell^2}{mL^2} = \omega_1^2 + 2\frac{k\ell^2}{mL^2} \end{aligned} \quad (8.1.108)$$

Wenn wir $y = \phi_1$ als Vorgabe nehmen und die Gleichung $z = \frac{A_i}{B}y$ lösen, bekommen

wir die AMPLITUDE des zweiten Pendels.

$$\begin{aligned}
 \phi_{2,0,1} e^{i\delta_1} &= \frac{-\omega_1^2 + \frac{g}{L} + \frac{k\ell^2}{mL^2}}{\frac{k\ell^2}{mL^2}} \phi_{1,0} \\
 &= \frac{-\frac{g}{L} + \frac{g}{L} + \frac{k\ell^2}{mL^2}}{\frac{k\ell^2}{mL^2}} \phi_{1,0} \\
 &= \phi_{1,0} \\
 \phi_{2,0,2} e^{i\delta_2} &= \frac{-\omega_2^2 + \frac{g}{L} + \frac{k\ell^2}{mL^2}}{\frac{k\ell^2}{mL^2}} \phi_{1,0} \\
 &= \frac{-\frac{g}{L} - 2\frac{k\ell^2}{mL^2} + \frac{g}{L} + \frac{k\ell^2}{mL^2}}{\frac{k\ell^2}{mL^2}} \phi_{1,0} \\
 &= -\phi_{1,0}
 \end{aligned} \tag{8.1.109}$$

Die beiden Lösungen haben die folgenden Charakteristika

Lösung 1 Es ist $\phi_{2,0,1} = \phi_{1,0}$ und $\delta_1 = 0$. Die beiden PENDEL schwingen in Phase mit der gleichen RESONANZFREQUENZ wie ein einzelnes PENDEL. Die FEDER wird nicht gedehnt. Ob sie vorhanden ist oder nicht, ist nicht relevant.

Lösung 2 Es ist $\phi_{2,0,2} = \phi_{1,0}$ und $\delta_2 = \pi$. Die beiden PENDEL schwingen gegenphasig mit einer höheren RESONANZFREQUENZ als die, die ein einzelnes PENDEL hätte. Die FEDER wird periodisch gedehnt und gestaucht.

8.1.7. Verallgemeinerung: Fundamental- oder Eigenschwingungen *

(Siehe D. Meschede, *Gerthsen Physik* [Mes15, pp. 181])

Versuch 75:   **Versuch zur Vorlesung:**
Gekoppelte Stangenpendel (Versuchskarte SW-050)

Wir wollen nun untersuchen, wie die Lösung der SCHWINGUNGSGLEICHUNG für N gleich PENDEL aussieht, die jeweils vom i -ten zum $i + 1$ -ten PENDEL mit einer masselosen FEDER mit der Federkonstante k gekoppelt sind. Für das erste PENDEL mit $i = 1$ gilt

$$I\ddot{\phi}_1 = -Lmg\phi_1 - k\ell^2(\phi_1 - \phi_2) \tag{8.1.110}$$

Die Bewegungsgleichung des letzten Pendels ist

$$I\ddot{\phi}_N = -Lmg\phi_N + k\ell^2(\phi_{N-1} - \phi_N) \tag{8.1.111}$$

Dazwischen lauten die Bewegungsgleichungen für ein PENDEL $0 < j < N$

$$\begin{aligned}
 I\ddot{\phi}_j &= -Lmg\phi_j - k\ell^2(\phi_j - \phi_{j+1}) + k\ell^2(\phi_{j-1} - \phi_j) \\
 &= -Lmg\phi_j + k\ell^2\phi_{j-1} - 2k\ell^2\phi_j + k\ell^2\phi_{j+1}
 \end{aligned} \tag{8.1.112}$$

Wir dividieren durch $I = mL^2$ und setzen $\omega_0^2 = \frac{g}{L}$ und $\kappa = \frac{k\ell^2}{mL^2}$ und schreiben die Gleichung als Matrixgleichung

$$\begin{pmatrix} \ddot{\phi}_1 \\ \vdots \\ \ddot{\phi}_j \\ \vdots \\ \ddot{\phi}_N \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} -\omega_0^2 - \kappa & \kappa & \cdots & 0 & 0 & 0 & \cdots & 0 & 0 \\ \vdots & \vdots & & \vdots & \vdots & \vdots & & \vdots & \vdots \\ 0 & 0 & \cdots & \kappa & -\omega_0^2 - 2\kappa & \kappa & \cdots & 0 & 0 \\ \vdots & \vdots & & \vdots & \vdots & \vdots & & \vdots & \vdots \\ 0 & 0 & \cdots & 0 & 0 & 0 & \cdots & \kappa & -\omega_0^2 - \kappa \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \phi_1 \\ \vdots \\ \phi_j \\ \vdots \\ \phi_N \end{pmatrix} \quad (8.1.113)$$

Wir setzen nun $\phi_i = \phi_{i,0}e^{i\omega t}$ und lösen die obige Gleichung

$$\begin{pmatrix} 0 \\ \vdots \\ 0 \\ \vdots \\ 0 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \omega^2 - \omega_0^2 - \kappa & \kappa & \cdots & 0 & 0 & 0 & \cdots & 0 & 0 \\ \vdots & \vdots & & \vdots & \vdots & \vdots & & \vdots & \vdots \\ 0 & 0 & \cdots & \kappa & \omega^2 - \omega_0^2 - 2\kappa & \kappa & \cdots & 0 & 0 \\ \vdots & \vdots & & \vdots & \vdots & \vdots & & \vdots & \vdots \\ 0 & 0 & \cdots & 0 & 0 & 0 & \cdots & \kappa & \omega^2 - \omega_0^2 - \kappa \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \phi_{1,0} \\ \vdots \\ \phi_{j,0} \\ \vdots \\ \phi_{N,0} \end{pmatrix} \quad (8.1.114)$$

Diese Gleichung hat dann eine Lösung, wenn die DETERMINANTE

$$\begin{vmatrix} \omega^2 - \omega_0^2 - \kappa & \kappa & \cdots & 0 & 0 & 0 & \cdots & 0 & 0 \\ \vdots & \vdots & & \vdots & \vdots & \vdots & & \vdots & \vdots \\ 0 & 0 & \cdots & \kappa & \omega^2 - \omega_0^2 - 2\kappa & \kappa & \cdots & 0 & 0 \\ \vdots & \vdots & & \vdots & \vdots & \vdots & & \vdots & \vdots \\ 0 & 0 & \cdots & 0 & 0 & 0 & \cdots & \kappa & \omega^2 - \omega_0^2 - \kappa \end{vmatrix} = 0 \quad (8.1.115)$$

Die Lösung mit der tiefsten RESONANZFREQUENZ ist $\omega = \omega_0$, bei der alle PENDEL in Phase sind (bei allen anderen Bewegungsmoden ist neben der potentiellen Energie der PENDEL auch in den Federn POTENTIELLE ENERGIE gespeichert, die GESAMTENERGIE also für die gleich Auslenkung grösser.) Wenn wir diese Lösung einsetzen, bekommen wir die Gleichung

$$\begin{vmatrix} -\kappa & \kappa & \cdots & 0 & 0 & 0 & \cdots & 0 & 0 \\ \vdots & \vdots & & \vdots & \vdots & \vdots & & \vdots & \vdots \\ 0 & 0 & \cdots & \kappa & -2\kappa & \kappa & \cdots & 0 & 0 \\ \vdots & \vdots & & \vdots & \vdots & \vdots & & \vdots & \vdots \\ 0 & 0 & \cdots & 0 & 0 & 0 & \cdots & \kappa & -\kappa \end{vmatrix} = 0 \quad (8.1.116)$$

Wenn man alle Zeilen dieser DETERMINANTE aufsummiert, bekommt man den Null-Vektor. Deshalb ist die obige Determinantengleichung erfüllt.

8.2. Wellen in einer Dimension

(Siehe P. A. Tipler und G. Mosca, *Physik* [TM04, pp. 423]) (Siehe D. Meschede, *Gerthsen Physik* [Mes15, pp. 158])

Im vorherigen Kapitel wurde die Lösung der SCHWINGUNGSGLEICHUNG für eine grosse Zahl gekoppelter PENDEL betrachtet. Wenn bei einem solchen System ein

äußeres PENDEL ausgelenkt wird, breitet sich die Störung zum anderen Ende aus. Erst wenn dieser Einschwingvorgang abgeklungen ist, erhalten wir die mit den Gleichungen aus dem vorherigen Kapitel berechneten Lösungen. Die sich ausbreitende Störung im Pendelsystem nennen wir eine WELLE.

Wellen können sich in Medien (Schallwellen, Seilwellen) oder auch ohne Medien (Licht, elektromagnetische Wellen) ausbreiten. Sie können sich im RAUM ausbreiten, also in drei Dimensionen, auf Platten, in zwei Dimensionen oder in Seilen oder Glasfaserkabeln in einer DIMENSION. Wir betrachten den einfachen Fall einer WELLE in einer DIMENSION.

8.2.1. Wellenberge

(Siehe P. A. Tipler und G. Mosca, *Physik* [TM04, pp. 424])

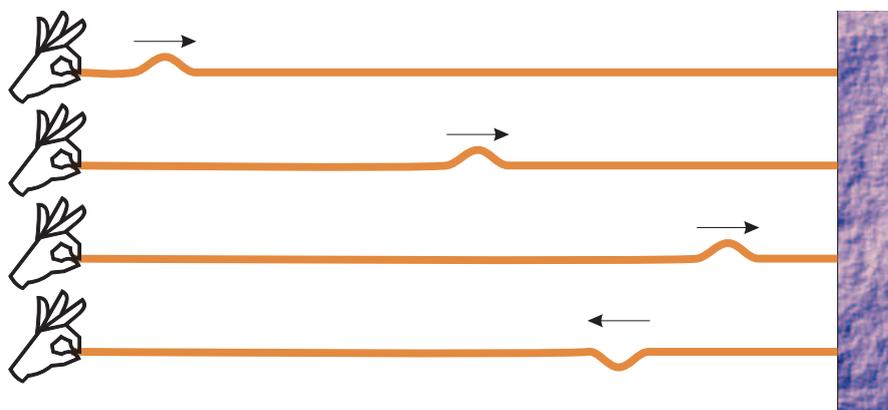


Abb. 8.22.: Reflexion einer Seilwelle wenn das Ende an der Wand eingespannt ist

Versuch 76:  **Versuch zur Vorlesung:**
Seilwellen (Versuchskarte SW-043)

Wir sahen, dass bei einer Schwingung die Anfangsbedingung zweiteilig war. Der Ort und die GESCHWINDIGKEIT mussten vorgegeben werden. Genauso ist die Randbedingung einer Seilwelle durch eine von zwei Größen charakterisiert, dem Ort und der GESCHWINDIGKEIT (erste Ableitung) oder eine höhere Ableitung. Wenn das Seil fest eingespannt ist, wie in der obigen Abbildung, ist der Ort fest und die zweite Ableitung (siehe auch den einseitig eingespannten Balken) frei. Der Wellenberg wechselt sein Vorzeichen bei der Reflexion: wir sprechen von einem PHASENSPRUNG.

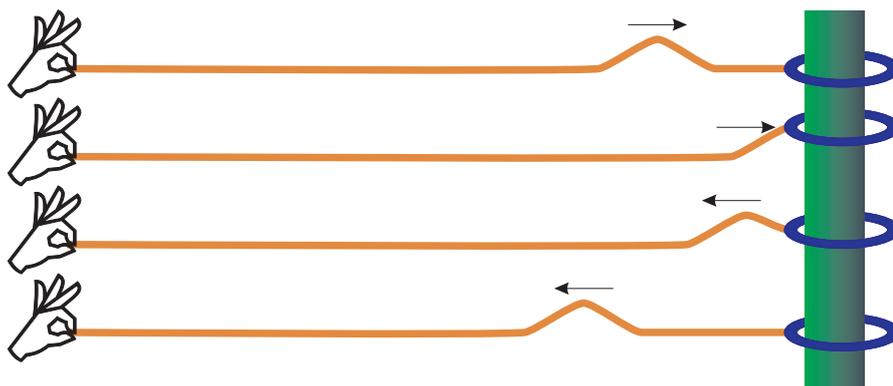


Abb. 8.23.: Reflexion einer Seilwelle wenn das Ende lose befestigt ist.

Wenn das Seilende lose ist, ist der Ort frei, aber die GESCHWINDIGKEIT stellt sich der Anregung entsprechend ein. Hier hat die AMPLITUDE der reflektierten Seilwelle die gleiche Phase, es gibt keinen Phasensprung.

Analoge Effekte treten bei elektromagnetischen Wellen auf. je nach Randbedingung tritt bei der Reflexion ein Phasensprung von π auf.

8.2.1.1. Transversal- und Longitudinalwellen

Die hier betrachteten Seilwellen sind Transversalwellen oder Querwellen, da die Anregung senkrecht zur Ausbreitungsrichtung ist. Licht und Seilwellen gehören zu den Transversalwellen. Bei Longitudinalwellen oder Längswellen geht die Auslenkung der Teilchen in die Richtung der Ausbreitung. Das bekannteste Beispiel einer Longitudinalwelle ist die Druckwelle bei einer Schallwelle.

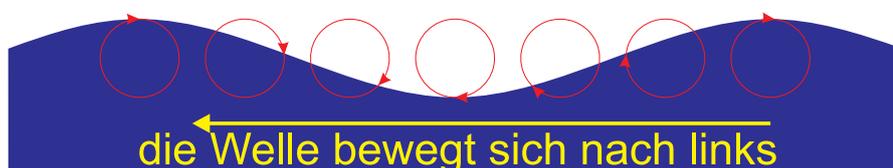


Abb. 8.24.: Wasserwelle

Mischformen von transversal- und Longitudinalwellen existieren, so zum Beispiel die oben dargestellte Wasserwelle. Ein einzelnes Wasserteilchen bewegt sich kreisförmig (eine Folge der Energieerhaltung). Dabei ist die GESCHWINDIGKEIT der

Teilchen am Wellenkamm nach rechts gerichtet, wenn die WELLE sich nach links ausbreitet¹.

8.2.1.2. Reflexion und Überlagerung oder Superposition

Wenn zwei Wellenberge mit entgegengesetzter Ausbreitungsrichtung sich treffen, dann addieren sich bei einem linearen System die Amplituden.

Eine Störung auf einem Seil wird nicht nur am Ende reflektiert, sondern auch, wenn die Eigenschaften des Seils sich ändern. Wenn ein Seil ab einer bestimmten Stelle weniger steif ist, ist ab der Stelle auch die Ausbreitungsgeschwindigkeit einer Störung anders. Ein Teil (im Gegensatz zur Reflexion am Ende) der WELLE wird reflektiert. Dies ist analog zur Teilreflexion von Licht beim Übergang von einem Medium in das nächste.

Wir beobachten, dass die Form eines Wellenberges sich nicht ändert. Im bewegten Bezugssystem x^*, y^* ist sie durch $y^* = y(x^*)$ gegeben. Nun bewegt sich das Maximum mit der GESCHWINDIGKEIT v . Wir können die Gleichungen der Galilei-Transformation hinschreiben

$$\begin{aligned} y &= y^* \\ x &= x^* + vt \end{aligned} \quad (8.2.1)$$

Deshalb kann man die Form des Seiles auch mit

$$y = y(x - vt) \quad (8.2.2)$$

schreiben. Bewegt sich das Maximum nach links, lautet die Gleichung

$$y = y(x + vt) \quad (8.2.3)$$

Das Überlagerungsprinzip können sie mit einer [Simulation](#) austesten.

¹Dies ist auch das Prinzip des Wanderwellenmotors, der häufig, zum Beispiel auch in Kameras, als Stellmotor eingesetzt wird.

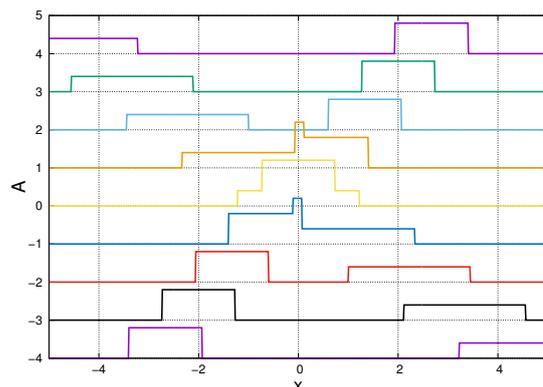


Abb. 8.25.: Überlagerung zweier Wellen mit unterschiedlichen Amplituden und gleichem Vorzeichen. Die Zeit nimmt von oben nach unten zu.

Wenn wie in der obigen Zeichnung die beiden Wellen den Gleichungen $y = y_1(x - vt)$ und $y = y_2(x + vt)$ genügen, ist die resultierende Wellenfunktion

$$y = y_1(x - vt) + y_2(x + vt) \quad (8.2.4)$$

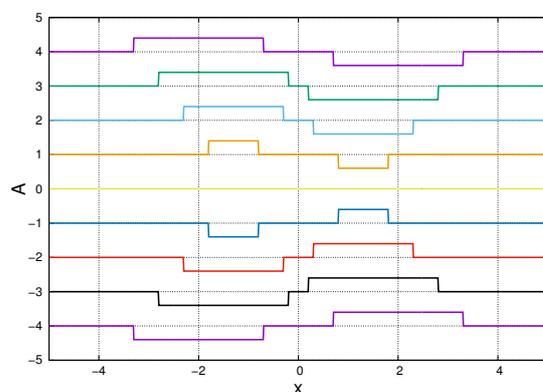


Abb. 8.26.: Überlagerung zweier Wellen mit gleichen Amplituden und unterschiedlichem Vorzeichen. Die Zeit nimmt von oben nach unten zu

Haben die beiden Wellenberge unterschiedliche Vorzeichen, so können sie sich zu gewissen Zeiten teilweise oder, bei gleicher AMPLITUDE, vollständig auslöschen. Obwohl in der Mitte nichts mehr von den Wellenbergen zu sehen ist, ist die Information über ihre Form und GESCHWINDIGKEIT in der kinetischen Energie der Seilstücke gespeichert.

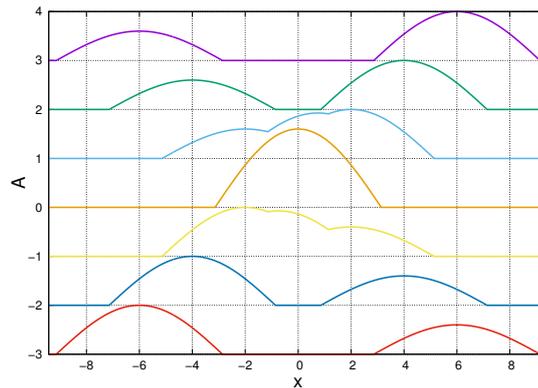


Abb. 8.27.: Überlagerung zweier sinusförmiger Wellenberge mit unterschiedlichen Amplituden und gleichem Vorzeichen.

Das Überlagerungsprinzip gilt auch für Wellen mit beliebiger Form, hier als Sinuswelle dargestellt. **Bei grossen Amplituden, also dann wenn das betrachtete System nicht mehr linear ist, gilt das Überlagerungs- oder Superpositionsprinzip nicht.**

8.2.2. Ausbreitungsgeschwindigkeit

(Siehe P. A. Tipler und G. Mosca, *Physik* [TM04, pp. 429])

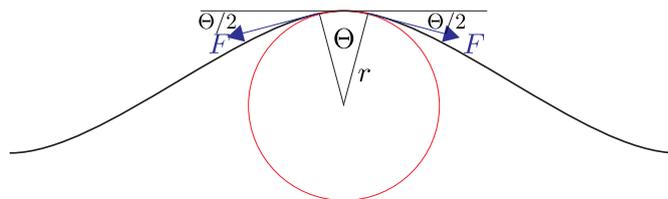


Abb. 8.28.: Kräfteverhältnisse an einem Wellenberg in einem sich mit dem Wellenberg sich fortbewegenden KOORDINATENSYSTEM.

Wir betrachten ein Seilsegment der Länge $\Delta s = r\Theta$. Auf dieses Segment wirken an den Enden Kräfte F , die um den Winkel $\Theta/2$ nach unten gekippt sind. Die KRAFT F ist die Spannkraft am Seil. Das Seil bewegt sich in dieser Darstellung mit der GESCHWINDIGKEIT v durch das Bild. Dabei bewegt sich das Seilsegment auf einer Kreisbahn, ist also der Zentripetalbeschleunigung v^2/r unterworfen. Das KRÄFTEGLEICHGEWICHT in radialer Richtung (nach unten) ist

$$\sum F_r = 2F \sin\left(\frac{\Theta}{2}\right) \approx 2F \left(\frac{\Theta}{2}\right) = F\Theta \quad (8.2.5)$$

Die Trägheitskräfte können aus der Massenbelegung $\mu = \rho A$ des Seils berechnet werden, dabei ist ρ die Dichte und A der Seilquerschnitt. Die MASSE des Seilstückes ist

$$m = \mu \Delta s = \mu r \Theta = \rho A \Delta s = \rho A r \Theta \quad (8.2.6)$$

Die durch die Seilspannung bewirkte KRAFT F ist gleich der durch die Dynamik gegebene Zentripetalkraft.

$$F \Theta = m \frac{v^2}{r} = \mu r \Theta \frac{v^2}{r} = \rho A r \Theta \frac{v^2}{r} \quad (8.2.7)$$

Dies Gleichung kann nach v aufgelöst werden (wir verwenden die Seilspannung $\sigma = F/A$)

$$v = \sqrt{\frac{F}{\mu}} = \sqrt{\frac{\sigma}{\rho}} \quad (8.2.8)$$

Dies ist die Ausbreitungsgeschwindigkeit einer Störung auf einem Seil oder auf einer Saite.

Da in dieser Gleichung keine koordinatenabhängigen Größen vorhanden sind, gilt sie auch für das „Ruhesystem“ des Seils.

Ein Seil mit einer Massenbelegung von $\mu = 0.02 \frac{\text{kg}}{\text{m}}$ und einer Seilspannkraft $F = 30 \text{ N}$ ist die Ausbreitungsgeschwindigkeit $v = \sqrt{\frac{30 \text{ N}}{0.02 \frac{\text{kg}}{\text{m}}}} = 38.7 \text{ m}$.

8.2.3. Harmonische Wellen

(Siehe P. A. Tipler und G. Mosca, *Physik* [TM04, pp. 431])

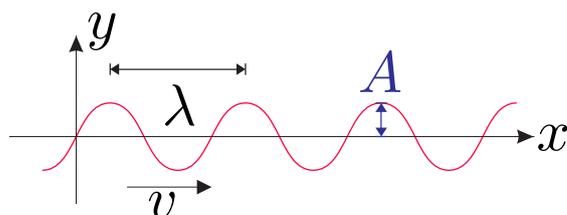


Abb. 8.29.: Der Schnappschuss einer WELLE mit der Wellenlänge λ .

In der PERIODENDAUER T bewegt sich die WELLE um eine WELLENLÄNGE λ vorwärts. Wenn wir die FREQUENZ $\nu = 1/T$ einführen erhalten wir

$$v = \frac{\lambda}{T} = \nu \lambda \quad (8.2.9)$$

Wenn die Auslenkung sinusförmig ist, ist die Form der WELLE zu einer bestimmten Zeit t_0 durch

$$y(x) = A \sin(kx) \quad (8.2.10)$$

beschrieben. A ist die AMPLITUDE und $k = \frac{2\pi}{\lambda}$ die WELLENZAHL, oder wenn damit auch die Ausbreitungsrichtung bezeichnet wird, den WELLENVEKTOR. Die Grösse von k kann mit der folgenden Überlegung berechnet werden: Die Sinusfunktion ist mit 2π periodisch. Sie wiederholt sich aber auch mit jedem Vielfachen der Wellenlänge λ . Also ist

$$k(x_1 + \lambda) = kx_1 + 2\pi \quad (8.2.11)$$

und daraus

$$k\lambda = 2\pi \quad \Rightarrow \quad k = \frac{2\pi}{\lambda} \quad (8.2.12)$$

Analog zu der Beschreibung der Wellenberge bemerken wir, dass die WELLE sich mit der GESCHWINDIGKEIT v nach rechts bewegt. Wir transformieren also $x \rightarrow x - vt$.

$$y(x, t) = A \sin(k(x - vt)) = A \sin(kx - kvt) \quad (8.2.13)$$

Wenn wir $\omega = kv$ (**Kreisfrequenz**) setzen erhalten wir das Schlussresultat

$$y(x, t) = A \sin(kx - \omega t) \quad (8.2.14)$$

Die Wellengleichung

Wie schon früher berechnet, ist $\omega = 2\pi\nu = \frac{2\pi}{T}$. Die Ausbreitungsgeschwindigkeit ist

$$v = \frac{\omega}{k} \quad (8.2.15)$$

Die Wellengleichung kann auch

$$y(x, t) = A \sin\left[2\pi\left(\frac{x}{\lambda} - \frac{t}{T}\right)\right] \quad (8.2.16)$$

8.2.4. Energieübertrag bei Wellen

(Siehe P. A. Tipler und G. Mosca, *Physik* [TM04, pp. 434])

Wenn wir ein kurzes Segment der Länge Δx einer schwingenden WELLE betrachten, dann führt dieses eine harmonische Schwingung aus. Wenn die Wellengleichung $y(x, t) = A \sin(kx - \omega t)$ ist, dann ist die GESCHWINDIGKEIT $v(x, t) = \dot{y}(x, t) = -A\omega \cos(kx - \omega t)$. Damit ist die KINETISCHE ENERGIE des Seilsegments beim Nulldurchgang und damit auch die GESAMTENERGIE

$$\Delta E = \frac{1}{2}\Delta m v^2 = \frac{1}{2}\Delta m A^2 \omega^2 = \frac{1}{2}A^2 \omega^2 \mu \Delta x \quad (8.2.17)$$

Die Ausbreitungsgeschwindigkeit der WELLE sei $v = \Delta x / \Delta t$. Umgeformt $\Delta x = v \Delta t$ und eingesetzt bekommen wir

$$\Delta E = \frac{1}{2}A^2 \omega^2 \mu v \cdot \Delta t \quad (8.2.18)$$

Wir dividieren durch Δt und bekommen die durch die WELLE transportierte Ener-

gie pro Zeiteinheit, also die LEISTUNG²

$$P = \frac{\Delta E}{\Delta t} = \frac{1}{2} \mu A^2 \omega^2 v \quad (8.2.19)$$

8.2.5. Superposition und Interferenz harmonischer Wellen

(Siehe P. A. Tipler und G. Mosca, *Physik* [TM04, pp. 435]) (Siehe D. Meschede, *Gerthsen Physik* [Mes15, pp. 513])

Analog zu Schwingungen, deren Kombination oder Überlagerung neue Bewegungsformen ergibt, können auch Wellen überlagert werden. Dies kann sehr schön an den Wasserwellen hinter einer Hafeneinfahrt beobachtet werden.

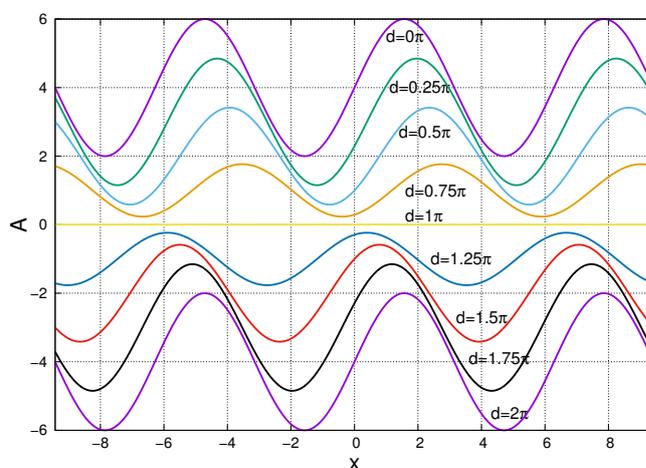


Abb. 8.30.: INTERFERENZ zweier Wellen mit der gleichen AMPLITUDE und der gleichen FREQUENZ und einer Phase, die von $0 \dots 2\pi$ variiert.

Mathematisch setzen wir zwei Wellen an

$$\begin{aligned} y_1(x, t) &= A \sin(kx - \omega t) \\ y_2(x, t) &= A \sin(kx - \omega t + \delta) \end{aligned} \quad (8.2.20)$$

An einem bestimmten Ort ist die Differenz der Phasen durch

$$(kx - \omega t_1) - (kx - \omega t_2 + \delta) = \omega(t_1 - t_2) - \delta = \omega \Delta t - \delta \quad (8.2.21)$$

gegeben und unabhängig vom Ort. Zu einer bestimmten Zeit ist die Differenz der Phasen durch

$$(kx_1 - \omega t) - (kx_2 - \omega t + \delta) = k(x_1 - x_2) - \delta = k \Delta x - \delta \quad (8.2.22)$$

gegeben, unabhängig von der Zeit.

²Die Intensität des Lichtes oder jeglicher Strahlung ist die LEISTUNG pro Fläche

Wir wenden die Additionstheoreme für die Winkelfunktionen an. Wir verwenden

$$\sin(\alpha) + \sin(\beta) = 2 \cos\left(\frac{\alpha - \beta}{2}\right) \sin\left(\frac{\alpha + \beta}{2}\right) \quad (8.2.23)$$

und erhalten

$$\begin{aligned} y(x, t) &= y_1(x, t) + y_2(x, t) \\ &= A \sin(kx - \omega t) + A \sin(kx - \omega t + \delta) \\ &= 2A \cos\left(\frac{\delta}{2}\right) \sin\left(kx - \omega t + \frac{\delta}{2}\right) \end{aligned} \quad (8.2.24)$$

Aus dieser Gleichung kann die folgende Tabelle abgeleitet werden.

Phase	resultierende Amplitude	Interferenz
0	$2A$	konstruktive
$\pi/2$	$\sqrt{2}A$	
π	0	destruktiv
$3\pi/2$	$\sqrt{2}A$	
2π	$2A$	konstruktiv

Tab. 8.1.: Interferenz und Phase

8.2.5.1. Stehende Wellen

(Siehe P. A. Tipler und G. Mosca, *Physik* [TM04, pp. 435]) (Siehe D. Meschede, *Gerthsen Physik* [Mes15, pp. 513])

Wenn wir eine nach links laufende WELLE $y_1(x, t) = A \sin(kx + \omega t)$ und eine nach rechts laufende WELLE $y_2 = A \sin(kx - \omega t + \delta)$ zur INTERFERENZ kommen lassen, erhalten wir

$$\begin{aligned} y(x, t) &= y_1(x, t) + y_2(x, t) \\ &= A \sin(kx + \omega t) + A \sin(kx - \omega t + \delta) \\ &= 2A \cos\left(\omega t - \frac{\delta}{2}\right) \sin\left(kx + \frac{\delta}{2}\right) \end{aligned} \quad (8.2.25)$$

Die Summe der beiden Wellenfunktionen ist das Produkt zweier Terme

- ein zeitabhängiger Teil, der für alle Orte gleich ist: $\cos\left(\omega t - \frac{\delta}{2}\right)$
- ein ortsabhängiger Teil, der für alle Zeiten gleich ist: $\sin\left(kx + \frac{\delta}{2}\right)$

Damit bilden sich räumlich stehende Knotenlinien aus, wir haben eine **stehende Welle**.

Wenn die Amplituden der beiden Wellen nicht gleich gross ist, dann interferieren von der WELLE mit der grösseren AMPLITUDE nur die Amplitudenteile, die gleich gross wie die AMPLITUDE der schwächeren WELLE sind.

Stehende Wellen als Resultat zweier gegenlaufender Wellen gibt es in jedem Resonator, insbesondere in Laserresonatoren.

A. Begriffe

Die Buchstaben der deutschen Sprache und diejenigen der griechischen Sprache reichen nicht aus, um alle physikalischen und mathematischen Grössen mit eindeutigen Symbolen zu versehen. Manchmal erschliesst sich die Bedeutung eines Symbols nur aus seinem Kontext.

Tab. A.1.: Bedeutung von Symbolen

Symbol	Name	Einheit	Wert, Bemerkungen
0	Nullpunkt von Koordinatensystemen		
$\langle x \rangle$	Arithmetischer Mittelwert der Grösse x (siehe Gleichung (2.1.15))		
\dot{x}	erste Ableitung nach der Zeit		
\ddot{x}	zweite Ableitung nach der Zeit		
f'	erste Ableitung		(meistens nach x)
f''	zweite Ableitung		(meistens nach x)
+	Additionszeichen		
-	Subtraktionszeichen		
·	Multiplikationszeichen		
/	Divisionszeichen		
=	Gleichheitszeichen		
\approx	ungefähr gleich		
\propto	proportional zu		
\mathbf{a}	Vektor		in diesem Skript fett gedruckt
·	Skalare Multiplikation zweier Vektoren		$\mathbf{a} \cdot \mathbf{b}$
\times	Vektorprodukt zweier Vektoren		$\mathbf{a} \times \mathbf{b}$
\overline{AB}	Länge der Strecke zwischen A und B		

Tab. A.1.: (Konstanten: Fortsetzung)

$ x $	Betrag einer Zahl, eines Vektors oder einer komplexen Zahl		
\bar{x}	das konjugiert Komplexe von x		
\sqrt{x}	Quadratwurzel		
			Siehe auch bei den einzelnen Buchstaben
A			
α	ein Winkel	$1 = rad$	
α	der erste Eulersche Winkel	$1 = rad$	
α	die Winkelbeschleunigung	$\frac{1}{s^2} = \frac{rad}{s^2}$	
\mathbf{a}	Beschleunigungsvektor	$\frac{m}{s^2}$	
a	Betrag des Beschleunigungsvektors	$\frac{m}{s^2}$	$a = \mathbf{a} $
a	eine unbestimmte Zahl		
da	Flächenelement	m^2	
\mathbf{a}_S	Beschleunigungsvektor des Schwerpunktes	$\frac{m}{s^2}$	
\mathbf{a}_T	Beschleunigungsvektor zur Trägheitskraft	$\frac{m}{s^2}$	
$\arccos(x)$	Arcuscosinus		
$\arcsin(x)$	Arcussinus		
$\arctan(x)$	Arcustangens		
A	ein Punkt		
A	eine Fläche	m^2	
A	Name eines Körpers		
A	Beobachter		bei der Diskussion der speziellen Relativität
A	Amplitude		
B			
β	ein Winkel	$1 = rad$	

Tab. A.1.: (Konstanten: Fortsetzung)

β	der zweite Eulersche Winkel	$1 = rad$	
β	Kompressibilität	$\frac{m^2}{N}$	
β	Vektor	m	
b	eine unbestimmte Zahl		
b	eine Bahnkurve		
b	Widerstandsbeiwert (Strömung)	$N \cdot \left(\frac{s}{m}\right)^n$	z.B. Luftwiderstand
b	Koeffizient der geschwindigkeitsproportionalen Dämpfung	$\frac{Ns}{m} = \frac{kg}{s}$	
B	ein Punkt		
B	Name eines Körpers		
B	Beobachter		bei der Diskussion der speziellen Relativität
<hr/>			
C			
γ	ein Winkel	$1 = rad$	
γ	der dritte Eulersche Winkel	$1 = rad$	
$\cos(\varphi)$	Cosinus		
c	eine unbestimmte Zahl		
c	die Lichtgeschwindigkeit	$\frac{m}{s}$	$c = 2.99792458 \cdot 10^8 \frac{m}{s}$
c	Konstante im Boyle-Mariotte-Gesetz	Nm	
C	ein Punkt		
<hr/>			
D			
div	Divergenz	$\frac{1}{m}$	
δ	Phase	$1 = rad$	
Δx	Kleine Grösse in der Variablen x		
Δx	Abweichung der Grösse x von einem Referenzwert		z.B. Abweichung vom arithmetischen Mittelwert

Tab. A.1.: (Konstanten: Fortsetzung)

$\frac{df}{dx}$	Ableitung von f nach x		
$\frac{\partial f}{\partial x}$	partielle Ableitung von f nach x		
dx	infinitesimale Änderung der Grösse x		
df	totales Differential der Funktion f		$df = \sum \frac{\partial f}{\partial x_i} dx_i$
d	eine Länge	m	
d_{eff}	effektiver Durchmesser eines Moleküls	m	
D	Winkelrichtgrösse	$\frac{Nm}{rad}$	
E			
ϵ	Winkel	$1 = rad$	
ϵ	relative Dehnung	1	
ϵ_B	Bruchdehnung	1	
η	Scherviskosität	$\frac{Ns}{m^2}$	
e^x	Exponentialfunktion		
\mathbf{e}	ein (Koordinaten-)Einheitsvektor		
E	der Elastizitätsmodul	$\frac{N}{m^2}$	heisst auch Young's Modul
$E_{i,j,k,\ell}$	Elastizitätstensor (4. Stufe)	$\frac{N}{m^2}$	
E	Energie	$J = \frac{m^2 kg}{s^2}$	(Joule)
E_{kin}	kinetische Energie	$J = \frac{m^2 kg}{s^2}$	$E_{kin} = \frac{1}{2}mv^2$
E_{pot}	potentielle Energie	$J = \frac{m^2 kg}{s^2}$	$E_{pot} = - \int \mathbf{F} \cdot d\mathbf{s}$
E_{innen}	innere Energie	$J = \frac{m^2 kg}{s^2}$	(z.B. Wärme, mechanische Spannungen)
F			
ϕ	eine der Koordinaten („Längengrad“) bei Zylinderkoordinaten und Kugelkoordinaten	$1 = rad$	Winkel zwischen der Projektion von r auf die xy -Ebene und der x -Achse
ϕ	ein Winkel	$1 = rad$	

Tab. A.1.: (Konstanten: Fortsetzung)

$\phi(\mathbf{r})$	das Gravitationspotential	$\frac{J}{kg} = \frac{m^2}{s^2}$	$\phi(\mathbf{r}) = \frac{E_{pot,Gravitation}}{m_0}$
ϕ	Fluss	$\frac{kg}{s}$	
φ	ein Winkel	$1 = rad$	
f	Steigung der Weltlinie	1	
f	Faktor der Lorentzkontraktion	1	
F	Kraft	$N = \frac{m \cdot kg}{s^2}$	$F = \mathbf{F} $
\mathbf{F}	Kraftvektor	$N = \frac{m \cdot kg}{s^2}$	(Newton)
F_C	Corioliskraft	$N = \frac{m \cdot kg}{s^2}$	$F_C = \mathbf{F}_C $
\mathbf{F}_C	Corioliskraftvektor	$N = \frac{m \cdot kg}{s^2}$	(Newton)
\mathbf{F}_{ai}	Kraftvektoren der äusseren Kräfte bei einem Teilchensystem	$N = \frac{m \cdot kg}{s^2}$	(Newton)
\mathbf{F}_{ij}	Kraftvektoren der inneren Kräfte bei einem Teilchensystem	$N = \frac{m \cdot kg}{s^2}$	(Newton)
\mathbf{F}_a	Kraftvektor der resultierenden äusseren Kraft	$N = \frac{m \cdot kg}{s^2}$	(Newton)
\mathbf{F}_D	Kraftvektor der Dämpfungskraft	$N = \frac{m \cdot kg}{s^2}$	(Newton)
\mathbf{F}_G	Gewichtskraft	$N = \frac{m \cdot kg}{s^2}$	(Newton)
\mathbf{F}_{GR}	Gleitreibungskraft	$N = \frac{m \cdot kg}{s^2}$	(Newton)
\mathbf{F}_{HR}	Haftreibungskraft	$N = \frac{m \cdot kg}{s^2}$	(Newton)
\mathbf{F}_R	Kraftvektor der Rückstosskraft	$N = \frac{m \cdot kg}{s^2}$	(Newton)
\mathbf{F}_{RR}	Rollreibungskraft	$N = \frac{m \cdot kg}{s^2}$	(Newton)
\mathbf{F}_T	Trägheitskraft	$N = \frac{m \cdot kg}{s^2}$	(Newton)
$\mathbf{F}_V(\mathbf{r})$	Volumenkraft	$\frac{N}{m^3} = \frac{kg}{m^2 \cdot s^2}$	(Newton)
G			
grad	Gradient	$\frac{1}{m}$	
Γ	Zirkulation	$\frac{m^2}{s}$	

Tab. A.1.: (Konstanten: Fortsetzung)

<i>g</i>	Feldvektor des Gravitationsfeldes	$\frac{m}{s^2}$	
<i>g</i>	Betrag des Feldvektors des Gravitationsfeldes	$\frac{m}{s^2}$	$g = 9.81 \frac{m}{s^2}$ (dies gilt in Bodennähe, sonst ist <i>g</i> eine Variable!)
<i>G</i>	Gebiet		
<i>G</i>	Gravitationskonstante	$\frac{m^3 kg}{s^2}$	$G = 6.6742 \cdot 10^{-11} \frac{m^3 kg}{s^2}$
<i>G</i>	der Schubmodul oder der Torsionsmodul	$\frac{N}{m^2}$	
H			
<i>h</i>	Höhe der Flüssigkeitssäule	<i>m</i>	
I			
<i>f</i>	Integralzeichen		
\oint	Linienintegral entlang eines geschlossenen Weges		
<i>i</i>	Laufindex		$i \in \mathbb{Z}$
<i>i</i>	die imaginäre Einheit	1	$i = \sqrt{-1}$ (Schreibweise in der Mathematik und in der Physik)
<i>I</i>	Strom	<i>A</i>	(Ampère)
<i>I</i>	Lichtstärke	<i>cd</i>	(candela)
<i>I</i>	Trägheitsmoment	$m^2 kg$	
I	Trägheitstensor	$m^2 kg$	3×3 -Komponenten
I_S	Trägheitsmoment bezüglich des Schwerpunktes	$m^2 kg$	
\overleftrightarrow{I}_0	Trägheitstensor	$m^2 kg$	
J			
<i>j</i>	Laufindex		$j \in \mathbb{Z}$
<i>j</i>	die imaginäre Einheit	1	$j = \sqrt{-1}$ (Schreibweise in der Elektrotechnik)
<i>j</i>	Stromdichte	$\frac{kg}{m^2 s}$	

Tab. A.1.: (Konstanten: Fortsetzung)

K			
κ	Kompressibilität	$\frac{m^2}{N} = \frac{m \cdot s^2}{kg}$	
k	eine Konstante		
k	Laufindex		$k \in \mathbb{Z}$
k	Federkonstante	$\frac{N}{m} = \frac{kg}{s^2}$	
k	Wellenzahl	$\frac{1}{m}$	oft verwenden Spektroskopiker die Einheit cm^{-1}
\mathbf{k}	Wellenvektor	$\frac{1}{m}$	$k = \mathbf{k} $
L			
λ	Wellenlänge	m	
Δ	Laplace-Operator	$\frac{1}{m^2}$	$\Delta = \text{div grad}$
ℓ	Länge	m	
l	Länge	m	
$\ln(x)$	natürlicher Logarithmus		
$\lim_{x \rightarrow 0} f(x)$	Limes (Grenzwert) von $f(x)$ wenn x gegen 0 geht		
\mathbf{L}	Drehimpuls	$\frac{m^2 \cdot kg}{s}$	
\mathbf{L}_0	Drehimpuls bezüglich des Punktes 0	$\frac{m^2 \cdot kg}{s}$	
L	Länge	m	
L	Pendellänge	m	
M			
μ	Massenbelegung eines Seils	$\frac{kg}{m}$	$\mu = \rho A$
μ	Poissonzahl oder Querkontraktionszahl	1	
μ	Reduzierte Masse	kg	
μ_{GR}	Gleitreibungskoeffizient		

Tab. A.1.: (Konstanten: Fortsetzung)

μ_{HR}	Haftreibungskoeffizient		
μ_{RR}	Rollreibungskoeffizient		
m	Masse	kg	(Kilogramm)
m_0	Ruhemasse	kg	(Kilogramm)
m_s	schwere Masse	kg	(Kilogramm)
m_t	träge Masse	kg	(Kilogramm)
m_E	Masse der Erde	kg	$m_E = 5.98 \cdot 10^{24} kg$
m_M	Masse des Mondes	kg	$m_M = 7.3 \cdot 10^{22} kg$
M	Metazentrum eines schwimmenden Körpers		
M	Drehmoment	$Nm = \frac{m^2 kg}{s^2}$	$M = \frac{dL}{dt}$
M_0	Drehmoment bezüglich des Punktes 0	$Nm = \frac{m^2 kg}{s^2}$	$M_0 = \frac{dL_0}{dt}$
<hr/>			
N			
ν	Frequenz	$Hz = \frac{1}{s}$	
n	Anzahl		$j \in \mathbb{N}$
n	Stoffmenge	mol	(Mol)
\mathbf{n}	Normaleneinheitsvektor		
<hr/>			
O			
$O(n)$	vernachlässigte Terme der Ordnung n		
<hr/>			
P			
π	Verhältnis zwischen Kreisumfang und Durchmesser		$\pi = 3.141592653589793$
p	Impuls	$\frac{m kg}{s}$	$p = mv$
\mathbf{p}	Impulsvektor	$\frac{m kg}{s}$	$p = mv$
p	Druck	$Pa = \frac{N}{m^2} = \frac{kg}{m s^2} = \frac{J}{m^3}$	(Pascal)
P	ein Punkt		

Tab. A.1.: (Konstanten: Fortsetzung)

P	Leistung	$W = \frac{J}{s} = \frac{m^2 kg}{s^3}$	(Watt)
<hr/>			
Q			
Q	ein Punkt		
Q	Güte	1	
Q	Wärme	$J = \frac{m^2 kg}{s^2}$	(Joule)
<hr/>			
R			
rot	Rotation		
ρ	die Radius-Koordinate in Zylinderkoordinaten	m	
$\rho(\mathbf{r})$	die Massendichte	$\frac{kg}{m^3}$	
$\rho_m(\mathbf{r})$	die Massendichte	$\frac{kg}{m^3}$	
\mathbf{r}	Ortsvektor	m	
r	Betrag des Ortsvektors	m	
r	die Radius-Koordinate in Kugelkoordinaten	m	
\mathbf{r}_S	Ortsvektor des Schwer- punktes	m	
r_E	Erdradius	m	$r_E = 6.38 \cdot 10^6 m$
r_M	Radius des Mondes	m	$r_M = 1.74 \cdot 10^6 m$
r_{EM}	Abstand Erde-Mond	m	$r_{EM} = 3.84 \cdot 10^8 m$
$R(s)$	Krümmungsradius	m	
R	Radius einer Kugel	m	
R	Erdradius	m	$R = r_E = 6.38 \cdot 10^6 m$
Re	Reynoldszahl	1	
<hr/>			
S			
$\sin(\varphi)$	Sinus		
Σ	Summenzeichen		
σ	Spannung	$\frac{N}{m^2}$	

Tab. A.1.: (Konstanten: Fortsetzung)

σ_s	Oberflächenspannung	$\frac{N}{m}$	
σ_F	Festigkeitsgrenze oder Fließgrenze	$\frac{N}{m^2}$	
σ_P	Proportionalitätsgrenze	$\frac{N}{m^2}$	
σ_S	Streckgrenze	$\frac{N}{m^2}$	
σ_x	Standardabweichung des Messwertes x (Siehe Gleichung (2.1.17))		
$\sigma_{\langle x \rangle}$	Standardabweichung des Mittelwertes $\langle x \rangle$ (Sie- he Gleichung (2.1.18))		
s	Strecke entlang einer Bahn	m	
ds	differentielle Länge ent- lang einer Bahn	m	
S	Schwerpunkt		
S	eine geschlossene Ober- fläche		
T			
θ	eine der sphärischen Koordinaten („90°- Breitengrad“)	$1 = rad$	(Winkel zwischen z - Achse und r)
θ	ein Winkel	$1 = rad$	(Winkel zwischen z - Achse und r)
τ	Tangenteneinheitsvektor		
τ	Scherspannung oder Schubspannung	$\frac{N}{m^2} = \frac{kg}{m \cdot s^2}$	(z.B. radioaktiver Zer- fall)
τ	Zeitkonstante	s	(z.B. radioaktiver Zer- fall)
τ	Zeit	s	(z.B. in Integralen)
$\hat{\tau}$	Zeit	s	(z.B. in Integralen)
Θ	Winkel	$1 = rad$	
t	Zeit	s	(Sekunde)
t_0	Zeit	s	(Sekunde)
$\tan(\varphi)$	Tangens		
T	Temperatur	K	(Kelvin)

Tab. A.1.: (Konstanten: Fortsetzung)

T	Zeit	s	
T	Gesamtdauer	s	
T	Periodendauer	s	
T_0	Periodendauer	s	
U			
\mathbf{u}	Geschwindigkeitsvektor	$\frac{m}{s}$	
u	Betrag des Geschwindigkeitsvektors	$\frac{m}{s}$	$u = \mathbf{u} $
U	Geschwindigkeitspotential	$\frac{m^2}{s}$	
V			
v	Betrag des Geschwindigkeitsvektors	$\frac{m}{s}$	$v = \mathbf{v} $
\mathbf{v}	Geschwindigkeitsvektor	$\frac{m}{s}$	
v_0	Anfangsgeschwindigkeit	$\frac{m}{s}$	
\mathbf{v}_S	Geschwindigkeitsvektor des Schwerpunktes	$\frac{m}{s}$	
W			
ω	Winkelgeschwindigkeit	$\frac{1}{s} = \frac{rad}{s}$	$\omega = \dot{\phi}$
w	Energiedichte der elastischen Deformation	$\frac{N}{m^2}$	
w	Betrag des Geschwindigkeitsvektors	$\frac{m}{s}$	$w = \mathbf{w} $
\mathbf{w}	Geschwindigkeitsvektor	$\frac{m}{s}$	
W	Arbeit	$J = \frac{m^2 kg}{s^2}$	(Joule)
X			
x	Ortskoordinate bei kartesischen Koordinaten	m	(Meter)
x_0	Ausgangsposition	m	
Y			
y	Ortskoordinate bei kartesischen Koordinaten	m	(Meter)

Tab. A.1.: (Konstanten: Fortsetzung)

Z			
ζ	Volumenviskosität	$\frac{Ns}{m^2}$	
z	Ortskoordinate bei kartesischen Koordinaten und Zylinderkoordinaten	m	(Meter)
z	eine allgemeine komplexe Zahl		

Tab. A.2.: Vorfaktoren von Einheiten

Symbol	Multiplikator	Name	Bemerkungen
y	$10^{-24} = (10^{-3})^8$	Yokto	bedeutet acht [Wik14]
z	$10^{-21} = (10^3)^7$	Zepto	bedeutet sieben [Wik14]
a	10^{-18}	Atto	bedeutet achtzehn [Wik14]
f	10^{-15}	Femto	bedeutet fünfzehn [Wik14]
p	10^{-12}	Piko	bedeutet klein [Wik14]
n	10^{-9}	Nano	bedeutet Zwerg [Wik14]
μ	10^{-6}	Mikro	bedeutet klein [Wik14]
m	10^{-3}	Milli	bedeutet tausendster [Wik14]
c	10^{-2}	Zenti	bedeutet hundertster [Wik14]
d	10^{-1}	Dezi	bedeutet zehnter [Wik14]
da	10^1	Deka	bedeutet zehn [Wik14]
h	10^2	Hekto	bedeutet hundert [Wik14]
k	10^3	Kilo	bedeutet tausend [Wik14]
M	10^6	Mega	bedeutet gross [Wik14]
G	10^9	Giga	bedeutet Riese [Wik14]
T	$10^{12} = (10^3)^4$	Tera	bedeutet viermal [Wik14]
P	$10^{15} = (10^3)^5$	Peta	bedeutet fünf [Wik14]
E	$10^{18} = (10^3)^6$	Exa	bedeutet sechs [Wik14]
Z	$10^{21} = (10^3)^7$	Zetta	bedeutet sieben [Wik14]
Y	$10^{24} = (10^3)^8$	Yotta	bedeutet acht [Wik14]

Tab. A.3.: Griechische Buchstaben

Symbol	Name	Symbol	Name
α	kleines Alpha		
β	kleines Beta		
γ	kleines Gamma	Γ	grosses Gamma
δ	kleines Delta	Δ	grosses Delta
ϵ	kleines Epsilon	ϵ	kursives kleines Epsilon
ζ	kleines Zeta		
η	kleines Eta		
θ	kleines Theta	Θ	grosses Theta
ϑ	kursives kleines Theta		
ι	kleines Jota		
κ	kleines Kappa		
λ	kleines Lambda	Λ	grosses Lambda
μ	kleines Mü		
ν	kleines Nü		
ξ	kleines Xi	Ξ	grosses Xi
\omicron	kleines Omicron		
π	kleines Pi	Π	grosses Pi
ϖ	kursives kleines Pi		
ρ	kleines Rho	ϱ	kursives kleines Rho
σ	kleines Sigma	Σ	grosses Sigma
ς	kursives kleines Sigma		
τ	kleines Tau		
υ	kleines Upsilon	Υ	grosses Upsilon
ϕ	kleines Phi	Φ	grosses Phi
φ	kursives kleines Phi		
χ	kleines Chi		
ψ	kleines Psi	Ψ	grosses Psi
ω	kleines Omega	Ω	grosses Omega
\digamma	Digamma	\beth	Beth
\gimel	Gimel	\daleth	Daleth
\aleph	Aleph		

B. Konstanten

Tab. B.1.: Konstanten

Werte	Bemerkungen
$h = 6.626\,068\,96 \cdot 10^{-34} \frac{\text{J}}{\text{s}}$	Plancksches Wirkungsquantum
$N_A = 6.023 \cdot 10^{23} \frac{1}{\text{mol}}$	Avogadro-Konstante
$k = 1.380\,650\,4 \cdot 10^{-23} \frac{\text{J}}{\text{K}}$	Boltzmann-Konstante
$e = 1.602\,176\,487 \cdot 10^{-19} \text{C}$	Elementarladung
$\mu_0 = 4\pi \cdot 10^{-7} \text{NA}^{-2}$	Permeabilität des Vakuums
$\epsilon_0 = 8.854\,187\,81 \cdot 10^{-12} \frac{\text{C}^2}{\text{Nm}^2}$	Permittivität des Vakuums
$F = 96\,485.3399 \frac{\text{C}}{\text{mol}}$	Faradaykonstante
$g_n = 9.806\,65 \text{ms}^{-2}$	Normalfallbeschleunigung
$G = 6.6742 \cdot 10^{-11} \frac{\text{m}^3}{\text{kg s}^2}$	Gravitationskonstante
$c = 299\,792\,458 \frac{\text{m}}{\text{s}}$	Lichtgeschwindigkeit
$m_e = 0.510\,999 \text{MeV}/c^2 = 5.485\,799 \cdot 10^{-4} \text{u}$	Elektronenmasse
$m_p = 0.938\,272\,1 \text{GeV}/c^2 = 1.007\,276\,5 \text{u}$	Protonenmasse
$m_n = 0.939\,565\,4 \text{GeV}/c^2 = 1.008\,664\,9 \text{u}$	Neutronenmasse
$u = 1.660\,538\,7 \cdot 10^{-27} \text{kg}$	Atomare Masseneinheit
$\mu_B = 9.274\,009\,68(20) \cdot 10^{-24} \frac{\text{J}}{\text{T}}$	Bohrsches Magneton
$m_E = 5.9736 \cdot 10^{24} \text{kg}$	Masse der Erde
$r_E = 6\,371\,000 \text{m}$	Erdradius
$\rho = 1.3 \text{kgm}^{-3}$	Dichte von Luft
$1 \text{AU} = 1.495\,578\,70 \cdot 10^{11} \text{m}$	Astronomische Einheit
$1 \text{ly} = 9.461 \cdot 10^{15} \text{m}$	Lichtjahr
$T_{\text{Tag}} = 86\,400 \text{s}$	Sonntag
$\eta_{\text{H}_2\text{O}, 20^\circ} = 0.001\,02 \frac{\text{Ns}}{\text{m}^2}$	Viskosität des Wassers bei 20°
$\rho_{\text{H}_2\text{O}, 20^\circ} = 998.20 \frac{\text{kg}}{\text{m}^3}$	Dichte des Wassers bei 20°

C. Einige notwendige mathematische Verfahren

C.1. Ableitung

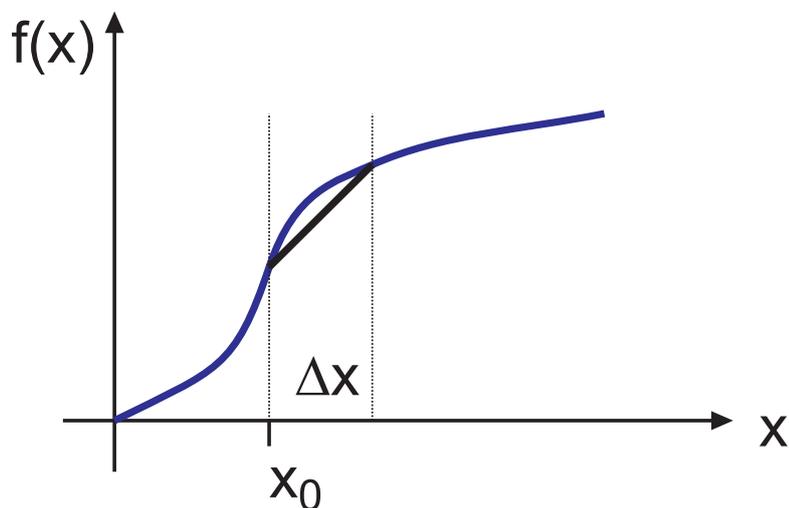


Abb. C.1.: Berechnung der Ableitung

d.h. die Steigung einer Kurve oder die Änderung finden

$$\frac{df(x)}{dx} = f'(x) = \lim_{\Delta x \rightarrow 0} \frac{f(x + \Delta x) - f(x)}{\Delta x} \quad (\text{C.1.1})$$

Gesetze beim Ableiten:

$$\frac{d}{dx} (f(x) \cdot g(x)) = \left(\frac{d}{dx} f(x) \right) \cdot g(x) + f(x) \left(\frac{d}{dx} g(x) \right) \quad (\text{C.1.2})$$

$$\frac{d}{dx} f(g(x)) = \left(\frac{d}{du} f(u) \right) \frac{dg(x)}{dx} \text{ mit } u = g(x) \quad (\text{C.1.3})$$

$f(x)$	$f'(x)$
$\sin(x)$	$\cos(x)$
$\cos(x)$	$-\sin(x)$
$\ln(x)$	$\frac{1}{x}$
e^x	e^x

Tab. C.1.: Beispiele für Ableitungen

C.2. Integration

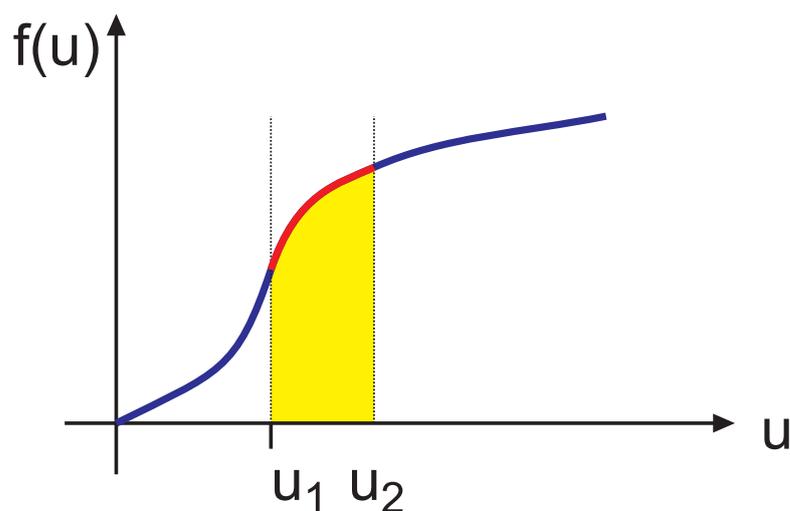


Abb. C.2.: Integration einer Funktion

Integrieren, d.h. Fläche unter der Kurve oder den „zurückgelegten“ Weg bestimmen

$$\int_{u_1}^{u_2} f(u) du = \lim_{n \rightarrow \infty} \sum_{j=0}^{n-1} f\left(u_1 + j \frac{u_2 - u_1}{n}\right) \cdot \left(\frac{u_2 - u_1}{n}\right) \quad (\text{C.2.1})$$

Die verwendeten Symbole sind nebensächlich. Man kann mathematische Operationen mit allen Symbolen durchführen, z.B. die Integration mit u .

$f(t)$	$\int f(\tau)d\tau$	
t^n	$\frac{1}{n+1}t^{n+1}$	wobei $n \neq -1$
$\sin(t)$	$-\cos(t)$	
$\cos(t)$	$\sin(t)$	
e^t	e^t	
$\frac{1}{t}$	$\ln(t)$	

Tab. C.2.: Beispiele für Integrale

Gesetze der Integration

$$\int (g(x) + h(x)) dx = \int g(x) dx + \int h(x) dx \quad (\text{C.2.2})$$

$$\int (g(x) \cdot h'(x)) dx = g(x) h(x) - \int g'(x) h(x) dx \quad (\text{C.2.3})$$

C.3. Ableitungen zur näherungsweise Berechnung von Funktionswerten

Eine allgemeine Funktion $f(x)$, die genügend oft stetig differenzierbar ist, soll in der Nähe des Wertes x_0 angenähert werden (Siehe auch die Ausführungen über Taylorreihen in [E.3](#)).

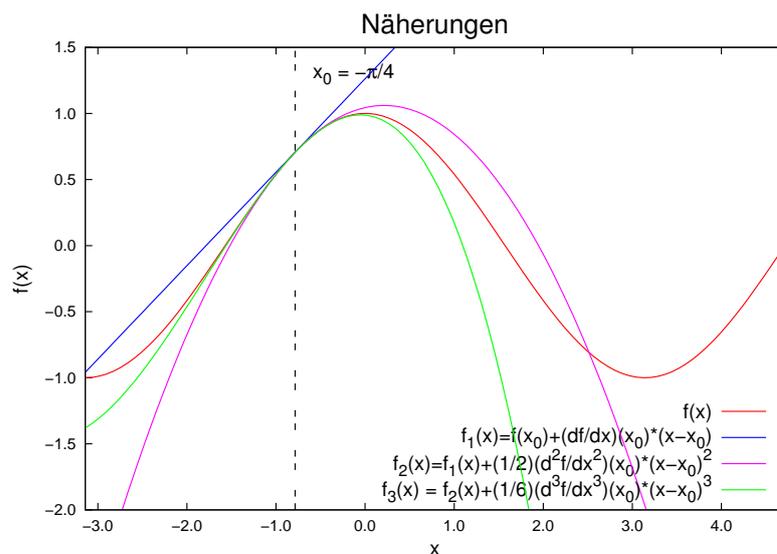


Abb. C.3.: Approximationen der Funktion $f(x) = \cos(x)$ bei $x = -\pi/4$ mit dem Grad 1, 2 und 3.

Abbildung C.3 zeigt, wie die Funktion $\cos(x)$ an der Stelle $x_0 = -\pi/4$ angenähert wird. Die Funktion und die ersten drei Ableitungen sind

$$\begin{aligned}
 f(x) &= \cos(x) & \frac{d}{dx} f(x) &= -\sin(x) & (C.3.1) \\
 \frac{d^2}{dx^2} f(x) &= -\cos(x) & \frac{d^3}{dx^3} f(x) &= \sin(x)
 \end{aligned}$$

In nullter Näherung würde man sagen, dass $\cos(x) = 1/\sqrt{2} + O(1)$ ist in der Umgebung von $x_0 = -\pi/4$. Das Symbol $O(1)$ bedeutet, dass Terme von x mit dem Exponenten grösser oder gleich 1 vernachlässigt wurden.

In erster oder linearer Näherung hätten wir $\cos(x) = 1/\sqrt{2} - 1/\sqrt{2}(x - (-\pi/4)) + O(2) = 1/\sqrt{2}(1 - (x + \pi/4)) + O(2)$. Hier sind Terme mit dem Exponenten 2 oder mehr vernachlässigt worden.

Die nächste Näherung, die 2., nimmt auch die quadratischen oder paraboloiden Anteile mit. Hier wäre $\cos(x) = 1/\sqrt{2} - 1/\sqrt{2}(x - (-\pi/4)) - 1/\sqrt{2}(x - (-\pi/4))^2 + O(3) = 1/\sqrt{2}(1 - (x + \pi/4) - (x + \pi/4)^2) + O(3)$.

Allgemein sind die verschiedenen Approximationen

$$f(x_0 + \Delta x) \approx f_0(\Delta x) = f(x_0) + O(1) \quad (\text{C.3.2})$$

$$f(x_0 + \Delta x) \approx f_1(\Delta x) = f(x_0) + \left. \frac{df(x)}{dx} \right|_{x=x_0} \Delta x + O(2)$$

$$f(x_0 + \Delta x) \approx f_2(\Delta x) = f(x_0) + \left. \frac{df(x)}{dx} \right|_{x=x_0} \Delta x + \left. \frac{d^2 f(x)}{dx^2} \right|_{x=x_0} \Delta x^2 + O(3)$$

$$f(x_0 + \Delta x) \approx f_3(\Delta x) = f(x_0) + \left. \frac{df(x)}{dx} \right|_{x=x_0} \Delta x + \left. \frac{d^2 f(x)}{dx^2} \right|_{x=x_0} \Delta x^2 + \left. \frac{d^3 f(x)}{dx^3} \right|_{x=x_0} \Delta x^3 + O(4)$$

Mit $x = x_0 + \Delta x$ lauten die Gleichungen

$$f(x) \approx f_0(x) = f(x_0) + O(1) \quad (\text{C.3.3})$$

$$f(x) \approx f_1(x) = f(x_0) + \left. \frac{df(x)}{dx} \right|_{x=x_0} (x - x_0) + O(2)$$

$$f(x) \approx f_2(x) = f(x_0) + \left. \frac{df(x)}{dx} \right|_{x=x_0} (x - x_0) + \left. \frac{d^2 f(x)}{dx^2} \right|_{x=x_0} (x - x_0)^2 + O(3)$$

$$f(x) \approx f_3(x) = f(x_0) + \left. \frac{df(x)}{dx} \right|_{x=x_0} (x - x_0) + \left. \frac{d^2 f(x)}{dx^2} \right|_{x=x_0} (x - x_0)^2 + \left. \frac{d^3 f(x)}{dx^3} \right|_{x=x_0} (x - x_0)^3 + O(4)$$

oder allgemein

$$f(x) = \sum_{j=0}^{\infty} \frac{1}{j!} \left. \frac{d^j f(x)}{dx^j} \right|_{x=x_0} (x - x_0)^j \quad (\text{C.3.4})$$

Dabei ist $j! = 1 \cdot 2 \cdot \dots \cdot j$ die FAKULTÄT von j , Per Definition ist $0! = 1$. Die nullte-Ableitung ist einfach die Funktion selber.

Als Beispiel betrachten wir $\cos(x)$ an der Stelle $x_0 = -\pi/4$. Wir haben

$$\begin{aligned} f(-\pi/4) &= \frac{1}{\sqrt{2}} & \left. \frac{df(x)}{dx} \right|_{x=-\pi/4} &= -\frac{1}{\sqrt{2}} \\ \left. \frac{d^2 f(x)}{dx^2} \right|_{x=-\pi/4} &= -\frac{1}{\sqrt{2}} & \left. \frac{d^3 f(x)}{dx^3} \right|_{x=-\pi/4} &= \frac{1}{\sqrt{2}} \end{aligned} \quad (\text{C.3.5})$$

und

$$f(x) \approx f_0(x) = \frac{1}{\sqrt{2}} + O(1) \quad (\text{C.3.6})$$

$$f(x) \approx f_1(x) = f(-\pi/4) + \left. \frac{df(x)}{dx} \right|_{x=-\pi/4} (x + \pi/4) + O(2)$$

$$f(x) \approx f_2(x) = f(-\pi/4) + \left. \frac{df(x)}{dx} \right|_{x=-\pi/4} (x + \pi/4) + \left. \frac{d^2 f(x)}{dx^2} \right|_{x=-\pi/4} (x + \pi/4)^2 + O(3)$$

$$f(x) \approx f_3(x) = f(-\pi/4) + \left. \frac{df(x)}{dx} \right|_{x=-\pi/4} (x + \pi/4) + \left. \frac{d^2 f(x)}{dx^2} \right|_{x=-\pi/4} (x + \pi/4)^2 + \left. \frac{d^3 f(x)}{dx^3} \right|_{x=-\pi/4} (x + \pi/4)^3 + O(4)$$

Diese Kurven werden in Abbildung C.3 gezeigt.

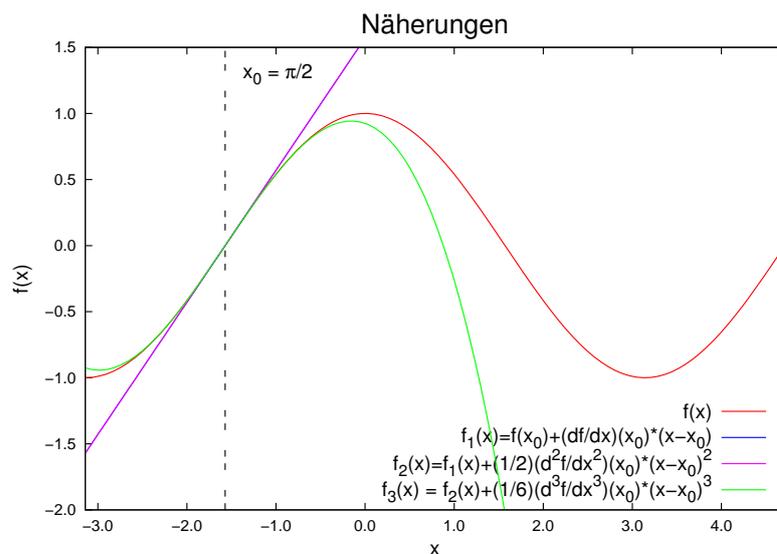


Abb. C.4.: Approximationen der Funktion $f(x) = \cos(x)$ bei $x = -\pi/2$ mit dem Grad 1, 2 und 3.

Abbildung C.4 zeigt die Approximation für $x_0 = -\pi/2$. Hier ist der Funktionswert wie auch die zweite Ableitung null, so dass eine lineare Approximation resultiert. Erst die dritte Ableitung ist wieder ungleich null.

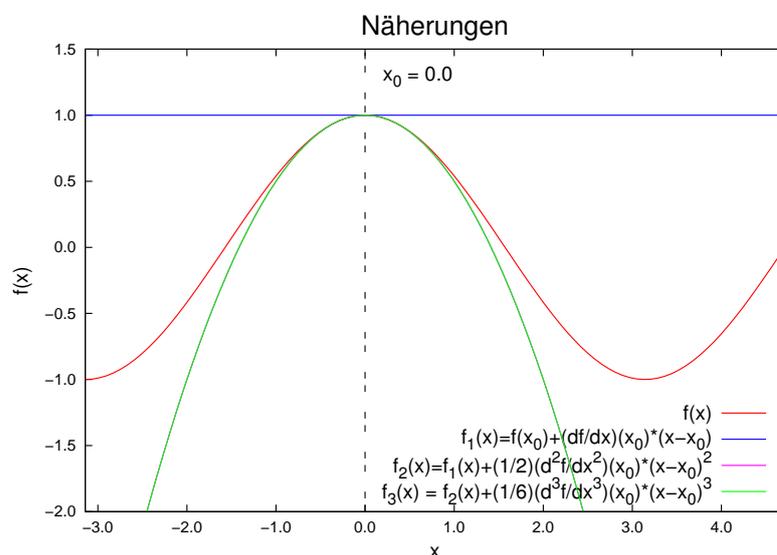


Abb. C.5.: Approximationen der Funktion $f(x) = \cos(x)$ bei $x = 0$ mit dem Grad 1, 2 und 3.

Abbildung C.5 zeigt die Approximationen bei $x_0 = 0$. Hier ist die erste und die dritte Ableitung null, so dass nur die zweite übrig bleibt.

C.4. Vektoren

beschreiben Orte oder gerichtete Grössen

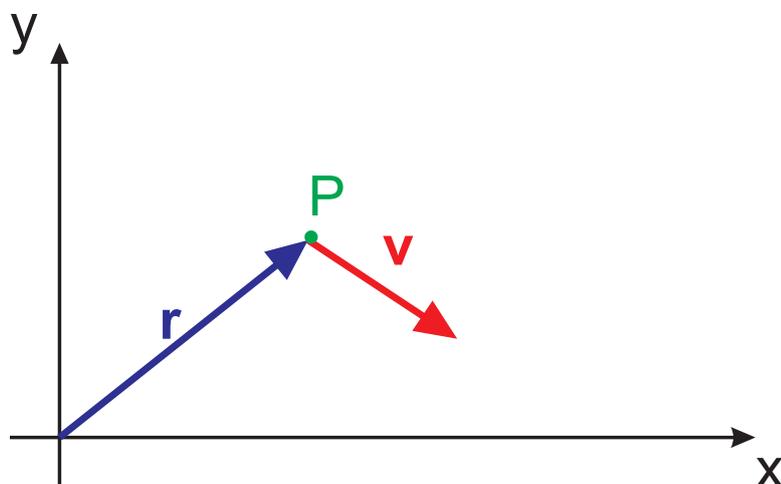


Abb. C.6.: Definition von Vektoren. \mathbf{r} ist ein Ortsvektor, \mathbf{v} der Geschwindigkeitsvektor.

$$\vec{r} = \mathbf{r} = \begin{pmatrix} x \\ y \end{pmatrix}$$

$$\vec{v} = \mathbf{v} = \begin{pmatrix} v_x \\ v_y \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \dot{x} \\ \dot{y} \end{pmatrix}$$

Die Ableitung nach der Zeit wird auch als

$$\dot{\mathbf{x}} = \frac{d\mathbf{x}}{dt}$$

geschrieben.

Addition:

$$\mathbf{a} + \mathbf{b} = \begin{pmatrix} a_x \\ a_y \\ b_z \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} b_x \\ b_y \\ b_z \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} a_x + b_x \\ a_y + b_y \\ d_z + b_z \end{pmatrix} \quad (\text{C.4.1})$$



Versuch 77:  **Versuch zur Vorlesung:**
Kraft-Polygon (Versuchskarte M-28)

Länge eines Vektors

$$|\mathbf{a}| = \sqrt{a_x^2 + b_y^2 + a_z^2} \quad (\text{C.4.2})$$

Skalarprodukt

$$\mathbf{a} \cdot \mathbf{b} = a_x b_x + a_y b_y + a_z b_z = |\mathbf{a}| |\mathbf{b}| \cdot \cos(\angle \mathbf{a}, \mathbf{b}) \quad (\text{C.4.3})$$

der Einheitsvektor \mathbf{e}_x ist ein Vektor der Länge 1, der in die x -Richtung zeigt.
Vektorprodukt

$$\mathbf{a} \times \mathbf{b} = \begin{pmatrix} a_x \\ a_y \\ a_z \end{pmatrix} \times \begin{pmatrix} b_x \\ b_y \\ b_z \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} a_y b_z - a_z b_y \\ a_z b_x - a_x b_z \\ a_x b_y - a_y b_x \end{pmatrix} \quad (\text{C.4.4})$$

C.4.1. Gesetze

Für die Orientierung der Vektoren gilt:

$$\mathbf{a} \times \mathbf{b} \perp \mathbf{a} \quad (\text{C.4.5})$$

$$\mathbf{a} \times \mathbf{b} \perp \mathbf{b} \quad (\text{C.4.6})$$

$$|\mathbf{a} \times \mathbf{b}| = |\mathbf{a}| |\mathbf{b}| \cdot \sin(\angle \mathbf{a}, \mathbf{b}) \quad (\text{C.4.7})$$

C.4.1.1. Spatprodukt

$$\mathbf{a} \cdot (\mathbf{b} \times \mathbf{c}) = \mathbf{b} \cdot (\mathbf{c} \times \mathbf{a}) = -\mathbf{b} \cdot (\mathbf{a} \times \mathbf{c}) \quad (\text{C.4.8})$$

Das Spatprodukt berechnet das VOLUMEN des durch \mathbf{a} , \mathbf{b} , \mathbf{c} aufgespannten Spates.

C.4.1.2. Orthogonalität zweier Vektoren testen

Gegeben seien zwei Vektoren \mathbf{a} und \mathbf{b} . Die Projektion von \mathbf{a} auf \mathbf{b} , das heisst, die Komponente von \mathbf{a} in die Richtung von \mathbf{b} ist

$$a_b = a_{\text{in Richtung } \mathbf{b}} = \mathbf{a} \cdot \mathbf{e}_b = \mathbf{a} \cdot \frac{\mathbf{b}}{|\mathbf{b}|} = \mathbf{a} \cdot \frac{\mathbf{b}}{b} \quad (\text{C.4.9})$$

In kartesischen Koordinaten heisst dies

$$a_b = \frac{a_x b_x + a_y b_y + a_z b_z}{\sqrt{b_x^2 + b_y^2 + b_z^2}} \quad (\text{C.4.10})$$

Beispiel:

Sei $\mathbf{a} = (3, 2, -2)$ und $\mathbf{b} = (-2, 0, 1)$. Dann ist

$$a_b = \frac{3 \cdot (-2) + 2 \cdot 0 + (-2) \cdot 1}{\sqrt{(-2)^2 + 0^2 + 1^2}} = \frac{-6 - 2}{\sqrt{5}} = \frac{-8}{\sqrt{5}} = -\frac{8}{\sqrt{5}}$$

Beispiel:

Sei $\mathbf{a} = (3, 2, -2)$ und $\mathbf{b} = (0, 0, 1)$. Dann ist

$$a_b = \frac{3 \cdot 0 + 2 \cdot 0 + (-2) \cdot 1}{\sqrt{0^2 + 0^2 + 1^2}} = \frac{-2}{\sqrt{1}} = -2$$

Dis ist die z -Komponente von \mathbf{a} .

D. Skalarprodukt und Vektorprodukt in kartesischen Koordinaten

Wir betrachten die zwei Vektoren

$$\mathbf{a} = \begin{pmatrix} a_x \\ a_y \\ a_z \end{pmatrix} \quad \text{und} \quad \mathbf{b} = \begin{pmatrix} b_x \\ b_y \\ b_z \end{pmatrix}$$

Das Skalarprodukt zweier Vektoren \mathbf{a} und \mathbf{b} ist

$$\mathbf{a} \cdot \mathbf{b} = a_x b_x + a_y b_y + a_z b_z$$

Das Vektorprodukt der beiden Vektoren ist

$$\mathbf{a} \times \mathbf{b} = \begin{pmatrix} a_y b_z - a_z b_y \\ a_z b_x - a_x b_z \\ a_x b_y - a_y b_z \end{pmatrix}$$

E. Differentiation und Integration

E.1. Differentiationsregeln

Einige Differentiationsregeln sind

Definition der Ableitung	$u = f(t)$	$u' = \frac{du}{dt} = f'(t) = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{f(t+\Delta t) - f(t)}{\Delta t}$
Partielle Ableitung	$u = f(x, y, z, \dots, t)$	$\frac{\partial u}{\partial x} = \lim_{\Delta x \rightarrow 0} \frac{f(x+\Delta x, y, z, \dots, t) - f(x, y, z, \dots, t)}{\Delta x}$
Andere Schreibweise	$u = f(t)$	$\frac{du}{dt} = \frac{d}{dt} u = \frac{d}{dt} f(t)$
Konstanter Faktor	$u = f(x), c = \text{const}$	$\frac{dcu}{dx} = c \frac{du}{dx}$
Summenregel	$u = f(t), v = g(t)$	$\frac{d(u+v)}{dt} = \frac{du}{dt} + \frac{dv}{dt}$
Produktregel	$u = f(t), v = g(t)$	$\frac{d(uv)}{dt} = u \frac{dv}{dt} + v \frac{du}{dt}$
Bruch	$u = f(t), v = g(t)$	$\frac{d}{dt} \left(\frac{u}{v} \right) = \frac{v \frac{du}{dt} - u \frac{dv}{dt}}{v^2}$
Kettenregel	$u = f(v), v = g(t)$	$\frac{df(g(t))}{dt} = \frac{df(v)}{dv} \frac{dv}{dt} = \frac{df(v)}{dv} \frac{dg(t)}{dt}$
logarithmische Ableitung	$u = f(x)$	$\frac{d \ln u}{dx} = \frac{\frac{dy}{dx}}{y}$

Tab. E.1.: Differentiationsregeln

E.2. Differentiation einfacher Funktionen

Funktion	n-te Ableitung
x^m	$m(m-1)(m-2)\dots(m-n+1)x^{m-n}$ bei ganzzahligem m und n und $m > n$ ist die n-te Ableitung null
$\ln x$	$(-1)^{n-1}(n-1)! x^{-n}$
$\log_a(x)$	$(-1)^{n-1} \frac{(n-1)!}{\ln a} x^{-n}$
e^{kx}	$k^n e^{kx}$
a^{kx}	$(k \ln a)^n a^{kx}$
$\sin(kx)$	$k^n \sin\left(kx + \frac{n\pi}{2}\right)$
$\cos(kx)$	$k^n \cos\left(kx + \frac{n\pi}{2}\right)$

Tab. E.2.: Ableitung einiger Funktionen

Beispiel:

$$y = (5x^2 - 3x + 2)^{6x}$$

soll differenziert werden. Wir verwenden die logarithmische Ableitung.

$$\ln(y) = 6x \ln(5x^2 - 3x + 2) \quad \left| \frac{d}{dx} \right.$$

$$\frac{d}{dx}(\ln(y)) = \frac{d}{dx} \left(6x \ln(5x^2 - 3x + 2) \right) \quad \left| \text{ableiten, Produktregel rechts} \right.$$

$$\frac{y'}{y} = 6 \ln(5x^2 - 3x + 2) + 6x \frac{d \ln(5x^2 - 3x + 2)}{dx} \quad \left| \text{Kettenregel ganz rechts} \right.$$

$$\frac{y'}{y} = 6 \ln(5x^2 - 3x + 2) + 6x \frac{1}{5x^2 - 3x + 2} \frac{d(5x^2 - 3x + 2)}{dx}$$

$$\frac{y'}{y} = 6 \ln(5x^2 - 3x + 2) + 6x \frac{1}{5x^2 - 3x + 2} (10x - 3) \quad \left| * y \right.$$

$$\frac{dy}{dx} = y' = 6y \ln(5x^2 - 3x + 2) + 6yx \frac{10x - 3}{5x^2 - 3x + 2} \quad \left| y \text{ einsetzen} \right.$$

$$y' = 6(5x^2 - 3x + 2)^{6x} \ln(5x^2 - 3x + 2) + 6(5x^2 - 3x + 2)^{6x} x \frac{10x - 3}{5x^2 - 3x + 2}$$

$$y' = 6(5x^2 - 3x + 2)^{6x} \left[\ln(5x^2 - 3x + 2) + \frac{10x - 3}{5x^2 - 3x + 2} \right]$$

E.3. Taylorreihe und Reihen

Definition

$$f(x) = f(a) + \frac{x-a}{1!} f'(a) + \frac{(x-a)^2}{2!} f''(a) + \dots + \frac{(x-a)^n}{n!} f^{(n)}(a) + \dots$$

andere Schreibweise

$$f(x + \Delta x) = f(x) + \frac{\Delta x}{1!} f'(x) + \frac{(\Delta x)^2}{2!} f''(x) + \dots + \frac{(\Delta x)^n}{n!} f^{(n)}(x) + \dots$$

Beispiel

$$\begin{aligned} f(x + \Delta x) &= \sin(x + \Delta x) \\ &= \sin(x) + \frac{\Delta x}{1!} \cos(x) + \frac{(\Delta x)^2}{2!} f''(x) + \dots \\ &\quad + (-1)^n \frac{(\Delta x)^{2n}}{(2n)!} \sin(x) + \dots + (-1)^n \frac{(\Delta x)^{2n+1}}{(2n+1)!} \cos(x) + \dots \end{aligned}$$

Spezialfall: $x = 0$

$$\sin(\Delta x) = \Delta x - \frac{1}{3!} (\Delta x)^3 + \frac{1}{5!} (\Delta x)^5 + \dots + (-1)^n \frac{(\Delta x)^{2n+1}}{(2n+1)!} + \dots$$

E.4. Einige Reihen

Funktion	Potenzreihe	Konvergenz
$(1 \pm x)^m$	$1 \pm mx + \frac{m(m-1)}{2!}x^2 \pm \frac{m(m-1)(m-2)}{3!}x^3 + \dots$ $+ (\pm 1)^n \frac{m(m-1)\dots(m-n+1)}{n!}x^n + \dots$	$ x \leq 1$
$\sin(x + \Delta x)$	$\sin(x) + \frac{\Delta x}{1!} \cos(x) + \frac{(\Delta x)^2}{2!} f''(x) + \dots$ $+ \frac{(\Delta x)^n}{(n)!} \sin(x + \frac{\pi n}{2}) + \dots$	$ \Delta x < \infty$
$\cos(x + \Delta x)$	$\cos(x) - \Delta x \sin(x) - \frac{\Delta x^2 \cos(x)}{2!} + \frac{\Delta x^3 \sin(x)}{3!}$ $+ \frac{\Delta x^4 \cos(x)}{4!} - \dots + \frac{\Delta x^n \cos(x + \frac{n\pi}{2})}{n!} \pm \dots$	$ \Delta x < \infty$
$\tan x$	$x + \frac{1}{3}x^3 + \frac{2}{15}x^5 + \frac{17}{315}x^7 + \frac{62}{2835}x^9 \dots$	$ x < \frac{\pi}{2}$
$\cot x$	$\frac{1}{x} - \left[\frac{x}{3} + \frac{x^3}{45} + \frac{2x^5}{945} + \frac{x^7}{4725} \dots \right]$	$0 < x < \pi$
e^x	$1 + \frac{x}{1!} + \frac{x^2}{2!} + \frac{x^3}{3!} + \frac{x^4}{4!} + \dots$	$ x < \infty$
$a^x = e^{x \ln a}$	$1 + \frac{x \ln a}{1!} + \frac{(x \ln a)^2}{2!} + \frac{(x \ln a)^3}{3!} + \frac{(x \ln a)^4}{4!} + \dots$	$ x < \infty$
$\ln x$	$2 \left[\frac{x-1}{x+1} + \frac{(x-1)^3}{3(x+1)^3} + \frac{(x-1)^5}{5(x+1)^5} + \dots \right]$ $+ \frac{(x-1)^{2n+1}}{(2n+1)(x+1)^{2n+1}} + \dots$	$x > 0$
$\ln x$	$(x-1) - \frac{(x-1)^2}{2} + \frac{(x-1)^3}{3} + \dots$ $+ (-1)^{n+1} \frac{(x-1)^n}{n} + \dots$	$0 < x \leq 2$
$\ln x$	$\frac{x-1}{x} + \frac{1}{2} \left(\frac{x-1}{x} \right)^2 + \frac{1}{3} \left(\frac{x-1}{x} \right)^3 + \dots$ $+ \frac{1}{n} \left(\frac{x-1}{x} \right)^n + \dots$	$x > \frac{1}{2}$
$\ln(1+x)$	$x - \frac{x^2}{2} + \frac{x^3}{3} - \frac{x^4}{4} + \dots$ $+ (-1)^{n+1} \frac{x^n}{n} + \dots$	$-1 < x \leq 1$
$\arcsin x$	$x + \frac{x^3}{2 \cdot 3} + \frac{1 \cdot 3 x^5}{2 \cdot 4 \cdot 5} + \frac{1 \cdot 3 \cdot 5 x^7}{2 \cdot 4 \cdot 6 \cdot 7} + \dots$	$ x < 1$
$\arccos x$	$\frac{\pi}{2} - \left[x + \frac{x^3}{2 \cdot 3} + \frac{1 \cdot 3 x^5}{2 \cdot 4 \cdot 5} + \frac{1 \cdot 3 \cdot 5 x^7}{2 \cdot 4 \cdot 6 \cdot 7} + \dots \right]$	$ x < 1$
$\arctan x$	$x - \frac{x^3}{3} + \frac{x^5}{5} - \dots + (-1)^n \frac{x^{2n+1}}{2n+1} + \dots$	$ x < 1$

Tab. E.3.: Reihenentwicklungen

E.5. Ableitungen in drei Dimensionen

E.5.1. Gradient in kartesischen Koordinaten

Wenn wir eine Funktion $y = f(x)$ als Höhenprofil in einer zweidimensionalen Landschaft auffassen, dann ist

$$\frac{df(x)}{dx}$$

die Steigung dieses Profils an der Stelle x . $f(x)$ ist die Höhenangabe über einer eindimensionalen Grundfläche.

Wir können eine Funktion $f(x, y)$ als Höhenangabe über einer zweidimensionalen Grundfläche betrachten.

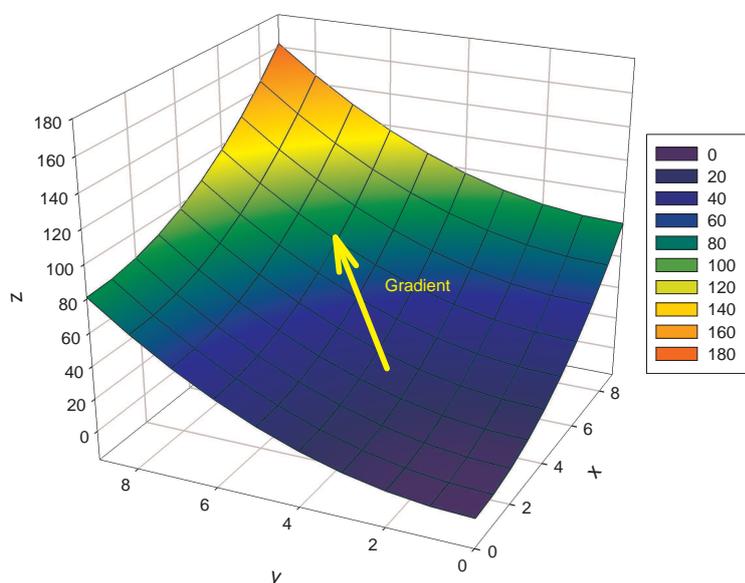


Abb. E.1.: Gradient als Richtung der stärksten Steigung

Die Funktion **Gradient** berechnet die stärkste Steigung einer Höhenlandschaft über einer zweidimensionalen Ebene. Sie ist definiert:

$$\mathbf{grad} f = \begin{pmatrix} \frac{\partial f(x,y)}{\partial x} \\ \frac{\partial f(x,y)}{\partial y} \end{pmatrix}$$

Eine skalare Funktion $f(x, y, z)$ definiert eine „Höhenlandschaft“ über einer dreidimensionalen Grundfläche. Sie kann nicht mit einfachen Mitteln visualisiert werden. Hier ist die Definition

Gradient einer skalaren Funktion $f(x, y, z)$ von drei Variablen

$$\mathbf{grad} f = \begin{pmatrix} \frac{\partial f(x, y, z)}{\partial x} \\ \frac{\partial f(x, y, z)}{\partial y} \\ \frac{\partial f(x, y, z)}{\partial z} \end{pmatrix}$$

Wieder ist es die Richtung des stärksten Anstiegs.

E.5.2. Divergenz in kartesischen Koordinaten

Wir betrachten eine Vektorfunktion

$$\mathbf{f}(x, y) = \begin{pmatrix} f_x(x, y) \\ f_y(x, y) \end{pmatrix}$$

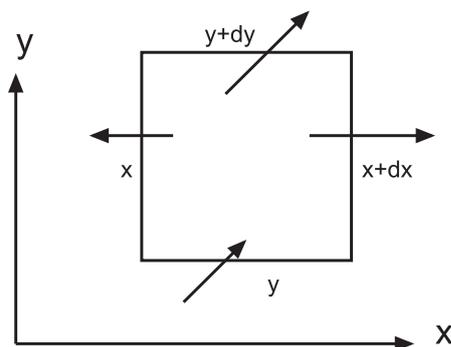


Abb. E.2.: Vektorfeld mit Umrandung

Wenn wir die Umrandung betrachten, dann sehen wir, dass netto etwas aus ihr herausfließt. In die x -Richtung heisst das, dass

$$F_x \cdot dx = f_x(x + dx, y) - f_x(x, y)$$

fließt.

In die y -Richtung müssen wir die schräg liegenden Vektoren aufteilen. Die x -Komponente, $f_x(x, y)$ und $f_x(x, y + dy)$ ist parallel zur oberen und unteren Umrandung. Sie trägt nichts zum Fluss bei. Also gilt auch für die y -Richtung

$$F_y \cdot dy = f_y(x, y + dy) - f_y(x, y)$$

Die Grösse $F = F_x + F_y$ nennen wir Divergenz oder Quellstärke. Sie ist also

Divergenz oder Quellstärke in 2 Dimensionen

$$\operatorname{div} \mathbf{f}(x, y) = \frac{\partial f_x(x, y)}{\partial x} + \frac{\partial f_y(x, y)}{\partial y}$$

Eine analoge Überlegung kann man sich in drei Dimensionen machen. Die Vektorfunktion ist dann

$$\mathbf{f}(x, y, z) = \begin{pmatrix} f_x(x, y, z) \\ f_y(x, y, z) \\ f_z(x, y, z) \end{pmatrix}$$

Wir definieren

Divergenz einer Vektorfunktion $\mathbf{f}(x, y, z)$ in drei Dimensionen

$$\operatorname{div} \mathbf{f}(x, y, z) = \frac{\partial f_x(x, y, z)}{\partial x} + \frac{\partial f_y(x, y, z)}{\partial y} + \frac{\partial f_z(x, y, z)}{\partial z}$$

E.5.3. Rotation in kartesischen Koordinaten

Wir betrachten wieder eine zweidimensionale Vektorfunktion

$$\mathbf{f}(x, y) = \begin{pmatrix} f_x(x, y) \\ f_y(x, y) \end{pmatrix}$$

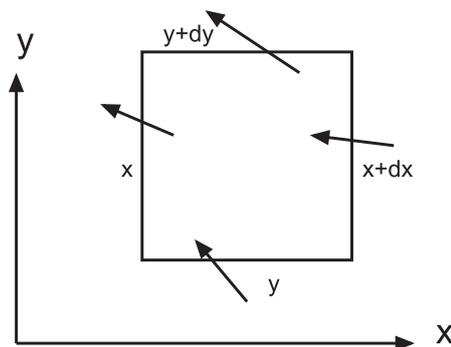


Abb. E.3.: Drehung eines schwimmenden Klotzes, Rotation

Wir nehmen nun an, dass die durch $\mathbf{f}(x, y)$ definierten Strömungen den rechteckigen schwimmenden Klotz beeinflussen. So wie die Vektoren gezeichnet sind,

wird er sich drehen. Seine Drehachse zeigt aus der Zeichenebene heraus, also die z -Richtung. Die Drehung hat etwas zu tun mit den Grössen

$$R_y dx = f_y(x + dx, y) - f_y(x, y)$$

und

$$R_x dy = -(f_x(x, y + dy) - f_x(x, y))$$

Um bei gleicher Drehrichtung (positiv ist im Gegenuhrzeigersinn) eine positive Grösse zu haben, wird bei R_x ein „-“ eingefügt. Die Stärke der Drehung ist also

Rotation in zwei Dimensionen

$$R = \frac{\partial f_y(x, y)}{\partial x} - \frac{\partial f_x(x, y)}{\partial y}$$

Für eine dreidimensionale Vektorfunktion

$$\mathbf{f}(x, y, z) = \begin{pmatrix} f_x(x, y, z) \\ f_y(x, y, z) \\ f_z(x, y, z) \end{pmatrix}$$

kann man sich überlegen, dass die gleichen Überlegungen wie für die xy -Ebene auch für die xz -Ebene (Rotation um y) und die yz -Ebene (Rotation um x) gelten. Wir definieren also

Rotation in drei Dimensionen

$$\mathbf{rot} \mathbf{f}(x, y, z) = \begin{pmatrix} \frac{\partial f_z(x, y, z)}{\partial y} - \frac{\partial f_y(x, y, z)}{\partial z} \\ \frac{\partial f_x(x, y, z)}{\partial z} - \frac{\partial f_z(x, y, z)}{\partial x} \\ \frac{\partial f_y(x, y, z)}{\partial x} - \frac{\partial f_x(x, y, z)}{\partial y} \end{pmatrix}$$

Man kann sich die Berechnung gut merken mit

Gedankenstütze für Rotation

$$\mathbf{rot} \mathbf{f}(x, y, z) = \begin{pmatrix} \frac{\partial}{\partial x} \\ \frac{\partial}{\partial y} \\ \frac{\partial}{\partial z} \end{pmatrix} \times \begin{pmatrix} f_x(x, y, z) \\ f_y(x, y, z) \\ f_z(x, y, z) \end{pmatrix}$$

F. Rechnen mit Integralen

(Siehe I. N. Bronštein u. a., *Taschenbuch der Mathematik* [Bro+08, pp. 447])

Konstanter Faktor

$$\int a f(x) dx = a \int f(x) dx$$

Integral einer Summe oder Differenz

$$\int [u(x) + v(x) - w(x)] dx = \int u(x) dx + \int v(x) dx - \int w(x) dx$$

Substitutionsmethode

Sei $y = \phi(x)$

$$\int f(y) dy = \int f[\phi(x)] \phi'(x) dx$$

Partielle Integration der Kettenregel der Differentiation

$$\int u(x) v'(x) dx = u(x) v(x) - \int v(x) u'(x) dx$$

$$\int \frac{f'(x)}{f(x)} dx = \int \frac{df(x)}{f(x)} = \ln[f(x)] + C$$

F.1. Unbestimmte Integrale

(Siehe I. N. Bronštein u. a., *Taschenbuch der Mathematik* [Bro+08, pp. 445])

Funktion	Integral
x^n	$\int x^n dx = \frac{x^{n+1}}{n+1} \quad n \neq -1$
$\frac{1}{x}$	$\int \frac{dx}{x} = \ln x $
$\sin(x)$	$\int \sin(x) dx = -\cos(x)$
$\cos(x)$	$\int \cos(x) dx = \sin(x)$
$\tan(x)$	$\int \tan(x) dx = -\ln \cos(x) $
$\cot(x)$	$\int \cot(x) dx = \ln \sin(x) $
$\frac{1}{\cos^2(x)}$	$\int \frac{dx}{\cos^2(x)} = \tan(x)$
$\frac{1}{\sin^2(x)}$	$\int \frac{dx}{\sin^2(x)} = -\cot(x)$
$\frac{1}{a^2+x^2}$	$\int \frac{dx}{a^2+x^2} = \frac{1}{a} \arctan \frac{x}{a}$
e^x	$\int e^x dx = e^x$
a^x	$\int a^x dx = \frac{a^x}{\ln a}$
$\ln x$	$\int \ln x dx = x \ln x - x$
$\sinh x$	$\int \sinh x dx = \cosh x$
$\cosh x$	$\int \cosh x dx = \sinh x$
$\tanh x$	$\int \tanh x dx = \ln \cosh x $
$\coth x$	$\int \coth x dx = \ln \sinh x $
$\frac{1}{\cosh^2 x}$	$\int \frac{dx}{\cosh^2 x} = \tanh x$
$\frac{1}{\sinh^2 x}$	$\int \frac{dx}{\sinh^2 x} = -\coth x$
$\frac{1}{\sqrt{a^2-x^2}}$	$\int \frac{dx}{\sqrt{a^2-x^2}} = \arcsin \frac{x}{a}$

Tab. F.1.: Unbestimmte Integrale

F.1.1. Bestimmte Integrale und Integrale mit variabler oberer Grenze

Wenn für eine Funktion $f(x)$ die Stammfunktion

$$\tilde{F}(x) = \int f(x)dx + C \quad (\text{F.1.1})$$

ist, haben bestimmte Integrale der Funktion $f(x)$ die Form

$$F_{a,b} = \int_a^b f(x)dx = F(x)|_a^b = F(b) - F(a) \quad (\text{F.1.2})$$

Der Name der Variablen im bestimmten Integral sind irrelevant

$$F_{a,b} = \int_a^b f(x)dx = \int_a^b f(\zeta)d\zeta = \int_a^b f(\Xi)d\Xi = F(\Xi)|_a^b = F(b) - F(a) \quad (\text{F.1.3})$$

Wir können nun die obere Grenze variabel machen. Wichtig ist, dass die Variable im Integral eine andere Variable ist wie in der Grenze

$$\int_a^x f(\zeta)d\zeta = F(\zeta)|_a^x = F(x) - F(a) \quad (\text{F.1.4})$$

Wenn $F(x)$ nach x abgeleitet wird, erhält man wieder $f(x)$.

$$\frac{d}{dx} \int_a^x f(\zeta)d\zeta = \frac{d}{dx} (F(x) - F(a)) = \frac{dF(x)}{dx} = f(x) \quad (\text{F.1.5})$$

Wenn die Variable x die untere Grenze ist und die obere Grenze fest ist, b , dann gilt

$$\int_x^b f(\xi)d\xi = F(\xi)|_x^b = F(b) - F(x) \quad (\text{F.1.6})$$

und

$$\frac{d}{dx} \int_x^b f(\zeta)d\zeta = \frac{d}{dx} (F(b) - F(x)) = -\frac{dF(x)}{dx} = -f(x) \quad (\text{F.1.7})$$

Ist die obere Grenze eine Funktion $g(x)$, gilt

$$\frac{d}{dx} \int_a^{g(x)} f(\zeta)d\zeta = \frac{d}{dx} (F(g(x)) - F(a)) = \frac{dF(g(x))}{dx} = f(g(x)) \frac{dg(x)}{dx} \quad (\text{F.1.8})$$

Dies ist nichts anderes als die Kettenregel der Differentiation (Siehe Tabelle [E.1](#)).

F.2. Berechnung von Linienintegralen

Die folgenden Ausführungen lehnen sich an [Bro+08, Seite 214] an. Gegeben sei ein Vektorfeld $\mathbf{F}(\mathbf{r})$. Zu berechnen sei das Linienintegral

$$\int_{r_{1,b}}^{r_2} \mathbf{F}(\mathbf{r}) \cdot d\mathbf{r}$$

zwischen den Punkten \mathbf{r}_1 und \mathbf{r}_2 entlang der Bahn b . Wir nehmen an, dass die Bahn b mit der Bahnlänge s parametrisiert sei, also durch $\mathbf{r}(s)$ gegeben sei. Dann ist $\mathbf{F}(\mathbf{r}) = \mathbf{F}(\mathbf{r}(s))$ und der Tangenteneinheitsvektor ist

$$\boldsymbol{\tau} = \frac{d\mathbf{r}}{ds}$$

Mit $\mathbf{r}(s_1) = \mathbf{r}_1$ und $\mathbf{r}(s_2) = \mathbf{r}_2$ ist das Linienintegral

$$\int_{r_{1,b}}^{r_2} \mathbf{F}(\mathbf{r}) \cdot d\mathbf{r} = \int_{s_1}^{s_2} \mathbf{F}(\mathbf{r}(s)) \cdot \boldsymbol{\tau}(s) ds \quad (\text{F.2.1})$$

Das Linienelement ds wird aus der Kurvenlänge $s(t)$ (t ein beliebiger Parameter) in kartesischen Koordinaten so berechnet:

$$s(t) = \int_{t_0}^t \sqrt{\left(\frac{dx}{dt}\right)^2 + \left(\frac{dy}{dt}\right)^2 + \left(\frac{dz}{dt}\right)^2} \quad \text{und} \quad \frac{ds}{dt} = \sqrt{\left(\frac{dx}{dt}\right)^2 + \left(\frac{dy}{dt}\right)^2 + \left(\frac{dz}{dt}\right)^2} \quad (\text{F.2.2})$$

Ausgeschrieben ist dann das Linienintegral mit $s_1 = s(t_1)$ und $s(t) = s(t_2)$ und $\mathbf{r}(s(t)) = (x(s(t)), y(s(t)), z(s(t)))^T$

$$\begin{aligned} \int_{r_{1,b}}^{r_2} \mathbf{F}(\mathbf{r}) \cdot d\mathbf{r} &= \int_{s(t_1)}^{s(t_2)} \mathbf{F}(\mathbf{r}(s)) \cdot \boldsymbol{\tau}(s) \frac{ds(t)}{dt} dt \\ &= \int_{s(t_1)}^{s(t_2)} \mathbf{F}(\mathbf{r}(s)) \cdot \boldsymbol{\tau}(s) \sqrt{\left(\frac{dx(t)}{dt}\right)^2 + \left(\frac{dy(t)}{dt}\right)^2 + \left(\frac{dz(t)}{dt}\right)^2} dt \quad (\text{F.2.3}) \end{aligned}$$

G. Umrechnungen zwischen kartesischen, sphärischen und zylindrischen Koordinatensystemen

(Siehe I. N. Bronštein u. a., *Taschenbuch der Mathematik* [Bro+08, pp. 218])

(Siehe I. N. Bronštein u. a., *Taschenbuch der Mathematik* [Bro+08, pp. 667])

Definitionen

Kartesisches System

$$\mathbf{V}_c = V_x \mathbf{e}_x + V_y \mathbf{e}_y + V_z \mathbf{e}_z$$

Sphärisches System

$$\mathbf{V}_s = V_r \mathbf{e}_r + V_\phi \mathbf{e}_\phi + V_\theta \mathbf{e}_\theta$$

Zylindrisches System

$$\mathbf{V}_z = V_r \mathbf{e}_r + V_\phi \mathbf{e}_\phi + V_z \mathbf{e}_z$$

Die Transformation zwischen den Koordinatensystemen läuft auf eine allgemeine Drehung der Koordinaten im Raum hinaus.

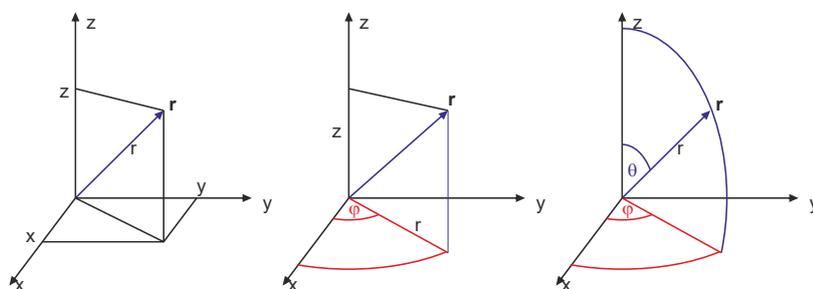


Abb. G.1.: Definition der Koordinatensysteme. Links: kartesisches System. Mitte: Zylinderkoordinaten. Rechts: Kugelkoordinaten

G.1. Vom kartesischen ins sphärische System

$$V_r = V_x \sin \theta \cos \phi + V_y \sin \theta \sin \phi + V_z \cos \theta \quad (\text{G.1.1})$$

$$V_\theta = V_x \cos \theta \cos \phi + V_y \cos \theta \sin \phi - V_z \sin \theta \quad (\text{G.1.2})$$

$$V_\phi = -V_x \sin \phi + V_y \cos \phi \quad (\text{G.1.3})$$

$$(\text{G.1.4})$$

G.2. Vom sphärischen ins kartesische System

$$V_x = V_r \sin \theta \cos \phi + V_\theta \cos \theta \cos \phi - V_\phi \sin \phi \quad (\text{G.2.1})$$

$$V_y = V_r \sin \theta \sin \phi + V_\theta \cos \theta \sin \phi + V_\phi \cos \phi \quad (\text{G.2.2})$$

$$V_z = V_r \cos \theta - V_\theta \sin \theta \quad (\text{G.2.3})$$

$$(\text{G.2.4})$$

G.3. Vom kartesischen ins zylindrische System

$$V_\rho = V_x \cos \phi + V_y \sin \phi \quad (\text{G.3.1})$$

$$V_\phi = -V_x \sin \phi + V_y \cos \phi \quad (\text{G.3.2})$$

$$V_z = V_z \quad (\text{G.3.3})$$

$$(\text{G.3.4})$$

G.4. Vom zylindrischen ins kartesische System

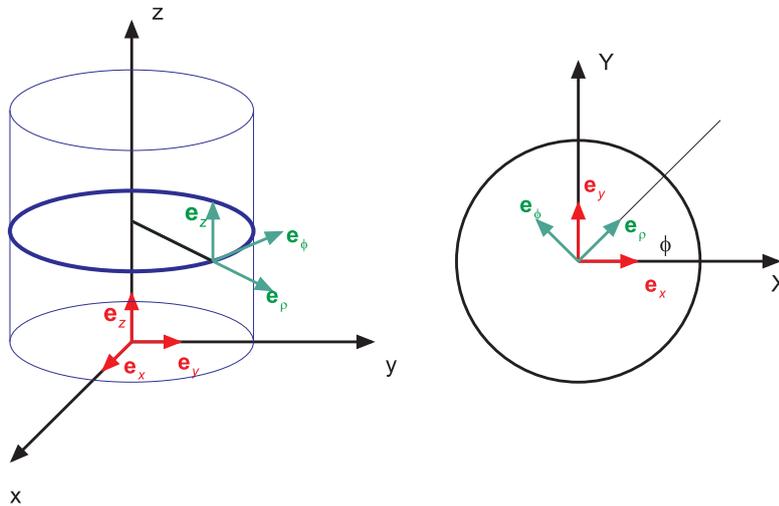


Abb. G.2.: Umrechnung der Koordinaten

$$V_x = V_\rho \cos \phi - V_\phi \sin \phi \quad (\text{G.4.1})$$

$$V_y = V_\rho \sin \phi + V_\phi \cos \phi \quad (\text{G.4.2})$$

$$V_z = V_z \quad (\text{G.4.3})$$

$$(\text{G.4.4})$$

G.5. Vom sphärischen ins zylindrische System

$$V_\rho = V_r \sin \theta + V_\theta \cos \theta \quad (\text{G.5.1})$$

$$V_\phi = V_\phi \quad (\text{G.5.2})$$

$$V_z = V_r \cos \theta - V_\theta \sin \theta \quad (\text{G.5.3})$$

$$(\text{G.5.4})$$

G.6. Vom zylindrischen ins sphärische System

$$V_r = V_\rho \sin \theta + V_z \cos \theta \quad (\text{G.6.1})$$

$$V_\theta = V_\rho \cos \theta - V_z \sin \theta \quad (\text{G.6.2})$$

$$V_\phi = V_\phi \quad (\text{G.6.3})$$

$$(\text{G.6.4})$$

H. Geschwindigkeiten und Beschleunigungen in Kugelkoordinaten

Wir betrachten die Definition der Kugelkoordinaten

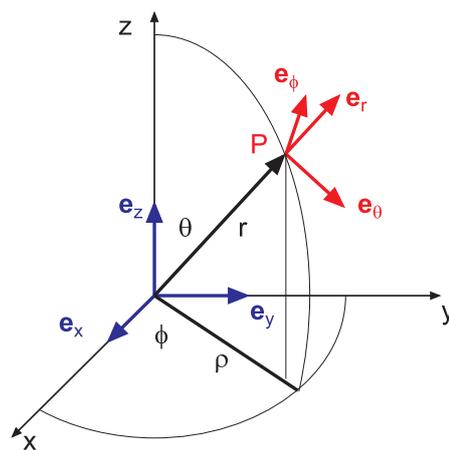


Abb. H.1.: Mitgeführtes orthogonales Koordinatensystem und kartesisches Koordinatensystem

Gegeben sind einerseits die kartesischen Koordinaten x , y und z , andererseits die Kugelkoordinaten r , ϕ , und θ . Am Punkt P definieren wir ein mitgeführtes kartesisches Koordinatensystem. Seine Orientierung hängt also von der Zeit ab! Beide Koordinatensysteme sind jeweils durch ein Tripel von Einheitsvektoren gegeben, die jeweils gegenseitig orthogonal sind. Die Einheitsvektoren sind im kartesischen System e_x , e_y und e_z und im mitgeführten kartesischen System e_r , e_ϕ und e_θ .

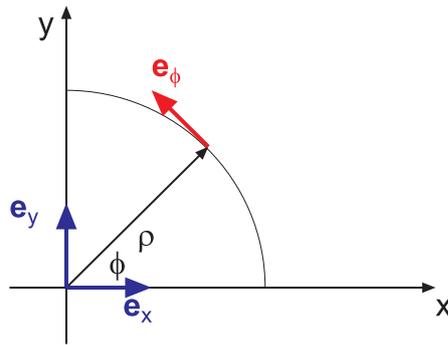


Abb. H.2.: Betrachtung in der xy -Ebene für \mathbf{e}_ϕ

Wir betrachten zuerst die xy -Ebene. Die Projektion des Ortsvektors \mathbf{r} auf diese Ebene nennen wir ρ . Wir erhalten also die Beziehungen (Einheitsvektoren!)

$$\mathbf{e}_\phi = -\sin(\phi)\mathbf{e}_x + \cos(\phi)\mathbf{e}_y \quad (\text{H.0.1})$$

$$\rho = \cos(\phi)\mathbf{e}_x + \sin(\phi)\mathbf{e}_y \quad (\text{H.0.2})$$

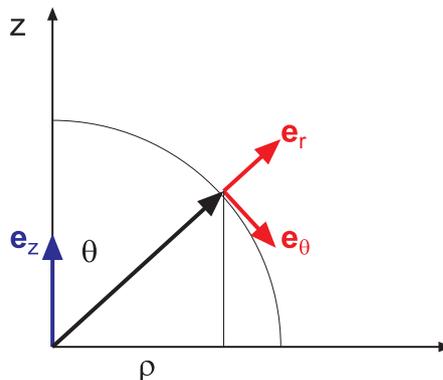


Abb. H.3.: Betrachtung in der ρz -Ebene zur Bestimmung von \mathbf{e}_r und \mathbf{e}_θ

Wir betrachten nun die Ebene gebildet aus den Vektoren ρ und \mathbf{e}_z . In dieser Darstellung ist \mathbf{e}_r radial und \mathbf{e}_θ zeigt in die Richtung der positiven θ -Koordinate. Dadurch ist auch \mathbf{e}_r , \mathbf{e}_θ und \mathbf{e}_ϕ in dieser Reihenfolge ein orthogonales Rechtssystem. Aus der Abbildung liest man

$$\mathbf{e}_r = \cos(\theta)\mathbf{e}_z + \sin(\theta)\boldsymbol{\rho} \quad (\text{H.0.3})$$

$$\begin{aligned} &= \cos(\theta)\mathbf{e}_z + \sin(\theta)(\cos(\phi)\mathbf{e}_x + \sin(\phi)\mathbf{e}_y) \\ &= \sin(\theta)\cos(\phi)\mathbf{e}_x + \sin(\theta)\sin(\phi)\mathbf{e}_y + \cos(\theta)\mathbf{e}_z \end{aligned}$$

$$\mathbf{e}_\theta = -\sin(\theta)\mathbf{e}_z + \cos(\theta)\boldsymbol{\rho} \quad (\text{H.0.4})$$

$$\begin{aligned} &= -\sin(\theta)\mathbf{e}_z + \cos(\theta)(\cos(\phi)\mathbf{e}_x + \sin(\phi)\mathbf{e}_y) \\ &= \cos(\theta)\cos(\phi)\mathbf{e}_x + \cos(\theta)\sin(\phi)\mathbf{e}_y - \sin(\theta)\mathbf{e}_z \end{aligned}$$

Dabei merken wir uns, dass θ und ϕ Funktionen der Zeit sind. Zusammenfassend erhalten wir

$$\mathbf{e}_r = \sin(\theta)\cos(\phi)\mathbf{e}_x + \sin(\theta)\sin(\phi)\mathbf{e}_y + \cos(\theta)\mathbf{e}_z \quad (\text{H.0.5})$$

$$\mathbf{e}_\theta = \cos(\theta)\cos(\phi)\mathbf{e}_x + \cos(\theta)\sin(\phi)\mathbf{e}_y - \sin(\theta)\mathbf{e}_z \quad (\text{H.0.6})$$

$$\mathbf{e}_\phi = -\sin(\phi)\mathbf{e}_x + \cos(\phi)\mathbf{e}_y \quad (\text{H.0.7})$$

Wir wissen, dass \mathbf{e}_x , \mathbf{e}_y und \mathbf{e}_z ein orthogonales Koordinatensystem ist. Also ist insbesondere $1 = \mathbf{e}_x \cdot \mathbf{e}_x = \mathbf{e}_y \cdot \mathbf{e}_y = \mathbf{e}_z \cdot \mathbf{e}_z$ und $0 = \mathbf{e}_x \cdot \mathbf{e}_y = \mathbf{e}_y \cdot \mathbf{e}_z = \mathbf{e}_z \cdot \mathbf{e}_x$. Wenn wir mit diesem Wissen $\mathbf{e}_r \cdot \mathbf{e}_r$, $\mathbf{e}_\theta \cdot \mathbf{e}_\theta$ und $\mathbf{e}_\phi \cdot \mathbf{e}_\phi$ sowie $\mathbf{e}_r \cdot \mathbf{e}_\theta$, $\mathbf{e}_\theta \cdot \mathbf{e}_\phi$ und $\mathbf{e}_\phi \cdot \mathbf{e}_r$ berechnen, können wir zeigen, dass auch das Koordinatensystem \mathbf{e}_r , \mathbf{e}_θ und \mathbf{e}_ϕ ein orthogonales Koordinatensystem ist.

Wenn wir dieses Gleichungssystem nach \mathbf{e}_x , \mathbf{e}_y und \mathbf{e}_z auflösen, erhalten wir die Umkehrrelationen

$$\mathbf{e}_x = \sin(\theta)\cos(\phi)\mathbf{e}_r + \cos(\theta)\cos(\phi)\mathbf{e}_\theta - \sin(\phi)\mathbf{e}_\phi \quad (\text{H.0.8})$$

$$\mathbf{e}_y = \sin(\theta)\sin(\phi)\mathbf{e}_r + \cos(\theta)\sin(\phi)\mathbf{e}_\theta + \cos(\phi)\mathbf{e}_\phi \quad (\text{H.0.9})$$

$$\mathbf{e}_z = \cos(\theta)\mathbf{e}_r - \sin(\theta)\mathbf{e}_\theta \quad (\text{H.0.10})$$

Durch Rückeinsetzen kann man sich überzeugen, dass dies konsistente Formulierungen sind.

H.1. Geschwindigkeiten

Wir wissen, dass in kartesischen Koordinaten

$$\mathbf{r} = \begin{pmatrix} x \\ y \\ z \end{pmatrix} = x\mathbf{e}_x + y\mathbf{e}_y + z\mathbf{e}_z \quad (\text{H.1.1})$$

der Ortsvektor ist. Die Geschwindigkeit ist dann

$$\mathbf{v} = \frac{d\mathbf{r}}{dt} = \begin{pmatrix} \frac{dx}{dt} \\ \frac{dy}{dt} \\ \frac{dz}{dt} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \dot{x} \\ \dot{y} \\ \dot{z} \end{pmatrix} = \dot{x}\mathbf{e}_x + \dot{y}\mathbf{e}_y + \dot{z}\mathbf{e}_z \quad (\text{H.1.2})$$

Wir verwenden die Beziehungen

$$x = r \sin(\theta) \cos(\phi) \quad (\text{H.1.3})$$

$$y = r \sin(\theta) \sin(\phi) \quad (\text{H.1.4})$$

$$z = r \cos(\theta) \quad (\text{H.1.5})$$

und leiten sie ab. Wir erhalten

$$\dot{x} = \dot{r} \sin(\theta) \cos(\phi) + r \cos(\theta) \cos(\phi) \dot{\theta} - r \sin(\theta) \sin(\phi) \dot{\phi} \quad (\text{H.1.6})$$

$$\dot{y} = \dot{r} \sin(\theta) \sin(\phi) + r \cos(\theta) \sin(\phi) \dot{\theta} + r \sin(\theta) \cos(\phi) \dot{\phi} \quad (\text{H.1.7})$$

$$\dot{z} = \dot{r} \cos(\theta) - r \sin(\theta) \dot{\theta} \quad (\text{H.1.8})$$

Wir setzen in die Gleichung [H.1.2](#) die Gleichungen [H.0.8](#), [H.0.9](#), [H.0.10](#), [H.1.6](#), [H.1.7](#) und [H.1.8](#) ein und ordnen nach \mathbf{e}_r , \mathbf{e}_θ und \mathbf{e}_ϕ .

$$\begin{aligned} \mathbf{v} &= \dot{x} \mathbf{e}_x + \dot{y} \mathbf{e}_y + \dot{z} \mathbf{e}_z & (\text{H.1.9}) \\ &= \dot{x} [\sin(\theta) \cos(\phi) \mathbf{e}_r + \cos(\theta) \cos(\phi) \mathbf{e}_\theta - \sin(\phi) \mathbf{e}_\phi] \\ &\quad + \dot{y} [\sin(\theta) \sin(\phi) \mathbf{e}_r + \cos(\theta) \sin(\phi) \mathbf{e}_\theta + \cos(\phi) \mathbf{e}_\phi] \\ &\quad + \dot{z} [\cos(\theta) \mathbf{e}_r - \sin(\theta) \mathbf{e}_\theta] \\ &= [\dot{x} \sin(\theta) \cos(\phi) + \dot{y} \sin(\theta) \sin(\phi) + \dot{z} \cos(\theta)] \mathbf{e}_r \\ &\quad + [\dot{x} \cos(\theta) \cos(\phi) + \dot{y} \cos(\theta) \sin(\phi) - \dot{z} \sin(\theta)] \mathbf{e}_\theta \\ &\quad + [-\dot{x} \sin(\phi) + \dot{y} \cos(\phi)] \mathbf{e}_\phi \end{aligned}$$

Der Übersichtlichkeit halber berechnen wir nun die drei Komponenten \mathbf{e}_r , \mathbf{e}_θ und \mathbf{e}_ϕ getrennt. Wir beginnen mit \mathbf{e}_r .

$$\begin{aligned}
v_r &= \dot{x} \sin(\theta) \cos(\phi) + \dot{y} \sin(\theta) \sin(\phi) + \dot{z} \cos(\theta) & (H.1.10) \\
&= \left[\dot{r} \sin(\theta) \cos(\phi) + r \cos(\theta) \cos(\phi) \dot{\theta} - r \sin(\theta) \sin(\phi) \dot{\phi} \right] \sin(\theta) \cos(\phi) \\
&\quad + \left[\dot{r} \sin(\theta) \sin(\phi) + r \cos(\theta) \sin(\phi) \dot{\theta} + r \sin(\theta) \cos(\phi) \dot{\phi} \right] \sin(\theta) \sin(\phi) \\
&\quad + \left[\dot{r} \cos(\theta) - r \sin(\theta) \dot{\theta} \right] \cos(\theta) \\
&= \dot{r} \left[\sin(\theta) \cos(\phi) \sin(\theta) \cos(\phi) + \sin(\theta) \sin(\phi) \sin(\theta) \sin(\phi) + \cos(\theta) \cos(\theta) \right] \\
&\quad + r \dot{\theta} \left[\cos(\theta) \cos(\phi) \sin(\theta) \cos(\phi) + \cos(\theta) \sin(\phi) \sin(\theta) \sin(\phi) - \sin(\theta) \cos(\theta) \right] \\
&\quad + r \dot{\phi} \left[-\sin(\theta) \sin(\phi) \sin(\theta) \cos(\phi) + \sin(\theta) \cos(\phi) \sin(\theta) \sin(\phi) \right] \\
&= \dot{r} \left[\sin^2(\theta) \cos^2(\phi) + \sin^2(\theta) \sin^2(\phi) + \cos^2(\theta) \right] \\
&\quad + r \dot{\theta} \left[\cos(\theta) \cos^2(\phi) \sin(\theta) + \cos(\theta) \sin^2(\phi) \sin(\theta) - \sin(\theta) \cos(\theta) \right] \\
&\quad + r \dot{\phi} \left[-\sin^2(\theta) \sin(\phi) \cos(\phi) + \sin^2(\theta) \sin(\phi) \cos(\phi) \right] \\
&= \dot{r} \left[\sin^2(\theta) \left(\cos^2(\phi) + \sin^2(\phi) \right) + \cos^2(\theta) \right] \\
&\quad + r \dot{\theta} \left[\cos(\theta) \sin(\theta) \left[\cos^2(\phi) + \sin^2(\phi) \right] - \sin(\theta) \cos(\theta) \right] \\
&= \dot{r} \left[\sin^2(\theta) + \cos^2(\theta) \right] + r \dot{\theta} \left[\cos(\theta) \sin(\theta) - \sin(\theta) \cos(\theta) \right] \\
&= \dot{r}
\end{aligned}$$

Wir fahren mit \mathbf{e}_θ weiter.

$$\begin{aligned}
v_\theta &= \dot{x} \cos(\theta) \cos(\phi) + \dot{y} \cos(\theta) \sin(\phi) - \dot{z} \sin(\theta) & (H.1.11) \\
&= \left[\dot{r} \sin(\theta) \cos(\phi) + r \cos(\theta) \cos(\phi) \dot{\theta} - r \sin(\theta) \sin(\phi) \dot{\phi} \right] \cos(\theta) \cos(\phi) \\
&\quad + \left[\dot{r} \sin(\theta) \sin(\phi) + r \cos(\theta) \sin(\phi) \dot{\theta} + r \sin(\theta) \cos(\phi) \dot{\phi} \right] \cos(\theta) \sin(\phi) \\
&\quad - \left[\dot{r} \cos(\theta) - r \sin(\theta) \dot{\theta} \right] \sin(\theta) \\
&= \dot{r} \left[\sin(\theta) \cos(\phi) \cos(\theta) \cos(\phi) + \sin(\theta) \sin(\phi) \cos(\theta) \sin(\phi) - \cos(\theta) \sin(\theta) \right] \\
&\quad + r \dot{\theta} \left[\cos(\theta) \cos(\phi) \cos(\theta) \cos(\phi) + \cos(\theta) \sin(\phi) \cos(\theta) \sin(\phi) + \sin(\theta) \sin(\theta) \right] \\
&\quad + r \dot{\phi} \left[-r \sin(\theta) \sin(\phi) \cos(\theta) \cos(\phi) + \sin(\theta) \cos(\phi) \cos(\theta) \sin(\phi) \right] \\
&= \dot{r} \left[\sin(\theta) \cos(\theta) \cos^2(\phi) + \sin(\theta) \cos(\theta) \sin^2(\phi) - \cos(\theta) \sin(\theta) \right] \\
&\quad + r \dot{\theta} \left[\cos^2(\theta) \cos^2(\phi) + \cos^2(\theta) \sin^2(\phi) + \sin^2(\theta) \right] \\
&\quad + r \dot{\phi} \left[-r \sin(\theta) \sin(\phi) \cos(\theta) \cos(\phi) + \sin(\theta) \sin(\phi) \cos(\theta) \cos(\phi) \right] \\
&= \dot{r} \left[\sin(\theta) \cos(\theta) - \cos(\theta) \sin(\theta) \right] \\
&\quad + r \dot{\theta} \left[\cos^2(\theta) + \sin^2(\theta) \right] \\
&= r \dot{\theta}
\end{aligned}$$

Wir schliessen mit \mathbf{e}_ϕ .

$$\begin{aligned}
v_\phi &= -\dot{x} \sin(\phi) + \dot{y} \cos(\phi) & (H.1.12) \\
&= -\left[\dot{r} \sin(\theta) \cos(\phi) + r \cos(\theta) \cos(\phi) \dot{\theta} - r \sin(\theta) \sin(\phi) \dot{\phi}\right] \sin(\phi) \\
&\quad + \left[\dot{r} \sin(\theta) \sin(\phi) + r \cos(\theta) \sin(\phi) \dot{\theta} + r \sin(\theta) \cos(\phi) \dot{\phi}\right] \cos(\phi) \\
&= \dot{r} [-\sin(\theta) \cos(\phi) \sin(\phi) + \sin(\theta) \sin(\phi) \cos(\phi)] \\
&\quad + r \dot{\theta} [-\cos(\theta) \cos(\phi) \sin(\phi) + \cos(\theta) \sin(\phi) \cos(\phi)] \\
&\quad + r \dot{\phi} [\sin(\theta) \sin(\phi) \sin(\phi) + \sin(\theta) \cos(\phi) \cos(\phi)] \\
&= r \dot{\phi} [\sin(\theta) \sin^2(\phi) + \sin(\theta) \cos^2(\phi)] \\
&= r \sin(\theta) \dot{\phi}
\end{aligned}$$

Zusammenfassend haben wir

$$\begin{aligned}
\mathbf{v} &= v_r \mathbf{e}_r + v_\theta \mathbf{e}_\theta + v_\phi \mathbf{e}_\phi & (H.1.13) \\
&= \dot{r} \mathbf{e}_r + r \dot{\theta} \mathbf{e}_\theta + r \sin(\theta) \dot{\phi} \mathbf{e}_\phi
\end{aligned}$$

H.2. Beschleunigung

Die Beschleunigung ist in kartesischen Koordinaten

$$\mathbf{a} = \frac{d^2 \mathbf{r}}{dt^2} = \begin{pmatrix} \frac{d^2 x}{dt^2} \\ \frac{d^2 y}{dt^2} \\ \frac{d^2 z}{dt^2} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \ddot{x} \\ \ddot{y} \\ \ddot{z} \end{pmatrix} = \ddot{x} \mathbf{e}_x + \ddot{y} \mathbf{e}_y + \ddot{z} \mathbf{e}_z \quad (H.2.1)$$

Wir verwenden die Beziehungen

$$x = r \sin(\theta) \cos(\phi) \quad (H.2.2)$$

$$y = r \sin(\theta) \sin(\phi) \quad (H.2.3)$$

$$z = r \cos(\theta) \quad (H.2.4)$$

und leiten sie zweimal ab. Wir erhalten aus

$$\begin{aligned}
\dot{x} &= \dot{r} \sin(\theta) \cos(\phi) + r \cos(\theta) \cos(\phi) \dot{\theta} - r \sin(\theta) \sin(\phi) \dot{\phi} \\
\dot{y} &= \dot{r} \sin(\theta) \sin(\phi) + r \cos(\theta) \sin(\phi) \dot{\theta} + r \sin(\theta) \cos(\phi) \dot{\phi} \\
\dot{z} &= \dot{r} \cos(\theta) - r \sin(\theta) \dot{\theta}
\end{aligned}$$

die Gleichungen

$$\begin{aligned}
\ddot{x} &= \ddot{r} \sin(\theta) \cos(\phi) + \dot{r} \cos(\theta) \cos(\phi) \dot{\theta} - \dot{r} \sin(\theta) \sin(\phi) \dot{\phi} & (H.2.5) \\
&\quad + \dot{r} \cos(\theta) \cos(\phi) \ddot{\theta} - r \sin(\theta) \cos(\phi) \dot{\theta}^2 - r \cos(\theta) \sin(\phi) \dot{\phi} \dot{\theta} + r \cos(\theta) \cos(\phi) \ddot{\theta} \\
&\quad - \dot{r} \sin(\theta) \sin(\phi) \dot{\phi} - r \cos(\theta) \sin(\phi) \dot{\phi} \dot{\theta} - r \sin(\theta) \cos(\phi) \dot{\phi}^2 - r \sin(\theta) \sin(\phi) \ddot{\phi} \\
&= \ddot{r} \sin(\theta) \cos(\phi) \\
&\quad + \dot{r} \dot{\theta} [\cos(\theta) \cos(\phi) + \cos(\theta) \cos(\phi)] \\
&\quad + \dot{r} \dot{\phi} [-\sin(\theta) \sin(\phi) - \sin(\theta) \sin(\phi)] \\
&\quad + r \dot{\theta}^2 [-\sin(\theta) \cos(\phi)] \\
&\quad + r \dot{\phi} \dot{\theta} [-\cos(\theta) \sin(\phi) - \cos(\theta) \sin(\phi)] \\
&\quad + r \ddot{\theta} [\cos(\theta) \cos(\phi)] \\
&\quad + r \dot{\phi}^2 [-\sin(\theta) \cos(\phi)] \\
&\quad + r \ddot{\phi} [-\sin(\theta) \sin(\phi)] \\
&= \ddot{r} \sin(\theta) \cos(\phi) + 2\dot{r} \dot{\theta} \cos(\theta) \cos(\phi) - 2\dot{r} \dot{\phi} \sin(\theta) \sin(\phi) - r \dot{\theta}^2 \sin(\theta) \cos(\phi) \\
&\quad - 2r \dot{\phi} \dot{\theta} \cos(\theta) \sin(\phi) + r \ddot{\theta} \cos(\theta) \cos(\phi) - r \dot{\phi}^2 \sin(\theta) \cos(\phi) - r \ddot{\phi} \sin(\theta) \sin(\phi)
\end{aligned}$$

und

$$\begin{aligned}
\ddot{y} &= \ddot{r} \sin(\theta) \sin(\phi) + \dot{r} \cos(\theta) \sin(\phi) \dot{\theta} + \dot{r} \sin(\theta) \cos(\phi) \dot{\phi} & (H.2.6) \\
&\quad + \dot{r} \cos(\theta) \sin(\phi) \ddot{\theta} - r \sin(\theta) \sin(\phi) \dot{\theta}^2 + r \cos(\theta) \cos(\phi) \dot{\theta} \dot{\phi} + r \cos(\theta) \sin(\phi) \ddot{\theta} \\
&\quad + \dot{r} \sin(\theta) \cos(\phi) \dot{\phi} + r \cos(\theta) \cos(\phi) \dot{\theta} \dot{\phi} - r \sin(\theta) \sin(\phi) \dot{\phi}^2 + r \sin(\theta) \cos(\phi) \ddot{\phi} \\
&= \ddot{r} \sin(\theta) \sin(\phi) \\
&\quad + \dot{r} \dot{\theta} [\cos(\theta) \sin(\phi) + \cos(\theta) \sin(\phi)] \\
&\quad + \dot{r} \dot{\phi} [\sin(\theta) \cos(\phi) + \sin(\theta) \cos(\phi)] \\
&\quad - r \dot{\theta}^2 \sin(\theta) \sin(\phi) \\
&\quad + r \dot{\theta} \dot{\phi} [\cos(\theta) \cos(\phi) + \cos(\theta) \cos(\phi)] \\
&\quad + r \cos(\theta) \sin(\phi) \ddot{\theta} \\
&\quad - r \dot{\phi}^2 \sin(\theta) \sin(\phi) \\
&\quad + r \sin(\theta) \cos(\phi) \ddot{\phi} \\
&= \ddot{r} \sin(\theta) \sin(\phi) + 2\dot{r} \dot{\theta} \cos(\theta) \sin(\phi) + 2\dot{r} \dot{\phi} \sin(\theta) \cos(\phi) - r \dot{\theta}^2 \sin(\theta) \sin(\phi) \\
&\quad + 2r \dot{\theta} \dot{\phi} \cos(\theta) \cos(\phi) + r \ddot{\theta} \cos(\theta) \sin(\phi) - r \dot{\phi}^2 \sin(\theta) \sin(\phi) + r \ddot{\phi} \sin(\theta) \cos(\phi)
\end{aligned}$$

sowie

$$\begin{aligned}
\ddot{z} &= \ddot{r} \cos(\theta) - \dot{r} \sin(\theta) \dot{\theta} & (H.2.7) \\
&\quad - \dot{r} \sin(\theta) \dot{\theta} - r \cos(\theta) \dot{\theta}^2 - r \sin(\theta) \ddot{\theta} \\
&= \ddot{r} \cos(\theta) - 2\dot{r} \sin(\theta) \dot{\theta} - r \cos(\theta) \dot{\theta}^2 - r \sin(\theta) \ddot{\theta}
\end{aligned}$$

Wir setzen in die Gleichung [H.2.1](#) die Gleichungen [H.0.8](#), [H.0.9](#), [H.0.10](#), [H.2.5](#),

H.2.6 und H.2.7 ein und ordnen nach \mathbf{e}_r , \mathbf{e}_θ und \mathbf{e}_ϕ .

$$\begin{aligned}
 \mathbf{a} &= \ddot{x}\mathbf{e}_x + \ddot{y}\mathbf{e}_y + \ddot{z}\mathbf{e}_z & (\text{H.2.8}) \\
 &= \ddot{x} [\sin(\theta) \cos(\phi)\mathbf{e}_r + \cos(\theta) \cos(\phi)\mathbf{e}_\theta - \sin(\phi)\mathbf{e}_\phi] \\
 &\quad + \ddot{y} [\sin(\theta) \sin(\phi)\mathbf{e}_r + \cos(\theta) \sin(\phi)\mathbf{e}_\theta + \cos(\phi)\mathbf{e}_\phi] \\
 &\quad + \ddot{z} [\cos(\theta)\mathbf{e}_r - \sin(\theta)\mathbf{e}_\theta] \\
 &= [\ddot{x} \sin(\theta) \cos(\phi) + \ddot{y} \sin(\theta) \sin(\phi) + \ddot{z} \cos(\theta)] \mathbf{e}_r \\
 &\quad + [\ddot{x} \cos(\theta) \cos(\phi) + \ddot{y} \cos(\theta) \sin(\phi) - \ddot{z} \sin(\theta)] \mathbf{e}_\theta \\
 &\quad + [-\ddot{x} \sin(\phi) + \ddot{y} \cos(\phi)] \mathbf{e}_\phi
 \end{aligned}$$

Der Übersichtlichkeit halber berechnen wir nun die drei Komponenten \mathbf{e}_r , \mathbf{e}_θ und \mathbf{e}_ϕ getrennt. Wir beginnen mit \mathbf{e}_r .

$$a_r = \ddot{x} \sin(\theta) \cos(\phi) + \ddot{y} \sin(\theta) \sin(\phi) + \ddot{z} \cos(\theta) \quad (\text{H.2.9})$$

$$= \left[\ddot{r} \sin(\theta) \cos(\phi) + 2\dot{r}\dot{\theta} \cos(\theta) \cos(\phi) - 2\dot{r}\dot{\phi} \sin(\theta) \sin(\phi) - r\dot{\theta}^2 \sin(\theta) \cos(\phi) \right. \\ \left. - 2r\dot{\phi}\dot{\theta} \cos(\theta) \sin(\phi) + r\ddot{\theta} \cos(\theta) \cos(\phi) \right] \sin(\theta) \cos(\phi) \quad (\text{H.2.10})$$

$$\begin{aligned} & - r\dot{\phi}^2 \sin(\theta) \cos(\phi) - r\ddot{\phi} \sin(\theta) \sin(\phi) \Big] \sin(\theta) \cos(\phi) \\ & + \left[\ddot{r} \sin(\theta) \sin(\phi) + 2\dot{r}\dot{\theta} \cos(\theta) \sin(\phi) + 2\dot{r}\dot{\phi} \sin(\theta) \cos(\phi) \right. \\ & \left. - r\dot{\theta}^2 \sin(\theta) \sin(\phi) + 2r\dot{\theta}\dot{\phi} \cos(\theta) \cos(\phi) \right. \\ & \left. + r \cos(\theta) \sin(\phi) \ddot{\theta} - r\dot{\phi}^2 \sin(\theta) \sin(\phi) + r\ddot{\phi} \sin(\theta) \cos(\phi) \right] \sin(\theta) \sin(\phi) \\ & + \left[\ddot{r} \cos(\theta) - 2\dot{r}\dot{\theta} \sin(\theta) - r\dot{\theta}^2 \cos(\theta) - r\ddot{\theta} \sin(\theta) \right] \cos(\theta) \\ = & \ddot{r} [\sin(\theta) \cos(\phi) \sin(\theta) \cos(\phi) + \sin(\theta) \sin(\phi) \sin(\theta) \sin(\phi) + \cos(\theta) \cos(\theta)] \\ & + 2\dot{r}\dot{\theta} [\cos(\theta) \cos(\phi) \sin(\theta) \cos(\phi) + \cos(\theta) \sin(\phi) \sin(\theta) \sin(\phi) - \sin(\theta) \cos(\theta)] \\ & + 2\dot{r}\dot{\phi} [-\sin(\theta) \sin(\phi) \sin(\theta) \cos(\phi) + \sin(\theta) \cos(\phi) \sin(\theta) \sin(\phi)] \\ & + r\dot{\theta}^2 [-\sin(\theta) \cos(\phi) \sin(\theta) \cos(\phi) - \sin(\theta) \sin(\phi) \sin(\theta) \sin(\phi) - \cos(\theta) \cos(\theta)] \\ & + 2r\dot{\theta}\dot{\phi} [-\cos(\theta) \sin(\phi) \sin(\theta) \cos(\phi) + \cos(\theta) \cos(\phi) \sin(\theta) \sin(\phi)] \\ & + r\ddot{\theta} [\cos(\theta) \cos(\phi) \sin(\theta) \cos(\phi) + \cos(\theta) \sin(\phi) \sin(\theta) \sin(\phi) - \sin(\theta) \cos(\theta)] \\ & + r\dot{\phi}^2 [-\sin(\theta) \cos(\phi) \sin(\theta) \cos(\phi) - \sin(\theta) \sin(\phi) \sin(\theta) \sin(\phi)] \\ & + r\ddot{\phi} [-\sin(\theta) \sin(\phi) \sin(\theta) \cos(\phi) + \sin(\theta) \cos(\phi) \sin(\theta) \sin(\phi)] \\ = & \ddot{r} [\sin^2(\theta) \cos^2(\phi) + \sin^2(\theta) \sin^2(\phi) + \cos^2(\theta)] \\ & + 2\dot{r}\dot{\theta} [\cos(\theta) \sin(\theta) \cos^2(\phi) + \cos(\theta) \sin(\theta) \sin^2(\phi) - \sin(\theta) \cos(\theta)] \\ & + 2\dot{r}\dot{\phi} [-\sin^2(\theta) \sin(\phi) \cos(\phi) + \sin^2(\theta) \cos(\phi) \sin(\phi)] \\ & + r\dot{\theta}^2 [-\sin^2(\theta) \cos^2(\phi) - \sin^2(\theta) \sin^2(\phi) - \cos^2(\theta)] \\ & + r\ddot{\theta} [\cos(\theta) \sin(\theta) \cos^2(\phi) + \cos(\theta) \sin(\theta) \sin^2(\phi) - \sin(\theta) \cos(\theta)] \\ & + r\dot{\phi}^2 [-\sin^2(\theta) \cos^2(\phi) - \sin^2(\theta) \sin^2(\phi)] \\ & + r\ddot{\phi} [-\sin^2(\theta) \sin(\phi) \cos(\phi) + \sin^2(\theta) \cos(\phi) \sin(\phi)] \\ = & \ddot{r} [\sin^2(\theta) + \cos^2(\theta)] \\ & + 2\dot{r}\dot{\theta} [\cos(\theta) \sin(\theta) - \sin(\theta) \cos(\theta)] \\ & + r\dot{\theta}^2 [-\sin^2(\theta) - \cos^2(\theta)] \\ & + r\ddot{\theta} [\cos(\theta) \sin(\theta) - \sin(\theta) \cos(\theta)] \\ & + r\dot{\phi}^2 [-\sin^2(\theta)] \\ = & \ddot{r} - r\dot{\theta}^2 - r \sin^2(\theta) \dot{\phi}^2 \end{aligned}$$

und

$$\begin{aligned}
a_\theta &= \ddot{x} \cos(\theta) \cos(\phi) + \ddot{y} \cos(\theta) \sin(\phi) - \ddot{z} \sin(\theta) & (\text{H.2.11}) \\
&= \left[\ddot{r} \sin(\theta) \cos(\phi) + 2\dot{r}\dot{\theta} \cos(\theta) \cos(\phi) - 2\dot{r}\dot{\phi} \sin(\theta) \sin(\phi) - r\dot{\theta}^2 \sin(\theta) \cos(\phi) \right. \\
&\quad \left. - 2r\dot{\phi}\dot{\theta} \cos(\theta) \sin(\phi) + r\ddot{\theta} \cos(\theta) \cos(\phi) - r\dot{\phi}^2 \sin(\theta) \cos(\phi) - r\ddot{\phi} \sin(\theta) \sin(\phi) \right] \cos(\theta) \cos(\phi) \\
&\quad + \left[\ddot{r} \sin(\theta) \sin(\phi) + 2\dot{r}\dot{\theta} \cos(\theta) \sin(\phi) + 2\dot{r}\dot{\phi} \sin(\theta) \cos(\phi) - r\dot{\theta}^2 \sin(\theta) \sin(\phi) \right. \\
&\quad \left. + 2r\dot{\phi}\dot{\theta} \cos(\theta) \cos(\phi) + r\ddot{\theta} \cos(\theta) \sin(\phi) - r\dot{\phi}^2 \sin(\theta) \sin(\phi) + r\ddot{\phi} \sin(\theta) \cos(\phi) \right] \cos(\theta) \sin(\phi) \\
&\quad - \left[\ddot{r} \cos(\theta) - 2\dot{r}\dot{\theta} \sin(\theta) - r\dot{\theta} \cos(\theta) - r\ddot{\theta} \sin(\theta) \right] \sin(\theta) \\
&= \ddot{r} \left[\sin(\theta) \cos(\phi) \cos(\theta) \cos(\phi) + \sin(\theta) \sin(\phi) \cos(\theta) \sin(\phi) - \cos(\theta) \sin(\theta) \right] \\
&\quad + 2\dot{r}\dot{\theta} \left[\cos(\theta) \cos(\phi) \cos(\theta) \cos(\phi) + \cos(\theta) \sin(\phi) \cos(\theta) \sin(\phi) + \sin(\theta) \sin(\theta) \right] \\
&\quad + 2\dot{r}\dot{\phi} \left[-\sin(\theta) \sin(\phi) \cos(\theta) \cos(\phi) + \sin(\theta) \cos(\phi) \cos(\theta) \sin(\phi) \right] \\
&\quad + r\dot{\theta}^2 \left[-\sin(\theta) \cos(\phi) \cos(\theta) \cos(\phi) - \sin(\theta) \sin(\phi) \cos(\theta) \sin(\phi) + \cos(\theta) \sin(\theta) \right] \\
&\quad + 2r\dot{\phi}\dot{\theta} \left[-\cos(\theta) \sin(\phi) \cos(\theta) \cos(\phi) + \cos(\theta) \cos(\phi) \cos(\theta) \sin(\phi) \right] \\
&\quad + r\ddot{\theta} \left[\cos(\theta) \cos(\phi) \cos(\theta) \cos(\phi) + \cos(\theta) \sin(\phi) \cos(\theta) \sin(\phi) + \sin(\theta) \sin(\theta) \right] \\
&\quad + r\dot{\phi}^2 \left[-\sin(\theta) \cos(\phi) \cos(\theta) \cos(\phi) - \sin(\theta) \sin(\phi) \cos(\theta) \sin(\phi) \right] \\
&\quad + r\ddot{\phi} \left[-\sin(\theta) \sin(\phi) \cos(\theta) \cos(\phi) + \sin(\theta) \cos(\phi) \cos(\theta) \sin(\phi) \right] \\
&= \ddot{r} \left[\sin(\theta) \cos(\theta) \cos^2(\phi) + \sin(\theta) \cos(\theta) \sin^2(\phi) - \cos(\theta) \sin(\theta) \right] \\
&\quad + 2\dot{r}\dot{\theta} \left[\cos^2(\theta) \cos^2(\phi) + \cos^2(\theta) \sin^2(\phi) + \sin^2(\theta) \right] \\
&\quad + r\dot{\theta}^2 \left[-\sin(\theta) \cos(\theta) \cos^2(\phi) - \sin(\theta) \cos(\theta) \sin^2(\phi) + \cos(\theta) \sin(\theta) \right] \\
&\quad + r\ddot{\theta} \left[\cos^2(\theta) \cos^2(\phi) + \cos^2(\theta) \sin^2(\phi) + \sin^2(\theta) \right] \\
&\quad + r\dot{\phi}^2 \left[-\sin(\theta) \cos(\theta) \cos^2(\phi) - \sin(\theta) \cos(\theta) \sin^2(\phi) \right] \\
&= \ddot{r} \left[\sin(\theta) \cos(\theta) - \cos(\theta) \sin(\theta) \right] \\
&\quad + 2\dot{r}\dot{\theta} \left[\cos^2(\theta) + \sin^2(\theta) \right] \\
&\quad + r\dot{\theta}^2 \left[-\sin(\theta) \cos(\theta) + \cos(\theta) \sin(\theta) \right] \\
&\quad + r\ddot{\theta} \left[\cos^2(\theta) + \sin^2(\theta) \right] \\
&\quad - r\dot{\phi}^2 \left[\sin(\theta) \cos(\theta) \right] \\
&= 2\dot{r}\dot{\theta} + r\ddot{\theta} - r \sin(\theta) \cos(\theta) \dot{\phi}^2
\end{aligned}$$

und schliesslich

$$\begin{aligned}
 a_\phi &= -\ddot{x} \sin(\phi) + \ddot{y} \cos(\phi) & (H.2.12) \\
 &= -\left[\ddot{r} \sin(\theta) \cos(\phi) + 2\dot{r}\dot{\theta} \cos(\theta) \cos(\phi) - 2\dot{r}\dot{\phi} \sin(\theta) \sin(\phi) - r\dot{\theta}^2 \sin(\theta) \cos(\phi) \right. \\
 &\quad \left. - 2r\dot{\phi}\dot{\theta} \cos(\theta) \sin(\phi) + r\ddot{\theta} \cos(\theta) \cos(\phi) - r\dot{\phi}^2 \sin(\theta) \cos(\phi) - r\ddot{\phi} \sin(\theta) \sin(\phi) \right] \sin(\phi) \\
 &\quad + \left[\ddot{r} \sin(\theta) \sin(\phi) + 2\dot{r}\dot{\theta} \cos(\theta) \sin(\phi) + 2\dot{r}\dot{\phi} \sin(\theta) \cos(\phi) - r\dot{\theta}^2 \sin(\theta) \sin(\phi) \right. \\
 &\quad \left. + 2r\dot{\phi}\dot{\theta} \cos(\theta) \cos(\phi) + r\ddot{\theta} \cos(\theta) \sin(\phi) - r\dot{\phi}^2 \sin(\theta) \sin(\phi) + r\ddot{\phi} \sin(\theta) \cos(\phi) \right] \cos(\phi) \\
 &= \ddot{r} [-\sin(\theta) \cos(\phi) \sin(\phi) + \sin(\theta) \sin(\phi) \cos(\phi)] \\
 &\quad + 2\dot{r}\dot{\theta} [-\cos(\theta) \cos(\phi) \sin(\phi) + \cos(\theta) \sin(\phi) \cos(\phi)] \\
 &\quad + 2\dot{r}\dot{\phi} [\sin(\theta) \sin(\phi) \sin(\phi) + \sin(\theta) \cos(\phi) \cos(\phi)] \\
 &\quad + r\dot{\theta}^2 [\sin(\theta) \cos(\phi) \sin(\phi) - \sin(\theta) \sin(\phi) \cos(\phi)] \\
 &\quad + 2r\dot{\phi}\dot{\theta} [\cos(\theta) \sin(\phi) \sin(\phi) + \cos(\theta) \cos(\phi) \cos(\phi)] \\
 &\quad + r\ddot{\theta} [-\cos(\theta) \cos(\phi) \sin(\phi) + \cos(\theta) \sin(\phi) \cos(\phi)] \\
 &\quad + r\dot{\phi}^2 [\sin(\theta) \cos(\phi) \sin(\phi) - \sin(\theta) \sin(\phi) \cos(\phi)] \\
 &\quad + r\ddot{\phi} [\sin(\theta) \sin(\phi) \sin(\phi) + \sin(\theta) \cos(\phi) \cos(\phi)] \\
 &= + 2\dot{r}\dot{\phi} [\sin(\theta) \sin^2(\phi) + \sin(\theta) \cos^2(\phi)] \\
 &\quad + 2r\dot{\phi}\dot{\theta} [\cos(\theta) \sin^2(\phi) + \cos(\theta) \cos^2(\phi)] \\
 &\quad + r\ddot{\phi} [\sin(\theta) \sin^2(\phi) + \sin(\theta) \cos^2(\phi)] \\
 &= + 2\dot{r}\dot{\phi} \sin(\theta) + 2r\dot{\phi}\dot{\theta} \cos(\theta) + r\ddot{\phi} \sin(\theta) \\
 &= [r\ddot{\phi} + 2\dot{r}\dot{\phi}] \sin(\theta) + 2r\dot{\phi}\dot{\theta} \cos(\theta)
 \end{aligned}$$

Zusammenfassend haben wir

$$\begin{aligned}
 \mathbf{a} &= a_r \mathbf{e}_r + a_\theta \mathbf{e}_\theta + a_\phi \mathbf{e}_\phi & (H.2.13) \\
 &= \left[\ddot{r} - r\dot{\theta}^2 - r \sin^2(\theta) \dot{\phi}^2 \right] \mathbf{e}_r \\
 &\quad + \left[2\dot{r}\dot{\theta} + r\ddot{\theta} - r \sin(\theta) \cos(\theta) \dot{\phi}^2 \right] \mathbf{e}_\theta \\
 &\quad + \left[(r\ddot{\phi} + 2\dot{r}\dot{\phi}) \sin(\theta) + 2r\dot{\phi}\dot{\theta} \cos(\theta) \right] \mathbf{e}_\phi
 \end{aligned}$$

H.2.1. Interpretation

Wir teilen die Beschleunigung in drei Komponenten auf

$$\mathbf{a} = \mathbf{a}_p + \mathbf{a}_z + \mathbf{a}_c \quad (H.2.14)$$

Dies ist in der angegebenen Reihenfolge die Parallelbeschleunigung, die den Betrag der Geschwindigkeit erhöht, die Zentripetalbeschleunigung und die Coriolis-Beschleunigung.

Im Einzelnen haben wir

$$\mathbf{a}_p = \ddot{r}\mathbf{e}_r + r\ddot{\theta}\mathbf{e}_\theta + r\sin(\theta)\ddot{\phi}\mathbf{e}_\phi \quad (\text{H.2.15})$$

$$\mathbf{a}_z = -r\left[\dot{\theta}^2 + \sin^2(\theta)\dot{\phi}^2\right]\mathbf{e}_r - r\sin(\theta)\cos(\theta)\dot{\phi}^2\mathbf{e}_\theta \quad (\text{H.2.16})$$

$$\mathbf{a}_c = 2\dot{r}\dot{\theta}\mathbf{e}_\theta + 2\left[\dot{r}\sin(\theta) + r\dot{\theta}\cos(\theta)\right]\dot{\phi}\mathbf{e}_\phi \quad (\text{H.2.17})$$

I. Berechnungen in ebenen schiefwinkligen Dreiecken

(Siehe I. N. Bronštein u. a., *Taschenbuch der Mathematik* [Bro+08, pp. 146])

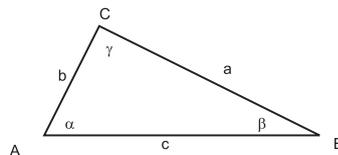


Abb. I.1.: DREIECK

halber Dreiecksumfang $s = \frac{a+b+c}{2}$

Radius des Umkreises $R = \frac{a}{2 \sin \alpha} = \frac{b}{2 \sin \beta} = \frac{c}{2 \sin \gamma}$

Radius des Inkreises $r = \sqrt{\frac{(s-a)(s-b)(s-c)}{s}} = s \tan \frac{\alpha}{2} \tan \frac{\beta}{2} \tan \frac{\gamma}{2} = 4R \sin \frac{\alpha}{2} \sin \frac{\beta}{2} \sin \frac{\gamma}{2}$

Flächeninhalt $S = \frac{1}{2}ab \sin \gamma = 2R^2 \sin \alpha \sin \beta \sin \gamma = rs = \sqrt{s(s-a)(s-b)(s-c)}$

Sinussatz $\frac{a}{\sin \alpha} = \frac{b}{\sin \beta} = \frac{c}{\sin \gamma} = 2R$
 R ist der Umkreisradius

Projektionssatz $c = a \cos \beta + b \cos \alpha$

Kosinussatz oder Satz des Pythagoras im schiefwinkligen Dreieck $c^2 = a^2 + b^2 - 2ab \cos \gamma$

Mollweidsche Gleichungen $(a + b) \sin \frac{\gamma}{2} = c \cos \left(\frac{\alpha - \beta}{2} \right)$
 $(a - b) \cos \frac{\gamma}{2} = c \sin \left(\frac{\alpha - \beta}{2} \right)$

Tangenssatz $\frac{a+b}{a-b} = \frac{\tan \frac{\alpha+\beta}{2}}{\tan \frac{\alpha-\beta}{2}}$

Halbwinkelsatz $\tan \frac{\alpha}{2} = \sqrt{\frac{(s-b)(s-c)}{s(s-a)}}$

Tangensformeln $\tan \alpha = \frac{a \sin \beta}{c - a \cos \beta} = \frac{a \sin \gamma}{b - a \cos \gamma}$

Beziehungen für halbe Winkel $\sin \frac{\alpha}{2} = \sqrt{\frac{(s-b)(s-c)}{bc}}$
 $\cos \frac{\alpha}{2} = \sqrt{\frac{s(s-a)}{bc}}$

(Siehe I. N. Bronštein u. a., *Taschenbuch der Mathematik* [Bro+08, pp. 148])

	gegeben	Formeln
1.	1 Seite und 2 Winkel (a, α, β)	$\gamma = \pi - \alpha - \beta$, $b = \frac{a \sin \beta}{\sin \alpha}$, $c = \frac{a \sin \gamma}{\sin \alpha}$, $S = \frac{1}{2} ab \sin \gamma$
2.	2 Seiten und der eingeschlossene Winkel (a, b, γ)	$\tan \frac{\alpha - \beta}{2} = \frac{a - b}{a + b} \cot \frac{\gamma}{2}$, $\frac{\alpha + \beta}{2} = \frac{\pi}{2} - \frac{\gamma}{2}$. α und β werden aus $\alpha + \beta$ und $\alpha - \beta$ berechnet. $c = \frac{a \sin \gamma}{\sin \alpha}$, $S = \frac{1}{2} ab \sin \gamma$
3.	2 Seiten und der einer von ihnen gegenüberliegende Winkel (a, b, α)	<p>$\sin \beta = \frac{b \sin \alpha}{a}$ Für $a \geq b$ ist $\beta < \frac{\pi}{2}$ und eindeutig bestimmt. Für $a < b$ sind die folgenden Fälle möglich:</p> <ol style="list-style-type: none"> 1. β hat für $b \sin \alpha < a$ zwei Werte $\beta_2 = \pi - \beta_1$ 2. β hat genau einen Wert ($\frac{\pi}{2}$) für $b \sin \alpha = a$ 3. Für $b \sin \alpha > a$ ist es unmöglich, ein DREIECK zu konstruieren. <p>$\gamma = \pi - \alpha - \beta$ $c = \frac{a \sin \gamma}{\sin \alpha}$ $S = \frac{1}{2} ab \sin \gamma$</p>
4.	3 Seiten (a, b, c)	$r = \sqrt{\frac{(s-a)(s-b)(s-c)}{s}}$, $\tan \frac{\alpha}{2} = \frac{r}{s-a}$, $\tan \frac{\beta}{2} = \frac{r}{s-b}$, $\tan \frac{\gamma}{2} = \frac{r}{s-c}$, $S = rs = \sqrt{s(s-a)(s-b)(s-c)}$

Tab. I.1.: Formeln für schiefwinklige ebene Dreiecke

J. Berechnung der Ableitung in rotierenden Bezugssystemen

Dieser Text bezieht sich auf den Abschnitt 5.2.3. Hier wird ein Beispiel gerechnet.
Der Maple Quelltext ist:

```
> with(LinearAlgebra):
> with(VectorCalculus):
> with(tensor):
> SetCoordinates( 'cartesian'[x,y,z] ):
>
>
> AA := Matrix(3,3,[[cos(omegaz*t), sin(omegaz*t),0],
>                  [-sin(omegaz*t),cos(omegaz*t),0],
>                  [0,0,1]]);
>
> AAinv := MatrixInverse(AA);
> omega := <0,0,omegaz>;
> s := <R*cos(3*omegaz*t),R*sin(3*omegaz*t),rz>;
> sp := convert(MatrixVectorMultiply(AA,s),arctrig);
> res1 :=diff(s,t);
> CrossProduct(omega,s);
> tr1 :=diff(sp,t);
> tr2 := simplify(MatrixVectorMultiply(AAinv,tr1));
> res2 := tr2+CrossProduct(omega,s);
> rr :=simplify(res2-res1);
>
```

Der Mathematica-Quelltext ist

$$\begin{aligned}
AA &= \begin{pmatrix} \cos(t\omega_z) & \sin(t\omega_z) & 0 \\ -\sin(t\omega_z) & \cos(t\omega_z) & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \\
AAinv &= \text{Simplify}[\text{MatrixPower}[AA, -1]] \\
&\text{Simplify}[AAinv.AA] \\
\omega &= \{0, 0, \omega_z\} \\
s &= \{f_x(t), f_y(t), f_z(t)\} \\
sp &= AA.s \\
res1 &= \frac{\partial s}{\partial t} \\
cp &= \omega \times s \\
tr1 &= \text{Simplify}\left[\frac{\partial sp}{\partial t}\right] \\
tr2 &= \text{Simplify}[AAinv.tr1] \\
res2 &= cp + tr2 \\
rr &= res2 - res1 \\
res3falsch &= \text{Simplify}[cp + tr1]
\end{aligned}$$

Hier ist angenommen worden, dass der Rotationsvektor $\boldsymbol{\omega}$ entlang der z -Richtung des Koordinatensystems angeordnet ist. Dann transformiert die Matrix AA einen Vektor aus dem Laborsystem in das rotierende Bezugssystem. $AAinv$ transformiert zurück. s ist der zeitabhängige Ortsvektor. sp ist der Ortsvektor transformiert in das rotierende Bezugssystem. $tr1$ ist die Ableitung von sp im rotierenden Bezugssystem $tr2$ ist $tr1$ zurücktransformiert in das Laborsystem.

Gleichung (5.2.14) gilt dann, wenn die Ableitung im rotierenden Bezugssystem zurück nach dem Laborsystem transformiert ist.

$$\begin{aligned}
AA &= \begin{pmatrix} \cos(\omega_z t) & \sin(\omega_z t) & 0 \\ -\sin(\omega_z t) & \cos(\omega_z t) & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} = A \\
AAinv &= \begin{pmatrix} \cos(\omega_z t) & -\sin(\omega_z t) & 0 \\ \sin(\omega_z t) & \cos(\omega_z t) & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} = A^{-1} \\
\mathbf{s} &= \begin{pmatrix} R \cos(3\omega_z t) \\ R \sin(3\omega_z t) \\ r_z \end{pmatrix} \quad \text{allgemein:} \quad \mathbf{s} = \begin{pmatrix} f_x(t) \\ f_y(t) \\ f_z(t) \end{pmatrix}
\end{aligned}$$

Nach der Transformation ins rotierende Bezugssystem erhält man

$$\mathbf{sp} = \begin{pmatrix} R \cos(2\omega_z t) \\ R \sin(2\omega_z t) \\ r_z \end{pmatrix} \quad \text{allgemein:} \quad \mathbf{s}' = \begin{pmatrix} \cos(\omega_z t) f_x(t) + \sin(\omega_z t) f_y(t) \\ \cos(\omega_z t) f_y(t) - \sin(\omega_z t) f_x(t) \\ f_z(t) \end{pmatrix}.$$

Die Ableitungen im Laborsystem sind

$$\frac{d\mathbf{s}}{dt} = 3\omega_z R \begin{pmatrix} -\sin(3\omega_z t) \\ \cos(3\omega_z t) \\ 0 \end{pmatrix} \quad \text{allgemein:} \quad \frac{d\mathbf{s}}{dt} = \begin{pmatrix} \frac{d}{dt}f_x(t) \\ \frac{d}{dt}f_y(t) \\ \frac{d}{dt}f_z(t) \end{pmatrix}$$

und im rotierenden Bezugssystem (gestrichenes Bezugssystem)

$$\frac{d\mathbf{s}'}{dt} = 2\omega_z R \begin{pmatrix} -\sin(2\omega_z t) \\ \cos(2\omega_z t) \\ 0 \end{pmatrix}$$

allgemein:

$$\frac{d\mathbf{s}'}{dt} = \begin{pmatrix} \cos(\omega_z t) \frac{d}{dt}f_x(t) + \sin(\omega_z t) \frac{d}{dt}f_y(t) - \omega_z \sin(\omega_z t) f_x(t) + \omega_z \cos(\omega_z t) f_y(t) \\ -\sin(\omega_z t) \frac{d}{dt}f_x(t) + \cos(\omega_z t) \frac{d}{dt}f_y(t) - \omega_z \cos(\omega_z t) f_x(t) - \omega_z \sin(\omega_z t) f_y(t) \\ \frac{d}{dt}f_z(t) \end{pmatrix}$$

Zurücktransformiert ins Laborsystem mit $A^{-1} \frac{ds'}{dt}$ erhält man

$$\frac{\partial \mathbf{s}}{\partial t} = 2\omega_z R \begin{pmatrix} -\sin(3\omega_z t) \\ \cos(3\omega_z t) \\ 0 \end{pmatrix} \quad \text{allgemein:} \quad \frac{\partial \mathbf{s}}{\partial t} = \begin{pmatrix} \omega_z f_y(t) + \frac{d}{dt}f_x(t) \\ -\omega_z f_x(t) + \frac{d}{dt}f_y(t) \\ \frac{d}{dt}f_z(t) \end{pmatrix}$$

Das Kreuzprodukt ist

$$\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{s} = \omega_z R \begin{pmatrix} -\sin(3\omega_z t) \\ \cos(3\omega_z t) \\ 0 \end{pmatrix} \quad \text{allgemein:} \quad \boldsymbol{\omega} \times \mathbf{s} = \begin{pmatrix} -\omega_z f_y(t) \\ \omega_z f_x(t) \\ 0 \end{pmatrix}$$

und

$$\begin{aligned} \frac{\partial \mathbf{s}}{\partial t} + \boldsymbol{\omega} \times \mathbf{s} &= 2\omega_z R \begin{pmatrix} -\sin(3\omega_z t) \\ \cos(3\omega_z t) \\ 0 \end{pmatrix} + \omega_z R \begin{pmatrix} -\sin(3\omega_z t) \\ \cos(3\omega_z t) \\ 0 \end{pmatrix} = 3\omega_z R \begin{pmatrix} -\sin(3\omega_z t) \\ \cos(3\omega_z t) \\ 0 \end{pmatrix} = \frac{d\mathbf{s}}{dt} \end{aligned}$$

allgemein:

$$\frac{\partial \mathbf{s}}{\partial t} + \boldsymbol{\omega} \times \mathbf{s} = \begin{pmatrix} \omega_z f_y(t) + \frac{d}{dt}f_x(t) \\ -\omega_z f_x(t) + \frac{d}{dt}f_y(t) \\ \frac{d}{dt}f_z(t) \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} -\omega_z f_y(t) \\ \omega_z f_x(t) \\ 0 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \frac{d}{dt}f_x(t) \\ \frac{d}{dt}f_y(t) \\ \frac{d}{dt}f_z(t) \end{pmatrix} = \frac{d\mathbf{s}}{dt}$$

so dass sowohl im Spezialfall wie auch allgemein gilt

$$\frac{d\mathbf{s}}{dt} = \frac{\partial \mathbf{s}}{\partial t} + \boldsymbol{\omega} \times \mathbf{s}$$

gilt. Wäre $\frac{ds'}{dt}$ nicht ins Laborsystem zurücktransformiert worden, hätte man

$$\begin{aligned}
& \frac{\partial \mathbf{s}}{\partial t} + \boldsymbol{\omega} \times \mathbf{s} \\
&= \begin{pmatrix} \frac{d}{dt} f_x(t) \cos(t\omega_z) - \omega_z f_x(t) \sin(t\omega_z) + \frac{d}{dt} f_y(t) \sin(t\omega_z) + \omega_z f_y(t) (\cos(t\omega_z) - 1) \\ -\frac{d}{dt} f_x(t) \sin(t\omega_z) + f_x(t) \omega_z (1 - \cos(t\omega_z)) + \frac{d}{dt} f_y(t) \cos(t\omega_z) - \omega_z f_y(t) \sin(t\omega_z) \\ \frac{d}{dt} f_z(t) \end{pmatrix} \\
& \hspace{20em} \text{(J.0.1)}
\end{aligned}$$

erhalten, was nicht das Resultat im Laborsystem ist.

Wenn mit Vektoren in der Darstellung eines Koordinatensystems gerechnet wird, müssen alle Vektoren im gleichen Koordinatensystem dargestellt werden!

K. Rechnen mit Vektoren

K.1. Vektoridentitäten

(Siehe I. N. Bronštein u. a., *Taschenbuch der Mathematik* [Bro+08, pp. 190])

Im Folgenden sind \mathbf{a} , \mathbf{b} , \mathbf{c} und \mathbf{f} Vektoren oder vektorielle Funktionen, a , b , c und f ihre Längen, k eine Zahl und $\varphi(\mathbf{r})$ eine skalare Funktion. Die Komponenten der Vektoren in kartesischen Koordinaten sind

$$\mathbf{a} = \begin{pmatrix} a_x \\ a_y \\ a_z \end{pmatrix}$$

Für die anderen Vektoren werden die Komponenten analog geschrieben.

K.1.1. Produkte mit Vektoren

Skalarprodukt

$$k = \mathbf{a} \cdot \mathbf{b} = a_x b_x + a_y b_y + a_z b_z = a b \cos(\angle(\mathbf{a}, \mathbf{b})) \quad (\text{K.1.1})$$

Vektorprodukt

$$\mathbf{c} = \mathbf{a} \times \mathbf{b} = \begin{pmatrix} a_y b_z - a_z b_y \\ a_z b_x - a_x b_z \\ a_x b_y - a_y b_x \end{pmatrix} \quad |\mathbf{a} \times \mathbf{b}| = a b \sin(\angle(\mathbf{a}, \mathbf{b})) \quad (\text{K.1.2})$$

Vertauschung der Reihenfolge (Kommutationsgesetze)

$$\mathbf{a} \cdot \mathbf{b} = \mathbf{b} \cdot \mathbf{a} \quad (\text{K.1.3})$$

$$\mathbf{a} \times \mathbf{b} = -\mathbf{b} \times \mathbf{a} \quad (\text{K.1.4})$$

Zwei Vektoren sind orthogonal, wenn

$$\mathbf{a} \cdot \mathbf{b} = 0 \quad (\text{K.1.5})$$

Sie sind kollinear, wenn

$$\mathbf{a} \times \mathbf{b} = \mathbf{0} \quad (\text{K.1.6})$$

Doppeltes Vektorprodukt

$$\mathbf{a} \times (\mathbf{b} \times \mathbf{c}) = (\mathbf{a} \cdot \mathbf{c}) \mathbf{b} - (\mathbf{a} \cdot \mathbf{b}) \mathbf{c} \quad (\text{K.1.7})$$

Spatprodukt oder gemischtes Produkt

$$\begin{aligned}
 (\mathbf{a} \times \mathbf{b}) \cdot \mathbf{c} &= (\mathbf{b} \times \mathbf{c}) \cdot \mathbf{a} \\
 &= (\mathbf{c} \times \mathbf{a}) \cdot \mathbf{b} \\
 &= -(\mathbf{b} \times \mathbf{a}) \cdot \mathbf{c} \\
 &= -(\mathbf{c} \times \mathbf{b}) \cdot \mathbf{a} \\
 &= -(\mathbf{a} \times \mathbf{c}) \cdot \mathbf{b} \\
 &= a_x b_y c_z + a_y b_z c_x + a_z b_x c_y - (a_z b_y c_x + a_x b_z c_y + a_y b_x c_z) \quad (\text{K.1.8})
 \end{aligned}$$

Drei Vektoren sind komplanar, wenn

$$(\mathbf{a} \times \mathbf{b}) \cdot \mathbf{c} = 0 \quad (\text{K.1.9})$$

Lagrangesche Identität

$$(\mathbf{a} \times \mathbf{b}) \cdot (\mathbf{c} \times \mathbf{f}) = (\mathbf{a} \cdot \mathbf{c})(\mathbf{b} \cdot \mathbf{f}) - (\mathbf{a} \cdot \mathbf{f})(\mathbf{b} \cdot \mathbf{c}) \quad (\text{K.1.10})$$

Vierfaches Vektorprodukt

$$(\mathbf{a} \times \mathbf{b}) \times (\mathbf{c} \times \mathbf{d}) = ((\mathbf{a} \times \mathbf{b}) \cdot \mathbf{f}) \mathbf{c} - ((\mathbf{a} \times \mathbf{b}) \cdot \mathbf{c}) \mathbf{f} \quad (\text{K.1.11})$$

K.1.2. Ableiten von Vektoren

Ableiten eines Vektors

$$\frac{d}{dt} \mathbf{a} = \frac{d}{dt} \begin{pmatrix} a_x \\ a_y \\ a_z \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \frac{da_x}{dt} \\ \frac{da_y}{dt} \\ \frac{da_z}{dt} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \dot{a}_x \\ \dot{a}_y \\ \dot{a}_z \end{pmatrix} \quad (\text{K.1.12})$$

Ableitung eines Produktes

$$\frac{d}{dt} (\varphi(t) \mathbf{a}(t)) = \frac{d\varphi}{dt} \mathbf{a} + \varphi \frac{d}{dt} \mathbf{a} \quad (\text{K.1.13})$$

Ableitung des Skalarproduktes

$$\frac{d}{dt} (\mathbf{a} \cdot \mathbf{b}) = \frac{d\mathbf{a}}{dt} \cdot \mathbf{b} + \mathbf{a} \cdot \frac{d\mathbf{b}}{dt} \quad (\text{K.1.14})$$

Ableitung des Vektorproduktes

$$\frac{d}{dt} (\mathbf{a} \times \mathbf{b}) = \frac{d\mathbf{a}}{dt} \times \mathbf{b} + \mathbf{a} \times \frac{d\mathbf{b}}{dt} \quad (\text{K.1.15})$$

Ableitung eines Vektors mit konstantem Betrag. Hier ist $\mathbf{a} \cdot \mathbf{a} = a^2 = \text{const.}$ Aus Gleichung (K.1.14) folgt

$$0 = \frac{da^2}{dt} = \frac{d}{dt} (\mathbf{a} \cdot \mathbf{a}) = \frac{d\mathbf{a}}{dt} \cdot \mathbf{a} + \mathbf{a} \cdot \frac{d\mathbf{a}}{dt} = \frac{d\mathbf{a}}{dt} \cdot \mathbf{a} \quad \Rightarrow \quad \frac{d\mathbf{a}}{dt} \perp \mathbf{a} \quad (\text{K.1.16})$$

Taylorentwicklung einer Vektorfunktion

$$\mathbf{a}(t + \tau) = \mathbf{a}(t) + \tau \left. \frac{d\mathbf{a}}{dt} \right|_t + \frac{\tau^2}{2} \left. \frac{d^2\mathbf{a}}{dt^2} \right|_t + \dots + \frac{\tau^n}{n!} \left. \frac{d^n\mathbf{a}}{dt^n} \right|_t + \dots \quad (\text{K.1.17})$$

K.1.3. Vektorableitungen bei Skalarfeldern

Ableitung eines skalaren Feldes nach einer Richtung

$$\frac{\partial\varphi(\mathbf{r})}{\partial\mathbf{c}} = \lim_{\varepsilon \rightarrow 0} \frac{\varphi(\mathbf{r} + \varepsilon\mathbf{c}) - \varphi(\mathbf{r})}{\varepsilon} \quad (\text{K.1.18})$$

Ableitung $\frac{\partial\varphi(\mathbf{r})}{\partial\mathbf{e}_c}$ in Richtung des Einheitsvektors \mathbf{e}_c in Richtung von \mathbf{c}

$$\frac{\partial\varphi(\mathbf{r})}{\partial\mathbf{c}} = |\mathbf{c}| \frac{\partial\varphi(\mathbf{r})}{\partial\mathbf{e}_c} \quad (\text{K.1.19})$$

Richtungsableitung einer skalaren Funktion im Vergleich zur Richtung mit dem stärksten Abfall (Einheitsvektor \mathbf{n})

$$\frac{\partial\varphi(\mathbf{r})}{\partial\mathbf{e}_c} = \frac{\partial\varphi(\mathbf{r})}{\partial\mathbf{n}} \cos(\angle\mathbf{e}_c, \mathbf{n}) \quad (\text{K.1.20})$$

K.1.4. Vektorableitungen bei Vektorfeldern

Ableitung eines Vektorfeldes \mathbf{a} nach einer Richtung

$$\frac{\partial\mathbf{a}(\mathbf{r})}{\partial\mathbf{c}} = \lim_{\varepsilon \rightarrow 0} \frac{\mathbf{a}(\mathbf{r} + \varepsilon\mathbf{c}) - \mathbf{a}(\mathbf{r})}{\varepsilon} \quad (\text{K.1.21})$$

Ableitung $\frac{\partial\mathbf{a}(\mathbf{r})}{\partial\mathbf{e}_c}$ in Richtung des Einheitsvektors \mathbf{e}_c in Richtung von \mathbf{c}

$$\frac{\partial\mathbf{a}(\mathbf{r})}{\partial\mathbf{c}} = |\mathbf{c}| \frac{\partial\mathbf{a}(\mathbf{r})}{\partial\mathbf{e}_c} \quad (\text{K.1.22})$$

Richtungsableitung einer Vektorfunktion

$$\begin{aligned} \frac{\partial\mathbf{a}(\mathbf{r})}{\partial\mathbf{c}} &= (\mathbf{c} \cdot \mathbf{grad}) \mathbf{a} \\ &= \frac{1}{2} (\mathbf{rot}(\mathbf{a} \times \mathbf{c}) + \mathbf{grad}(\mathbf{c} \cdot \mathbf{a}) + \mathbf{c} \cdot \mathbf{div} \mathbf{a} - \mathbf{a} \cdot \mathbf{div} \mathbf{c} \\ &\quad - \mathbf{c} \times \mathbf{rot} \mathbf{a} - \mathbf{a} \times \mathbf{rot} \mathbf{c}) \end{aligned} \quad (\text{K.1.23})$$

Gradient eines Produktes

$$\mathbf{grad}(\varphi_1\varphi_2) = \varphi_1 \mathbf{grad} \varphi_2 + \varphi_2 \mathbf{grad} \varphi_1 \quad (\text{K.1.24})$$

Kettenregel beim Gradienten

$$\mathbf{grad} \varphi_1(\varphi_2) = \frac{d\varphi_1}{d\varphi_2} \mathbf{grad} \varphi_2 \quad (\text{K.1.25})$$

Gradient eines Skalarproduktes

$$\mathbf{grad} (\mathbf{a} \cdot \mathbf{b}) = (\mathbf{a} \cdot \mathbf{grad}) \mathbf{b} + (\mathbf{b} \cdot \mathbf{grad}) \mathbf{a} + \mathbf{a} \times \mathbf{rot} \mathbf{b} + \mathbf{b} \times \mathbf{rot} \mathbf{a} \quad (\text{K.1.26})$$

Gradient eines Skalarproduktes eines konstanten Vektors \mathbf{k} mit einem Ortsvektor \mathbf{r}

$$\mathbf{grad} (\mathbf{r} \cdot \mathbf{k}) = \mathbf{k} \quad (\text{K.1.27})$$

Divergenz eines Produktes

$$\text{div} (\varphi \mathbf{a}) = \varphi \text{div} \mathbf{a} + \mathbf{a} \cdot \mathbf{grad} \varphi \quad (\text{K.1.28})$$

Divergenz eines Skalarproduktes eines konstanten Vektors \mathbf{k} mit einem Ortsvektor \mathbf{r}

$$\text{div} (\mathbf{r} \cdot \mathbf{k}) = \frac{\mathbf{r} \cdot \mathbf{k}}{|\mathbf{r}|} \quad (\text{K.1.29})$$

Divergenz eines Vektorproduktes

$$\text{div} (\mathbf{a} \times \mathbf{b}) = \mathbf{b} \cdot \mathbf{rot} \mathbf{a} - \mathbf{a} \cdot \mathbf{rot} \mathbf{b} \quad (\text{K.1.30})$$

Rotation eines Produktes

$$\mathbf{rot} (\varphi \mathbf{a}) = \varphi \mathbf{rot} \mathbf{a} + \mathbf{grad} \varphi \times \mathbf{a} \quad (\text{K.1.31})$$

Divergenz eines Vektorproduktes

$$\mathbf{rot} (\mathbf{a} \times \mathbf{b}) = (\mathbf{b} \cdot \mathbf{grad}) \mathbf{a} - (\mathbf{a} \cdot \mathbf{grad}) \mathbf{b} + \mathbf{a} \text{div} \mathbf{b} - \mathbf{b} \text{div} \mathbf{a} \quad (\text{K.1.32})$$

Rotation eines Potentialfeldes

$$\mathbf{rot} (\mathbf{grad} \varphi) = \mathbf{0} \quad \forall \varphi \quad (\text{K.1.33})$$

Divergenz einer Rotation

$$\text{div} (\mathbf{rot} \mathbf{a}) = 0 \quad \forall \mathbf{a} \quad (\text{K.1.34})$$

Rotation einer Rotation

$$\mathbf{rot} (\mathbf{rot} \mathbf{a}) = \mathbf{grad} (\text{div} \mathbf{a}) - \text{div} (\mathbf{grad} \mathbf{a}) \quad (\text{K.1.35})$$

L. Rechenregeln für Winkelfunktionen

Eine ausführliche Auflistung finden Sie in I. N. Bronštein u. a. *Taschenbuch der Mathematik* [Bro+08] in den entsprechenden Kapiteln.

L.1. Sinus

In einem beliebigen Dreieck mit den Seiten a , b und c und den Seiten gegenüberliegenden Winkeln α , β und γ (in gleicher Reihenfolge) gilt der Sinussatz

$$\frac{a}{\sin(\alpha)} = \frac{b}{\sin(\beta)} = \frac{c}{\sin(\gamma)} = 2R \quad (\text{L.1.1})$$

wobei R der Umkreisradius ist (siehe auch I) Additionstheorem

$$\sin(\alpha \pm \beta) = \sin(\alpha) \cos(\beta) \pm \cos(\alpha) \sin(\beta) \quad (\text{L.1.2})$$

Halber Winkel

$$\sin\left(\frac{\alpha}{2}\right) = \sqrt{\frac{1}{2}(1 - \cos(\alpha))} \quad (\text{L.1.3})$$

Addition zweier Sinus

$$\sin(\alpha) \pm \sin(\beta) = \begin{cases} 2 \sin\left(\frac{\alpha+\beta}{2}\right) \cos\left(\frac{\alpha-\beta}{2}\right), & \text{für } +; \\ 2 \cos\left(\frac{\alpha+\beta}{2}\right) \sin\left(\frac{\alpha-\beta}{2}\right), & \text{für } -. \end{cases} \quad (\text{L.1.4})$$

L.2. Cosinus

In einem beliebigen Dreieck mit den Seiten a , b und c und den Seiten gegenüberliegenden Winkeln α , β und γ (in gleicher Reihenfolge) gilt der Cosinussatz

$$c^2 = a^2 + b^2 - 2ab \cos(\gamma) \quad \text{und zyklisch} \quad (\text{L.2.1})$$

Additionstheorem

$$\cos(\alpha \pm \beta) = \cos(\alpha) \cos(\beta) \mp \sin(\alpha) \sin(\beta) \quad (\text{L.2.2})$$

Halber Winkel

$$\cos\left(\frac{\alpha}{2}\right) = \sqrt{\frac{1}{2}(1 + \cos(\alpha))} \quad (\text{L.2.3})$$

Addition zweier Cosinus

$$\cos(\alpha) \pm \cos(\beta) = \begin{cases} 2 \cos\left(\frac{\alpha+\beta}{2}\right) \cos\left(\frac{\alpha-\beta}{2}\right), & \text{für } +; \\ 2 - \sin\left(\frac{\alpha+\beta}{2}\right) \sin\left(\frac{\alpha-\beta}{2}\right), & \text{für } -. \end{cases} \quad (\text{L.2.4})$$

L.3. Tangens

In einem beliebigen Dreieck mit den Seiten a , b und c und den Seiten gegenüberliegenden Winkeln α , β und γ (in gleicher Reihenfolge) gilt der Tangenssatz

$$\frac{a+b}{a-b} = \frac{\tan\left(\frac{\alpha+\beta}{2}\right)}{\tan\left(\frac{\alpha-\beta}{2}\right)} \quad \text{und zyklisch} \quad (\text{L.3.1})$$

Additionstheorem

$$\tan(\alpha \pm \beta) = \frac{\tan(\alpha) \pm \tan(\beta)}{1 \mp \tan(\alpha) \tan(\beta)} \quad (\text{L.3.2})$$

Halber Winkel

$$\tan\left(\frac{\alpha}{2}\right) = \sqrt{\frac{1 - \cos(\alpha)}{1 + \cos(\alpha)}} = \frac{1 - \cos(\alpha)}{\sin(\alpha)} = \frac{\sin(\alpha)}{1 + \cos(\alpha)} \quad (\text{L.3.3})$$

Addition zweier Tangens

$$\tan(\alpha) \pm \tan(\beta) = \frac{\sin(\alpha \pm \beta)}{\cos(\alpha) \cos(\beta)} = \frac{\sin(\alpha) \cos(\beta) \pm \cos(\alpha) \sin(\beta)}{\cos(\alpha) \cos(\beta)} \quad (\text{L.3.4})$$

M. Drehungen

M.1. Drehmatrizen

Eine Drehung um die x -Achse beschrieben durch den Vektor $\mathbf{e}_x = (1, 0, 0)^T$ um den Winkel α wird durch die Matrix

$$\mathbf{R}_x(\alpha) = \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & \cos(\alpha) & -\sin(\alpha) \\ 0 & \sin(\alpha) & \cos(\alpha) \end{pmatrix} \quad (\text{M.1.1})$$

die Transformation ausgeführt. Für eine Drehung um die y -Achse beschrieben durch den Vektor $\mathbf{e}_y = (0, 1, 0)^T$ um den Winkel β wird durch die Matrix

$$\mathbf{R}_y(\beta) = \begin{pmatrix} \cos(\beta) & 0 & \sin(\beta) \\ 0 & 1 & 0 \\ -\sin(\beta) & 0 & \cos(\beta) \end{pmatrix} \quad (\text{M.1.2})$$

die Transformation ausgeführt. Schliesslich wird eine Drehung um die z -Achse beschrieben durch den Vektor $\mathbf{e}_z = (0, 0, 1)^T$ um den Winkel γ wird durch die Matrix

$$\mathbf{R}_z(\gamma) = \begin{pmatrix} \cos(\gamma) & -\sin(\gamma) & 0 \\ \sin(\gamma) & \cos(\gamma) & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \quad (\text{M.1.3})$$

ausgeführt.

Der Vektor $\mathbf{r} = (x, y, z)^T$ soll um den Winkel α um die x -Achse gedreht werden. Dies wird mit der Operation

$$\mathbf{r}' = \mathbf{R}_x(\alpha)\mathbf{r} = \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & \cos(\alpha) & -\sin(\alpha) \\ 0 & \sin(\alpha) & \cos(\alpha) \end{pmatrix} \begin{pmatrix} x \\ y \\ z \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} x \\ y \cos(\alpha) - z \sin(\alpha) \\ y \sin(\alpha) + z \cos(\alpha) \end{pmatrix} \quad (\text{M.1.4})$$

bewerkstelligt. Im Allgemeinen wird eine Drehung durch die Multiplikation des Vektors von links mit einer Matrix beschrieben.

Die Drehung zurück wird (antisymmetrische reelle Matrix mit der Determinante 1) wird durch die inverse Matrix oder die transponierte Matrix beschrieben Alternativ kann man auch α durch $-\alpha$ ersetzen.

$$\mathbf{R}_x(-\alpha) = \mathbf{R}_x^T(\alpha) = \mathbf{R}_x^{-1}(\alpha) = \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & \cos(\alpha) & \sin(\alpha) \\ 0 & -\sin(\alpha) & \cos(\alpha) \end{pmatrix} \quad (\text{M.1.5})$$

Eine Drehung um einen beliebigen Vektor $\mathbf{r}_\alpha = (x_\alpha, y_\alpha, z_\alpha)^T$ mit $x_\alpha^2 + y_\alpha^2 + z_\alpha^2 = 1$ wird durch

$$R_{(x_\alpha, y_\alpha, z_\alpha)^T}(\alpha) = \begin{pmatrix} x_\alpha^2 + \cos(\alpha)(y_\alpha^2 + z_\alpha^2) & -x_\alpha y_\alpha \cos(\alpha) + x_\alpha y_\alpha - z_\alpha \sin(\alpha) & -x_\alpha z_\alpha \cos(\alpha) + x_\alpha z_\alpha + y_\alpha \sin(\alpha) \\ -x_\alpha y_\alpha \cos(\alpha) + x_\alpha y_\alpha + z_\alpha \sin(\alpha) & \cos(\alpha)(x_\alpha^2 + z_\alpha^2) + y_\alpha^2 & -x_\alpha \sin(\alpha) - y_\alpha z_\alpha \cos(\alpha) + y_\alpha z_\alpha \\ -x_\alpha z_\alpha \cos(\alpha) + x_\alpha z_\alpha - y_\alpha \sin(\alpha) & x_\alpha \sin(\alpha) - y_\alpha z_\alpha \cos(\alpha) + y_\alpha z_\alpha & \cos(\alpha)(x_\alpha^2 + y_\alpha^2) + z_\alpha^2 \end{pmatrix} \quad (\text{M.1.6})$$

beschrieben [Wol14]. Die Drehung ist bei positivem α rechtshändig bezüglich der Richtung von \mathbf{r}_α (Der Daumen zeigt in die Richtung von \mathbf{r}_α , die Finger geben die Drehrichtung).

M.2. Drehung von Vektoren und Matrizen (oder Tensoren)

Sei $R_{\mathbf{e}_\alpha}(\alpha)$ die Drehmatrix. Dann ist der aus \mathbf{r} hervorgegangene um die Achse \mathbf{e}_α und den Winkel α gedrehte Vektor

$$\mathbf{r}' = R_{\mathbf{e}_\alpha}(\alpha)\mathbf{r} \quad (\text{M.2.1})$$

Ein Beispiel dafür ist in (M.1.4) gezeigt.

Die aus der Matrix

$$A = \begin{pmatrix} A_{xx} & A_{xy} & A_{xz} \\ A_{yx} & A_{yy} & A_{yz} \\ A_{zx} & A_{zy} & A_{zz} \end{pmatrix}$$

hervorgegangene um die Achse \mathbf{e}_α und den Winkel α gedrehte Matrix ist

$$A' = R_{\mathbf{e}_\alpha}(\alpha)A R_{\mathbf{e}_\alpha}^T(\alpha). \quad (\text{M.2.2})$$

Die Drehung zurück ist dann

$$R_{\mathbf{e}_\alpha}(-\alpha)A'R_{\mathbf{e}_\alpha}^T(-\alpha) = R_{\mathbf{e}_\alpha}^T(\alpha)A'R_{\mathbf{e}_\alpha}(\alpha) = R_{\mathbf{e}_\alpha}^T(\alpha)R_{\mathbf{e}_\alpha}(\alpha)A R_{\mathbf{e}_\alpha}^T(\alpha)R_{\mathbf{e}_\alpha}(\alpha) = A \quad (\text{M.2.3})$$

Wenn wir als Beispiel die Matrix

$$A = \begin{pmatrix} a & b & 0 \\ -b & c & 0 \\ 0 & 0 & d \end{pmatrix}$$

um $\mathbf{e}_\alpha = \left(\frac{1}{\sqrt{2}}, 0, -\frac{1}{\sqrt{2}}\right)^T$ drehen, erhalten wir

$$\begin{aligned}
\mathbf{A}' &= \mathbf{R}_{(1/\sqrt{2}, 0, -1/\sqrt{2})^T}(\alpha) \mathbf{A} \mathbf{R}_{(1/\sqrt{2}, 0, -1/\sqrt{2})^T}^T(\alpha) & (\text{M.2.4}) \\
&= \mathbf{R}_{(1/\sqrt{2}, 0, -1/\sqrt{2})^T}(\alpha) \mathbf{A} \mathbf{R}_{(1/\sqrt{2}, 0, -1/\sqrt{2})^T}(-\alpha) \\
&= \begin{pmatrix} \frac{1}{2}(\cos(\alpha) + 1) & \frac{\sin(\alpha)}{\sqrt{2}} & \frac{1}{2}(\cos(\alpha) - 1) \\ -\frac{\sin(\alpha)}{\sqrt{2}} & \cos(\alpha) & -\frac{\sin(\alpha)}{\sqrt{2}} \\ \frac{1}{2}(\cos(\alpha) - 1) & \frac{\sin(\alpha)}{\sqrt{2}} & \frac{1}{2}(\cos(\alpha) + 1) \end{pmatrix} \begin{pmatrix} a & b & 0 \\ -b & c & 0 \\ 0 & 0 & d \end{pmatrix} \\
&= \begin{pmatrix} \frac{1}{2}(\cos(\alpha) + 1) & -\frac{\sin(\alpha)}{\sqrt{2}} & \frac{1}{2}(\cos(\alpha) - 1) \\ \frac{\sin(\alpha)}{\sqrt{2}} & \cos(\alpha) & \frac{\sin(\alpha)}{\sqrt{2}} \\ \frac{1}{2}(\cos(\alpha) - 1) & -\frac{\sin(\alpha)}{\sqrt{2}} & \frac{1}{2}(\cos(\alpha) + 1) \end{pmatrix} \\
&= \begin{pmatrix} \frac{1}{2}(\cos(\alpha) + 1) & \frac{\sin(\alpha)}{\sqrt{2}} & \frac{1}{2}(\cos(\alpha) - 1) \\ -\frac{\sin(\alpha)}{\sqrt{2}} & \cos(\alpha) & -\frac{\sin(\alpha)}{\sqrt{2}} \\ \frac{1}{2}(\cos(\alpha) - 1) & \frac{\sin(\alpha)}{\sqrt{2}} & \frac{1}{2}(\cos(\alpha) + 1) \end{pmatrix} \\
&= \begin{pmatrix} \frac{1}{2}a(\cos(\alpha) + 1) + \frac{b\sin(\alpha)}{\sqrt{2}} & b\cos(\alpha) - \frac{a\sin(\alpha)}{\sqrt{2}} & \frac{1}{2}a(\cos(\alpha) - 1) + \frac{b\sin(\alpha)}{\sqrt{2}} \\ \frac{c\sin(\alpha)}{\sqrt{2}} - \frac{1}{2}b(\cos(\alpha) + 1) & \frac{b\sin(\alpha)}{\sqrt{2}} + c\cos(\alpha) & \frac{c\sin(\alpha)}{\sqrt{2}} - \frac{1}{2}b(\cos(\alpha) - 1) \\ \frac{1}{2}d(\cos(\alpha) - 1) & -\frac{d\sin(\alpha)}{\sqrt{2}} & \frac{1}{2}d(\cos(\alpha) + 1) \end{pmatrix} \\
&= \begin{pmatrix} \frac{1}{4}((a+d)\cos^2(\alpha) + 2(a-d)\cos(\alpha) + a + 2c\sin^2(\alpha) + d) & 0 & 0 \\ \frac{1}{4}(-\sqrt{2}\sin(\alpha)(\cos(\alpha)(a-2c+d) + a-d) - 2b(\cos(\alpha)+1)) & 0 & 0 \\ -\frac{1}{4}\sin(\alpha)(\sin(\alpha)(a-2c+d) + 2\sqrt{2}b) & 0 & 0 \end{pmatrix} \\
&+ \begin{pmatrix} 0 & \frac{1}{4}(2b(\cos(\alpha)+1) - \sqrt{2}\sin(\alpha)(\cos(\alpha)(a-2c+d) + a-d)) & 0 \\ 0 & \frac{1}{2}(a+d)\sin^2(\alpha) + c\cos^2(\alpha) & 0 \\ 0 & \frac{1}{4}(-\sqrt{2}\sin(\alpha)(\cos(\alpha)(a-2c+d) - a+d) - 2b(\cos(\alpha)-1)) & 0 \end{pmatrix} \\
&+ \begin{pmatrix} 0 & 0 & -\frac{1}{4}\sin(\alpha)(\sin(\alpha)(a-2c+d) - 2\sqrt{2}b) \\ 0 & 0 & \frac{1}{4}(2b(\cos(\alpha)-1) - \sqrt{2}\sin(\alpha)(\cos(\alpha)(a-2c+d) - a+d)) \\ 0 & 0 & \frac{1}{4}(\cos(\alpha)((a+d)\cos(\alpha) - 2a + 2d) + a + 2c\sin^2(\alpha) + d) \end{pmatrix}
\end{aligned}$$

M.3. Allgemeine Drehung mit Eulerwinkeln

Das KOORDINATENSYSTEM $\mathbf{e}_x, \mathbf{e}_y, \mathbf{e}_z$ geht durch drei Drehungen aus dem KOORDINATENSYSTEM $\mathbf{e}_x^*, \mathbf{e}_y^*, \mathbf{e}_z^*$ hervor.

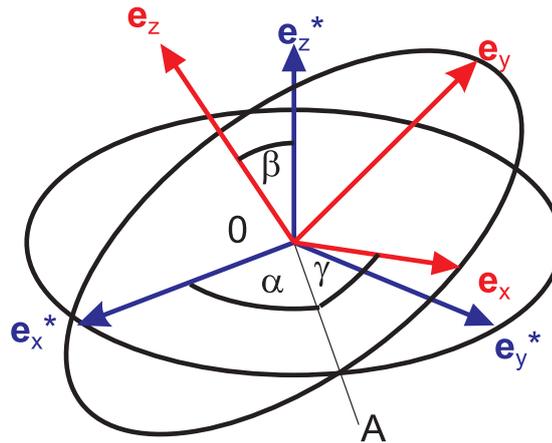


Abb. M.1.: Definition der Eulerschen Winkel

Die Eulerschen Winkel sind

1. Drehung um e_z^* : α
2. Drehung um $0A$: β
3. Drehung um e_z : γ

Dabei $\overline{0A}$ steht senkrecht zur Ebene aufgespannt durch e_z und e_z^* .

Die Reihenfolge der Drehungen ist

1. Drehung: Bringe e_x^* senkrecht zu e_z (In der Abbildung M.1 zeigen die Kreise die Ebenen senkrecht zu e_z^* und senkrecht zu e_z Die Schnittlinie der beiden Kreise ist $\overline{0A}$.)
2. Drehung: Bringe z -Achse in richtige Lage
3. Drehung: Bringe x,y -Achsen in die richtige Lage.

N. Hinweise und Links

N.1. Literaturhinweise

Voraussetzung für diese Vorlesung sind die Kenntnisse, die Sie am Gymnasium erlangt haben. Ich stütze mich dabei auf die Bildungsstandards des Landes Baden-Württemberg für Physik

(https://elearning.uni-ulm.de/repository.php?ref_id=4148&cmd=sendfile) und für Mathematik

(https://elearning.uni-ulm.de/repository.php?ref_id=4148&cmd=sendfile).

Als Begleitliteratur zur Vorlesung können die Lehrbücher *Gerthsen Physik* von D. Meschede [Mes06], *Bergmann, Schäfer, Mechanik, Akustik, Wärme* von K. Lüders und G. von Oppen [LO08], *Physik* von P. A. Tipler und G. Mosca [TM04] und *Physik* von D. C. Giancoli [Gia06] verwendet werden. Als leichtere Einführung kann das Buch *Physik* von D. Halliday; R. Resnick und J. Walker [HRW03] dienen.

Zur Mathematik sind *Mathematical Methods for Physicists* von G. B. Arfken und H. J. Weber [AW95] und das **Internetskript** *Moderne Physik mit Maple* von M. Komma [Kom96] zu empfehlen. Mathematische Probleme und Formeln sind sehr schön in *Taschenbuch der Mathematik* von I. N. Bronštein u. a. [Bro+08] zusammengefasst.

Zum Aufarbeiten des gelernten Stoffes (nicht als Einsteigerliteratur) kann auch *Repetitorium der Physik* von F. Kneubühl [Kne78] empfohlen werden.

Das hier vorliegende Skript gibt es auch als **PDF-Datei**.

Die Geschichte der Physik ist in *Kulturgeschichte der Physik* von K. Simonyi [Sim90] hervorragend dargestellt.

Eine wunderbare Website zum Aufarbeiten Ihres Wissens ist **Hyperphysics** von R. Nave. Ergänzend gibt es vom gleichen Autor auch **Hypermath**.

In diesem Skript werden alle Vektoren fett gedruckt, d.h. $\mathbf{r} = \vec{r}$. Begriffe aus dem Index werden *kursiv* gedruckt.

Versuchsliste

1. Versuch (M-55): Autorennen	15
2. Versuch (M-10): Lokomotive	15
3. Versuch (M-183): Messunsicherheit	21
4. Versuch (M-145): Geschwindigkeitsmessung	27
5. Versuch (M-13): Geschwindigkeitsmessung einer Pistolenkugel	29
6. Versuch (M-200): Beschleunigte Bewegung	29
7. Versuch (M-133): Anfangsgeschwindigkeit	30
8. Versuch (M-205): Impulserhaltung beim Stoss	31
9. Versuch (M-093): Energieerhaltung	35
10. Versuch (M-094): Arbeit an der schiefen Ebene	36
11. Versuch (M-021): Arten des Gleichgewichts	39
12. Versuch (M-093): Energieerhaltung	57
13. Versuch (M-093): Energieerhaltung	63
14. Versuch (M-094): Arbeit an der schiefen Ebene	64
15. Versuch (M-012): Kräfteparallelogramm	68
16. Versuch (M-173): Kran	69
17. Versuch (M-077): Fadenpendel	70
18. Versuch (M-141): Reaktionsprinzip	70
19. Versuch (M-170): Reibung	73
20. Versuch (M-047): Massenmittelpunktsbewegung	79
21. Versuch (M-065): Massenmittelpunktsbewegung	79
22. Versuch (M-139): Massenmittelpunktsbewegung	83
23. Versuch (M-039): Nicht-zentraler Stoss	85
24. Versuch (M-154): Russische Kanone: Impuls- und Drehimpulserhaltung	90
25. Versuch (M-147): Rakete	91
26. Versuch (M-071): Drehmomentenscheibe	95
27. Versuch (M-063): Drehimpulssatz	98
28. Versuch (M-109): Planetenbewegung	100
29. Versuch (M-005): Gravitationswaage	102
30. Versuch (M-077): Fadenpendel	120
31. Versuch (M-151): Freier Fall im bewegten Bezugssystem	126
32. Versuch (M-070): d'Alembertsches Prinzip	128
33. Versuch (M-185): Corioliskraft	134
34. Versuch (SW-015): Foucault-Pendel	140
35. Versuch (M-108): Nichtkommutativität von Drehungen	192
36. Versuch (M-011): Drehmoment	196
37. Versuch (M-180): Stangen	201
38. Versuch (M-038): Satz von Steiner	202

39. Versuch (M-052): Trägheitsmoment	205
40. Versuch (M-072): Drehimpulserhaltung	209
41. Versuch (M-080): Kräfte auf Lager	210
42. Versuch (M-171): Knickbruch	212
43. Versuch (M-116): Stehaufkreisel	212
44. Versuch (M-041): Kreiselbewegungen	216
45. Versuch (M-119): Nutation	227
46. Versuch (M-066): Präzession	227
47. Versuch (M-110): Präzessionsfrequenz	227
48. Versuch (M-182): Kreiselfahrzeug	228
49. Versuch (M-120): Rollen, Flaschenzug	229
50. Versuch (M-148): Elastizitätsmodul von Stahl und Gummi	235
51. Versuch (M-114): Module von Gummi: Elastizitätsmodul, Schubmodul, Querkontraktionszahl	237
52. Versuch (M-122): Biegung eines einseitig eingespannten Balkens	240
53. Versuch (MF-008): Hydraulische Presse	250
54. Versuch (MF-009): Hydrostatischer Druck	251
55. Versuch (MF-001): Auftrieb	252
56. Versuch (MF-045): Schwimmende Prismen: Schwimmelage von homo- genen Körpern	254
57. Versuch (MF-057): Auftrieb: Aräometer und Batteriesäuretester	254
58. Versuch (MF-060): Druck in Seifenblasen	260
59. Versuch (MF-063): Oberflächenspannung: Messung mit Ring	261
60. Versuch (MF-065): Oberflächenspannung: Minimalflächen bei Seifenla- mellen	263
61. Versuch (MF-061): Kapillarwirkung bei Keilküvette	264
62. Versuch (MF-012): Laminare Strömung: Kleiner Strömungsapparat	269
63. Versuch (MF-033): Hagen-Poiseuille-Gesetz: Kapillaren mit verschie- denen Durchmessern	279
64. Versuch (MF-016): Bernoulli-Gleichung: Gesamtdruck, Staudruck, sta- tischer Druck	283
65. Versuch (MF-046): Mariotte'sche Flasche: Ausströmgeschwindigkeit nach Torricelli	284
66. Versuch (M-117): Plastikfedern	289
67. Versuch (M-105): Federpendel	290
68. Versuch (SW-021): Drehpendel	299
69. Versuch (M-105): Federpendel: Amplitudenverlauf	301
70. Versuch (SW-090): Erzwungene Schwingung	303
71. Versuch (SW-100): Schwebungen	311
72. Versuch (SW-065): Fourier-Synthese	313
73. Versuch (SW-101): Fourier-Analyse 4	313
74. Versuch (SW-063): Gekoppelte Pendel	317
75. Versuch (SW-050): Gekoppelte Stangenpendel	320
76. Versuch (SW-043): Seilwellen	322
77. Versuch (M-28): Kraft-Polygon	355

Abbildungsverzeichnis

2.1.	Wo steht die Physik in den Naturwissenschaften?	15
2.2.	Plausibilitätsbetrachtung für den Gauss-fehler	25
3.1.	Die Lage des Punktes P zur Zeit t ist $x(t)$	28
3.2.	Fahrplan	28
3.3.	Zeitabhängige Beschleunigung	29
3.4.	Fahrplan eines geworfenen Balls	30
3.5.	Eindimensionaler Stoss, vorher und nachher	31
3.6.	Gleichgewichtslagen und potentielle Energie	39
4.1.	Definition der Koordinatensysteme	41
4.2.	Bewegung eines Massenpunktes.	42
4.3.	Beschleunigung aus Geschwindigkeitsänderung	44
4.4.	Definition der Kugelkoordinaten	45
4.5.	Bewegung in einer Ebene	46
4.6.	Kartesische und komplexe Ebene	49
4.7.	Tangenteneinheitsvektor und Normaleneinheitsvektor	51
4.8.	Berechnung des Krümmungsradius	52
4.9.	Tangential- und Zentripetalbeschleunigung	53
4.10.	Feldlinien	58
4.11.	Gummiband als Kraftfeldquelle	59
4.12.	Potentielle Energie	60
4.13.	Unabhängigkeit der potentiellen Energie vom Weg.	60
4.14.	Wirbelfreiheit konservativer Felder.	61
4.15.	Berechnung des Arbeitsvermögens der Feldkraft	62
4.16.	Koordinatensystem zur Berechnung der Arbeit des Gravitationsfeldes	63
4.17.	Reibung	68
4.18.	Grafische Addition von Kräften	68
4.19.	Kräftegleichgewicht	69
4.20.	Kräfte an einem Kranarm	69
4.21.	Kräfte an einem Pendel	70
4.22.	Kräfte an einer Feder	71
4.23.	Fallender Ball springt vom Boden hoch.	72
4.24.	Kraft während des Aufpralls eines Balls.	72
4.25.	Reibung	73
4.26.	Links: Reibungsmodell nach Amontons. Rechts ein moderneres Bild.	74
4.27.	Linear beschleunigtes Bezugssystem	76
4.28.	Rotierendes Bezugssystem	76
4.29.	Skizze der Koordinaten in einem Teilchensystem	77
4.30.	Lokales Koordinatensystem in einer Massenverteilung	79
4.31.	Potentielle Energie des Erdschwerefeldes	80

4.32.	Definition der Grössen beim Zweikörperproblem.	81
4.33.	Kollision zweier Massepunkte	82
4.34.	Stoss zweier Massen	83
4.35.	Stoss in einer Ebene	86
4.36.	Streuungswinkel bei ungleichen Massen und Geschwindigkeiten	88
4.37.	Erlaubte Parameter	88
4.38.	Definition des Stossparameters b	89
4.39.	Situation nach einem ebenen Stoss	89
4.40.	Rückstoss bei einer Armbrust	90
4.41.	Kräfte an einer Raketendüse	91
4.42.	Kräfte an einer Rakete	92
4.43.	Definition der Drehwinkel bei einer Zentralbewegung	93
4.44.	Definition des Winkelgeschwindigkeitsvektors	94
4.45.	Transformation eines Drehvektors an einem Spiegel	95
4.46.	Definition des Drehmomentes	96
4.47.	Hebelgesetz	97
4.48.	Eindimensionale Formulierung des Hebelgesetzes	97
4.49.	Definition des Dralls oder des Drehimpulses.	98
4.50.	2. Keplersches Gesetz	99
4.51.	Newtonsches Gravitationsgesetz	101
4.52.	Gravitationswaage	102
4.53.	Wegunabhängigkeit der Arbeit im Gravitationsfeld	103
4.54.	Berechnung der Kraft	106
4.55.	Oberflächenintegrale: Definition der Grössen	108
4.56.	Koordinaten des Oberflächenelementes	108
4.57.	Anordnung von Massenpunkten	109
4.58.	Koordinaten zur Berechnung eines Oberflächenintegrals	110
4.59.	Gravitationsfeld einer homogenen Kugel	112
4.60.	Gravitationsfeldvektor und Gravitationspotential	113
4.61.	Kräfte auf eine Punktmasse im Inneren einer Hohlkugel	113
4.62.	Berechnung des Kreisringes	117
4.63.	Berechnung einer Kugelschale zusammengesetzt aus Kreisringen	118
4.64.	Mathematisches Pendel	120
4.65.	Herleitung des 3. Keplerschen Gesetzes	122
5.1.	2 Koordinatensysteme	125
5.2.	Situation für einen ruhenden Beobachter	128
5.3.	Situation für einen mitbewegten Beobachter	129
5.4.	Berechnung einer Ableitung im Laborsystem	130
5.5.	Berechnung der Ableitung im rotierenden Bezugssystem	130
5.6.	Beziehung zwischen den Ableitungen	131
5.7.	Lage von \mathbf{r}^* und \mathbf{R} relativ zu $\boldsymbol{\omega}$	133
5.8.	Zentrifugalkraft und Corioliskraft	134
5.9.	Mechanischer Drehratensensor mit Corioliskraft	135
5.10.	Raumfestes und mitbewegtes Koordinatensystem auf der Erde	138
5.11.	Foucault-Pendel	140
5.12.	Erde und Mond	140
5.13.	Raumfestes Koordinatensystem der Erde	141

5.14.	„Schwerkraft“ in einem Raumschiff	143
5.15.	„Schwerkraft“ in einem Raumschiff in radialer Richtung	144
5.16.	Schwimmen mit und senkrecht zur Strömung	144
5.17.	Vorhalten des Schwimmers 2.	145
5.18.	Michelson-Morley-Experiment	146
5.19.	Rückdatierung	149
5.20.	Raum-Zeit-für eine Raumdimension	150
5.21.	Gleichzeitigkeit	151
5.22.	Gleichzeitigkeit, zweite Betrachtungsweise	154
5.23.	Massstabsvergleich	155
5.24.	Uhrenvergleich	157
5.25.	Vergrößerte Darstellung aus der vorherigen Abbildung 5.24	157
5.26.	Uhrenvergleich nach Gerthsen	159
5.27.	Der longitudinale relativistische Dopplereffekt	160
5.28.	Bewegungsrichtung beim transversalen relativistischen Dopplereffekt.	162
5.29.	Drei gegeneinander sich bewegende Inertialsysteme	163
5.30.	Addition von Geschwindigkeiten	164
5.31.	Gedankenexperiment zur Bestimmung der relativistischen Masse	167
5.32.	Relativistische Geschwindigkeit und Beschleunigung, konstanter Kraft	172
5.33.	Kinetische Energie relativistisch und klassisch	173
5.34.	Zurückgelegte Distanz relativistisch und klassisch	174
5.35.	Eigenzeit relativistisch und klassisch	175
5.36.	Zurückgelegte Strecke als Funktion der Eigenzeit.	176
5.37.	Punkt ereignisse in zwei Bezugssystemen	177
5.38.	Transformation eines Punktes auf der x' -Achse in das ungestrichene Koordinatensystem	178
5.39.	Transformation eines Punktes auf der ct' -Achse in das ungestrichene Koordinatensystem	178
5.40.	Skalen im Minkowski-Diagramm	181
5.41.	Lorentztransformation als Drehung	183
5.42.	Weltlinien beim Zwillingsparadoxon	186
5.43.	Zwillingsparadoxon	187
6.1.	Starrer Körper	189
6.2.	Massenmittelpunktssystem	190
6.3.	Rotation eines starren Körpers	191
6.4.	Definition der Eulerschen Winkel	192
6.5.	Wir betrachten die die xy -Ebene von der z -Achse aus	194
6.6.	Angriffspunkt einer Kraft in einem starren Körper	196
6.7.	Definition eines Kräftepaares.	196
6.8.	Berechnung der Wirkung einer Kraft am Punkte i	197
6.9.	Wirkung der Gravitationskraft auf einen starren Körper.	198
6.10.	Bezeichnungen an einem starren Rotator	199
6.11.	Trägheitsmoment für eine beliebige Drehachse.	202
6.12.	Rollende Walze	205
6.13.	Berechnung des Drehimpulses	206

6.14.	Aufspaltung des Drehimpulses	207
6.15.	Rollender Zylinder	211
6.16.	Kippen eines starren Körpers	211
6.17.	Kreisel	213
6.18.	Polkegel	213
6.19.	Kräftefreier Kreisel	219
6.20.	Poinsotsche Konstruktion	220
6.21.	Trägheitsellipsoid	222
6.22.	Interpretation der Poinsotschen Konstruktion	223
6.23.	Poinsot-Ellipsoid	225
6.24.	Präzedierender Kreisel	228
6.25.	Flaschenzug: Virtuelle Verschiebungen	229
6.26.	Kurbelwelle und Pleuel berechnet mit virtuellen Verschiebungen.	230
7.1.	Arten der Deformation eines deformierbaren Körpers	233
7.2.	Allgemeine Kräfte an einem Würfel	234
7.3.	Scherung eines Würfels	238
7.4.	Verdrillung	239
7.5.	Biegebalken	240
7.6.	Federkonstante eines Biegebalkens	241
7.7.	Mikrotechnologischer Biegebalkens	243
7.8.	Biegebalken mit verschiedenem Support	243
7.9.	Zusammenhang zwischen Scherung und Dehnung	244
7.10.	Spannungs-Dehnungs-Kurven von Stahl und Grauguss	246
7.11.	Flüssigkeitsoberfläche	248
7.12.	Oberfläche einer rotierenden Flüssigkeitsfläche	248
7.13.	Definition des Druckes	249
7.14.	Hydraulische Presse. Kräfte bezogen auf die Wirkung auf die Außenwelt	250
7.15.	Druckarbeit	251
7.16.	Berechnung des Schweredruckes	252
7.17.	Auftrieb in Flüssigkeiten	252
7.18.	Schwimmen	253
7.19.	Stabilität eines schwimmenden Körpers	254
7.20.	Aräometer	255
7.21.	Quecksilber-Barometer	256
7.22.	Druckänderung mit der Höhe	257
7.23.	Druck auf ein Volumenelement	258
7.24.	Kräfte auf ein Volumenelement Wasser	259
7.25.	Molekulares Bild der Flüssigkeit. Links das Innere, rechts die Oberfläche. Obere Zeile: Kohäsionskräfte an der Oberfläche sind nicht gleichverteilt. Untere Zeile: Stöße mit der Oberfläche erzeugen eine nach aussen gerichtete Kraft.	260
7.26.	Berechnung der Kraft eines Flüssigkeitsfilmes	262
7.27.	Tropfenzähler	262
7.28.	Krümmungsradien bei einer freien Oberfläche	263
7.29.	Oberflächenspannung und Druck in einer Kugel	264
7.30.	Benetzende Flüssigkeiten	265

7.31.	Kräftegleichgewicht an der Grenzfläche	265
7.32.	Kohäsion und Adhäsion bei Benetzung und ohne Benetzung	266
7.33.	Winkelanteil Kohäsion	267
7.34.	Benetzungswinkel, Adhäsion und Kohäsion	268
7.35.	Vektorfeld der Strömung	269
7.36.	Fluss	270
7.37.	Berechnung der Divergenz	270
7.38.	Geschwindigkeitsgradient und Rotation	272
7.39.	Mitbewegtes System	273
7.40.	Stromlinien in einer inkompressiblen Flüssigkeit	275
7.41.	Innere Reibung in einer Flüssigkeit	276
7.42.	Laminare Strömung	277
7.43.	Viskose Strömung um einen Quader	277
7.44.	Strömung durch einen Spalt	278
7.45.	Rohrströmung	279
7.46.	Strömung um eine Kugel	280
7.47.	Prandtl-Grenzschicht	281
7.48.	Ideale Strömung	283
7.49.	Manometer	284
7.50.	Prandtlsches Staurohr	284
7.51.	Ausströmen aus einem Loch	285
7.52.	Stromlinie	285
7.53.	Reales Bild einer Wirbelstrasse	286
7.54.	Potentialwirbel	286
7.55.	Helmholtzsche Wirbelsätze	287
8.1.	Masse-Feder-System als Modell eines schwingungsfähigen Systems	289
8.2.	Zusammenhang zwischen der Kreisbewegung und einer Schwingung	292
8.3.	Phasenbild eines harmonischen Oszillators	294
8.4.	Schwingendes System im Schwerfeld	295
8.5.	Mathematisches Pendel im Schwerfeld	296
8.6.	Physikalisches Pendel	297
8.7.	Torsionspendel (analog zur Gravitationswaage)	299
8.8.	Mit einem Exzenter angetriebenes Federpendel	303
8.9.	Amplitude und Phase eines getriebenen harmonischen Oszillators mit $z_0 = 1$, $\omega_0 = 1$, $Q = 10$ (unterkritische Dämpfung).	306
8.10.	Amplitude und Phase eines getriebenen harmonischen Oszillators mit $z_0 = 1$, $\omega_0 = 1$, $Q = 2$ (unterkritische Dämpfung).	307
8.11.	Amplitude und Phase eines getriebenen harmonischen Oszillators mit $z_0 = 1$, $\omega_0 = 1$, $Q = 0.5$ (kritische Dämpfung).	307
8.12.	Amplitude und Phase eines getriebenen harmonischen Oszillators mit $z_0 = 1$, $\omega_0 = 1$, $Q = 0.1$ (überkritische Dämpfung).	308
8.13.	Lissajous-Figuren	310
8.14.	Zeigerdiagramm	311
8.15.	Synthese einer Schwingung	313
8.16.	Synthese einer Schwingung	314
8.17.	Synthese einer Schwingung	314

8.18.	Synthese einer Schwingung	315
8.19.	Synthese einer Schwingung	315
8.20.	Synthese einer Schwingung	316
8.21.	Gekoppelte Pendel	317
8.22.	Reflexion einer Seilwelle: eingespanntes Ende	322
8.23.	Reflexion einer Seilwelle: loses Ende	323
8.24.	Wasserwelle	323
8.25.	Überlagerung gleichphasiger Wellen	325
8.26.	Überlagerung zweier Wellen gleicher AMPLITUDE	325
8.27.	Überlagerung zweier Wellen mit unterschiedlichen Amplituden	326
8.28.	Kräfteverhältnisse an einem Wellenberg	326
8.29.	Der Schnappschuss einer Welle mit der Wellenlänge λ	327
8.30.	Interferenz als Funktion der Phase	329
C.1.	Berechnung der Ableitung	349
C.2.	Integration einer Funktion	350
C.3.	Approximation von $\cos(x)$ bei $x = -\pi/4$	352
C.4.	Approximation von $\cos(x)$ bei $x = -\pi/2$	354
C.5.	Approximation von $\cos(x)$ bei $x = 0$	354
C.6.	Definition von Vektoren	355
E.1.	Gradient als Richtung der stärksten Steigung	363
E.2.	Vektorfeld mit Umrandung	364
E.3.	Drehung eines schwimmenden Klotzes, Rotation	365
G.1.	Kartesisches, zylindrisches und sphärisches Koordinatensystem	373
G.2.	Umrechnung der Koordinaten	375
H.1.	Mitgeführtes orthogonales Koordinatensystem und kartesisches Ko- ordinatensystem	377
H.2.	Betrachtung in der xy -Ebene für \mathbf{e}_ϕ	378
H.3.	Betrachtung in der ρz -Ebene zur Bestimmung von \mathbf{e}_r und \mathbf{e}_θ	378
I.1.	DREIECK	389
M.1.	Definition der Eulerschen Winkel	404

Tabellenverzeichnis

2.1.	SI (Système Internationale) Grundeinheiten	18
2.2.	cgs-System: Grundeinheiten	20
2.3.	Arten der Messunsicherheit	21
3.1.	Simulierte Messwerte für einen Stoss auf einer Gerade	32
3.2.	Kräftegleichgewicht beim Hebel	37
4.1.	Bewegung in der Zeit Δt	42
4.2.	Kräftegleichgewicht beim Hebel	65
4.3.	Gravitationsfeld als Funktion der Distanz	112
4.4.	Parameter des Kreisringes	118
5.1.	Galileitransformation nach Galileo Galilei	126
5.2.	Ableitungen in zwei Koordinatensystemen	131
5.3.	Trägheitskräfte	134
5.4.	Trägheitskräfte	138
5.5.	Parameter von Erde und Mond	141
5.6.	Gleichungen zur Gezeitenberechnung	142
5.7.	Vergleich der Galilei-Transformation mit der Lorentz-Transformation	185
6.1.	Form der Transformationsmatrix T	195
6.2.	Trägheitsellipsoide verschiedener Körper	218
7.1.	Aggregatzustände	247
7.2.	Analogie zwischen Gravitation und Druck	259
8.1.	Interferenz und Phase	330
A.1.	Bedeutung von Symbolen	333
A.2.	Vorfaktoren von Einheiten	344
A.3.	Griechische Buchstaben	345
B.1.	Konstanten	347
C.1.	Beispiele für Ableitungen	350
C.2.	Beispiele für Integrale	351
E.1.	Differentiationsregeln	359
E.2.	Ableitung einiger Funktionen	360
E.3.	Reihenentwicklungen	362
F.1.	Unbestimmte Integrale	369
I.1.	Formeln für schiefwinklige ebene Dreiecke	390

Personenregister

Guillaume Amontons Amontons, Guillaume, 31. 08. 1663 (Paris, Frankreich) bis 11. 10. 1705 (Paris, Frankreich),

https://de.wikipedia.org/wiki/Guillaume_Amontons

oder ausführlicher

https://fr.wikipedia.org/wiki/Guillaume_Amontons 74

André-Marie Ampère Ampère, André-Marie, 20. 07. 1775 (Lyon, Frankreich) bis 10. 06. 1836 (Marseille, Frankreich),

https://de.wikipedia.org/wiki/André-Marie_Ampère

oder ausführlicher

https://fr.wikipedia.org/wiki/André-Marie_Ampère 18

Tycho Brahe Brahe, Tycho auch Brahe, Tyge Ottesen, 1692 (Schloss Knutstorp, Schonen, Dänemark, heute Schweden) bis 24. 10. 1601 (Benátky bei Prag, Königreich Böhmen, heute Tschechien),

https://de.wikipedia.org/wiki/Tycho_Brahe 99

Gaspard de Coriolis Coriolis, Gaspard Gustave de, 21. 05. 1792 (Paris, Frankreich) bis 19. 09. 1843 (Paris, Frankreich)

https://de.wikipedia.org/wiki/Gaspard_Gustave_de_Coriolis

oder ausführlicher

https://fr.wikipedia.org/wiki/Gaspard_Gustave_de_Coriolis 76, 134, 135

Christian Doppler Doppler, Christian Andreas, 29. 11. 1803 (Salzburg, Österreich), bis 17. 03. 1853 (Venedig, Österreich, heute Italien)

https://de.wikipedia.org/wiki/Christian_Doppler

oder ausführlicher

https://en.wikipedia.org/wiki/Christian_Doppler 159

Albert Einstein Einstein, Albert, 14. 03. 1879. (Ulm, Deutschland) bis 18. 04. 1955 (Princeton, New Jersey, USA),

https://de.wikipedia.org/wiki/Albert_Einstein 147

Leonhard Euler Euler, Leonhard, 15. 04. 1707 (Basel, Schweiz) bis 18. 09. 1783 (St. Petersburg, Russland),

https://de.wikipedia.org/wiki/Leonhard_Euler

oder ausführlicher

https://en.wikipedia.org/wiki/Leonhard_Euler 191

George FitzGerald Fitzgerald, George Francis, 03. 08. 1851 (Dublin, Irland) bis 22. 02. 1901 (Dublin, Irland),

https://de.wikipedia.org/wiki/George_Francis_FitzGerald

oder ausführlicher

https://en.wikipedia.org/wiki/George_Francis_FitzGerald 147

Léon Foucault Foucault, Léon, 18. 09. 1819 (Paris, Frankreich), bis 11. 02. 1868 (Paris, Frankreich)

https://de.wikipedia.org/wiki/Léon_Foucault

oder ausführlicher

https://fr.wikipedia.org/wiki/Léon_Foucault 140

Galileo Galilei Galilei, Galileo, 15. 02. 1564 (Pisa, Italien) bis 29. 12. 1642 (Arcetri bei Florenzi, Italien),

https://de.wikipedia.org/wiki/Galileo_Galilei 125, 126, 144, 415

William Rowan Hamilton Hamilton, William Rowan, 04. 08. 1805 (Dublin, Irland) bis 02. 09. 1865 (Dunsink bei Dublin, Irland)

https://de.wikipedia.org/wiki/William_Rowan_Hamilton

oder ausführlicher

https://en.wikipedia.org/wiki/William_Rowan_Hamilton 36

Hermann von Helmholtz Helmholtz, Hermann Ludwig Ferdinand von, 31. 08. 1821 (Potsdam, Deutschland) bis 08. 09. 1894 (Berlin Charlottenburg, Deutschland),

https://de.wikipedia.org/wiki/Hermann_von_Helmholtz

oder

https://en.wikipedia.org/wiki/Hermann_von_Helmholtz 287

Christiaan Huygens Huygens, Christiaan, 14. 04. 1629 (Den Haag, Niederlande) bis 08. 07. 1695 (Den Haag, Niederlande),

https://de.wikipedia.org/wiki/Christiaan_Huygens

oder ausführlicher

https://en.wikipedia.org/wiki/Christiaan_Huygens 201

James Prescott Joule Joule, James Prescott, 24. 12. 1818 (Salford bei Manchester, England), bis 11. 10. 1889 (Sale, Greater Manchester, England)

https://de.wikipedia.org/wiki/James_Prescott_Joule

oder ausführlicher

https://en.wikipedia.org/wiki/James_Prescott_Joule 35, 57

Johannes Kepler Kepler, Johannes auch Keppler genannt, 27.12. 1571 (Weil der Stadt, Deutschland) bis 15. 11. 1630 (Regensburg, Deutschland),

https://de.wikipedia.org/wiki/Johannes_Kepler 99, 122

Nikolaus Kopernikus Kopernikus, Nikolaus eigentlich Koppernigk, Niklas, 19. 02. 1473 (Toruń oder Thorn, Polen) bis 24. 05. 1543 (Frombork, auch Frauenburg, Polen),

https://de.wikipedia.org/wiki/Nikolaus_Kopernikus 99

Hendrik Lorentz Lorentz, Hendrik Antoon, 18. 07. 1853 (Arnhem, Niederlande) bis 04. 02. 1928 (Haarlem, Niederlande),

https://de.wikipedia.org/wiki/Hendrik_Antoon_Lorentz

oder ausführlicher

https://en.wikipedia.org/wiki/Hendrik_Lorentz 147, 156, 179

James Clerk Maxwell Maxwell, James Clerk, 13. 06. 1831 (Edinburgh, Schottland) bis 05. 11. 1879 (Cambridge , England),

https://de.wikipedia.org/wiki/James_Clerk_Maxwell

oder ausführlicher

https://en.wikipedia.org/wiki/James_Clerk_Maxwell 144

Albert Michelson Michelson, Albert Abraham, 19. 12. 1852 (Streino, Preussen, heute Polen) bis 09. 05. 1931 (Pasadena, Kalifornien, USA),

https://de.wikipedia.org/wiki/Albert_Abraham_Michelson 146, 147

Hermann Minkowski Minkowski, Hermann, 22. 06. 1864 (Aleksotas, Russisches Kaiserreich, heute Kaunas, Litauen) bis 12. 01. 1909 (Göttingen, Deutschland),

https://de.wikipedia.org/wiki/Hermann_Minkowski

oder ausführlicher

https://en.wikipedia.org/wiki/Hermann_Minkowski 153

Edward Morley Morley, Edward Williams, 29. 01. 1838 (Newark, New Jersey, U.S.A.) bis 24. 02. 1923 (West Hartford, Connecticut, U.S.A.),

https://de.wikipedia.org/wiki/Edward_W._Morley

oder ausführlicher

https://en.wikipedia.org/wiki/Edward_W._Morley 146, 147

Isaac Newton Newton, Isaac, 04. 01. 1643 (Woolsthorpe-by-Colsterworth, Lincolnshire, England) bis 31. 03. 1727 (Kensington, heute Stadtteil von London, England),

https://de.wikipedia.org/wiki/Isaac_Newton oder

https://en.wikipedia.org/wiki/Isaac_Newton 33, 34, 101, 125

Emmy Noether Noether, Amalie Emmy, 23. 03. 1882 (Erlangen, Deutschland) bis 14. 04. 1935 (Bryn Mawr, Pennsylvania, U.S.A.),

https://de.wikipedia.org/wiki/Emmy_Noether

oder ausführlicher

https://en.wikipedia.org/wiki/Emmy_Noether 32, 36

Louis Poincaré Poincaré, Louis, 03. 01. 1859 (Paris, Frankreich) bis 05. 12. 1942 (Paris, Frankreich),

https://de.wikipedia.org/wiki/Louis_Poincaré

oder ausführlicher

https://fr.wikipedia.org/wiki/Louis_Poincaré 219

Jean Baptiste le Rond d'Alembert le Rond d'Alembert, Jean-Baptiste, 16. 11. 1717 (Paris, Frankreich) bis 29. 10. 1783 (Paris, Frankreich),

https://de.wikipedia.org/wiki/Jean-Baptiste_le_Rond_d'Alembert

oder ausführlicher

https://fr.wikipedia.org/wiki/Jean_Le_Rond_d'Alembert 129

Jakob Steiner Steiner, Jakob, 18. 03. 1796 (Utzendorf, Schweiz) bis 01. 04. 1863 (Bern, Schweiz),
https://de.wikipedia.org/wiki/Jakob_Steiner 201

George Stokes Stokes, George Gabriel, 13. 08. 1819 (Skree, County Sligo, Irland) bis 01. 02. 1903 (Cambridge, England),
https://de.wikipedia.org/wiki/George_Gabriel_Stokes
oder ausführlicher
https://en.wikipedia.org/wiki/George_Gabriel_Stokes 61

William Thomson, 1st Baron Kelvin Thomson, William 1st Baron Kelvin , 26. 06. 1824 (Belfast, Nordirland) bis 17. 12. 1907 (Netherhall bei Largs, Schottland),
https://de.wikipedia.org/wiki/William_Thomson,_1._Baron_Kelvin
oder ausführlicher
https://en.wikipedia.org/wiki/William_Thomson,_1st_Baron_Kelvin 18

Evangelista Torricelli Torricelli, Evangelista, 15. 10. 1608 (Faenza, Italien) bis 25. 10. 1647 (Florenz, Italien)
https://de.wikipedia.org/wiki/Evangelista_Torricelli
oder ausführlicher
https://en.wikipedia.org/wiki/Evangelista_Torricelli 256

James Watt Watt, James, 30. 01. 1736 (Greenock, Iverclyde, Schottland) bis 25. 08. 1819 (Heathfield, Staffordshire, England),
https://de.wikipedia.org/wiki/James_Watt
oder ausführlicher
https://en.wikipedia.org/wiki/James_Watt 38, 66

Abkürzungen

AFM Atomic Force Microscope 243

DRM Digital Rights Management 13

ESP Elektronisches Stabilitäts-Programm 135

LHC Large Hadron Collider 82

PDF Portable Document Format 405

SRT Spezielle Relativitätstheorie 147, 153

WW Wechselwirkung 83

Referenzen

- [AW95] G. B. Arfken und H. J. Weber. *Mathematical Methods for Physicists*. 4. Aufl. QA 401/1995 A. Academic Press, 1995 (siehe S. 405).
- [Bro+08] I. N. Bronštein u. a. *Taschenbuch der Mathematik*. 7. Aufl. QA 40/2008 B. Verlag Harri Deutsch, 2008 (siehe S. 367, 369, 371, 373, 389, 390, 395, 399, 405).
- [Bur19] Bureau International des Poids et Mesures. *The International System of units (SI)*. English. Version 1.08. Bureau International des Poids et Mesures. 2019. DOI: [10.3403/00099936u](https://doi.org/10.3403/00099936u). URL: <https://www.bipm.org/documents/20126/41483022/SI-Brochure-9-EN.pdf/2d2b50bf-f2b4-9661-f402-5f9d66e4b507?version=1.10&t=1632138671693&download=true> (besucht am 12. 10. 2022) (siehe S. 17–19).
- [Col93] J. Colchero. „Rasterkraftmikroskopie“. Diss. University of Konstanz, 1993 (siehe S. 241).
- [Dan52] S. M. Dancoff. „Existiert das Neutrino wirklich?“ In: *Physik Journal* 8.9 (Sep. 1952), S. 385–391. DOI: [10.1002/phbl.19520080901](https://doi.org/10.1002/phbl.19520080901). URL: <https://onlinelibrary.wiley.com/doi/10.1002/phbl.19520080901> (siehe S. 16).
- [Dop42] C. Doppler. *Ueber das farbige Licht der Doppelsterne und einiger anderer Gestirne des Himmels : Versuch einer das Bradley'sche Aberrations-Theorem als integrierenden Theil in sich schliessenden allgemeineren Theorie*. Borrosch & André, Prag, 1842. DOI: [10.5079/dmm-30](https://doi.org/10.5079/dmm-30). (Besucht am 26. 03. 2020) (siehe S. 159, 160).
- [Dop46] C. Doppler. „Bemerkungen zu meiner Theorie des farbigen Lichtes der Doppelsterne etc. mit vorzüglicher Rücksicht auf die von Herrn Dr. Ballot zu Utrecht dagegen erhobenen Bedenken“. In: *Annalen der Physik und Chemie* 144.5 (1846), S. 1–35. DOI: [10.1002/andp.18461440502](https://doi.org/10.1002/andp.18461440502) (siehe S. 160).
- [Ein05] A. Einstein. „Zur Elektrodynamik bewegter Körper“. In: *Annalen der Physik* 322.10 (1905), S. 891–921. DOI: [10.1002/andp.19053221004](https://doi.org/10.1002/andp.19053221004) (siehe S. 147).
- [Fiz51] H. Fizeau. „Sur les hypothèses relatives à l'éther lumineux) et sur une expérience qui paraît démontrer que le mouvement des corps change la vitesse avec laquelle la lumière se propage dans leur intérieur“. In: *Comptes Rendus Academie Sciences (Paris)* 33 (1851), S. 349–355 (siehe S. 147).
- [Fre04] J. Freund. *Spezielle Relativitätstheorie für Studienanfänger*. (Leider vergriffen und nur antiquarisch erhältlich.) vdf Hochschulverlag AG an der ETH Zürich, 2004. DOI: [10.3218/3694-7](https://doi.org/10.3218/3694-7) (siehe S. 148, 181, 182).

- [Gia06] D. C. Giancoli. *Physik*. QC 21/2006 Gb Ex.2. Pearson Studium, 2006 (siehe S. 405).
- [HRW03] D. Halliday, R. Resnick und J. Walker. *Physik*. QC 21/2003 H. Wiley-VCH GmbH, 2003 (siehe S. 405).
- [Kne78] F. Kneubühl. *Repetitorium der Physik*. Teubner, 1978. DOI: [10.1007/978-3-322-84886-4](https://doi.org/10.1007/978-3-322-84886-4) (siehe S. 287, 405).
- [Kom96] M. Komma. *Moderne Physik mit Maple*. Int.Thomson Pub. Bonn, 1996. URL: <http://www.mikomma.de/fh/modphys.pdf> (siehe S. 405).
- [Lei98] H. J. Leisi. *Klassische Physik Band 2: Elektromagnetismus und Wärme. Band 2: Elektromagnetismus und Wärme*. Bd. 2. QC 21/1996 L-2 und QC 21/1996 L-1. Birkhäuser, 1998. ISBN: 978-3-0348-8807-3. DOI: [10.1007/978-3-0348-8807-3](https://doi.org/10.1007/978-3-0348-8807-3) (siehe S. 135).
- [LP00] U. Leonhardt und P. Piwnicki. „Light in moving media“. In: *Contemporary Physics* 41.5 (2000), S. 301–308. DOI: [10.1080/001075100750012795](https://doi.org/10.1080/001075100750012795). eprint: <http://dx.doi.org/10.1080/001075100750012795> (siehe S. 147).
- [LO08] K. Lüders und G. von Oppen. *Bergmann, Schäfer, Mechanik, Akustik, Wärme*. Erhältlich in der Bibliothek. de Gruyter, 2008. URL: <https://rds-ulm.ibs-bw.de/link?kid=1355184738> (siehe S. 405).
- [Mes06] D. Meschede. *Gerthsen Physik*. 23. Aufl. QC 21/2006 G-1 Ex.2. Springer Verlag, 2006. DOI: [10.1007/978-3-662-45977-5](https://doi.org/10.1007/978-3-662-45977-5) (siehe S. 405).
- [Mes15] D. Meschede. *Gerthsen Physik*. Bibliothek: QC 21/2015 G. Springer Berlin Heidelberg, 2015. DOI: [10.1007/978-3-662-45977-5](https://doi.org/10.1007/978-3-662-45977-5). URL: <https://rds-ulm.ibs-bw.de/link?kid=1612684335> (siehe S. 147–149, 159, 165, 166, 170, 176, 233, 235, 237–239, 244, 245, 289, 300, 303, 309, 312, 316, 320, 321, 329, 330).
- [Min08] H. Minkowski. „Die Grundgleichungen für die elektromagnetischen Vorgänge in bewegten Körpern“. In: *Nachrichten von der Gesellschaft der Wissenschaften zu Göttingen, Mathematisch-Physikalische Klasse* 1908 (1908), S. 53–111. URL: <http://eudml.org/doc/58707> (siehe S. 153).
- [Min10] H. Minkowski. „Die Grundgleichungen für die elektromagnetischen Vorgänge in bewegten Körpern“. In: *Mathematische Annalen* 68.4 (Dez. 1910), S. 472–525. DOI: [10.1007/bf01455871](https://doi.org/10.1007/bf01455871) (siehe S. 153).
- [Noe18] E. Noether. „Invariante Variationsprobleme“. In: *Nachrichten der Königlich-Gesellschaft der Wissenschaften zu Göttingen, Mathematisch-physikalische Klasse* (1918). (vorgelegt 26.7.1.1918 durch Felix Klein, endgültige Fassung des Manuskripts September 1918), S. 235–257. DOI: [10.1007/978-3-642-39990-9_13](https://doi.org/10.1007/978-3-642-39990-9_13) (siehe S. 36).
- [Sim90] K. Simonyi. *Kulturgeschichte der Physik*. Akadémiai Kiadó, Budapest und Urania-Verlag Leipzig/Jena/Berlin, 1990 (siehe S. 405).
- [TM04] P. A. Tipler und G. Mosca. *Physik*. 2. Aufl. ISBN-13: 978-3827411648. Spektrum Verlag, 2004. DOI: [10.1007/978-3-662-58281-7](https://doi.org/10.1007/978-3-662-58281-7) (siehe S. 147, 166, 170, 176, 233, 235, 289, 291, 292, 294, 296, 299, 300, 303, 321, 322, 326–330, 405).

- [Vog11] M. Vogel. „Wischen, antippen, aufziehen“. In: *Physikjournal* 04 (2011), S. 42. URL: <http://www.pro-physik.de/details/articlePdf/1101763/issue.html> (siehe S. 135).
- [Wik14] Wikipedia. *Vorsätze für Maßeinheiten*. 2014. URL: https://de.wikipedia.org/wiki/Vorsatz_f%C3%9C22a%7Dtze_f%C3%9C22u%7Dr_Ma%C3%9C22e_Deinheiten (siehe S. 344).
- [Wol14] I. Wolfram Research. *Mathematica*. Version 10.0. Champaign, Illinois: Wolfram Research, Inc., 2014 (siehe S. 402).

Stichwortverzeichnis

- Ableitung, 349–350
 - Bezugssystem
 - rotierend, 391–394
 - drei Dimensionen, 363–366
 - lokal, 273–275
 - total, 273–275
 - Ableitung von Vektoren, 396–398
 - Ableitung:Näherungslösungen, 351–354
- Abstandsmass
 - relativistisch, 185
- Addition
 - Geschwindigkeiten, 163–165
- Additionstheoreme
 - Winkelfunktionen, 399–400
- Adhäsionskräfte, 266
- Aditionstheoreme
 - cos, 399–400
 - sin, 399
 - cos, 400
- Äquivalenz
 - Masse-Energie, 170–171
- Aggregatzustand, 247
- d'Alembert
 - Prinzip, 128–129
- Amplitude, 290, 291, 298, 300, 301, 306, 308, 309, 311, 320, 323, 325, 328–331
- Anelastisches Verhalten, 245–246
- Anziehung, 99
- Aräometer, 254–255
- Arbeit, 14, 33–38, 57, 59–61, 63–66, 90, 106, 170, 229, 230, 237, 251, 261, 262, 283
 - Beschleunigung, 34–35
 - Druck, 251
 - geschlossener Weg, 59–60
 - Wegunabhängigkeit, 60
- Arbeitsvermögen, 61–63
- Armbrust
 - Rückstoss, 90
- Atmosphäre
 - Höhe, 256–257
- Atmosphärendruck, 256–257
- Auftrieb, 252–253
- Ausbreitungsgeschwindigkeit, 326–327
- Auswuchten, 210
- Avogadrozahl, 19
- Bahn
 - Satelliten, 121–123
- Bahnbewegung, 53–54
 - eben, 54–56
- Benetzung, 264–269
- Bernoulli-Gleichung, 283
- Beschleunigte Bezugssysteme
 - Kräfte, 76
- Beschleunigung, 17, 29–30, 44, 46, 48, 50, 53, 76, 90, 120, 121, 127, 128, 132, 165–167, 172, 274, 290, 291, 304
 - eindimensional, 29–30
 - Massenmittelpunkt, 80
 - Messung, 165–166
 - relativistisch, 171–176
- Beschleunigungsarbeit, 34–35
- Beschreibung
 - Strömung, 269–272
- Bewegte Masse, 166–169
- Bewegtes Bezugssystem
 - Einheit, 180–181
- Bewegung
 - Freiheitsgrade, 195
 - gerade, 27–30
 - gewichtsbedingt, 120–121
 - Kugelkoordinaten, 45–50
 - Massenpunkt, 27–30
 - Punktmasse, 27–30
 - Raum, 41–56
 - um Gleichgewichtspunkt, 299–300

- Bewegungsgleichung
 Flüssigkeit, 282
- Bezugssystem
 beschleunigt, 76
 rotierend, 130
 Ableitung, 131
 rotierend und linear beschleunigt,
 135–138
 rotierend
 Erde, 138–144
 gleichförmig, 129–135
- Biegung, 239–243
- Boltzmannkonstante, 18
- Boyle-Mariotte
 Gesetz, 255
- Brownsche Bewegung, 260
- Bruchdehnung, 246
- Cäsium, 18
- cgs
 System, 20
- cgs-System, 20
- Coriolis-Kraft, 76
- Coriolisbeschleunigung, 132
- Corioliskraft, 129, 134, 135
- Cosinus, 399–400
- cos, 399–400
- d'Alembert
 Prinzip, 128–129
- Dampfbildung, 285
- Definition
 Länge, 19
 Zeit, 19
- Deformierbare Medien, 233–287
- Dehnung, 235–237
- Dehnungsmodul
 Elastizitätsmodul, 236
- Determinante, 321
- Dichte, 189
- Differentiation, 359–366
 einfache Funktionen, 360–361
 Regeln, 359–360
- Differentiationsregeln, 359–360
- Dimension, 31, 94, 281, 321, 322
- Divergenz, 271, 364–365
- Dopplereffekt, 159
 relativistisch, 159–163
- Draht
 Verdrillung, 238–239
- Drall, 98–99
- Drallsatz, 98, 198, 208–210, 227
- Drehbewegung
 Vektorcharakter, 94–95
- Drehimpuls, 98–99, 206–208, 210, 214
 Kinematik, 214–218
 Kreisel, 214–218
 Starrer Rotator, 206–208
- Drehmatrizen, 401–402
- Drehmoment, 95–98, 196, 197, 199, 208–
 210, 227, 235, 239, 240, 254,
 297, 317
 Rotator, 210
- Drehratensensor, 135
- Drehschwingungen, 210–212
- Drehung
 Matrix, 402–403
 starrer Körper, 191–195
 Tensor, 402–403
 Vektor, 402–403
- Drehungen, 401–404
- Dreieck, 152, 158, 389, 390
 schiefwinklig, 389–390
- Druck, 249–251, 280, 287
 Gas, 255
 Potential, 258–259
 Wirkung, 249–250
- Druckarbeit, 251
- Druckgradient, 287
- Durchschnittsgeschwindigkeit
 eindimensional, 28–29
- Dynamie, 197–198, 209
- Dynamik, 67–76
 Grundgesetz, 71
- Eigenschwingung, 320–321
- Einheit auf Achse, 180–181
- Einheiten, 17–26
- Einheitensysteme, 17–20
- Einstein
 Theorie, 147–154
- Elastische Konstanten
 Beziehungen, 244–245
- Elastizitätsmodul, 236
- Elastomechanik, 233–246
- elektrischer Strom, 19
- Elektrostatik, 272
- Elementarladung, 18

- Ellipsoid
 Poinsot, 225, 226
 empirisch, 31
 Energie
 gesamt, 36, 63, 123, 171, 292, 293, 321, 328
 kinetisch, 34–35, 57, 64, 82–83, 123, 170, 173, 200–203, 206, 214–218, 228, 281, 292, 293, 328
 potentiell, 35, 57–59, 61–63, 292, 293, 295, 296, 321
 Kraft, 39, 66–67
 linear, 36
 Massenverteilung, 80–81
 Energie-Masse-Äquivalenz, 170–171
 Energieübertrag
 Wellen, 328–329
 Energiebilanz
 Harmonische Schwingung, 292–293
 Energieerhaltung
 mechanisches System, 35–36, 63–64
 Erde
 rotierendes Bezugssystem, 138–144
 Erhaltung
 Impuls, 78
 Erhaltungsgrößen, 56–67
 eindimensional, 31–39
 Erhaltungssätze, 56–67
 eindimensional, 31–39
 Erzwungene Schwingung, 303–309
 ESP
 Elektronisches Stabilitäts-Programm, 135
 Eulersche Winkel, 191–195, 403–404
 Fahrplan, 28, 30, 53, 187
 Fakultät, 353
 Feder, 58, 70, 71, 292, 295, 296, 303, 317, 320
 Masse
 Schwerefeld, 294–296
 Federkonstante, 241
 Federpendel, 303
 Fehlerfortpflanzung, 21–26
 Feld
 Gravitation, 103, 112, 247, 293
 Feldkraft, 61, 62, 106
 Feldlinie, 106
 Feldlinien, 58–59
 Festigkeitsgrenze, 241, 246
 Finiten Elemente Rechnung, 233
 Flächenträgheitsmoment, 241
 Flüssigkeit, 247, 253–255, 265, 266, 275, 276, 282
 benetzend, 264–269
 Bewegungsgleichung, 282
 ideal
 Strömung, 283–285
 Oberfläche
 Gestalt, 248–249
 Flüssigkeiten, 247–259
 Flaschenzug, 229
 Fluchtgeschwindigkeit, 123
 Fluss, 270–272
 Foucault
 Pendel, 140
 Foucault-Pendel, 140
 Fourierreihen, 312–316
 Freie Oberfläche, 263–264
 Freiheitsgrad
 Bewegung, 195
 Frequenz, 161, 187, 290, 291, 308, 311, 312, 318, 327, 329
 Resonanz, 309
 Fundamentalschwingung, 320–321
 Güte, 301–303
 Galilei-Transformation
 Vergleich Lorentz-Transformation, 185–186
 Galileitransformation, 126
 Gasdruck, 255
 Gase, 247–259
 Gedämpfte Schwingung, 300–303
 erzwungen, 303–309
 Gekoppelte Schwingungen, 316–320
 Geometrie, 281
 Gesamtenergie, 36, 63, 123, 171, 292, 293, 321, 328
 Geschwindigkeit, 17, 21, 23, 29, 34, 43–45, 47, 50, 53, 55, 71, 72, 82, 89, 134, 144, 145, 148–152, 154, 156, 159, 163–170, 172, 173, 186, 200, 213, 247, 269, 276, 281, 291, 292, 300, 322–326, 328
 Addition, 163–165

- Ausbreitung, 326–327
- Durchschnitt
 - eindimensional, 28–29
- Massenmittelpunkt, 79
- momentan, 28, 29
 - eindimensional, 28–29
- Raum, 43–44
- relativistisch, 172
- Strömung, 75–76
- Gesetz
 - Boyle-Mariotte, 255
 - Kepler, 99–100
 - Navier-Stokes, 282
 - Newton
 - 2, 71
 - 3, 70–71
 - 4, 67–70
- Gestalt
 - Flüssigkeitsoberfläche, 248–249
- Gewicht, 119–121
- Gewichtsbedingte Bewegung, 120–121
- Gezeiten, 140–144
- Gleichförmig rotierendes Bezugssystem, 129–135
- Gleichgewicht, 39
 - Kräfte, 37, 65, 69, 262, 265, 300, 326
- Gleichgewichtspunkt
 - Bewegung, 299–300
- Gleichzeitigkeit, 151–154
- Gleitreibung, 38
- Größen
 - physikalisch, 17–26
- Gradient, 363–364
 - Druck, 287
- Gravitation, 272
- Gravitation, 58, 62, 99–123, 143, 259, 283, 295, 296, 317
 - Ensemble von Massenpunkten, 109–110
 - Kugel, 112–119
- Gravitationsfeld, 103, 112, 247, 293
 - Massenpunkt, 103–106
 - Potentielle Energie, 106–109
- Gravitationsgesetz
 - Newton, 100–119
- Gravitationskraft, 259
- Grenzschicht, 281
 - Prandtl, 281–282
- grosse Halbachse, 101
- Grundgesetz
 - Dynamik, 71
- Höhe
 - Atmosphäre, 256–257
- Halbachse
 - gross, 101
- Harmonische Schwingungen, 289–300
 - Energiebilanz, 292–293
 - Kreisbewegung, 291–292
- Harmonische Wellen, 327–328
- harmonischen Schwingung, 294
- Hauptträgheitsmomente, 215
- Helmholtzsche Wirbelsätze, 287
- Herpolhoide, 226
- Hydraulische Presse, 250–251
- Ideale Flüssigkeit
 - Strömung, 283–285
- Impuls, 32, 34, 56, 71, 170, 173
 - Massenmittelpunkt, 79
- Impulserhaltung, 56, 78
- Inertialsystem, 33, 71
- Innere Reibung, 276
- Integrale
 - bestimmt, 370
 - Rechenverfahren, 367
 - unbestimmt, 369–370
 - variable obere Grenze, 370
- Integralform
 - Kraftgesetz, 72–73
- Integration, 350–351, 359–366
- Interferenz, 329, 330
 - harmonische Wellen, 329–331
- Internationales System (SI), 18–20
- Körper
 - Kippung, 211–212
- Kapillarität, 264–269
- Kartesische Koordinaten, 357, 373–376
- Kavitation, 285
- Kepler
 - 3. Gesetz, 100, 101
- Keplersche Gesetze, 99–100
- Kinematik, 27–39
 - Bahn im Raum, 51–56
 - Drei Dimensionen, 41–56

- Kreisel, 212–213
- Starrer Rotator, 199–200
- Kinetische Energie, 34–35, 57, 64, 82–83, 123, 170, 173, 200–203, 206, 214–218, 228, 281, 292, 328
- Kreisel, 214–218
- kinetische Energie, 34
- Kippung
 - Körper, 211–212
- Klassische Relativität
 - beschleunigt, 127–144
 - Inertialsystem, 125–126
 - Widersprüche, 144–147
- Knautschzone, 73
- Kohäsionskräfte, 260, 266
- Kollisionen, 82
- Komplexe Zahlen, 48–50
- Kompressibilität, 237
 - isotherm, 255
- Kompression, 235–237
- Kompressionsmodul, 237
- Konservative Kraftfelder, 59–63
- Konstanten
 - elastisch
 - Beziehungen, 244–245
- Konstruktion
 - Poinsot, 219–227
- Kontaktzeit, 73
- Kontinuierliche Massenverteilung, 110–112
- Kontinuitätsgleichung, 274–275
- Koordinaten
 - kartesisch, 357, 373–376
 - sphärisch, 373–376
 - zylindrisch, 373–376
- Koordinatensystem, 63, 79, 80, 126, 138, 139, 141, 149, 155, 177, 185, 191, 192, 199, 207, 215, 218, 326, 403
- Kräftefreier Kreisel, 218–227
- Kräftegleichgewicht, 37, 65, 69, 262, 265, 300, 326
- Kräftepaare, 196–197
- Kraft, 17, 35, 39, 57, 68–71, 73, 74, 76, 77, 106, 127, 170–175, 196–198, 231, 234, 236, 238, 240, 248, 249, 252, 253, 258, 262, 276, 289, 296, 299, 303, 317, 326, 327
- Bezugssystem
 - beschleunigt, 76
- Coriolis, 76
- eindimensional, 32–33
- Gesetz
 - Integralform, 72–73
- konstante Masse, 33
- Kreisel, 227–228
- Parallelogramm, 67–70
- potentielle Energie, 39, 66–67
- starrer Körper, 195–196
- Kraft-Distanz-Kurve, 299
- Kraftfeld
 - homogen, 189
- Kraftfelder, 57–58
 - konservativ, 59–63
 - Wirbelfreiheit, 61
- Kraftgesetz
 - Integralform, 72–73
- Kreisbahn, 101
- Kreisbewegung, 46–48
 - Harmonische Schwingung, 291–292
 - komplexe Zahlen, 48–50
- Kreisel, 212–228
 - Energie
 - kinetisch, 214–218
 - Kinematik, 212–213
 - kräftefrei, 218–227
 - Kraft, 227–228
- Kreisfrequenz, 290, 328
- Kugel
 - Gravitation, 112–119
 - Oberflächenintegral, 108–109
 - Strömung, 280
- Kugelkoordinaten
 - Bewegung, 45–50
- Länge
 - Definition, 19
- Längenkontraktion, 154–156
- Laborsystem, 131, 190
- Laminare Strömung, 277–282
- Leistung, 36–38, 64–66, 300, 329
- Lichtgerade, 152
- Lichtgeschwindigkeit, 18
- Lichtstärke, 19
 - physiologisch, 20
- Linear

- potentielle Energie, 36
- Linienintegral, 371
- Lissajous-Figuren, 310
- Loch
 - Strömung, 284–285
- Lokale Ableitung, 273–275
- Longitudinalwellen, 323–324
- Lorentz-Transformation, 176–185
 - 3 Raumdimensionen, 181–182
 - Drehung, 183–184
 - Vergleich Galilei-Transformation, 185–186
- Luftwiderstand, 37
- Manometer, 283–284
- Mariotte'sche Flasche, 285
- Maschinen
 - mechanisch, 228–231
- Mass
 - relativistisch, 150–151
- Masse, 17–20, 27, 34, 39, 70, 71, 75, 78, 82, 89, 90, 101, 109, 110, 112, 113, 115, 117, 119–121, 128, 166–171, 173, 174, 189, 205, 252, 255, 289, 291, 295, 296, 303, 327
 - bewegt, 166–169
 - Feder
 - Schwerefeld, 294–296
 - Punkt, 27, 41
 - schwer, 121
 - träg, 121
- Masse-Energie-Äquivalenz, 170–171
- Massenmittelpunkt, 78–81, 189–190
- Massenmittelpunktes, 79
- Massenmittelpunktsbeschleunigung, 80
- Massenmittelpunktsimpuls, 79
- Massenmittelpunktssystem, 190
 - 2 Massen, 81–82
- Massenpunkt
 - Gravitationsfeld, 103–106
 - Potentielle Energie, 106–109
- Massenpunkte, 27, 41
 - Ensemble
 - Gravitation, 109–110
 - Realisierung, 27, 41
- Massenträgheitsmoment, 200
 - Starrer Rotator, 200–205
- Massenverteilung
 - kontinuierlich, 110–112
 - potentielle Energie, 80–81
- Materie
 - Menge, 20
- Mathematik, 349–356
- Mathematisches Pendel, 296–297
- Mechanik, 27–39
 - Drei Dimensionen, 41–123
- Mechanische Maschinen, 228–231
- Mechanisches System
 - Energieerhaltung, 35–36, 63–64
- Menge
 - Materie, 20
- Messen, 20–26
- Messung
 - Beschleunigung, 165–166
- Messunsicherheit, 19, 21
- Minkowski-Diagramm, 153
- Momentangeschwindigkeit, 28, 29
 - eindimensional, 28–29
- Momentangeschwindigkeit in einer Dimension, 28
- Momentengleichung, 318
- Navier-Stokes
 - Gesetz, 282
- Newton, 101
 - Gesetz
 - 2, 71, 90
 - 3, 70–71
 - 4, 67–70
 - Gravitationsgesetz, 100–119
- Newtonsche Gesetze, 33
 - 1. Gesetz, 33
 - 2. Gesetz, 33
 - 3. Gesetz, 33
- Nutation, 219, 225, 227
- Oberfläche
 - Flüssigkeit, 248–249
 - frei, 263–264
- Oberflächenintegral, 110
 - Kugel, 108–109
- Oberflächenspannung, 260–269
- Ort, 148
- Parallelogramm
 - Kraft, 67–70
- Parameterdarstellung, 294

- Pendel, 69, 70, 120, 212, 293, 296–298,
 317, 318, 320–322
 Foucault, 140
 mathematisch, 296–297
 physikalisch, 297–298
 Schwerefeld, 296–299
 Torsion, 298–299
 Periodendauer T , 327
 Phasenbild, 294
 Phasensprung, 322
 Physikalisches Pendel, 297–298
 physiologische Lichtstärke, 20
 Planckkonstante, 18
 Poinsot
 Ellipsoid, 225, 226
 Konstruktion, 219–227
 Poisson-Zahl, 235, 236
 Polhoide, 226
 Potential
 Druck, 258–259
 Potentielle Energie, 35, 57–59, 61–63,
 292, 293, 295, 296, 321
 Kraft, 39, 66–67
 Massenverteilung, 80–81
 Präzession, 227–228
 Prandtl-Grenzschicht, 281–282
 Prandtl'sches Staurohr, 284
 Presse
 hydraulisch, 250–251
 Prinzip
 d'Alembert, 128–129
 Produkte mit Vektoren, 395–396
 Punkt ereignis, 148–149
 Punktmasse, 27, 41, 296, 317
 Bewegung, 27–30

 Quecksilber, 266

 Rückdatierung, 149–150
 Rückstoss, 90–93
 Armbrust, 90
 Rakete, 90–93
 Raketengleichung, 92–93
 Raum, 41, 42, 86, 89, 184, 185, 213,
 322
 raumartig, 151
 Reaktionsprinzip, 70–71
 Rechenregeln
 cos, 399–400
 sin, 399
 cos, 400
 Winkelfunktionen, 399–400
 Rechnen mit Vektoren, 395–398
 reduzierte Masse, 85
 Reflexion, 324–326
 Reibung, 73–75
 innere, 276
 Reihen, 361–363
 Fourier, 312–316
 Relativistische Beschleunigung, 171–
 176
 Relativistischer Dopplereffekt, 159–163
 Relativistisches Mass, 150–151
 Relativität, 125–187
 klassisch
 beschleunigt, 127–144
 Inertialsystem, 125–126
 Widersprüche, 144–147
 Relativitätstheorie, 144–187
 Resonanzfrequenz, 300, 308, 309, 320,
 321
 Reynoldszahl, 281, 282
 Rohr
 Strömung, 279–280
 Rotation, 365–366
 Rotator, 199, 209, 210, 215
 Drehmoment, 210
 starr, 199–212
 Drehimpuls, 206–208
 Kinematik, 199–200
 Massenträgheitsmoment, 200–205
 Trägheitsmoment, 200–205
 Rotierendes Bezugssystem
 Erde, 138–144
 gleichförmig, 129–135

 Satelliten, 121–123
 Bahn, 121–123
 Satz
 Steiner, 201–205
 Scherung, 237–238
 Scherviskosität, 276, 282
 Schiefwinkliges Dreieck, 389–390
 Schub, 91
 Schwebung, 311–312
 Schwere Masse, 121
 Schweredruck, 251–255
 Schwerefeld

- Feder-Masse, 294–296
- Pendel, 296–299
- Schwerkraft, 100, 198–199
- Schwerpunkt, 189–190
- Schwerpunktssystem, 190
- Schwimmen, 253–254
- Schwingung
 - Überlagerung, 309–316
 - gedämpft, 300–303
 - erzwungen, 303–309
 - gekoppelt, 316–320
- Schwingungen, 289–321
 - harmonisch, 289–300
 - Energiebilanz, 292–293
 - Kreisbewegung, 291–292
- Schwingungsgleichung, 292, 297, 299, 302, 320, 321
- SI
 - Internationales System, 18–20
- Sinus, 399
- sin, 399
- Skalarprodukt, 357
- Sonne, 99, 146
- Spalt, 278
 - Strömung, 278–279
- Spannung, 236
- Spezielle Relativitätstheorie, 144–187
- Sphärische Koordinaten, 373–376
- Stöße, 83–93
 - Ebene, 85–88
 - ungleiche Massen, 87–88
 - Gerade, 83–85
 - Raum, 89
- Stabilität, 39
- Standardabweichung
 - Messwert, 22
 - Mittelwert, 22
- Starrer Körper, 189–231
 - Definition, 189
 - Drehung, 191–195
 - Grundbegriffe, 189–195
 - Kraft, 195–196
 - Statik, 195–199
- Starrer Rotator, 199–212
 - Drehimpuls, 206–208
 - Kinematik, 199–200
 - Massenträgheitsmoment, 200
 - TMassenträgheitsmoment, 205
 - Trägheitsmoment, 200–205
- Statik starrer Körper, 195–199
- Stationäre Strömung, 275
- Staurohr
 - Prandtl, 284
- Stehende Wellen, 330–331
- Steiner
 - Satz, 201–205
- Stoss
 - eine Dimension, 31–32
- Strömung, 144, 145, 269, 271, 272, 275, 277, 278, 280, 281, 283
 - ideale Flüssigkeit, 283–285
 - Kugel, 280
 - laminar, 277–282
 - Loch, 284–285
 - Rohr, 279–280
 - Spalt, 278–279
 - stationär, 275
- Strömungen, 269–287
 - Beschreibung, 269–272
- Strömungsgeschwindigkeit, 75–76
- Strömungswiderstand, 285–287
- Strom
 - elektrisch, 19
- Superposition, 324–326
 - harmonische Wellen, 329–331
- System
 - mechanisch, 35–36, 63–64
- Tangens, 400
- cos, 400
- Tangente, 28, 29
- Taylorreihe, 299, 361–362
- Teilchensysteme, 77–83
- Teilchenzahl, 20
- Temperatur, 20
- Theorie
 - Einstein, 147–154
- Tintenfisch, 90–93
- Torsionspendel, 298–299
- Torsionswaage, 102
- Totale Ableitung, 273–275
- Träge Masse, 121
- Trägheitsbeschleunigung, 132
- Trägheitsellipsoid, 217–218
- Trägheitskräfte, 127–128, 137
- Trägheitsmoment, 96, 200–202, 212, 216, 297–299, 317

- Starrer Rotator, 200–205
 Transformation
 Galilei, 126, 185
 Lorentz, 176–185
 3 Raumdimensionen, 181–182
 Drehung, 183–184
 Transformationsgesetze, 129
 Transformationsmatrix, 195
 Transversalwellen, 323–324
 Überlagerung, 324–326
 Schwingung, 309–316
 gleiche Richtung, 311
 Schwebung, 311–312
 unterschiedliche Richtungen, 310
 Uhrenvergleich, 157–159
 Umrechnung
 kartesisch zu sphärisch, 374
 kartesisch zu zylindrisch, 374
 sphärisch zu kartesisch, 374
 sphärisch zu zylindrisch, 375
 zylindrisch zu kartesisch, 375
 zylindrisch zu sphärisch, 376
 Vektorcharakter
 Drehbewegung, 94–95
 Vektoren, 355–356
 Ableitung, 396–398
 Vektorprodukt, 395–396
 Vektoridentitäten, 395
 Vektorprodukt, 357, 395–396
 Verdrillung
 Draht, 238–239
 Vergleich
 Galilei-Transformation und Lorentz-
 Transformation, 185–186
 Uhr, 157–159
 Verhalten
 anelastisch, 245–246
 Vierdimensionale Lorentz-Transformation,
 181–182
 Viererabstand, 185
 Vierervektor, 185
 Volumen, 236, 250, 255, 258, 270, 274,
 356
 Volumenstrom, 280
 Volumenviskosität, 282
 Weg
 geschlossen
 Arbeit, 59–60
 Wegunabhängigkeit
 Arbeit, 60
 Welle, 322, 324, 327, 328, 330, 331
 Wellen
 Überlagerung, 324–326
 eindimensional, 321–331
 Energieübertrag, 328–329
 harmonisch, 327–328
 Interferenz, 329–331
 Superposition, 329–331
 longitudinal, 323–324
 Reflexion, 324–326
 stehend, 330–331
 Superposition, 324–326
 transversal, 323–324
 Wellenberge, 322–326
 Wellenlänge λ , 327
 Wellenvektor, 328
 Wellenzahl, 328
 Widersprüche
 klassische Relativität, 144–147
 Widerstand
 Strömung, 285–287
 Windkanal, 282
 Winkel
 Euler, 191–195, 403–404
 Winkelbeschleunigung, 94, 299
 Winkelfunktionen
 Additionstheoreme, 399–400
 Rechenregeln, 399–400
 Winkelgeschwindigkeit, 47, 50, 93, 129,
 199, 200, 215
 Wirbelfaden, 287
 Wirbelfreiheit
 konservative Kraftfelder, 61
 Wirbelsätze
 Helmholtz, 287
 Wirkung
 Druck, 249–250
 Young's Modulus, 236
 Zeit, 29, 148
 Definition, 19
 zeitartig, 151
 Zeitkonstante, 301
 Zentralbewegung, 93–99

Zentrifugalbeschleunigung, 132
Zentrifugalkraft, 129, 134, 139, 142,
143
Zentripetalbeschleunigung, 133
Zentripetalkraft, 100
Zirkulation, 287
Zwillingsparadoxon, 186–187
Zylinderkoordinaten, 373–376