

Naturkonstanten & Größen

Lichtgeschwindigkeit (Vakuum): $c = 299\,792\,458 \text{ m/s}$

Gravitationskonstante: $G^* \approx 6,67430(15) \cdot 10^{-11} \text{ m}^3/(\text{kg s}^2)$

Erdbeschleunigung: $g = 9,81 \text{ m/s}^2$

astronomische Einheit: $1 \text{ au} = 1,496 \cdot 10^{11} \text{ m}$

Avogadro-Konstante: $N_A = 6,022 \cdot 10^{23} / \text{mol}$

Einheiten

Größe	Zeichen	Einheit
Beschleunigung	a	m/s^2
Dichte	ρ	kg/m^3
Drehimpuls	L	$\text{kg m}^2/\text{s}$
Druck	p	$\text{kg}/(\text{m s}^2) = \text{N/m}^2 = \text{Pa}$
Energie, Drehmoment	E, M	$\text{kg m}^2/\text{s}^2 = \text{N m} = \text{J}$
Federkonstante	k	$\text{kg/s}^2 = \text{N/m}$
Frequenz	f	$1/\text{s} = \text{Hz}$
Geschwindigkeit	v	m/s
Impuls	p	$\text{kg m/s} = \text{Ns}$
Kraft	F	$\text{kg m/s}^2 = \text{N}$
Leistung	P	$\text{kg m}^2/\text{s}^3 = \text{J/s} = \text{W}$
Trägheitsmoment	J_A	kg m^2
Viskosität, dynamisch	η	$\text{kg}/(\text{m s}) = \text{Pas}$
Viskosität, kinematisch	ν	m^2/s^2
Wärmekapazität, spez.	c	$\text{m}^2/(\text{s K}) = \text{J}/(\text{kg K})$

1 Mechanik der Massenpunkte

$$a(t) = \frac{dv}{dt} = a_0 \quad (\text{konst. Beschleunigung})$$

$$v(t) = \int a(t) dt = a_0 \cdot t + v_0 \quad s(t)$$

$$s(t) = \int v(t) dt = \frac{a}{2} \cdot t^2 + v_0 \cdot t + s_0 \quad v(t) = \dot{s}(t)$$

Waagerechter Wurf: $x(t) = v_0 \cdot t, \quad y(t) = y_0 - \frac{g}{2} \cdot t^2$

$$y(x) = y_0 - \frac{g}{2v_0^2} x^2, \quad \text{Wurfweite: } x_w = v_0 \cdot \sqrt{\frac{2 \cdot y_0}{g}}$$

Schräger Wurf: $x(t) = v_x \cdot t, \quad y(t) = v_y \cdot t - \frac{g}{2} \cdot t^2, \quad t = \frac{x}{v_0 \cdot \cos \alpha}$

$$v_x = v_0 \cdot \cos \alpha \quad \text{Wurfweite: } x_w = \frac{v_0^2}{g} \cdot \sin(2\alpha)$$

$$v_y = v_0 \cdot \sin \alpha \quad \text{Wurfhöhe: } y_h = \frac{v_0^2}{2g} \cdot \sin^2(\alpha)$$

$$y(t) = y_0 - \frac{g}{2} \cdot t^2 + v_y \cdot t, \quad y(x) = y_0 - \frac{g \cdot x^2}{2v_0^2 \cdot \cos^2(\alpha)} + x \cdot \tan \alpha$$

Senkrechter Wurf: Spezialfall: $\alpha = \frac{\pi}{2}, \quad v_x = 0$

$$y(t) = v_0 \cdot t - \frac{g}{2} \cdot t^2, \quad y_h = \frac{v_0^2}{2g}, \quad x_w = 0,$$

1.1 Dynamik

Drei Newtonsche Axiome:

1. Trägheitsprinzip: Kraftfreiheit \Rightarrow geradlinig gleichförmige Bewegung.

2. Aktionsprinzip: $\vec{F} = \frac{d\vec{p}}{dt} = m \cdot \vec{a}$ (konst. Masse)

3. Reaktionsprinzip: $\vec{F}_1 = -\vec{F}_2$, actio = reactio

Hookesches Gesetz: $\vec{F} = k \cdot \Delta \vec{x}$

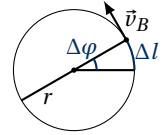
Superpositionsprinzip: $\vec{F}_{\text{ges.}} = \sum_i \vec{F}_i \xrightarrow{N=2} F^2 = F_1^2 + F_2^2 + 2F_1 \cdot F_2 \cdot \cos \alpha$

Gleichförmige Kreisbewegung:

$$\text{Bogenlänge: } \Delta l = 2\pi r \cdot \frac{\Delta \alpha}{360^\circ} = r \Delta \varphi$$

$$\text{Bahngeschwindigkeit: } v_B = \frac{\Delta l}{\Delta t} = r \cdot \frac{\Delta \varphi}{\Delta t} = r \cdot \omega$$

$$\text{Winkelgeschwindigkeit: } \omega = \frac{\Delta \varphi}{\Delta t} = \frac{v_B}{r}$$



$$\text{Umlaufzeit: } T = \frac{2\pi r}{v_B} = \frac{2\pi}{\omega} \quad \text{Drehfrequenz: } f = \frac{1}{T} = \frac{\omega}{2\pi}$$

$$\text{Zentripetalbeschleunigung: } a_z = \frac{v_B^2}{r} = r \cdot \omega^2$$

$$\text{Zentripetalkraft: } F_z = -a_z \cdot m = -\frac{v_B^2}{r} \cdot m = -m \cdot \omega^2 \cdot r$$

Schiefe Ebene: $\vec{F}_G = \vec{F}_H + \vec{F}_N$

Hangabtriebskraft: $\vec{F}_H = \vec{F}_G \cdot \sin \alpha$, Normalkraft: $\vec{F}_N = \vec{F}_G \cdot \cos \alpha$

Berechnung von Seilkräften: An jedem Seilende eine Kraftgleichung aufstellen $\vec{F}_{\text{Seil}} + \vec{F}_{\text{ext.}} = m \cdot \vec{a}$

1.2 Arbeit, Energie, Leistung:

Definition der Arbeit: $W = \int_S \vec{F}_S \cdot d\vec{s}$, Leistung: $P = \frac{dW}{dt}$, $P = \vec{F} \cdot \vec{v}$

$$\text{Kinetische Energie: } E_{\text{kin}} = \frac{m}{2} \cdot v^2 = \frac{p^2}{2m}$$

Potentielle Energie (gravitativ): $E_{\text{pot}} = m \cdot g \cdot \Delta h$

$$\text{Potentielle Energie (Feder): } E_{\text{pot, Feder}} = \frac{k}{2} \cdot (\Delta x)^2$$

$$\text{Impuls: } \vec{p} = m \cdot \vec{v} = \int \vec{F} dt \Leftrightarrow \vec{F} = \frac{dp}{dt} = m \cdot \vec{a}$$

Elastischer Stoß:

Impulserhaltung (IES): $m_1 \cdot \vec{v}_1 + m_2 \cdot \vec{v}_2 = m_1 \cdot \vec{u}_1 + m_2 \cdot \vec{u}_2$

Energieerhaltung (EES): $\frac{1}{2} \cdot (m_1 \cdot v_1^2 + m_2 \cdot v_2^2) = \frac{1}{2} \cdot (m_1 \cdot u_1^2 + m_2 \cdot u_2^2)$

speziell: $m_1 < m_2 \Rightarrow u_1 < 0 \quad m_1 > m_2 \Rightarrow v_1 > u_1 > 0$

Schiefer elastischer Stoß: reduzierte Masse: $\mu = \frac{m_1 \cdot m_2}{m_1 + m_2}$

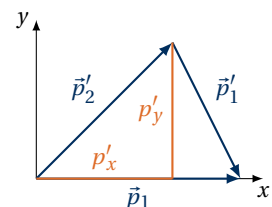
$$\text{IES: } (p'_2)^2 = (p'_x)^2 + (p'_y)^2$$

$$(p'_1)^2 = (p_1 - p'_x)^2 + (p'_y)^2$$

$$\text{EES: } \frac{(p_1)^2}{2m_1} = \frac{(p'_1)^2}{2m_1} + \frac{(p'_2)^2}{2m_2}$$

$$\Rightarrow 2\mu \cdot v_1 p'_x = (p'_x)^2 + (p'_y)^2$$

$$\Rightarrow (p'_x - \mu \cdot v_1)^2 + (p'_y)^2 = (\mu \cdot v_1)^2$$



$\Rightarrow p'_x, p'_y$ liegen auf Stoßkreis mit $R = \mu \cdot v_1$ und Mittelpunkt $(\mu \cdot v_1, 0)$

Spezialfall: $m_1 = m_2 \Rightarrow \mu = \frac{m}{2} \Rightarrow$ Stoßwinkel immer 90° (Thaleskreis)

(vollständig) Inelastischer Stoß:

$$m_1 \cdot v_1 + m_2 \cdot v_2 = (m_1 + m_2) \cdot u$$

$$E_{\text{kin}_1} = E_{\text{kin}_2} + E_{\text{therm}}, \quad E_{\text{kin}_2} = \frac{m_1 + m_2}{2} \cdot u^2$$

Schwerpunkt:

$$m_{\text{ges}} \cdot \vec{r}_s = (m_1 + m_2) \cdot \vec{r}_s = m_1 \cdot \vec{r}_1 + m_2 \cdot \vec{r}_2$$

$$\Rightarrow \vec{r}_s = \frac{m_1}{m_1 + m_2} \cdot \vec{r}_1 + \frac{m_2}{m_1 + m_2} \cdot \vec{r}_2$$

$$\text{Raketengleichung: } v(T) = v_0 + v_e \cdot \ln\left(\frac{m_0}{m_{\text{end}}}\right) - g \cdot T$$

$T =$ Brenndauer

$m_0 =$ Startmasse, $m_{\text{end}} =$ Endmasse

$v_e =$ Austrittsgeschwindigkeit des Treibstoffs

1. kosmische Geschwindigkeit: $v_{k,1} = \sqrt{G^* \cdot m/r} = \sqrt{g \cdot r}$

2. kosmische Geschwindigkeit: $v_{k,2} = \sqrt{2G^* \cdot m/r} = \sqrt{2 \cdot g \cdot r}$

Ballistisches Pendel: $v_G = \left(1 + \frac{m_p}{m_G}\right) \cdot \sqrt{\frac{g}{l}} \cdot \Delta x$

1.3 Reibung

Gleit- und Haftreibung: $F_R = \mu \cdot F_N = \mu \cdot m \cdot g \cdot \cos \alpha$

Schiefe Ebene: $\mu = \tan \alpha$ mit Grenzwinkel α zwischen Gleit- und Haftreibung. Im Allgemeinen gilt: $\mu_H > \mu_G$

Stokesreibung: (Fluide, laminare Strömung)

Kugel mit Radius r bewegt sich mit Geschwindigkeit v durch Fluid mit Viskosität η . Reibungskraft: $F_R = 6\pi \cdot \eta \cdot v \cdot r$ (6 Physiker essen viel Reis)

Newtonreibung: (Fluide, turbulente Strömung)

Körper mit Querschnittsfläche A , Widerstandskoeffizient c_w bewegt sich durch Fluid mit Dichte ρ .

Reibungskraft: $F_R = \frac{1}{2} \cdot c_w \rho \cdot A \cdot v^2$

Reynolds-Zahl: $Re = \rho \cdot \frac{v \cdot l}{\eta} \approx 1200$ Übergang von Stokes \rightarrow Newton

2 Mechanik starrer Körper

Voraussetzung zur Drehung: $|\vec{r}| \neq 0 \wedge \vec{r}_i \nparallel \vec{F}_i$

Drehmoment: $\vec{M} = \vec{r} \times \vec{F} \quad |\vec{M}| = r \cdot F \cdot \sin \alpha$

\vec{M} axialer Vektor, \vec{r}, \vec{F} polare Vektoren

\vec{M} beschreibt Drehwirkung einer Kraft auf einen Körper

Körper im Gleichgewicht $\Leftrightarrow \vec{M} = 0$

Garnrolle: Grenzwinkel $\alpha_0 = \arccos\left(\frac{R_{\text{innen}}}{R_{\text{außen}}}\right)$, $\begin{cases} \alpha < \alpha_0 & \text{folgsam} \\ \alpha > \alpha_0 & \text{unfolgsam} \end{cases}$

Winkelgeschwindigkeit:

$d\vec{r} = \vec{r} \times \vec{\omega} \Rightarrow d\vec{r} \perp \vec{r}, d\vec{r} \perp d\vec{\varphi}$

Bahngeschwindigkeit $\vec{v}_B = \frac{d\vec{r}}{dt} \times \vec{r} =: \vec{\omega} \times \vec{r} \Rightarrow \vec{\omega} = \frac{d\vec{\varphi}}{dt}$ axialer Vektor

Rotationsenergie:

$E_{\text{rot}} = \sum_i \Delta E_{\text{kin}, i} = \sum_i \frac{1}{2} \omega^2 m_i r_i^2 = \frac{\omega^2}{2} \sum_i r_i^2 \rho v_i = \frac{1}{2} J_A \omega^2$

Trägheitsmoment:

Widerstand eines starren Körpers gegenüber Änderung der Rotationsbewegung um eine gegebene Achse A .

Allgemeine Definition: $J_A = \int_V \rho r_{\perp}^2 d^3r$

Körper	Trägheitsmoment J_A
Punktmasse:	$J_A = m \cdot r^2$
Vollzylinder (Symmetrieachse):	$J_A = 1/2 \cdot m \cdot r^2$
Vollzylinder (Querachse):	$J_A = 1/4 \cdot m \cdot r^2 + 1/12 \cdot m \cdot L^2$
Hohlzylinder:	$J_A = 1/2 \cdot m \cdot (R_A^2 + R_i^2)$
Vollkugel:	$J_A = 2/5 \cdot m \cdot r^2$
Hohlkugel:	$J_A = 2/5 \cdot m \cdot \frac{r_a^5 - r_i^5}{r_a^3 - r_i^3}$
langer, dünner Stab:	$J_A = 1/12 \cdot m \cdot l^2$
Kegel:	$J_A = 3/10 \cdot m \cdot r^2$

Volumenelemente:

Zylinder: $dV = L \cdot 2\pi \cdot r \cdot dr$ bzw. $dV = r \cdot dr \cdot d\theta \cdot dz$

Kugelkoordinaten: $dV = r^2 \sin \theta \cdot dr \cdot d\theta \cdot d\varphi$

Steinerscher Satz: $J_{A'}$ mit Achse A' durch Schwerpunkt bekannt
Achse A von J_A parallel im Abstand $a \Rightarrow J_A = J_{A'} + m \cdot a^2$

Gleichgewichtslagen: $\sum F_i = 0, \quad \sum M_i = 0$

- a) stabil: Kraft und Drehmomente wirken zur GGL
- b) instabil: Kraft und Drehmomente wirken von GGL weg
- c) metastabil: kleine Auslenkung: stabil, größere \Rightarrow instabil
- d) indifferent: keine Veränderung der GGL durch Kraft

Drehimpuls: $\vec{L} = \vec{r} \times \vec{p} = J_A \cdot \vec{\omega}$

Bewegungsgleichung: $\frac{d\vec{L}}{dt} = \vec{M} = \vec{r} \times \vec{F} = r \cdot F \cdot \sin \alpha = J_A \cdot \dot{\vec{\omega}}$

Translation	\vec{r}	Rotation	$\vec{\varphi}$
Geschwindigkeit	$\vec{v} = \dot{\vec{r}}$	Winkelgeschw.	$\vec{\omega} = \dot{\vec{\varphi}}$
Beschleunigung	$\vec{a} = \ddot{\vec{r}}$	Winkelbesch.	$\vec{\alpha} = \dot{\vec{\omega}}$
Masse	$m = \int_V \rho(\vec{r}) dV$	Trägheitsmoment	$J_A = \int_V \rho(\vec{r}) r_{\perp}^2 dV$
Kraft	\vec{F}	Drehmoment	$\vec{M} = \vec{r} \times \vec{F}$
Impuls	$\vec{p} = m\vec{v}$	Drehimpuls	$\vec{L} = \vec{r} \times \vec{p} = J_A \cdot \vec{\omega}$
Bew.gleich.	$\vec{F} = \frac{d}{dt} \vec{p}$	Bew.gleich.	$\vec{M} = \frac{d}{dt} \vec{L}$
Newton II	$\vec{F} = m \cdot \vec{a}$	Newton II	$\vec{M} = J_A \cdot \vec{\alpha}$

3 Gravitation und Planetenbahnen

Gravitationsgesetz: $\vec{F}_G(\vec{r}) = -G^* \frac{m \cdot M_E}{r^2} \frac{\vec{r}}{r} = m \cdot \vec{g}(\vec{r})$

Feldstärke: $\vec{g}(\vec{r}) = \frac{\vec{F}_G(\vec{r})}{m} = -G^* \frac{M_E}{r^2} \cdot \frac{\vec{r}}{r}$

Potentielle Energie: $E_{\text{pot}} = -G^* \frac{m \cdot M}{r}$, Potential: $V_{\text{pot}}(r) = -G^* \frac{M_E}{r}$

Keplersche Gesetze:

- Planeten bewegen sich auf elliptischen Bahnen mit der Sonne (Masse M) in einem Brennpunkt.
- Radiusvektor überstreicht in gleichen Zeiten gleiche Flächen: $\frac{\Delta A}{\Delta t} = \text{konstant}$ für alle Planeten. (\vec{L} - Erhaltung)
- $\frac{T_i^2}{a_i^3} = \frac{4\pi^2}{M \cdot G^*} = \text{konstant}$ für alle Planeten (a = große Halbachse)

$E_{\text{ges, Planet}} = \frac{1}{2} m \cdot v^2 + \frac{L^2}{2mr^2} - m \cdot \frac{G^* m}{r}$

4 Bezugssysteme, Trägheitskräfte

Inertialsystem:

Koordinaten- oder Bezugssystem, in dem sich kräftefreie Körper geradlinig gleichförmig bewegen (Newton I)

Galilei-Transformation: (Transformation zwischen IS)

$\left. \begin{array}{l} t \rightarrow t + \tau \\ \vec{r} \rightarrow \vec{r} + \vec{r}_0 \\ \vec{r} \rightarrow \hat{R}\vec{r} \\ \vec{r} \rightarrow \vec{r} + \vec{v} \cdot t \end{array} \right\}$ Newton'sche Bewegungsgesetze + Axiome sind *invariant* unter Galilei-Transformation (Translation der Zeit $t + \tau$, Translation des Raums $\vec{r} + \vec{r}_0$, Rotationen $\hat{R}\vec{r}$, Bewegung mit Relativgeschwindigkeit $\vec{v} \cdot t$)

Trägheitskräfte:

Angenommene zusätzliche (Schein)Kraft auf einen Körper, der sich nicht geradlinig gleichförmig in einem Bezugssystem bewegt.

Corioliskraft: $\vec{F}_c = 2m(\vec{v} \times \vec{\omega}) \quad \vec{a}_c = 2(\vec{v} \times \vec{\omega})$

Wirkt auf alle Körper, die sich in einem mit $\vec{\omega}$ rotierenden Bezugssystem mit $\vec{v} \nparallel \vec{\omega}$ bewegen.

Ablenkung (Bogenlänge): $y = v\omega t^2 = \frac{1}{2} \cdot a_c \cdot t^2$

Focault'sches Pendel: Rotationsgeschwindigkeit $\omega_c = \sin \varphi \frac{2\pi}{24h}$

Spezielle Relativitätstheorie:

Relativistischer Gamma-Faktor: $\gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \geq 1$

Lorentztransformation (in x):

$x' = (x - v \cdot t) \cdot \gamma, \quad y' = y, \quad z' = z$

$ct' = (t - v/c \cdot x) \cdot \gamma$

Längenkontraktion: $\Delta x' = \gamma \cdot \Delta x$ (Bewegte Objekte schrumpfen)

Zeitdilatation: $\Delta t' = \gamma \cdot \Delta t$ (Bewegte Uhren gehen langsamer)

Relative Masse: $m = \gamma \cdot m_0$

Relativer Impuls: $\vec{p} = \gamma \cdot m_0 \vec{v}$

Relative Gesamtenergie: $E = \gamma \cdot m_0 c^2$

5 Mechanische Schwingungen

Freie, ungedämpfte Schwingung:

Pendelschwinger: $l\ddot{\varphi}(t) + g\varphi(t) = 0$

$$\omega_0 = \sqrt{\frac{g}{l}} = \frac{2\pi}{T}$$

Federschwinger: $m\ddot{x}(t) + kx(t) = 0$

$$\omega_0 = \sqrt{\frac{k}{m}}$$

Schneckenfeder: $J_A\ddot{\varphi}(t) + k^*\varphi(t) = 0$

$$\omega_0 = \sqrt{\frac{k^*}{J_A}}$$

physik. Pendel: $J_A\ddot{\varphi}(t) + dm g \varphi(t) = 0$

$$\omega_0 = \sqrt{\frac{dm g}{J_A}}$$

allg. Lösung: $x(t) = x_0 \cos(\omega_0 t)$ für $x(0) = x_0 \quad \dot{x}(0) = 0$

Freie, gedämpfte Schwingung:

Reibungskoeffizient R : Kraft $F_R = -R \cdot \dot{x}(t)$

Federschwinger (Pendel/Schneckenfeder analog):

$$\underbrace{m \cdot \ddot{x}(t)}_{\text{Trägheit}} + \underbrace{R \cdot \dot{x}(t)}_{\text{Reibung}} + \underbrace{k \cdot x(t)}_{\text{Rückstellkraft}} = 0$$

allg. Lösung: $x(t) = x_0 \cdot e^{-\delta t} \cdot \cos(\omega t)$ mit $\omega = \sqrt{\frac{k}{m} - \frac{R^2}{4m^2}}$, $\delta = \frac{R}{2m}$

Fall 1: freie ungedämpfte Schwingung:

$R = 0$ (keine Reibung) $\Rightarrow \delta = 0 \quad \omega = \sqrt{\frac{k}{m}} = \omega_0$

Fall 2: Gedämpfte Schwing. mit abklingender Amplitude: $\omega > 0$

$$\omega^2 = \frac{k}{m} - \frac{R^2}{4m^2} > 0 \Leftrightarrow 0 < R < 2 \cdot \sqrt{k \cdot m} \quad x_{\max}(t) = x_0 \exp(-\delta t)$$

und reduzierter Frequenz $\omega < \sqrt{\frac{k}{m}} = \omega_0$

Fall 3: Aperiodischer Grenzfall: $\omega = 0$

$$\omega = \frac{k}{m} - \frac{R^2}{4m^2} = 0 \Leftrightarrow R = 2 \cdot \sqrt{k \cdot m} \Rightarrow x(t) = x_0 \cdot (1 + \delta t) \cdot \exp(-\delta t)$$

Fall 4: Kriechfall: ω imaginär, keine Schwingung

$$R > 2 \cdot \sqrt{k m}, \quad x(t) = x_0 \cdot \exp(-\delta' t) \quad \delta' = \delta \pm \sqrt{\delta^2 - \omega_0^2}$$

Erzwungene Schwingungen:

Periodische, externe Anregung des Systems mit $F_{\text{ext}}(t)$

$$\underbrace{m \cdot \ddot{x}(t)}_{\text{Trägheit}} + \underbrace{R \cdot \dot{x}(t)}_{\text{Reibung}} + \underbrace{k \cdot x(t)}_{\text{Rückstellkraft}} = \underbrace{F_0 \cos(\omega_{\text{ext}} t)}_{F_{\text{ext}}(t)}$$

allg. Lösung: $x(t) = x_{\max}(\omega_{\text{ext}}) \cos[\omega_{\text{ext}} t - \alpha(\omega_{\text{ext}})]$

$$x_{\max}(\omega_{\text{ext}}) = F_0 \cdot \sqrt{m^2 \left(\frac{k}{m} - \omega_{\text{ext}}^2 \right)^2 + R^2 \omega_{\text{ext}}^2}^{-1}, \quad \tan \alpha = \frac{R \cdot \omega_{\text{ext}}}{m(k/m - \omega_{\text{ext}}^2)}$$

Resonanzfrequenz: $\omega_r = \sqrt{\frac{k}{m} - \frac{R^2}{2m^2}}$ (Frequenz mit max. Amplitude)

Gekoppelte Schwingungen:

1. Auslenkung in gleiche Richtung: $\omega_1 = \omega_2 = \sqrt{g/l}$

2. Auslenkung entgegengesetzt: gegenphasige Schwingung:

$$\omega_2 = \sqrt{\frac{g}{l} + 2 \frac{k}{m} \cdot \frac{l^2}{L^2}} \quad (\text{höhere Frequenz})$$

3. Pendel 2 in Ruhe, Pendel 1 schwingt: Energieübertrag mit Schwebungsfrequenz: $\Delta\omega = \omega_1 - \omega_2$ abhängig von k, m, l

5.1 Wellen

Räumliche Ausbreitung einer Schwingung zwischen benachbarten schwingungsfähigen Systemen aufgrund benachbarter Kopplung, Ausbreitungsgeschwindigkeit c ist konstant.

Invarianz der Wellenform: $f(x, t) = f(x - ct)$, dabei ist $x - ct$ die Phase der Welle

Transversalwelle: \perp zur Ausbreitungsrichtung (bspw. Licht)

Longitudinalwelle: \parallel zur Ausbreitungsrichtung (bspw. Schall)

Wellenlänge $\lambda = \frac{2\pi}{k}$ mit Wellenzahl k

allg. Form: $f(x, t) = f_0 \sin((kx - \omega t) + \varphi_0) = f_0 \sin(k(x - ct) + \varphi_0)$

Phasengeschwindigkeit: $v_{\text{Phase}} = c = \frac{\omega}{k} = \frac{2\pi}{T} \frac{\lambda}{2\pi} = \frac{\lambda}{T} = \lambda f = \frac{\omega}{2\pi} \lambda$

Ebene Welle in 3D: $f_E(\vec{r}, t) = f_0 \sin((k\vec{r} - \omega t) + \varphi_0)$

Kugelwelle in 3D: $f_K(\vec{r}, t) = \frac{f_0}{r} \sin((k\vec{r} - \omega t) + \varphi_0)$

5.2 Wellengleichung:

allg. Form: $\frac{\partial^2 f(x, t)}{\partial x^2} - \frac{1}{c^2} \cdot \frac{\partial^2 f(x, t)}{\partial t^2} = 0$

Transversale Seilwelle: $c = \frac{\omega}{k} = \sqrt{\frac{F_0}{\rho \cdot A}}$, F_0 - Seilkraft, A - Querschnitt

Lösungen: $y_1(t) = y_0 \cos(kx - \omega t)$ mit $v_{\text{Phase}} = \frac{\omega}{k} = \sqrt{\frac{F_0}{\rho A}}$
 $y_2(t) = y_0 \cos(kx + \omega t)$

5.3 Überlagerung von Wellen:

1) gleiche ω , unterschiedl. Richtung:

$y_1(x, t) = y_0 \cos(kx + \omega t)$ (nach links)

$y_2(x, t) = y_0 \cos(kx - \omega t - \varphi_0)$ (nach rechts)

$y_{\text{ges}}(x, t) = y_1(x, t) + y_2(x, t) = 2y_0 \cos\left(kx - \frac{\varphi_0}{2}\right) \cdot \cos\left(\omega t + \frac{\varphi_0}{2}\right)$

\Rightarrow keine Ausbreitung, sondern stehende Welle

Schwingungsknoten bei $x_K = n \frac{\lambda}{2} \quad n \in \mathbb{Z}$ (Nullstellen)

Schwingungsbäuche bei $x_B = \left(n + \frac{1}{2}\right) \frac{\lambda}{2} \quad n \in \mathbb{Z}$ (Maxima/Minima)

2) verschiedene ω , gleiche Richtung:

$y_1(t) = y_0 \cos(\omega_1 t) \quad \omega_1 = 2\pi f_1$

$y_2(t) = y_0 \cos(\omega_2 t) \quad \omega_2 = 2\pi f_2$

$$y_{\text{ges}}(t) = y_1(t) + y_2(t) = 2 \cdot y_0 \cdot \cos\left(\frac{\omega_1 + \omega_2}{2} t\right) \cdot \cos\left(\frac{\omega_1 - \omega_2}{2} t\right)$$

Gemittelte Frequenz: $f_R = \frac{f_1 + f_2}{2}$

Für $|\omega_1 - \omega_2| \ll \omega_1, \omega_2$ tritt der *Schwebungseffekt* auf

Frequenz der Einhüllenden Schwebung: $f_S = \frac{f_1 - f_2}{2}$

Schwebungsfrequenz: $f_{\text{Schweb.}} = |f_1 - f_2| = 2f_S$

Überlagerung beliebiger Frequenzen und Amplituden:

Bestimmung der Frequenzverteilung $\tilde{f}(\omega)$ (Frequenzspektrum) mithilfe der Fouriertransformation:

$$\tilde{f}(\omega) = \mathcal{F}(f(t))(\omega) = \frac{1}{\sqrt{2\pi}} \int_{-\infty}^{\infty} f(t) e^{-i\omega t} dt$$

Bestimmung der zeitlichen Funktion aus dem Frequenzspektrum durch inverse Fouriertransformation

$$f(t) = \mathcal{F}^{-1}(\tilde{f}(\omega))(t) = \frac{1}{\sqrt{2\pi}} \int_{-\infty}^{\infty} \tilde{f}(\omega) e^{i\omega t} d\omega$$

5.4 Dopplereffekt:

v_B - Geschwindigkeit Beobachter oberes VZ - Bew. aufeinander zu
 v_S - Geschwindigkeit Quelle unteres VZ - Bew. voneinander weg

$$1. \text{ Beobachter ruht: } f' = f \cdot \frac{1}{1 \mp \frac{v_Q}{c_s}} \approx f \left(1 \pm \frac{v_Q}{c_s} \right) \text{ für } v_Q \ll c_s$$

Überschallgeschwindigkeit $v_Q \geq c_s$: $f' \rightarrow \infty$ für $v_Q \rightarrow c$

$v_Q > c$: Machscher Kegel (Schockwelle) $\sin \theta = \frac{c}{v_B} < 1$

$$2. \text{ Quelle ruht: } f' = f \left(1 \pm \frac{v_B}{c_s} \right)$$

$$3. \text{ Beide bewegen sich: } f' = f_s \frac{c_s \pm v_B}{c_s \mp v_Q}$$

Änderung der Schallgeschwindigkeit:

Bei gleichem λ der stehenden Wellenlänge, ändert sich die Frequenz:

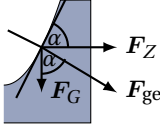
$$\text{Schallgeschwindigkeit } c_s = \sqrt{\frac{\kappa p}{\rho}} = \sqrt{\frac{\kappa R T}{M_{\text{mol}}}}$$

R - Universelle Gaskonstante = 8,1314 J/(kg mol)

κ - Adiabatenkoeffizient = 1,4 (Luft), 1,67 (Helium)

6 Hydrostatik, Hydrodynamik

rotierende Flüssigkeit: Höhenprofil $z(r) = \frac{\omega^2}{2g} r^2$



Oberfläche \perp Kraft $\tan \alpha = \frac{dz}{dr} = \frac{F_Z}{F_G} = \frac{\omega^2 r}{g}$

Statischer Druck:

Druck auf Oberfläche als Normalkraft pro Flächenelement:

$$p = \frac{F_{\perp}}{A}, \quad [P] = 1 \text{ Pa} = 10^{-5} \text{ bar}$$

$$\text{Schweredruck: } p = \rho_F g h \Rightarrow \frac{dp}{dz} = -\rho_F g$$

Hydrostatisches Paradoxon: Schweredruck in Flüssigkeit hängt nur von Tiefe, nicht Gefäßform ab.

Auftrieb: $\vec{F}_A = -\vec{F}_{G,\text{fl}} = m_{\text{fl}} \cdot g \cdot \vec{e}_z$ (Archimedisches Prinzip) Der statische Auftrieb eines Körpers in einem Medium ist genauso groß wie die Gewichtskraft des vom Körper verdrängten Mediums.

Gesetz von Boyle-Marriotte (Gase): $p_1 \Delta V_1 = p_2 \Delta V_2 = \text{const.}$

$$\text{Barometrische Höhenformel: } p(h) = p_0 \exp\left(-\frac{h}{8 \text{ km}}\right), \quad \frac{g \rho_0}{p_0} \approx \frac{1}{8 \text{ km}}$$

Abnahme des Luftdrucks in \uparrow Höhe (Kompressibilität)

Hydro- und Aerodynamik

$$\text{Euler-Gleichung: } \frac{d\vec{v}}{dt} = \frac{\partial \vec{v}}{\partial t} + (\vec{u}v \cdot \vec{\nabla}) \vec{v} = \vec{g} - \frac{1}{\rho} \vec{\nabla} p \quad (\text{Reib.} = 0)$$

Kontinuitätsgleichung: (Erhaltung der Gesamtmasse)

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + \vec{\nabla}(\rho \vec{v}) = 0, \quad v_1 A_1 = v_2 A_2 = \text{const.}$$

$$\text{Bernoulli-Gleichung: } p_0 + \frac{1}{2} \cdot \rho v_0^2 = p_1 + \frac{1}{2} \cdot \rho v_1^2$$

\Rightarrow Druck an Engstelle mit höherer Fließgeschwindigkeit geringer.
 p - potentielle Energiedichte, $\rho/2 v^2$ - kinetische Energiedichte

$$\text{Reale Strömungen: Reibungsterm } \vec{F}_R = -\eta A \frac{d\vec{u}}{dr}$$

$$\text{transversales Strömungsprofil (Rohr, Radius } R): v(r) = \frac{\Delta p}{4\eta l} (R^2 - r^2)$$

$$\text{Hagen-Poiseuillesches Gesetz: } \frac{dm}{dt} = \int \rho v(r) dA = \frac{\pi R^4}{8\eta l} \frac{\Delta p}{l}$$

$$\text{Gesetz von Gay-Lussac: } \frac{p_1}{T_1} = \frac{p_2}{T_2} = \text{const.}$$

$$\text{Gesetz von Charles: } \frac{V_1}{T_1} = \frac{V_2}{T_2} = \text{const.}$$

7 Wärmelehre

Temperatur: mittlere kinetische Energiedichte $\overline{E_{\text{kin}}} = \frac{1}{2} m \cdot \overline{v^2} = \frac{f}{2} k_B T$

Freiheitsgrad: f - unabhängige Bewegungsmöglichkeit eines Atoms oder Moleküls z.B. in Form von Translation, Rotation oder Schwingungen

Umrechnung: $T_{\text{C}} = (T_{\text{F}} - 32) \cdot 5/9$ und $T_{\text{F}} = T_{\text{C}} \cdot 9/5 + 32$

$T_{\text{C}} = T_{\text{K}} + 273,15$, absoluter Nullpunkt: $T = 0 \text{ K}$

spezifische Wärmekapazität: $c = \frac{1}{m} \frac{\Delta E}{\Delta T}$, $c_{\text{Wasser}} = 4,183 \text{ kJ}/(\text{kg K})$

ideales Gasgesetz: $p \cdot V = N \cdot k_B \cdot T$, N - Teilchenzahl

Drei Hauptsätze der Thermodynamik:

0.) Makroskopischen Systemen ist eine Temperatur zugeordnet. Zwei Systeme sind im thermischen Gleichgewicht, wenn sich ihre Temperaturen gleichen.

1.) Nimmt ein geschlossenes System die Wärme ΔQ auf und wird die Arbeit ΔW verrichtet, gilt für die innere Energie $\Delta U = \Delta Q + \Delta W$

2.) Es gibt keine Zustandsänderung, deren einziges Ergebnis die Übertragung von Wärme von einem Körper niedriger auf einen Körper höherer Temperatur ist (Clausius).

Wärmekapazität (Druck/Volumen konst.) $c_p = c_v + \frac{N \cdot k_B}{m}$,

Adiabatenkoeffizient: $\kappa = \frac{c_p}{c_v}$

8 Hilfreiche Formeln

Winkelfunktionen

Symmetrie: $\sin(-x) = -\sin(x)$, $\cos(-x) = \cos(x)$

Verschiebung: $\sin\left(x + \frac{\pi}{2}\right) = \cos(x)$, $\cos\left(x - \frac{\pi}{2}\right) = \sin(x)$

Additionstheoreme: Doppelwinkelfunktionen:

$$\begin{aligned} \sin(x \pm y) &= \sin(x) \cos(y) \pm \cos(x) \sin(y) & \sin(2x) &= 2 \sin(x) \cos(x) \\ \cos(x \pm y) &= \cos(x) \cos(y) \mp \sin(x) \sin(y) & \cos(2x) &= 2 \cos^2(x) - 1 \end{aligned}$$

Trigonometrischer Pythagoras:

$$\sin^2(x) + \cos^2(x) = 1 \quad \text{und} \quad \cosh^2(x) - \sinh^2(x) = 1$$

φ	φ [rad]	$\sin(\varphi)$	$\cos(\varphi)$	$\tan(\varphi)$
0°	0	0	1	0
30°	$\pi/6$	1/2	$\sqrt{3}/2$	$1/\sqrt{3}$
45°	$\pi/4$	$\sqrt{2}/2$	$\sqrt{2}/2$	1
60°	$\pi/3$	$\sqrt{3}/2$	1/2	$\sqrt{3}$
90°	$\pi/2$	1	0	$\pm \infty$

Hilfreiche Integrale

$$\int \sin^2(x) dx = \frac{1}{2} (x - \sin(x) \cos(x)) + C$$

$$\int \cos^2(x) dx = \frac{1}{2} (x + \sin(x) \cos(x)) + C$$

$$\int \frac{1}{\sqrt{1-x^2}} dx = \arcsin(x) + C, \quad \int \frac{1}{1+x^2} dx = \arctan(x) + C$$

$$\int \frac{f'(x)}{f(x)} dx = \ln|f(x)| + C \quad \text{logarithmische Integration}$$

$$\int f'(x) \cdot g(x) dx = f(x) \cdot g(x) - \int f(x) \cdot g'(x) dx \quad \text{PI.}$$

Koordinatensysteme

Zylinderkoordinaten: (ρ, φ, z)

$$x = \rho \cos(\varphi)$$

$$y = \rho \sin(\varphi)$$

$$z = z$$

$$dV = \rho d\rho d\varphi dz$$

Kugelkoordinaten: (r, ϑ, φ)

$$x = r \sin(\vartheta) \cos(\varphi)$$

$$y = r \sin(\vartheta) \sin(\varphi)$$

$$z = r \cos(\vartheta)$$

$$dV = r^2 \sin(\vartheta) dr d\vartheta d\varphi$$

Hinweise an: m.beyer@uni-jena.de