## **Physik**

## Sammlung, gegliedert nach Modul

Fabian Suter, 1. Dezember 2023

https://github.com/FabianSuter/Physik.git

### 1 Statik

## 1.1 Schwerkraft (Gewichtskraft)

Allgemein: 
$$F_G = G \cdot \frac{m_1 \cdot m_2}{r^2}$$

Erde: 
$$F_G = G \cdot \frac{m_E \cdot m}{r_E^2} = m \cdot g$$

$F_G$	Gewichtskraft	$[F_G] = \frac{\text{kg m}}{\text{s}^2} = N$
G	Gravitations konstante	$6.67 \cdot 10^{-11} \frac{\text{m}^3}{\text{kg s}^2}$
$m_i$	Massen der Körper	[m] = kg
r	Abstand der Massen	[r] = m
g	Erdbeschleunigung	$9.81\frac{m}{c^2}$
$m_E$	Masse der Erde	$9.81 \frac{\text{m}}{\text{s}^2}$ $5.972 \cdot 10^{24} \text{ kg}$
$r_{F}$	Erdradius	$6.378 \cdot 10^6 \text{ m}$

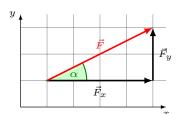
## 1.2 Normalkraft (Kontaktkraft)

(Sekundär-) Kraft, welche sich so anpasst, dass in Ruhe ein Kräftegleichgewicht herrscht:

$$F_G = -F_N$$
  $\Rightarrow$  im Gleichgewicht auf horizontaler Oberfläche

## 1.3 Zerlegung von Kräften

Kraftvektoren kann man komponentenweise aufteilen:



$$\vec{F} = \vec{F}_x + \vec{F}_y + \vec{F}_Z$$

hilfreich beim Lösen von Aufgaben!

## 1.4 Gleichgewichtsbedingungen für Massepunkte

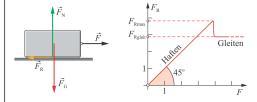
Der Massepunkt erfährt keine Beschleunigung  $\Rightarrow$  Summe aller wirkenden Kräfte ist 0

$$\vec{R} = \sum_{i=1}^{n} \vec{F}_i = \vec{0}$$
  $\Rightarrow$  komponentenweise

$$\sum_{i=1}^{n} \vec{F}_{x} = \vec{0} \qquad \sum_{i=1}^{n} \vec{F}_{y} = \vec{0} \qquad \sum_{i=1}^{n} \vec{F}_{z} = \vec{0}$$

## 1.5 Haftreibung / Gleitreibung

### 1.5.1 Trockene Festkörperreibung



Haftreibung: 
$$\vec{F}_{R,max} = \mu_H \cdot \vec{F}_N$$

$$|\vec{F}_R| \le |\vec{F}_{R,max}|$$

Gleitreibung:  $\vec{F}_{Gleit} \approx \mu_G \cdot \vec{F}_N$ 

$ec{F}_R$	Reibungskraft	$[\vec{F}_R] = N$
$\vec{F}_{R,max}$	Haftreibungskraft	$[\vec{F}_{R,max}] = N$
$\vec{F}_{Gleit}$	Gleitreibungskraft	$[\vec{F}_{Gleit}] = N$

#### 1.5.2 Viskose Reibung

Sobald Schmiermittel zum Einsatz kommen, ist die Reibungskraft abhängig von der Grösse der Berührungsfläche:

Bei gleicher Normalkraft  $\vec{F}_N$  ist bei

- kleinerem Flächendruck die Reibung kleiner
- $\bullet \quad$ grösserem Flächendruck die Reibung grösser

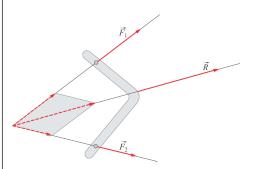
## 1.6 Starre Körper

- Ein starrer Körper wird durch angreifende Kräfte nicht deformiert
- Bei einem starren Körper kann die Kraft entlang ihrer Wirkungslinie beliebig verschoben werden

#### 1.7 Addition von Kräften

#### 1.7.1 Spezialfall: Ebene Kräftegruppe für schiefe Wirkungslinie

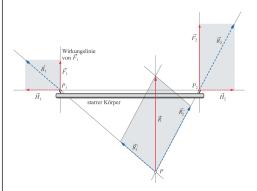
Kräfte entlang ihrer Wikungslinie verschieben  $\Rightarrow$  Im Schnittpunkt vektorielle Addition der Kräfte durchführen, um die resultierende Kraft zu erhalten.



Dieses Verfahren kann auch mehrfach angewendet werden!

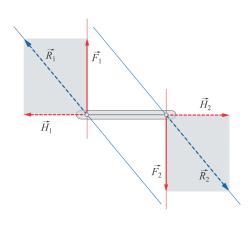
#### 1.7.2 Spezialfall: Ebene Kräftegruppe für parallele Wirkungslinie

Zwei sich zu null addierende Hilfskräfte hinzufügen  $(\vec{H}_1\ ,\ \vec{H}_2)$ 



## 1.7.3 Spezialfall: Ebene Kräftegruppe für parallel, entgegengesetzt und gleich grosse Kräfte

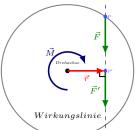
Kräftepaare können in andere Kräftepaare umgewandelt werden, aber niemals zu einer resultierenden Kraft  $\vec{R}$  vereinfacht werden.



#### 1.8 Drehmoment

Eine Drehwirkung auf einen starren Körper lässt sich auf zwei verschiedene Arten und Weisen erzeugen:

- Kräftepaar
- einzelne Kraft und Bezugspunkt (Drehzentrum)



$$|\vec{M}| = |\vec{r} \times \vec{F}| = a \cdot |\vec{F}|$$

Die Länge a muss **senkrecht** zur wirkenden Kraft sein!

$$\vec{M}$$
 Drehmoment  $\vec{r}$  Abstandsvekto

$$[M] = Nm$$

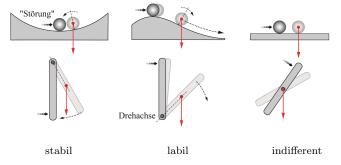
$$[r] = m$$
  
 $[F] = N$ 

$$\vec{F}$$
 Angreifende Kraft

## 1.9 Gleichgewichtsbedungungen für starre Körper

$$\sum_{i=1}^{n} \vec{F}_i = \vec{0}$$
  $\sum_{i=1}^{m} \vec{M}_i = \vec{0}$   $\Rightarrow$  komponentenweise

### 1.10 Gleichgewichts-Arten



## 1.11 Deformierbare Körper

#### 1.11.1 Spannungen

### Zugspannung $\sigma$

senkrecht wirkende Kraft pro Flächeneinheit Wenn  $\sigma < 0$  spricht man von **Druck** 

$$\sigma = \frac{F_{\perp}}{A} \qquad [\sigma] = \frac{N}{m^2}$$

Schubspannung  $\tau$  (Scherung)

parallel wirkende Kraft pro Flächeneinheit

$$\boxed{\tau = \frac{F_{\shortparallel}}{A}} \qquad [\tau] = \frac{\mathrm{N}}{\mathrm{m}^2}$$

#### 1.11.2 Dehnung $\epsilon$ (Hook'sches Gesetz)

$$\boxed{\epsilon = \frac{1}{E} \cdot \sigma = \frac{1}{E} \cdot \frac{F_{\perp}}{A} = \frac{\Delta \, l}{l}}$$

- $\begin{array}{lll} \epsilon & \text{ Dehnung} & & [\epsilon] = 1 \\ E & \text{ Elastizitätsmodul (Materialeigenschaft)} & [E] = \frac{N}{m^2} \\ l & \text{ Länge des Körpers vor Dehnung} & [l] = m \\ \Delta l & \text{ Längenunterschied bei Dehnung} & [\Delta l] = m \\ \end{array}$
- $\sigma$  Zugspannung  $[\sigma] = N$ A Querschnittsfläche  $[A] = m^2$

## $\Rightarrow$ Das Hook'sche Gesetz gilt nur, solange die Deformation linear-elastisch ist!

#### 1.11.3 Querkontraktion $\epsilon_a$

Wird ein Stab gedehnt (länger), so wird er automatisch auch dünner

$$\boxed{\epsilon_q = \frac{\Delta d}{d} = -\mu \epsilon} \qquad \mu \in (0; 0.5)$$

 $\begin{array}{lll} \epsilon_q & \text{Querkontraktion} & [\epsilon_q] = 1 \\ d & \text{Ursprüngliche Dicke des Materials} & [d] = m \\ \Delta d & \text{Dicken-Änderung} & [\Delta \, d] = m \\ \epsilon & (\text{Längs-}) \text{ Dehnung} & [\epsilon] = 1 \\ \mu & \text{Poisson-Zahl (Materialeigenschaft)} & [\mu] = 1 \\ \end{array}$ 

### 1.11.4 Kompression $\frac{\Delta V}{V}$

Ein Körper wird von allen Seiten mit dem gleichen Druck belastet sodass sich sein Volumen verkleinert

$$\boxed{\frac{\Delta V}{V} = -\kappa \cdot \Delta p} \qquad \left(K = \frac{1}{\kappa}\right)$$

 $\begin{array}{lll} V & \text{Ursprüngliches Volumen des K\"{o}rpers} & [V] = \text{m}^3 \\ \Delta V & \text{Volumen\"{a}nderung} & [\Delta V] = \text{m}^3 \\ \kappa & \text{Kompressibilit\"{a}t} & [\kappa] = \frac{\text{m}^2}{\text{N}} \\ \Delta p & \text{Druck\"{a}nderung} & [\Delta p] = \frac{\text{N}}{2} = \text{Pa} \end{array}$ 

Würfel: 
$$\Rightarrow \kappa = \frac{3}{E}(1 - 2\mu)$$

Völlig inkompressibler Körper:  $\kappa=0$   $K=\infty$   $\mu=0.5$ 

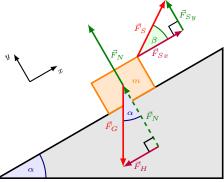
#### 1.11.5 Schubbeanspruchung (Scherung)

$$\gamma = \frac{1}{G} \tau$$

$$G = \frac{E}{2(1+\mu)}$$
 (gilt für isotrope Materialen)

- Scherwinkel  $[\gamma] = {}^{\circ}$
- G Schubodul; Gleitmodul; Torsionsmodul  $[G] = \frac{N}{m^2}$
- Schubspannung  $[\tau] = \frac{N}{m^2}$
- E Elastizitätsmodul (Materialeigenschaft)  $[E] = \frac{N}{2}$
- $\mu$  Poisson-Zahl (Materialeigenschaft)

### 1.12 Schiefe Ebene (mit Seil)



Wichtige Formeln und Zusammenhänge zur schiefen Ebene

 $F_G = m \cdot q$ 

$$F = m \cdot a$$

$$F_N = m \cdot g \cdot \cos(\alpha)$$
  $F_H = m \cdot g \cdot \sin(\alpha)$ 

### 1.13 Rezept: Aufgaben zur Statik lösen

- 1. Koordinatensystem festlegen
- 2. Alle wirkenden Kräfte einzeichnen
- 3. Bezugspunkt P (Drehpunkt) festlegen
  - $\Rightarrow$  Da wo viele Kräfte (oder da wo sinnvoll)
- 4. Kräfte komponentenweise aufschreiben:  $\sum \vec{F}_i = 0$
- 5. Drehmomente M aufschreiben und gleichsetzen:  $\overline{M} = \overline{M}$

### 2 Kinematik

## 2.1 Geradlinige Bewegung (1D)

Die Bewegung erfolgt entlang einer Gerade (keine Richtungsänderung)

$$x(t) \quad \frac{d}{dt} \quad v(t) \quad \frac{d}{dt} \quad a(t) \qquad \qquad x(t) \quad \underbrace{\int dt} \quad v(t) \quad \underbrace{\int dt} \quad a(t)$$

### **2.1.1** Weg x(t)

Weg mit Zeit parametrisiert: x = x(t)

## **2.1.2** Geschwindigkeit $v(t) = \frac{\Delta x}{\Delta t}$

momentane Geschw.: 
$$\frac{d}{dt}x(t) = \dot{x}(t)$$
 (Tangente)

mittlere Geschw.: 
$$\overline{v} = \frac{x_2 - x_1}{t_2 - t_1} = \frac{x(t_2) - x(t_1)}{t_2 - t_1} \quad \text{(Sekante)}$$

## **2.1.3** Beschleunigung $a(t) = \frac{\Delta v}{\Delta t}$

momentane Beschleunigung: 
$$\frac{d}{dt}v(t) = \dot{v}(t) = \ddot{x}(t)$$

mittlere Beschleunigung: 
$$\overline{a} = \frac{v_2 - v_1}{t_2 - t_1} = \frac{v(t_2) - v(t_1)}{t_2 - t_1}$$

### **2.1.4** Ruck j(t)

Änderung der Beschleunigung pro Zeiteinheit:  $j(t) = \dot{a}(t) = \ddot{x}(t)$ 

## 2.2 Gleichförmige Bewegung a(t) = 0

$$a(t) = 0$$

$$v(t) = v_0 =$$
const

$$x(t) = v_0 \cdot t + x_0$$

## 2.3 Gleichm. beschleunigte Bewegung a(t) = konst

### Allgemein:

Anwendungsfall: Freier Fall

$$a(t) = a_0 = \text{const}$$

$$a(t) = -q = \text{const}$$

$$v(t) = a_0 \cdot t + v_0$$

$$v(t) = -q \cdot t$$

$$x(t) = \frac{1}{2} a_0 \cdot t^2 + v_0 \cdot t + x_0$$
  $x(t) = -\frac{1}{2} g \cdot t^2 + h_0$ 

$$x(t) = -\frac{1}{2}g \cdot t^2 + h_0$$

## 2.3.1 Höchsten Punkt $x_{max}$ finden (Extremum)

Im Extremalpunkt gilt: 
$$\frac{d}{dt}x(t) = v(t) \stackrel{!}{=} 0$$

$$0 \stackrel{!}{=} v(t_{max}) = -g \cdot t_{max} + v_0 \qquad \Rightarrow t_{max} = \frac{v_0}{g}$$

Durch einsetzen von  $t_{max}$  in x(t) erhält man die maximale Höhe:  $x(t_{max}) = -\frac{1}{2}g \cdot t_{max}^2 + v_0 \cdot t_{max} + h_0 = -\frac{v_0^2}{2a} + \frac{v_0^2}{a} + h_0$ 

## 2.4 Beliebige Bewegung (2D)

### 2.4.1 Geschwindigkeit (tangential zur Bahnkurve)

momentane Geschw.:  $\vec{v} = \lim_{\Delta t \to 0} \frac{\Delta \vec{r}}{\Delta t} \frac{d}{dt} \vec{r} = \dot{\vec{r}}$ 

mittlere Geschw.:  $\overline{\vec{v}} = \frac{\Delta \vec{r}}{\Delta t} = \frac{\vec{r}(t + \Delta t) - \vec{r}(t)}{\Delta t}$ 

 $v = |\vec{v}| = \lim_{\Delta t \to 0} \frac{|\Delta \vec{r}|}{\Delta t} = \lim_{\Delta t \to 0} \frac{\Delta s}{\Delta t} = \frac{d}{dt}s$ Betrag:

### 2.4.2 Beschleunigung

momentane Beschl.:  $\vec{a} = \frac{d}{dt}\vec{v} = \dot{\vec{v}} = \frac{d^2}{dt^2}\vec{r} = \ddot{\vec{r}}$ 

mittlere Beschl.:

Die Beschleunigung kann ungleich null sein, auch wenn der Betrag der Geschwindigkeit konstant ist

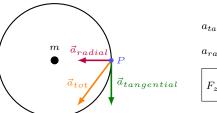
### 2.5 Bahnkurven

Die Geschwindigkeitsänderung in einer Bahnkurve wird in zwei Komponenten aufgeteilt:

 $\Delta \vec{v}_{radial}$  und  $\Delta \vec{v}_{tangential}$ 

Der tangentiale Anteil ändert ausschliesslich den Betrag der Geschwindigkeit  $|\vec{v}|$ 

Der radiale Anteil ändert ausschliessich die Richtung der Geschwindigkeit  $\vec{v}$ 



## $a_{tangential} = \frac{dv}{dt} = \dot{v}$

$$a_{radial} = \frac{v^2}{r}$$

$$F_{zentripetal} = m \, \frac{v^2}{r}$$

## 2.6 Gleichförmige Bewegung $a_{tangential} = 0$

### tangential (Tacho)

radial

$$a_{tangential} = 0$$

$$a_{radial} = \frac{v^2}{r}$$

$$v(t) = v_0 = \text{const}$$

$$s(t) = v_0 \cdot t + s_0$$

## 2.7 Gleichm. beschl. Bewegung $a_{tangential} = konst$

#### tangential (Tacho)

radial

$$a_{tangential} = a_0 = \text{const}$$

$$a_{radial} = \frac{v^2}{r}$$

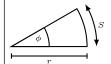
$$v(t) = a_{tangential} \cdot t + v_0$$

$$s(t) = \frac{1}{2} a_{tangential} \cdot t^2 + v_0 \cdot t + s_0$$

Die Gesamtbeschleunigung eines Systems  $\vec{a}_{tot} = \vec{a}_{tangential} + \vec{a}_{radial}$ muss nicht zwingend konstant sein! Bei Änderungen der Richtung ändert die Gesamtbeschleunigung.

## 2.8 Kreisbewegung

### 2.8.1 Winkel $\phi$ (zurückgelegter Weg)



Radiant:  $\phi = \frac{s}{-}$ 

## 2.8.2 Winkelgeschwindigkeit $\omega = \frac{\phi}{4}$

$$\omega := \lim_{\Delta t \to 0} \frac{\phi(t + \Delta t) - \phi(t)}{\Delta t} = \frac{d\phi}{dt} = \dot{\phi}$$

Der Betrag v der (Bahn-) Geschwinndigkeit entspricht:  $v = r \cdot \omega$ 

Umlaufzeit, Periode T

Umlaufzeit für vollständige Umdrehung

Drehzahl, Drehfrequenz f inverse Umlaufzeit  $f = \frac{1}{T}$ 

#### Wichtige Umrechnungsformeln

$$v = r \cdot \omega$$
  $\Leftrightarrow$   $\omega = \frac{v}{r}$   $f = \frac{1}{T}$   $\Leftrightarrow$   $T = \frac{1}{f}$   $\omega = \frac{2\pi}{T}$   $\Leftrightarrow$   $T = \frac{2\pi}{f}$   $\omega = 2\pi f$   $\Leftrightarrow$   $\omega = 2\pi f$ 

### 2.8.3 Winkelbeschleunigung $\alpha = \frac{\omega}{4}$

$$\alpha = \lim_{\Delta t \to 0} \frac{\omega(t + \Delta t) - \omega(t)}{\Delta t} = \frac{d\omega}{dt} = \dot{\omega} = \frac{d^2 \phi}{dt^2} \ddot{\phi}$$

$$a_{tangential} = \frac{dv}{dt} = \frac{d}{dt}r \cdot \omega = r \cdot \alpha$$

### 2.9 Gleichförmige Kreisbewegung

$$\alpha(t) = 0$$

$$\omega(t) = \omega_0 = \text{const}$$

$$\phi(t) = \omega_0 t + \phi_0$$

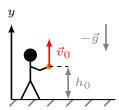
## 2.10 Gleichm. beschleunigte Kreisbewegung

$$\alpha(t) = \alpha_0 = \text{const}$$

$$\omega(t) = \alpha_0 \cdot t + \omega_0$$

$$\phi(t) = \frac{1}{2} \alpha_0 \cdot t^2 + \omega_0 \cdot t + \phi_0$$

### 2.11 Senkrechter Wurf



$$a = -q = \text{const}$$

$$v(t) = -g \cdot t + v_0$$

$$(t) = -\frac{1}{2} g \cdot t^2 + v_0 \cdot t + h_0$$

### 2.11.1 Maximale Flughöhe $h_{max}$ bestimmen

Bei der maximalen Flughöhe  $h_{max}$  gilt:  $v(t) \stackrel{!}{=} 0$ 

$$v_0 - g \cdot t_{max} \stackrel{!}{=} 0 \qquad \Rightarrow \qquad t_{max} = \frac{v_0}{a}$$

Nun wird  $t_{max}$  in h(t) eingesetzt:

$$h_{max} = h(t_{max}) = -\frac{g}{2} \frac{v_0^2}{g^2} + v_0 \frac{v_0}{g} + h_0 = \frac{v_0^2}{2g} + h_0$$

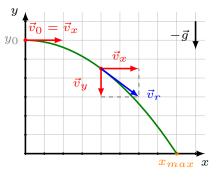
Hinweis: Die maximale Flughöhe kann auch über die potentielle und kinetische Energie berechnet werden!

$$E_{kin} \stackrel{!}{=} 0 \qquad E_{pot} \stackrel{!}{=} m \cdot g \cdot h_{max}$$

$$\frac{1}{2} m \cdot v^2 = m \cdot g \cdot h_{max} \quad \Rightarrow \quad h_{max} = \frac{m v^2}{2 m g} = \frac{v^2}{2 g}$$

 $\Rightarrow$  für abgeschlossene Systeme!

#### 2.12 Horizontaler Wurf



Der horizontale Wurf muss komponentenweise beschrieben werden x-Achse: gleichförmige, unbeschleunigte Bewegung y-Achse: gleichmässig beschleunigte Bewegung

#### x-Achse

#### y-Achse

$$\begin{array}{ll} a_x = 0 & a_y = -g \\ v_x = v_0 & v_y = -g \cdot t \\ x = v_0 \cdot t + x_0 & y = -\frac{1}{2} g \cdot t^2 + y_0 \end{array}$$

Tipp: Lege den Koordinatenursprung in den Abwurf-Ort

### 2.12.1 Beschreibung der Flugbahn (Eliminierung von t)

Die y-Koordinate soll als Funktion der x-Koordinate ausgedrückt werden: y=f(x)

$$x=v_0\,t \quad \Leftrightarrow \quad t=rac{x}{v_0} \quad \Rightarrow \quad y=-rac{1}{2}\,g\cdot t^2=-rac{g}{2}rac{x^2}{v_0^2}=y(x)$$

### 2.13 Schiefer Wurf



Der schiefe Wurf muss komponentenweise beschrieben werden x-Achse: gleichförmige, unbeschleuigte Bewegung y-Achse: gleichmässig beschleunigte Bewegung

#### x-Achse

#### y-Achse

$$\begin{array}{ll} a_x = 0 & a_y = -g \\ v_x = v_0 \cdot \cos(\phi) & v_y = -g \cdot t + v_0 \cdot \sin(\phi) \\ x = v_0 \cdot \cos(\phi) \cdot t + x_0 & y = -\frac{1}{2} g \cdot t^2 + v_0 \cdot \sin(\phi) \cdot t + y_0 \end{array}$$

Tipp: Lege den Koordinatenursprung in den Abwurf-Ort

#### 2.13.1 Beschreibung der Flugbahn (Eliminierung von t)

Die y-Koordinate soll als Funktion der x-Koordinate ausgedrückt werden: y=f(x)

$$x(t) = v_0 \cdot \cos(\phi) \cdot t \quad \Rightarrow \quad t = \frac{x}{v_0 \cdot \cos(\phi)}$$
  
 
$$\Rightarrow \quad y = -\frac{g}{2 v_0^2 \cdot \cos^2(\phi)} \cdot x^2 + \tan(\phi) \cdot x = y(x)$$

#### 2.13.2 Ansätze zur Bestimmung von Extrema

max. Wuftweite 
$$s_{max}$$
  $y \stackrel{!}{=} 0$   $(\phi \in \{45; 135\})$   $s_{max} = x_{max} \in \{0, \frac{2v_0^2}{g} \cos(\phi) \cdot \sin(\phi)\}$ 

Elevationswinkel 
$$\phi = \tfrac{1}{2}\arcsin\left(\tfrac{g\cdot d}{v_0^2}\right) = \tfrac{1}{2}\arcsin\left(\tfrac{g\cdot x_{max}}{v_0^2}\right)$$

max. Wurfhöhe 
$$v_y \stackrel{!}{=} 0 \\ x_{maxH\"{o}he} = h_{max} = \frac{s_{max}}{2} = \frac{x_{max}}{2} \\ y(x_{maxH\"{o}he}) = \frac{v_0^2 \cdot sin^2(\phi)}{2 \cdot q}$$

### 3 Dynamik

#### 3.1 Newtonsche Gesetze

Gesetze, welche Bewegungen beschreiben.

### 3.1.1 Erstes Newtonsches Gesetz: Trägheitsgesetz

Ein Körper verharrt in seine Zustand (Ruhe, gleichförmige geradlinige Bewegung), wenn er nicht durch eine Kraft gezwungen wird, seinen Zustand zu ändern.

Die  $\mathbf{Tr\"{a}gheit}$  eines Körpers hängt von seiner (Tr\"{a}gheits-) Masse ab.

#### 3.1.2 Zweites Newtonsches Gesetz: Aktionsgesetz

$$\vec{F} = m \cdot \vec{a}$$
 |  $\vec{F}$  | Kraft |  $F = \frac{\text{kg} \cdot \text{m}}{m} = \text{N}$  |  $F = m \cdot \vec{a}$  |

⇒ Anwendung erfolgt meist komponentenweise!

#### 3.1.3 Drittes Newtonsches Gesetz: Wechselwirkungsgesetz

Wirkt ein Körper A auf einen Körper B mit der Kraft  $\vec{F}_{AB}$ , so wirkt der Körper B auf A mit der Kraft  $\vec{F}_{BA}=-\vec{F}_{AB}$ 

## 3.2 Reibungskräfte

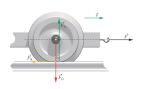
Haftreibung:	$\vec{F}_{R,max} = \mu_H \cdot \vec{F}_{R,max}$	$\vec{F}_N$
--------------	---	-------------

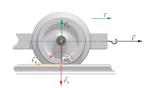
Gleitreibung: 
$$\vec{F}_{Gleit} \approx \mu_G \cdot \vec{F}_N$$

Rollreibung: 
$$\vec{F}_{Roll} \approx \mu_R \cdot \vec{F}_N$$

$ec{F}_R$	Reibungskraft	$[\vec{F}_R] = N$
$\vec{F}_{R,max}$	Haftreibungskraft	$[\vec{F}_{R,max}] = N$
$\vec{F}_{Gleit}$	Gleitreibungskraft	$[\vec{F}_{Gleit}] = N$

## 3.3 Rollreibungslänge e (Drehmoment)



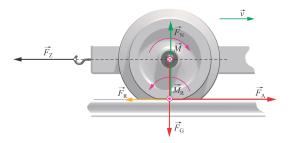


$$e = \frac{r \cdot F}{F_N} = \frac{r \cdot F_R}{F_N} = \frac{r \cdot \mu_R \cdot F_R}{F_N} = \mu_R \cdot r$$

$$M_R = e \cdot F_N = \mu_R \cdot r \cdot F_N = r \cdot F_R = r \cdot F$$

e	Rollreibungslänge	[e] = m
r	Radius des Rades	[r] = m
$F_R$	Rollreibungskraft	$[F_R] = N$
$F_N$	Normalkraft	$[F_N] = N$
$\mu_R$	Rollreibungskoeffizient	$[\mu_R] = 1$
$M_R$	Rollreibungsmoment	$[M_R] = Nm$

## 3.4 Angetriebenes Rad



$\vec{F_Z}$	Zugkraft	$[F_Z] = N$
$\vec{F_N}$	Normalkraft	$[F_N] = N$
$\vec{F_R}$	Rollreibungskraft	$[F_R] = N$
$\vec{F_A}$	Haftreibungskraft	$[F_A] = N$

### 3.4.1 Hinweise zu Reibung an Rädern

- Jedes Rad weist Rollreibung auf
- Zusätzlich zur Rollreibung weist ein angetriebenes Rad eine Haftreibung auf

### 3.5 Arbeit und Energie

#### 3.5.1 Arbeit

Wird der Angriffspunkt einer Kraft  $\vec{F}$  um die Strecke  $d\vec{s}$  verschoben so leistet die Kraft die Arbeit W

$$W_{AB} = \int_{A}^{B} dW = \int_{A}^{B} \vec{F} \bullet d\vec{s} \qquad \text{(Skalarprodukt)}$$

Wenn die projizierte Kraft konstant ist:  $\overline{W = F \bullet s_{AB}}$ 

### 3.5.2 Potentielle Energie $W_{pot}$

Beim Anheben eines Körpers gewinnt der Körper an potentieller Energie (Lageenergie)

$$W_{pot} = m \cdot g \cdot h$$

## Beispiel: Spannen einer Feder

Federkraft als Funktion der Auslenkung x  $F = -k \cdot x$ 

$$W_{pot} = \int\limits_0^{x_0} -\vec{F} \bullet d\vec{x} = \int\limits_0^{x_0} k \cdot x \, dx = \frac{1}{2} k \cdot x_0^2$$

 $\begin{array}{lll} W_{pot} & \text{Potentielle Energie} & [W] = \text{N} \cdot \text{m} = \text{J} \\ F & \text{Federkraft} & [F] = \text{N} \\ k & \text{Federkonstante} & [k] = \frac{\text{N}}{\text{m}} \\ x_0 & \text{Auslenkung der Feder} & [x_0] = \text{m} \end{array}$ 

### 3.5.3 Kinetische Energie $W_{kin}$

$$W_{kin} = \int\limits_A^B \vec{F} \bullet d\,\vec{s} = F \bullet s_{AB} = m\,a \cdot \frac{a}{2}t^2 = m\frac{a^2 \cdot t^2}{2} = \frac{1}{2}m \cdot v^2$$

 $\begin{array}{lll} W_{kin} & \text{Kinetische Energie} & [W] = \text{N} \cdot \text{m} = \text{J} \\ F & \text{Kraft} & [F] = \text{N} \\ s & \text{Wegstück (Kinematik)} & [s] = \text{m} \\ m & \text{Masse des K\"{o}rpers} & [m] = \text{kg} \\ a & \text{Beschleunigung (Kinematik)} & [a] = \frac{\text{m}}{\text{s}^2} \\ v & \text{Geschwindigkeit (Kinematik)} & [v] = \frac{\text{m}}{\text{s}^2} \end{array}$ 

## 3.6 Energieerhaltung (in abgeschlossenen Systemen)

Die Gesamtenergie eines abgeschlossenen Systems ist unveränderlich!

abgeschlossen: Es wird keine Masse hinzugefügt/entfernt und es wirken keine äusseren Kräfte!

$$W = \underbrace{m \cdot g \cdot h}_{\text{pot. Energie}} = m \cdot g \cdot \underbrace{\frac{1}{2} g \cdot t^2}_{\text{h(t)}} = \underbrace{\frac{1}{2} m \cdot v^2}_{\text{kin. Energie}}$$

Für nicht abgeschlossene Systeme kann eine Bilanzrechnung aufgestellt werden:

Die Energiezunahme im Gesamtsystem entspricht der von aussen zugeführten Energie.

Die Energieabnahme im Gesamtsystem entspricht der von aussen entzogenen Energie.

#### 3.6.1 Energiesatz der Mechanik

$$E_{pot} + E_{kin} = E_{tot} = \text{const}$$
 (gilt zu jedem Zeitpunkt)

## 3.7 Leistung und Wirkungsgrad

### 3.7.1 Leistung

$$P = \frac{\Delta W}{\Delta t} = \frac{\vec{F} \bullet \Delta \vec{s}}{\Delta t} = \vec{F} \frac{\Delta \vec{s}}{\Delta t} = \vec{F} \bullet \vec{v}$$

 $\begin{array}{llll} P & \text{Leistung} & [P] = \text{W} = \frac{\text{J}}{\text{s}} \\ \Delta W & \text{geleistete Arbeit} & [W] = \text{J} \\ \Delta t & \text{verstrichene Zeit} & [t] = \text{s} \\ F & \text{Kraft} & [F] = \text{N} \\ \Delta s & \text{Wegstück} & [s] = \text{m} \\ \end{array}$ 

#### Pferdestärken

$$1 \text{ PS} = 75 \text{ kg} \cdot 9.81 \frac{\text{m}}{\text{s}^2} \cdot 1 \frac{\text{m}}{\text{s}} = 735.5 \text{ W}$$

#### 3.7.2 Wirkungsgrad $\eta$

Faustregel: Je grösser eine Maschine, desto besser ihr Wirkungsgrad

$$\boxed{\eta = \frac{P_{ab}}{P_{zu}} \qquad \qquad \eta < 1 \qquad [\eta] = 1}$$

## 3.8 Impuls $\vec{p}$

$$\vec{p} = m \cdot \vec{v}$$

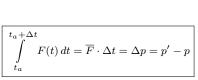
2. Newton'sches Gesetz allgemeingültiger (relativistisch):

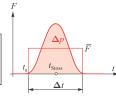
$$\boxed{\vec{F} = m \cdot \vec{a} = m \cdot \frac{d\vec{v}}{dt} = \frac{d}{dt}(m \cdot \vec{v}) = \frac{d\vec{p}}{dt}}$$

$ec{p}$	Impuls	$[\vec{p}] = \frac{\text{kg m}}{\text{s}}$
m	Masse	[m] = kg
$\vec{v}$	Geschwindigkeit	$[v] = \frac{\mathrm{m}}{\mathrm{s}}$
F	Kraft	[F] = N
$\vec{a}$	Beschleunigung	$[\vec{a}] = \frac{\mathrm{m}}{\mathrm{s}^2}$

### 3.8.1 Kraftstoss $\Delta p$

Ein Kraftstoss entspricht einer Impulsänderung und kann über die mittlere Kraft beschrieben werden.





F(t)	Kraftverlauf	[F] = N
$\overline{F}$	mittlere Kraft	$[\overline{F}] = N$
$\Delta t$	Zeitdauer des Kraftstosses	$[\Delta t] = s$
$\Delta p$	Impulsänderung	$[\Delta p] = Ns$
p	Impuls vor dem Stoss	[p] = Ns
p'	Impuls nach dem Stoss	[p'] = Ns
$\vec{a}$	Beschleunigung	$[\vec{a}] = \frac{\mathrm{m}}{\mathrm{s}^2}$

## 3.9 Impulserhaltungssatz (Impulssatz)

In einem  ${\bf abgschlossenen~System}$ bleibt der Gesamtimpuls konstant

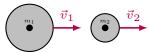
abgeschlossenes System: es wirken keine externen Kräfte

$$\vec{p} = \int \underbrace{\frac{d\vec{p}}{dt}}_{F_{aussen} = 0} dt = c = \text{const}$$

### 3.10 Stösse

Elastizitätszahl:  $k = \frac{v_2' - v_1'}{v_1 - v_2} = -\frac{v_{rel}'}{v_{rel}} \ge 0$ 

Deformtionsarbeit:  $Q = (E_1 + E_2) - (E'_1 + E'_2) \ge 0$ 



#### 3.10.1 Gerader, zentraler, total elastischer Stoss

Die beiden Stosspartner verformen sich nicht!  $\Rightarrow$  Für die Deformationsarbeit gilt: Q = 0

Impulssatz:  $p \stackrel{!}{=} p'$   $m_1 v_1 + m_2 v_2 \stackrel{!}{=} m_1 v'_1 + m_2 v'_2$ Energiesatz:  $E_{kin} \stackrel{!}{=} E'_{kin}$   $\frac{1}{2} m_1 v_1^2 + \frac{1}{2} m_2 v_2^2 \stackrel{!}{=} \frac{1}{2} m_1 v'_1^2 + \frac{1}{2} m_2 v'_2^2$   $v'_1 = \frac{m_1 - m_2}{m_1 + m_2} \cdot v_1 + \frac{2m}{m_1 + m_2} \cdot v_2$  $v'_2 = \frac{2m_1}{m_1 + m_2} \cdot v_1 + \frac{m_2 - m_1}{m_1 + m_2} \cdot v_2$ 

#### 3.10.2 Gerader, zentraler, total inelastischer Stoss

Die beiden Stosspartner haften nach dem Stoss aneinander und haben die gleiche Geschwindigkeit.

 $\Rightarrow$ Für die Deformationsarbeit gilt:  $Q \neq 0$ 

 $\begin{array}{ll} \text{Impulssatz:} & p \stackrel{!}{=} p' \\ & m_1 \, v_1 + m_2 \, v_2 \stackrel{!}{=} (m_1 + m_2) \, v' \end{array}$  Energiesatz:  $E_{kin} \stackrel{!}{=} E'_{kin} \\ & \frac{1}{2} m_1 \, v_1^2 + \frac{1}{2} m_2 \, v_2^2 \stackrel{!}{=} \frac{1}{2} (m_1 + m_2) \, v'^2 + Q$  Deformationsarbeit:  $Q = \frac{m_1 \, m_2}{2(m_1 + m_2)} (v_1 - v_2)^2 = \frac{1}{2} \mu \cdot v_{rel}^2$  Relativgeschw.:  $v_{rel} := |v_1 - v_2|$  Reduzierte Masse:  $\mu = \frac{m_1 \, m_2}{m_1 + m_2}$ 

k	Elastizitätszahl	[k] = 1
$E_1, E_2$	Energien vor Stoss	[E] = J
$E_1', E_2'$	Energien nach Stoss	[E'] = J
$m_1, m_2$	stossende Massen	[m] = kg
$v_1, v_2$	Geschwindigkeit vor Stoss	$[v] = \frac{\mathrm{m}}{\mathrm{s}}$
$v'_1, v'_2$	Geschwindigkeit nach Stoss	$[v'] = \frac{m}{s}$
$\overline{Q}$	Deformationsarbeit	[Q] = J
$v_{rel}$	Relativgeschwindigkeit	$[v_{rel}] = \frac{\mathrm{m}}{\mathrm{s}}$
$\mu$	reduzierte Masse	$[\mu] = kg$

#### 3.11 Rakete

#### 3.11.1 Rakete im Flug

 $\Rightarrow$  Masse ist hier veränderbar!  $m(t) = m = m_{Start} - \mu \cdot t$ 

Die Rakete verliert an Treibstoff, wodurch die Masse der Rakete abnimmt (dm<0)



Impulssatz:  $m \cdot v(t) = (m+dm)(v(t)+dv) + dm(u-v)$  dm < 0

Raketengleichung:  $v(t) = -u \cdot \ln(m) + v_0 + u \cdot \ln(m_0) = v_0 + u \cdot \ln(\frac{m_0}{m})$ 

Massenverhältnis:  $\frac{Startmasse}{Endmasse}$ 

max. Geschwindigkeitsänderung:  $\Delta v = v - v_0 = u \cdot \ln(\frac{m_0}{m})$ 

Schubkraft:  $F_{Schub} = \frac{dp}{dt} = -\frac{u \cdot dm}{dt} = \underbrace{\frac{dm}{dt}}_{\mu} (-u) = \mu \cdot u$ 

 $\Rightarrow$  Hier wurde noch keine Erdbeschleunigung (Anziehung) berücksichtigt!

u	Strahlgeschwindigkeit der Rakete	$[u] = \frac{\mathrm{m}}{\mathrm{s}}$
m	Zeitlich veränderbare Masse $m(t)$	[m] = kg
$m_0$	Masse zum Startzeitpunkt	[m] = kg
$v_0$	Startgeschwindigkeit	$[v_0] = \frac{m}{6}$
$F_{Schub}$	Schubkraft der Rakete	$[F_{Schub}] \stackrel{\circ}{=} N$
$\mu$	Treibstoffverbrauch pro Zeit	$[\mu] = \frac{\mathrm{kg}}{\mathrm{s}}$

#### 3.11.2 Aufstieg der Rakete im Schwerefeld

Konstante Erdbeschleunigung g wird berücksichtigt

Veränderbare Masse:  $m(t) = m = m_{Start} - \mu \cdot t$ 

Gesamtkraft:  $m(t)\frac{dv}{dt} = m(t) \cdot a = F_{Schub} - F_G = \mu \cdot u - m \cdot g$ 

Beschleunigung:  $a(t) = \frac{dv}{dt} = \frac{\mu \cdot u}{m_0 - \mu \cdot t} - g$ 

Raketengleichung:  $v(t) = u \cdot \ln(\frac{m_{Start}}{m(t)}) - g \cdot t$ 

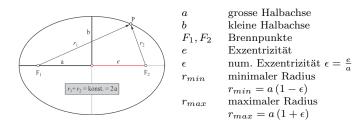
Spezifischer Impuls:  $T = \frac{m(t)}{\mu} = \frac{u}{g}$ 

u	Strahlgeschwindigkeit der Rakete	$[u] = \frac{\mathrm{m}}{\mathrm{s}}$
m	Zeitlich veränderbare Masse $m(t)$	[m] = kg
$m_0$	Masse zum Startzeitpunkt	[m] = kg
$v_0$	Startgeschwindigkeit	$[v_0] = \frac{m}{s}$
g	Erdbeschleuigung	$[g] = \frac{\tilde{m}}{s^2}$
$\mu$	Treibstoffverbrauch pro Zeit	$[\mu] = \frac{\text{kg}}{\text{s}}$
T	spezifischer Impuls (Zeit von konstantem Schub)	[T] = s

### 3.12 Gravitation

#### 3.12.1 Erstes Kepler'sches Gesetz

Die Planeten bewegen sich auf Ellipsen, in deren Brennpunkt sich die Sonne befindet.



#### 3.12.2 Zweites Kepler'sches Gesetz

Der Fahrstrahl der Planeten überstreicht in der gleichen Zeit die gleiche Fläche.

⇒ Bei kleinerem Abstand zur Sonne ist die Geschwindigeit schneller!

#### 3.12.3 Drittes Kepler'sches Gesetz

Die Quadrate der Umlaufzeiten verhalten sich wie die Kuben der grossen Halbachsen.

$$a = \left(\frac{T}{T_{ref}}^{\frac{2}{3}} \cdot a_{ref}\right) \qquad \Leftrightarrow \qquad \left(\frac{a}{a_{ref}}\right)^3 = \left(\frac{T}{T_{ref}}\right)^2$$

Als Referenz wird die Erde verwendet!

Astronomische Einheit:  $a_{ref} = 1 \text{ AE} = 149.6 \cdot 10^6 \text{ km}$ 

Referenzzeit:  $T_{ref} = 1 a = 1 \text{ Jahr}$ 

a	grosse Halbachse gesuchtet Planet	[a] = AE
$a_{ref}$	grosse Halbachse Erde	$[a_{ref}] = AE$
T	Umlaufzeit Planet	[T] = Jahre
$T_{ref}$	Umlaufzeit Erde	[T] = Jahre

### 3.12.4 Gravitationsgesetz

Gravitationskraft: 
$$F_G = G \frac{m_1 \cdot m_2}{r^2}$$
 mit  $G = 6.67 \cdot 10^{-11} \frac{\text{m}^3}{\text{kg s}^2}$ 

#### 3.12.5 Gravitationswirkung innerhalb einer Kugel

$$F_G = G \, \frac{m_{Kern}(r) \, m}{r^2} = G \, \frac{4 \, \pi \, r^3 \, \rho \, m}{3 \, r^2} = \frac{4 \, pi}{3} \, G \, \rho \, m \, r$$

$F_G$	Gravitationskraft	$[F_G] = N$
G	Gravitationskonstante	$[G] = \frac{\mathrm{m}^3}{\mathrm{kg s}^2}$
r	Radius (Abstand vom Zentrum)	[r] = m
$\rho$	homogene Dichte der Kugel	$[ ho] = rac{\mathrm{kg}}{\mathrm{m}^3}$
m	Masse vom Massepunkt	$[m] = \overset{\text{nr}}{\text{kg}}$
$n_{Kern}$	Masse des Kugelkerns	$[m_{Kern}] = kg$

#### 3.12.6 Gravitationswirkung ausserhalb einer Kugel

$$F_G = G \, \frac{M \cdot m}{r^2}$$

$F_G$	Gravitationskraft	$[F_G] = N$
G	Gravitationskonstante	$[G] = \frac{\text{m}^3}{\text{kg s}^2}$
r	Radius (Abstand vom Zentrum)	[r] = m
m	Masse vom Massepunkt	[m] = kg
M	Gesamtmasse der Kugel	[M] = kg

#### 3.12.7 Gravitationspotential $\phi$

Wenn eine Masse in einem Gravitationsfeld bewegt wird, so wird Arbeit verrrichtet.

$$W_{12} = \int_{r_1}^{r_2} \vec{F}_G \bullet d\vec{s} = \int_{r_1}^{r_2} G \frac{M \cdot m}{r^2} dr = G \cdot M \cdot m \left( \frac{1}{r_2} - \frac{1}{r_1} \right)$$

potentielle Energie: 
$$E_{pot}(r) = -G \frac{M m}{r}$$

Gravitations  
potential: 
$$\phi = \frac{E_{pot}}{m} = -\frac{G \cdot M}{r}$$

#### Im Inneren eines homogenen Zentralkörpers gilt

$$F_G = \frac{4\pi \cdot G \cdot \rho \cdot m \cdot r}{3}$$

$$E_{pot} = -\frac{2\,\pi\cdot G\cdot \rho\cdot m}{3}\,r^2 + c'$$

$$\phi = -\frac{2\pi \cdot G \cdot \rho}{3} r^2 + c = -\frac{G \cdot M(r)}{2r} + c = -\frac{G \cdot M(r)}{2r} - \frac{G \cdot M(r)}{2R}$$

$W = F_G$	Arbeit Gravitationskraft	$[W] = J$ $[F_G] = N$
$E_{pot}$	potentielle Energie	$E_{pot} = J$
G	Gravitationskonstante	$[G] = \frac{\mathrm{m}^3}{\mathrm{kg  s}^2}$
r	Radius (Abstand vom Zentrum)	[r] = m
$\rho$	homogene Dichte der Kugel	$[\rho] = \frac{\mathrm{kg}}{\mathrm{m}^3}$
m	Masse vom Massepunnkt	[m] = kg
M	Gesamtmasse der Kugel	[M] = kg
R	Radius der Kugeloberfläche	[R] = m

### 3.13 Bezugssysteme: Inertialsystem

Inertialsystem: unbeschleuigtes Bezugssystem

Wenn die Newton'schen Gesetze im Bezugssystem S gelten, so gelten sie auch im Bezugssystem S', solange dieses nicht beschleunigt ist und nicht rotiert.

 $\Rightarrow$  In sämtlichen Inertialsystemen sind die mechanischen Gesetze identisch!

#### 3.13.1 Galilei-Transformation

Bezugssystem S' bewegt sich mit konstanter Geschwindigkeit  $v_0$ : Transformation zwischen S und S'

$$v_0 = \begin{pmatrix} v_x \\ v_y \\ v_z \end{pmatrix}$$

$$x = x' + v_x$$

$$y = y' + v_y$$

$$z = z' + v_z$$

$$t = t'$$

## 3.14 Beschleunigte Bezugssysteme

In beschleunigten Bezugssystemen müssen **Trägheitskräfte** berücksichtigt werden!

#### 3.14.1 Translatorisch beschleunigtes Bezugssystem

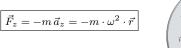
Beispiel: Zug beschleunigt auf gerader Schiene

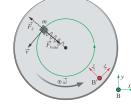
Für einen Beobachter im beschleunigten System S' wirkt eine Trägheitskraft:

Gesamtkraft: 
$$\vec{F}' = \vec{F} - m \cdot \vec{a}_0 = \vec{F} + \vec{F}_{Tr\ddot{a}gheit}$$

#### 3.14.2 Gleichförmig rotierendes Bezugssystem (Scheinkräfte)

#### Fest verbundene Masse ⇒ Scheinkraft: Zentrifugalkraft





 $[\vec{F}_z] = N$ [m] = kg  $[\vec{a}_z] = \frac{\text{m}}{\text{s}^2}$   $[\omega] = \frac{\text{rad}}{\text{s}}$ 

 $|\vec{r}| = m$ 

[m] = kg

Zentripetal

- Zentrifugalkraft (Trägheitskraft; Scheinkraft)
- Masse im System m
- $\vec{a}_z$ Beschleunigung des Systems  $(a_{radial})$
- Winkelgeschwindigkeit  $\omega$
- $\vec{r}$ Radius des Systems (nach innen zeigend)

### 3.15.1 Dynamisches Grundgesetz der Rotation

Es ist nur die tangentiale Komponente der Kraft (des Drehmoments) eines rotierenden Körpers relevant!

$$dM_t = r \cdot dF_t = r \cdot dm \cdot a_t = dm \cdot r^2 \cdot \alpha$$

$$M = \int dM = \int r^2 \alpha \cdot dm = \alpha \underbrace{\int r^2 \cdot dm}_{J_{Scheibe} = m \cdot r^2}$$

$$\Rightarrow \ M = J \cdot \alpha$$

- $dM_t$ kleine Tan.-Komponente des Drehmoments
- (gesamtes) Drehmoment M
- $dF_t$ kleine Tangentialkomponente der Kraft
- Abstand Drehachse zu Massepunkt (Rand)
- kleines Massestück des Körpers dm
- Tangentialbeschleunigung  $(a_t = r \cdot \alpha)$  $a_t$
- Winkelbescheunigung  $\alpha$
- (Massen-) Trägheitsmoment

	x, Trägheitsellipsoid
$[dM_t] = Nm$ [M] = Nm	
	Hauptträgheits-Achs

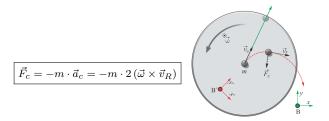
- $[dF_t] = N$ [r] = mdm = kg
- $[a_t] = \frac{\mathrm{m}}{\mathrm{s}^2}$
- $[\alpha] = \frac{\text{rad}}{\text{s}^2}$
- $[J] = \operatorname{kg m}^{2}$

 $[dM_t] = N$ 

### 3.15.2 Massenträgheitsmomente

Körper		Trägheitsmoment
Vollzylinder	r m	$\frac{m r^2}{2}$
Hohlzylinder	r <sub>a</sub>	$\frac{m(r_{\rm a}^2+r_{\rm i}^2)}{2}$
Kugel	r/ m	$\frac{2}{5}mr^2$
Quader		$\frac{m(a^2+b^2)}{12}$

### $lose Masse \Rightarrow Scheinkraft: Corioliskraft$



$\vec{F}_c$	Corioliskraft	(Trägheitskraft;	Scheinkrat
$F_{c}$	Corioliskraft	(Tragheitskraft;	Scheinkr

$$\vec{a}_c$$
 Coriolisbeschleunigung

$$\omega$$
 Winkelgeschwindigkeit

$$\vec{v}_R$$
 Relativgeschwindigkeit

## 3.14.3 D'Alembert'sches Prinzip

Wird ein Körper in einem mitbewegten Koordinatensystem betrachtet, so bleibt er in Ruhe:  $\vec{v}_R = 0$  und  $\vec{a}_R = 0$ 

$$\vec{F} + \underbrace{\vec{F}_z + \vec{F}_c}_{\text{Scheinkräfte}} = \vec{0}$$

⇒ Statisches Gleichgewichtsproblem

## 3.15 Rotation starrer Körper

Rotation: Drehung um feste Achse Kreisel: Drehung um starren Punkt Kreiselbewegung Drehung eines völlig freien,

starren Körpers um seinen Schwerpunkt

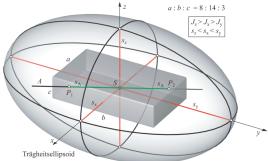
## 3.16 Trägheitsellipsoid

Trägheitsradius  $r_0$ : als ob ganze Masse eines Körpers nur einen Radius hätte

$$r_0 = \sqrt{rac{J}{m}}$$

$$s_0 = \frac{1}{r_0}$$

Trägheitsradius  $[r_0] = m$ [m] = kgMasse des Körpers m(Massen-) Trägheitsmoment  $[J] = \operatorname{kg} \operatorname{m}^2$ reziproker Trägheitsradius  $[s_0] = m$ 

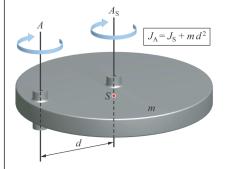


sen (entsprechen immer Symmetrie-Achsen, falls vorhanden)

beliebige Achse  $J_A$   $J_A = J_x \cdot \cos^2(\alpha) + J_y \cdot \cos^2(\beta) + J_z \cdot \cos^2(\gamma)$ 

## 3.17 Satz von Steiner

Beschreibt, wie man das Trägheitsmoment J berechnet, wenn die Drehachse nicht durch den Schwerpunkt des rotierenden Körpers geht, sonden parallel dazu verläuft.



- Trägheitsmoment (Rot. um Schwerp.)
- Trägheitsmoment (Rot. um bel. Punkt)  $J_A$
- Masse des Körpers m
- Abstand zum Schwerpunkt
- $[J_S] = \operatorname{kg} \operatorname{m}^2$  $[J_A] = \operatorname{kg} \operatorname{m}^2$ [m] = kg

$$[d] = m$$

## 3.18 Arbeit und Leistung (Rotation)

$$dW = \vec{F} \bullet d\vec{s} = F_t \cdot ds = F_t \cdot r \cdot d\phi = M \cdot d\phi$$

$$P = \frac{dW}{dt} = M\frac{d\phi}{dt} = M \cdot \omega$$

$F_t$	Tantentialer Kraftanteil der Rotation	$[F_t] = N$
$d\phi$	zurückgelegter Kreiswinkel	$[d\phi] = rad$
P	Leistung	[P] = W
W	Energie	[W] = J
$\omega$	Winkelgeschwindigkeit	$[\omega] = \frac{rad}{\varepsilon}$
M	Drehmoment	[M] = Nm

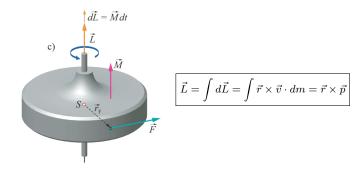
## 3.19 Rotationsenergie

Folgendes gilt nur für die Rotation um den Schwerpunkt eines Körpers!

Die totale kinetische Energie ist die Summe aller kinetischer Energien eines Körpers

$$E_{kin} = \int \frac{1}{2} v^2 \, dm = E_{trans} + E_{rot}$$
 
$$E_{trans} = \frac{1}{2} m \cdot v_s^2$$
 
$$E_{trans} = \frac{1}{2} J_s \cdot \omega^2$$
 
$$Imsum_s = \frac{1}{2} J_s \cdot \omega^2$$
 
$$I$$

## 3.20 Drehimpuls $\vec{L}$ / Impulserhaltung (Rotation)



$ec{r}$ Abstand Massepunkt zu Rot-Achse $ec{v}$ Rotationsgeschwindigkeit $dm$ kleines Masse-Stück	$\vec{L}] = \frac{\text{kg m}}{\text{s}}$ $[\vec{r}] = \text{m}$ $[\vec{v}] = \frac{\text{m}}{\text{s}}$ $[dm] = \text{kg}$ $[\vec{p}] = \frac{\text{kg m}}{\text{s}}$
---	--

## 3.20.1 Drehmoment $\vec{M}$ vs. Drehimpuls $\vec{L}$

$$\vec{M} = \vec{r} \times \vec{F} = \frac{d}{dt}(\vec{r} \times \vec{p}) = \frac{d}{dt}\vec{L} = \dot{\vec{L}}$$

# In einem abgschlossenen System ( $\vec{M}=0$ ) bleibt der Gesamtdrehimpuls erhalten

 $\Rightarrow \vec{L} = \text{const}$ 

Impulserhaltung:  $L \stackrel{!}{=} L'$   $J_1 \cdot \omega + J_2 \cdot \omega \stackrel{!}{=} J_1 \cdot \omega_1' + J_2 \cdot \omega_2'$  Energiesatz:  $E_{rot} \stackrel{!}{=} E'_{rot} + Q$   $\frac{1}{2}J_1 \cdot \omega_1^2 + \frac{1}{2}J_2 \cdot \omega_2^2 \stackrel{!}{=} \frac{1}{2}J_1 \cdot \omega_1'^2 + \frac{1}{2}J_2 \cdot \omega_2'^2 + Q$ 

## 3.20.2 Drehimpuls $\vec{L}$ vs. Winkelgeschwindigkeit $\omega$

$$L = \int dL = \int r^2 \omega \, dm = \omega \int r^2 \, dm = J \, \omega$$

L	Drehimpuls	$[L] = \frac{\text{kg m}^2}{\text{s}}$
r	Abstand Massepunkt zu Rot-Achse	[r] = m
dm	kleines Masse-Stück	[dm] = kg
$\omega$	Winkelgeschwindigkeit	$[\omega] = \frac{\text{rad}}{\varepsilon}$
J	(Massen-) Trägheitsmoment (hier Tensor)	$[J] = \operatorname{kg m}^{2}$

### 3.21 Rotation vs. Translation

Drehbewegung		Lineare Bewegung	
Drehwinkel	$ abla \theta $	Verschiebung	$\Delta x$
Winkelgeschwindigkeit	$\omega = \frac{\mathrm{d}\theta}{\mathrm{d}t}$	Geschwindigkeit	$v = \frac{\mathrm{d}x}{\mathrm{d}t}$
Winkelbeschleunigung	$\alpha = \frac{\mathrm{d}\omega}{\mathrm{d}t} = \frac{\mathrm{d}^2\theta}{\mathrm{d}t^2}$	Beschleunigung	$a = \frac{\mathrm{d}v}{\mathrm{d}t} = \frac{\mathrm{d}^2x}{\mathrm{d}t^2}$
Gleichungen für den Fall konstanter Winkelbeschleunigung	$\omega = \omega_0 + \alpha t$ $\Delta \theta = \langle \omega \rangle \Delta t$	Gleichungen für den Fall konstanter Beschleunigung	$v = v_0 + at$ $\Delta x = \langle v \rangle \Delta t$
	$\begin{aligned} \langle \omega \rangle &= \frac{1}{2} \left( \omega_0 + \omega \right) \\ \theta &= \theta_0 + \omega_0 t + \frac{1}{2} \alpha t^2 \\ \omega^2 &= \omega_0^2 + 2\alpha \Delta \theta \end{aligned}$		$(v) = \frac{1}{2} (v_0 + v)$ $x = x_0 + v_0 t + \frac{1}{2} a t^2$ $v^2 = v_0^2 + 2 a \Delta x$
Drehmoment	M	Kraft	F
Trägheitsmoment	I	Masse	m
Arbeit	$dW = M d\theta$	Arbeit	dW = F ds
Kinetische Energie	$E_{\rm kin} = \frac{1}{2} I \omega^2$	Kinetische Energie	$E_{\rm kin} = \frac{1}{2}  m  v^2$
Leistung	$P = M \omega$	Leistung	P = F v
Drehimpuls	$L = I \omega$	Impuls	p = mv
Zweites Newton'sches Axiom	$M_{\rm ext} = I  \alpha = \frac{\mathrm{d}L}{\mathrm{d}t}$	Zweites Newton'sches Axiom	$F_{\rm ext} = m  a = \frac{\mathrm{d}p}{\mathrm{d}t}$

## Vektorrechnung

## 4.1 Betrag eines Vektors

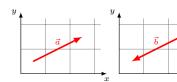
$$|\vec{A}| = \sqrt{A_x^2 + A_y^2 + A_z^2}$$

### 4.2 Gleichheit zweier Vektoren

Zwei Vektoren sind gleich, wenn alle Komponenten identisch sind:

- $\bullet \quad A_x = B_x$
- $A_y = B_y$
- $A_z = B_z$

## 4.3 Negative eines Vektors

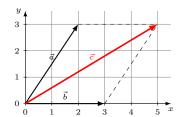


$$b_x = -a_x$$

$$b_y = -a_y$$

$$b_z = -a_z$$

### 4.4 Addition zweier Vektoren



$$c_x = a_x + b_x$$

$$c_y = a_y + b_y$$

$$c_z = a_z + b_z$$

### 4.5 Subtraktion zweier Vektoren



$$c_x = a_x - b_x$$

$$c_y = a_y - b_y$$

$$c_z = a_z - b$$

## 4.6 Multiplikation eines Vektros mit einem Skalar

$$b_x = s \cdot a_s$$

$$\vec{b} = s \vec{a} \quad |\vec{B}| = |s| \cdot |\vec{a}|$$

$$b_y = s \cdot a_y$$

$$b_z = s \cdot a_y$$

### 4.7 Skalarprodukt

$$\vec{c} = \vec{a} \bullet \vec{b} = |\vec{a}| \cdot |\vec{b}| \, \cos(\varphi)$$

## 4.8 Kreuzprodukt (nur in 3D)

$$\vec{a} \times \vec{b} = \begin{pmatrix} a_2b_3 - a_3b_2 \\ -(a_1b_3 - a_3b_1) \\ a_1b_2 - a_2b_2 \end{pmatrix}$$

### 5 Statistik

### 5.1 Arithmetisches Mittel $\overline{x}_{arith}$

$$\overline{x}_{arith} := \frac{1}{N} \sum_{i=1}^{N} x_i$$

## 5.2 Geometrisches Mittel $\overline{x}_{qeom}$

Nur für positive Zahlenreihen  $x_i$  definiert!

$$\overline{x}_{geom} := \sqrt[N]{\prod_{i=1}^{N} x_i} \qquad \Rightarrow \overline{x}_{geom} \le \overline{x}_{arith}$$

$$\Rightarrow \overline{x}_{geom} \leq \overline{x}_{arith}$$

## 5.3 Quadratisches Mittel QMW (RMS)

Wechselstromtechnik: Effektivwert

$$QMW := \sqrt{\frac{1}{N} \sum_{i=1}^{N} x_i^2}$$

## 5.4 Harmonisches Mittel $\overline{x}_{harm}$

$$\overline{x}_{harm} := \frac{N}{\sum\limits_{i=1}^{N} \frac{1}{x_i}}$$

Kann sinnvoll eingesetzt werden, wenn man für die i-te Teilstrecke  $s_i$  eine Zeit  $t_i$  benötigt (also eine Durchschnittsgeschwindigkeit von  $v_i = \frac{s_i}{t_i}$  und eine Durchschnittsgeschwindigkeit über N Teilstrecken ermitteln will:

$$\overline{v}_{harm} = \frac{\sum\limits_{i=1}^{N} s_i}{\sum\limits_{i=1}^{N} t_i} = \frac{\sum\limits_{i=1}^{N} s_i}{\sum\limits_{i=1}^{N} \frac{s_i}{v_i}} \qquad \text{gewichtetes harm. Mittel}$$

## 5.5 Standardabweichung $\sigma$

Varianz:

$$\sigma^2 := \frac{1}{N} \sum_{i=1}^{N} (x_i - \overline{x}_{arith})^2$$

Standardabweichung: 
$$\sigma := \sqrt{\frac{1}{N} \sum_{i=1}^{N} (x_i - \overline{x}_{arith})^2}$$

## 5.6 Standardabweichung des Mittelwerts

Gilt nur, wenn eine Normalverteilung vorliegt!

Beschreibt nur statistische Fehler

$$\sigma(\overline{x}_{arith}) = \frac{\sigma}{\sqrt{N}}$$

### 6 Mathematik-Hilfe

### 6.1 Trigonometrie

Sinus	Cosinus	Tangens
$\frac{GK}{H}$	$\frac{AK}{H}$	$\frac{AK}{GK}$

### 6.2 Schwerpunkt

Die Koordinaten des Schwerpunkts müssen komponentenweise berechnet werden:

$$x_s = \frac{\sum x_i \cdot m_i}{M} \qquad y_s = \frac{\sum y_i \cdot m_i}{M} \qquad z_s = \frac{\sum z_i \cdot m_i}{M}$$

 $x_s$ ,  $y_s$ ,  $z_s$  Koordinaten des Schwerpunkts

 $x_i, y_i, z_i$ Koordinaten von kleinen Massepunkten

Kleine Massepunkte an entsprechenden Koordinaten MGesamtmasse des Körpers

### 6.3 Polarkoordinaten (Kreisbewegung)

polar 
$$\rightarrow$$
 kartesisch  $\vec{P} = \begin{pmatrix} x \\ y \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} r \cdot \cos(\phi) \\ r \cdot \sin(\phi) \end{pmatrix}$ 

kartesisch 
$$\rightarrow$$
 polar  $\vec{P} = \begin{pmatrix} r \\ \phi \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \sqrt{x^2 + y^2} \\ \tan\left(\frac{x}{y}\right) \end{pmatrix}$ 

### 6.4 Ableitungsregeln S .445-448

### 6.4.1 Elementare Regeln

 $f(x) = x^3$   $f(x) = 3 x^2$   $f'(x) = \alpha \cdot x^{\alpha - 1}$ Potenzen:

Linearität:  $f(x) = c \cdot x^2$   $f'(x) = c \cdot 2x$ 

(u(x) + v(x) - w(x))' = u'(x) + v'(x) - w'(x)Summe:

Konstanten:  $c = const \rightarrow c' = 0$ 

#### 6.4.2 Produktregel

$$(f(x)\cdot g(x))'=f'(x)\cdot g(x)+f(x)\cdot g'(x)$$

## 6.4.3 Quotientenregel

$$\left(\frac{u(x)}{v(x)}\right)' = \frac{u'(x) \cdot v(x) - u(x) \cdot v'(x)}{v(x)^2} \quad \to \text{als Produkt schreiben}$$

$$u(x) \cdot \left(\frac{1}{v(x)}\right)' = u'(x) \cdot \frac{1}{v(x)} + u(x) \cdot \frac{-v'(x)}{v(x)^2}$$

### 6.4.4 Kettenregel

$$g(f(x))' = f'(x) \cdot g'(x)$$

#### 6.4.5 Umkehrfunktion

$$(f^{-1}(y_0))' = \frac{1}{f'(x_0)} = \frac{1}{f'(f^{-1}(y_0))}$$

## 6.5 Allgemeine Logarithmus-Ableitung

$$(\log_b(x))' = \left(\frac{\ln(x)}{\ln(b)}\right)' = \frac{1}{\ln(b)} \cdot (\ln(x))' = \frac{1}{\ln(b)} \cdot \frac{1}{x}$$

## 6.6 Integrationsregeln S. 494-496

Linearität:  $\int_{a}^{b} \alpha f(x) dx = \alpha \int_{a}^{b} f(x) dx$ 

### 6.6.1 Rechenregeln mit Integralen S. 508-510

 $\int_{a}^{b} f_{1}(x) dx + f_{2}(x) dx = \int_{a}^{b} f_{1}(x) dx + \int_{a}^{b} f_{2}(x) dx$ Zerlegung:

$$\int_{a}^{c} f(x) dx = \int_{a}^{b} f(x) dx + \int_{b}^{c} f(x) dx$$

Grenzen tauschen:  $\int_{a}^{b} f(x) dx = -\int_{b}^{a} f(x) dx$ 

Gleiche Grenzen:  $\int_{a}^{a} f(x) dx = 0$ 

## 6.7 Wichtige Integrale S. 495

$$\int_{a}^{b} x^{2} dx = \frac{b^{3}}{3} - \frac{a^{3}}{3} \qquad \int_{a}^{b} x dx = \frac{b^{2}}{2} - \frac{a^{2}}{2}$$

$$\int_{a}^{b} x \, dx = \frac{b^2}{2} - \frac{a}{2}$$

$$\int_{a}^{b} 1 \, dx = b - a \text{ (Rechteck)}$$