

Experimentelle Physik I – Formelsammlung

Inhaltsverzeichnis

1 Einleitung.....	2
1.1 Was ist Physik?.....	2
1.2 Physikalische Größen und Maßeinheiten.....	2
1.3 Messfehler.....	2
2 Mechanik.....	2
2.1 Mechanik von Massepunkten.....	2
2.1.1 Kinematik, Ortsvektor, Geschwindigkeit und Beschleunigung.....	2
2.1.2 Die Newtonschen Gesetze, der Begriff der Kraft.....	3
2.1.3 Erhaltungssätze der Mechanik.....	3
2.1.4 Stoßprozesse.....	4
2.1.4.1 Elastische Stöße.....	4
2.1.4.2 Inelastische Stöße.....	4
2.1.4.3 Schiefer zentraler Stoß.....	5
2.1.5 Reibung.....	5
2.1.6 Harmonische Schwingungen.....	5
2.1.6.1 Deterministisches Chaos.....	7
2.1.7 Drehbewegungen, Drehmoment, Drehimpuls und Trägheitsmoment.....	7
2.1.8 Die Planetenbahnen und die Keplerschen Gesetze.....	8
2.1.9 Rotierende Bezugssysteme.....	8
2.2 Mechanik starrer (ausgedehnter) Körper.....	8
2.3 Wellenausbreitung in der Mechanik.....	10
2.3.1 Die Wellengleichung.....	10
2.3.2 Gruppengeschwindigkeit.....	11
2.3.3 Fourierreihenentwicklung.....	11
2.3.4 Der Doppler Effekt.....	12
2.4 Hydromechanik.....	12
2.4.1 Statik.....	12
2.4.2 Dynamik.....	12
2.4.3 Differentielle Formulierung der Hydrodynamik.....	13

1 Einleitung

1.1 Was ist Physik?

1.2 Physikalische Größen und Maßeinheiten

1.3 Messfehler

Arithmetischer Mittelwert: $\langle t \rangle := \frac{\sum_{i=1}^N t_i}{N}$

Standardabweichung der Einzelmessung: $\sigma_t := \sqrt{\frac{\sum_{i=1}^N (t_i - \langle t \rangle)^2}{N}}$

Standardabweichung des Mittelwerts: $\sigma_{\langle t \rangle} = \frac{\sqrt{\sum_{i=1}^N (t_i - \langle t \rangle)^2}}{N} = \frac{\sigma_t}{\sqrt{N}}$

Andere Form von σ_t : $\sigma_t = \sqrt{\frac{(\sum_{i=1}^N t_i^2 - 2\langle t \rangle \sum_{i=1}^N t_i + \sum_{i=1}^N \langle t \rangle^2)}{N}}$
 $= \sqrt{\langle t^2 \rangle - \langle t \rangle^2}$

Fehlerfortpflanzung: Größe $G(x, y, \dots)$ $\sigma_G = \sqrt{\left(\frac{\partial G}{\partial x}\right)^2 \sigma_x^2 + \left(\frac{\partial G}{\partial y}\right)^2 \sigma_y^2 + \dots}$

2 Mechanik

2.1 Mechanik von Massepunkten

2.1.1 Kinematik, Ortsvektor, Geschwindigkeit und Beschleunigung

Geschwindigkeit: $v := \frac{dx}{dt}$ mit Umkehrung $x(t) = x_0 + \int_{t_0}^t v(t') dt'$
 mit $x(t=t_0) = x_0$

Impuls: $p := m \cdot v$

Beschleunigung: $a := \frac{dv}{dt}$ mit Umkehrung $v(t) = v_0 + \int_{t_0}^t a(t') dt'$

mit $v(t=t_0)=v_0$

2.1.2 Die Newtonschen Gesetze, der Begriff der Kraft

In Inertialsystemen gilt (Newtonsche Axiome):

1. Trägheitsgesetz:
Jeder Körper, auf den keine Kräfte wirken, verharrt im Zustand der Ruhe oder der gleichförmigen Bewegung (d.h. $\vec{v} = \text{const}$).
2. Aktionsgesetz:
 $\frac{d\vec{p}}{dt} = \vec{F}$
3. actio = reactio
 $\vec{F}_{12} = -\vec{F}_{21}$

Das Gravitationsgesetz: $\vec{F}_{21} = -\gamma \frac{m_1 m_2}{|\vec{r}|^2} \hat{r}$ mit \vec{r} Verbindungsvektor

zwischen Massenpunkt 1 und 2 und $\gamma \approx 6,670 \cdot 10^{-11} \frac{\text{m}^3}{\text{kg} \cdot \text{s}^2}$

Spezialfall Gravitation in Erdnähe mit $\vec{F} = -m \cdot g \cdot \vec{e}_z$,

$$g = -\gamma \frac{m_{\text{Erde}}}{R_{\text{Erde}}^2} \approx 9,82 \frac{\text{m}}{\text{s}^2}, \quad m_{\text{Erde}} \approx 5,97 \cdot 10^{24} \text{ kg und}$$

$$R_{\text{Erde}} \approx 6,371 \cdot 10^6 \text{ m}$$

Taylorreihenentwicklung: $f(x) = \sum_{n=0}^{\infty} \frac{f^{(n)}(x_0)}{n!} \cdot (x - x_0)$

Hookesches Gesetz: $F = -Dx$

2.1.3 Erhaltungssätze der Mechanik

Arbeit: Arbeit = Kraft x Weg (Kraftkomponente tangential zum Weg)

$$\Delta W =: \vec{F} \cdot \Delta \vec{r}$$

$$W_{12} = \sum_i \vec{F}(\vec{r}_i) \cdot \Delta \vec{r}_i \rightarrow \int_{\vec{r}_1}^{\vec{r}_2} \vec{F}(\vec{r}) \cdot d\vec{r} = \int_{t_1}^{t_2} \vec{F}(\vec{r}(t)) \cdot \frac{d\vec{r}}{dt} \cdot dt \text{ (Wegintegral)}$$

$\text{grad}(f) := \vec{\nabla} f := \left(\frac{\partial f}{\partial x}, \frac{\partial f}{\partial y}, \frac{\partial f}{\partial z} \right)^T$ Gradient einer Funktion $f(\vec{r})$

$\text{rot } \vec{f} := \vec{\nabla} \times \vec{f} := \left(\frac{\partial}{\partial y} f_z - \frac{\partial}{\partial z} f_y, \frac{\partial}{\partial z} f_x - \frac{\partial}{\partial x} f_z, \frac{\partial}{\partial x} f_y - \frac{\partial}{\partial y} f_x \right)$ Rotation

eines Vektors $\vec{F}(\vec{r})$

Ein Kraftfeld $\vec{F}(\vec{r})$ ist konservativ \Leftrightarrow Das Arbeitsintegral ist
wegunabhängig $\Leftrightarrow \text{rot } \vec{F} = 0 \Leftrightarrow \exists V: \vec{F} = -\text{grad } V \cdot V = \text{pot. Energie}$

Energieerhaltung: Annahme: \vec{F} ist konservativ

$$W_{12} = \int_{\vec{r}_1}^{\vec{r}_2} -\vec{F} \cdot d\vec{r} = \int_{\vec{r}_1}^{\vec{r}_2} \text{grad } V \cdot d\vec{r} = V(\vec{r}_2) - V(\vec{r}_1)$$

$$\text{alternativ: } W_{12} = - \int_{\vec{r}_1}^{\vec{r}_2} \frac{d\vec{p}}{dt} \cdot \frac{d\vec{r}}{dt} \cdot dt = \frac{1}{2} m \vec{v}_1^2 - \frac{1}{2} m \vec{v}_2^2$$

$$\Rightarrow V(\vec{r}_1) + \frac{1}{2} m \vec{v}_1^2 = V(\vec{r}_2) + \frac{1}{2} m \vec{v}_2^2 \Leftrightarrow E_{\text{kin}} + E_{\text{pot}} = \text{const.}$$

$$\text{Leistung: } P = \frac{dW}{dt}$$

Impulserhaltung: In einem abgeschlossenen System ist der Gesamtimpuls eine Erhaltungsgröße.

2.1.4 Stoßprozesse

2.1.4.1 Elastische Stöße

Es gelten Energie- und Impulserhaltung.

$$\Rightarrow v_1' = \frac{(m_1 - m_2)v_1 + 2m_2 v_2}{m_1 + m_2} \quad \text{analog} \quad v_2' = \frac{(m_2 - m_1)v_2 + 2m_1 v_1}{m_1 + m_2}$$

Spezialfälle:

1. $m_1 = m_2, v_1 \neq 0, v_2 = 0 \Rightarrow v_1' = 0, v_2' = v_1$
2. $m_2 \rightarrow \infty, v_2 = 0, v_1 \neq 0 \Rightarrow v_1' = -v_1, v_2' = 0$
3. $v_2 = 0, m_2 = 2m_1 \Rightarrow v_1' = -\frac{1}{3}v_1, v_2' = \frac{2}{3}v_1$
4. $v_2 = -v_1, m_1 = m_2 \Rightarrow v_1' = v_2, v_2' = v_1$

2.1.4.2 Inelastische Stöße

$$\text{Modifizierte Energieerhaltung: } \frac{1}{2} m_1 v_1^2 + \frac{1}{2} m_2 v_2^2 = \frac{1}{2} m_1 v_1'^2 + \frac{1}{2} m_2 v_2'^2 + \Delta W$$

Spezialfall: total inelastischer Stoß: $v_1' = v_2' = v'$

$$\text{Impulserhaltung: } v' = \frac{m_1 v_1 + m_2 v_2}{m_1 + m_2} \Rightarrow \Delta W = \frac{m_1 m_2}{2(m_1 + m_2)} \cdot (v_1 - v_2)^2$$

2.1.4.3 Schiefer zentraler Stoß

Mit $m_2 \gg m_1$: Einfallswinkel = Ausfallswinkel

2.1.5 Reibung

$F_R = \mu F_N$, auf schiefer Ebene: $F_N = \cos(\alpha) \cdot F_G$, $F_T = \sin(\alpha) \cdot F_G$
 Beim ruhenden Körper gilt $F_R = -F_T$ bis $F_T > \mu_H F_R \Rightarrow \tan(\alpha) > \mu_H$
 Gleitreibungskoeffizient stets kleiner als Haftreibungskoeffizient: $\mu_G < \mu_H$

Stokesche Reibung: $\vec{F}_R = -\gamma_s \vec{v}$

Freier Fall mit Reibung: Bewegungsgleichung: $\frac{dv}{dt} + \frac{\gamma_s}{m} \cdot v = -g$

Lösung: $v(t) = -\frac{m \cdot g}{\gamma_s} (1 - e^{-\frac{t}{\tau}})$ mit $\tau = \frac{m}{\gamma_s}$

2.1.6 Harmonische Schwingungen

Allgemeine Bewegungsgleichung: $m \frac{d^2 x}{dt^2} + \gamma_s \frac{dx}{dt} + Dx = F_{\text{Ext}}$

Freie Schwingungen: $F_{\text{Ext}} = 0$

ohne Reibung: $\gamma_s = 0 \Rightarrow m \frac{d^2 x}{dt^2} + Dx = 0$

$\Rightarrow \omega = \pm \sqrt{\frac{D}{m}}$ Kreisfrequenz [ω aus Ansatz $x(t) = A \cdot \cos(\omega t)$]

$T = \frac{2\pi}{\omega}$ Periodendauer

$f = \frac{1}{T} = \frac{\omega}{2\pi}$ Frequenz

mit Reibung: $m \frac{d^2 x}{dt^2} + \gamma_s \frac{dx}{dt} + Dx = 0$

mit Ansatz $x(t) = A \cdot e^{at} \Rightarrow a = -\frac{\gamma_s}{2m} \pm \sqrt{\frac{\gamma_s^2}{4m^2} - \frac{D}{m}}$

Was passiert, wenn der Radikant negativ wird?

Mit $\sqrt{-1} =: i$ imaginäre Einheit:

$\Rightarrow a = -\frac{\gamma_s}{2m} \pm i \sqrt{\frac{D}{m} - \frac{\gamma_s^2}{4m^2}} = -\frac{\gamma_s}{2m} \pm i\omega = \Re(a) \pm i\Im(a) = x + iy$

Einschub: Aus Darstellung in komplexer Zahlenebene:

$$x = |a| \cdot \cos(\varphi), \quad y = |a| \cdot \sin(\varphi)$$

$$\text{Umkehrung: } |a|^2 = x^2 + y^2, \quad \tan(\varphi) = \frac{y}{x}$$

$$\text{Eulersche Formel: } e^{i\varphi} = \cos(\varphi) + i\sin(\varphi)$$

$$\text{Eigenfrequenz: } \omega = \sqrt{\frac{D}{m} - \frac{\gamma_s^2}{4m^2}} < \sqrt{\frac{D}{m}} \text{ für } \gamma_s > 0$$

• Schwingfall:

• aperiodischer Grenzfall: $\frac{D}{m} - \frac{\gamma_s^2}{4m^2} = 0$

• Kriechfall: $\frac{D}{m} - \frac{\gamma_s^2}{4m^2} < 0$

Stangenpendel:

$$\sin(\alpha) = \frac{F_T}{F_G}, \quad m \frac{d^2 s}{dt^2} = F_T + F_R = -m \cdot g \cdot \sin(\alpha) - \gamma_s \frac{ds}{dt}, \quad \text{mit } \alpha = \frac{s}{l} \Rightarrow s = \alpha \cdot l$$

$$\text{Physikalisches Stangenpendel: } \frac{d^2 \alpha}{dt^2} + \frac{\gamma_s}{m} \cdot \frac{d\alpha}{dt} + \frac{g}{l} \cdot \sin(\alpha) = 0$$

$$\text{Mathematisches Stangenpendel: } \frac{d^2 \alpha}{dt^2} + \frac{\gamma_s}{m} \cdot \frac{d\alpha}{dt} + \frac{g}{l} \cdot \alpha = 0 \text{ für } \sin(\alpha) \approx \alpha$$

$$\text{Federpendel: } \frac{d^2 x}{dt^2} + \frac{\gamma_s}{m} \cdot \frac{dx}{dt} + \frac{D}{m} x = 0$$

$$\text{Periodische Anregung ohne Dämpfung: } m \frac{d^2 x}{dt^2} + Dx = F_0 \cdot \cos(\Omega t)$$

$$\text{spezieller Ansatz: } x(t) = A \cdot \cos(\Omega t) \Rightarrow A = \frac{\frac{F_0}{m}}{\omega^2 - \Omega^2} \text{ mit } \omega = \sqrt{\frac{D}{m}}$$

Resonanzkatastrophe: Wie kommt es zu $A \rightarrow \infty$?

$$\text{Selbe Bewegungsgleichung, dabei sei } \Omega = \omega = \sqrt{\frac{D}{m}}$$

$$\text{Ansatz: } x(t) = t \cdot A \cdot \sin(\omega t) \Rightarrow A = \frac{F_0}{2m\omega}$$

$$x(t) = \frac{F_0}{2m\omega} \cdot t \cdot \sin(\omega t)$$

2.1.6.1 Deterministisches Chaos

Bewegungsgleichung harmonisch getriebenes physikalisches Pendel:

$$\frac{d^2\alpha}{dt^2} + \frac{\gamma_s}{m} \cdot \frac{d\alpha}{dt} + \frac{g}{l} \cdot \sin(\alpha) = \frac{1}{ml} \cdot F_0 \cdot \cos(\Omega t)$$

→ Probleme werden zu schwer, um sie analytisch zu lösen

→ Computereperiment (Ursprüngliche Fragestellung: $\alpha(t)=?$,

Reduzierte Fragestellung: $\alpha(t=n \cdot T)=x_n=?$ mit $n \in \mathbb{N}$

Annahme: x_n lässt sich schreiben als: $x_n = f(x_{n-1})$ (diskrete, rekursive Abbildung, nicht immer möglich)

Stellt man den Anfangswert x_0 binär dar, erkennt man (Treppenform im Vorlesungsmitschrieb):

→ x_N wird durch N-te Stelle von x_0 bestimmt

→ Irgendwann werden winzige Abweichungen sehr groß

→ Exponentielles Anwachsen einer Anfangsabweichung

→ Differenz ϵ zwischen x_0 und $x_0 + \epsilon$ wird zu $\epsilon \cdot e^{N \cdot \lambda}$ zwischen $f^N(x_0)$

und $f^N(x_0 + \epsilon)$ mit Liapunov-Exponent λ

→ $\epsilon \cdot e^{N \cdot \lambda} = |f^N(x_0 + \epsilon) - f^N(x_0)|$

→ $\lambda = \lim_{N \rightarrow \infty} \frac{1}{N} \sum_{n=0}^{N-1} \ln(|f'(x_n)|)$

- $\lambda < 0$: stabiles Verhalten
- $\lambda = 0$: indifferentes Verhalten
- $\lambda > 0$: deterministisch chaotisches Verhalten

2.1.7 Drehbewegungen, Drehmoment, Drehimpuls und Trägheitsmoment

Winkel: $\varphi = \omega \cdot t$ [Analogie: $x = v \cdot t$]

Richtung von $\vec{\omega}$ aus „Rechte-Hand-Regel“

Kreisbahn: $\vec{r}(t) = r \cdot \begin{pmatrix} \cos(\omega t) \\ \sin(\omega t) \end{pmatrix}$

Geschwindigkeit: $\vec{v}(t) = r \cdot \omega \cdot \begin{pmatrix} -\sin(\omega t) \\ \cos(\omega t) \end{pmatrix}$, $v = r \cdot \omega$ und $\vec{v} = \vec{\omega} \times \vec{r}$

Drehimpuls: $\vec{L} := \vec{r} \times \vec{p}$, $\vec{L} = \theta \vec{\omega}$ [Analogie: $\vec{p} = m \cdot \vec{v}$]

In abgeschlossenen System Gesamtdrehimpuls erhalten.

Drehmoment: $\vec{M} := \vec{r} \times \vec{F}$ und $\frac{d\vec{L}}{dt} = \vec{M}$ [Analogie: $\frac{d\vec{p}}{dt} = \vec{F}$]

Bewegungsenergie: $E_{\text{rot}} = \frac{\theta}{2} \omega^2$ [Analogie: $E_{\text{kin}} = \frac{m}{2} v^2$]

Trägheitsmoment: $\theta = m \cdot r^2$

2.1.8 Die Planetenbahnen und die Keplerschen Gesetze

$$\vec{r}_1 = \vec{R} + \frac{m_2}{m_1 + m_2} \vec{r}, \quad \vec{r}_2 = \vec{R} + \frac{m_1}{m_1 + m_2} \vec{r} \quad \text{mit Schwerpunkt} \quad \vec{R} := \frac{m_1 \vec{r}_1 + m_2 \vec{r}_2}{m_1 + m_2} \quad \text{und} \\ \text{Relativvektor} \quad \vec{r} := \vec{r}_1 - \vec{r}_2$$

Schwerpunkt bewegt sich mit konstanter Geschwindigkeit: $\frac{d^2 \vec{R}}{dt^2} = 0$

$$m \frac{d^2}{dt^2} \vec{r} = -\gamma \frac{m_1 m_2}{|\vec{r}|^3} \vec{r} \quad \text{mit} \quad m = \frac{m_1 m_2}{m_1 + m_2} \quad \text{reduzierte Masse mit} \quad \frac{1}{m} = \frac{1}{m_1} + \frac{1}{m_2}$$

Keplersche Gesetze:

1. Die Planeten bewegen sich auf Ellipsenbahnen, in deren gemeinsamen Brennpunkt die Sonne liegt.
2. Der von der Sonne zum Planeten gezogene Radiusvektor überstreicht in gleichen Zeiten gleiche Flächen. $dA = \frac{1}{2} |\vec{r} \times d\vec{r}|$, $\frac{dA}{dt} = \frac{1}{2} \left| \vec{r} \times \frac{d\vec{r}}{dt} \right| = \frac{1}{2} \vec{L}$
3. Die Quadrate der Umlaufzeiten zweier Planeten verhalten sich wie die Kuben der großen Halbachsen. $T^2 \propto a^3$ bzw. $T^2 \propto r^3$ im Kreis.

2.1.9 Rotierende Bezugssysteme

Scheinkräfte: [gestrichene Größen aus rotierendem System gesehen, ungestrichene aus Inertialsystem]

$$\vec{v} = \vec{v}' + \vec{\omega} \times \vec{r} \quad \text{oder symbolisch} \quad \frac{d}{dt} = \frac{d'}{dt} + \vec{\omega} \times$$

$$\text{Beschleunigung: } \vec{a}' = \vec{a} - 2 \vec{\omega} \times \vec{v}' - \vec{\omega} \times (\vec{\omega} \times \vec{r})$$

$$\text{mit Coriolis-Beschleunigung } \vec{a}_c = -2 \vec{\omega} \times \vec{v}'$$

$$\text{und Zentrifugal-Beschleunigung } \vec{a}_z = -\vec{\omega} \times (\vec{\omega} \times \vec{r}), \quad a_z = \omega^2 \cdot r$$

$$\text{Zentrifugalkraft: } F_z = m \omega^2 \cdot r = m \frac{v^2}{r}$$

2.2 Mechanik starrer (ausgedehnter) Körper

$$\text{Schwerpunkt: } \vec{R} = \frac{\sum_{i=1}^N m_i \vec{r}_i}{M} \quad \text{mit Gesamtmasse } M = \sum_{i=1}^N m_i$$

$$\text{oder in Integraldarstellung: } \vec{R} = \frac{\int \rho(\vec{r}) \cdot \vec{r} d^3x}{M} \quad \text{mit Massendichte } \rho$$

$$\text{Kinetische Energie: } E_{\text{kin}} = \frac{1}{2} M \left(\frac{d\vec{R}}{dt} \right)^2 + \frac{1}{2} \sum_{i=1}^N m_i \left(\frac{d\vec{r}_i'}{dt} \right)^2 = \frac{1}{2} M \left(\frac{d\vec{R}}{dt} \right)^2 + \frac{1}{2} \theta \omega^2 \quad \text{mit}$$

Trägheitsmoment $\theta := \sum_{i=1}^N m_i r_i^2 = \int_K r^2 dm = \int_K r^2 \rho dV$

dabei r_i Abstand Massenpunkt Drehachse und dV Volumenelement
wichtige Trägheitsmomente:

- Würfel: $\theta_{\text{Würfel}} = \frac{1}{6} mL^2$
- Vollzylinder: $\theta_{\text{Vollzylinder}} = \frac{1}{2} mR^2$

Satz von Steiner: Für Drehachsen nicht durch den Schwerpunkt mit
 a Abstand der Drehachse von der Schwerpunktdrehachse:

$\theta_a = \theta_s + Ma^2$ mit θ_s Trägheitsmoment für Drehachse durch cM

Trägheitstensor: Bei Drehbewegungen von Massenpunkten galt $\vec{L} = m r^2 = \theta \cdot \vec{\omega}$, es
 galt also $\vec{L} \parallel \vec{\omega}$. Allgemein gilt das nicht! Deshalb Trägheitstensor.

$$\Rightarrow \vec{L} = \underline{\theta} \cdot \vec{\omega} \text{ mit } \underline{\theta} := \begin{pmatrix} \sum_i m_i (y_i^2 + z_i^2) & -\sum_i m_i x_i y_i & -\sum_i m_i x_i z_i \\ -\sum_i m_i x_i y_i & \sum_i m_i (x_i^2 + z_i^2) & -\sum_i m_i y_i z_i \\ -\sum_i m_i x_i z_i & -\sum_i m_i y_i z_i & \sum_i m_i (x_i^2 + y_i^2) \end{pmatrix}$$

Trägheitstensor

Trägheitsmomente: (=Diagonalelemente)

$\theta_{xx} = \sum_i m_i (y_i^2 + z_i^2)$, $\theta_{yy} = \sum_i m_i (x_i^2 + z_i^2)$ und $\theta_{zz} = \sum_i m_i (x_i^2 + y_i^2)$

Deviationsmomente: (=Nicht-Diagonalelemente)

$\theta_{xy} = \theta_{yx} = -\sum_i m_i x_i y_i$, $\theta_{yz} = \theta_{zy} = -\sum_i m_i y_i z_i$ und $\theta_{zx} = \theta_{xz} = -\sum_i m_i x_i z_i$

$\underline{\theta}$ ist eine symmetrische Matrix

Eigenvektoren von $\underline{\theta}$: (bzw. Hauptträgheitsachsen): $\vec{\omega}$ mit $\vec{L} = \underline{\theta} \vec{\omega} \parallel \vec{\omega}$

Bestimmung von Eigenvektoren und Eigenwerten:

$\vec{L} = \underline{\theta} \vec{\omega} = \text{const.} \cdot \vec{\omega} = \lambda \cdot \vec{\omega}$ mit λ Eigenwert und $\vec{\omega}$ Eigenvektor

- Triviale Lösung: $\vec{\omega} = 0$
- Nichttriviale Lösung: $(\underline{\theta} - \lambda \cdot \underline{1}) \vec{\omega} = 0$ mit $\vec{\omega} \neq 0$
 → Die drei Gleichungen müssen linear abhängig sein, also maximal zwei linear unabhängige Gleichungen.
 → $\det(\underline{\theta} - \lambda \cdot \underline{1}) = 0$ liefert Eigenwerte und mit diesen dann die Eigenvektoren.
 → Eine nxn Matrix mit reellen Komponenten hat n linear unabhängige, zueinander orthogonale Eigenvektoren.

Die drei linear unabhängigen, zueinander orthogonalen Eigenvektoren

können als neue kartesische Basis verwendet werden: $\vec{r} = x_1 \vec{\omega}_1 + x_2 \vec{\omega}_2 + x_3 \vec{\omega}_3$
 mit den Hauptträgheitsachsen $\vec{\omega}_1, \vec{\omega}_2$ und $\vec{\omega}_3$. In dieser Basis ist der

Trägheitstensor in Diagonalform: $\underline{\underline{\theta}}' = \begin{pmatrix} \lambda_1 & 0 & 0 \\ 0 & \lambda_2 & 0 \\ 0 & 0 & \lambda_3 \end{pmatrix}$

Nutation: Bewegung der Rotationsachse um die Drehimpulsachse

$$\Rightarrow \frac{d\vec{L}}{dt} = \frac{d'}{dt}(\underline{\underline{\theta}}' \cdot \vec{\omega}) + \vec{\omega} \times (\underline{\underline{\theta}}' \cdot \vec{\omega}) = \vec{M}$$

In Komponenten also: (Eulersche Kreiselgleichungen):

$$\lambda_1 \dot{\omega}_1 + \omega_2 \cdot \lambda_3 \cdot \omega_3 - \omega_3 \cdot \lambda_2 \cdot \omega_2 = M_1$$

$$\lambda_2 \dot{\omega}_2 + \omega_3 \cdot \lambda_1 \cdot \omega_1 - \omega_1 \cdot \lambda_3 \cdot \omega_3 = M_2$$

$$\lambda_3 \dot{\omega}_3 + \omega_1 \cdot \lambda_2 \cdot \omega_2 - \omega_2 \cdot \lambda_1 \cdot \omega_1 = M_3$$

Nutation: $M_1 = M_2 = M_3 = 0$

Präzession: Zusätzliche Drehung der Drehimpulsachse um die Figurenachse

$$\frac{d\varphi}{dt} =: \omega_p = \frac{M}{L} \Rightarrow M = \omega_p \cdot L$$

2.3 Wellenausbreitung in der Mechanik

Gekoppelte Schwingungen

[Experiment: 2 Massenpunkte zwischen 3 Federn]

Bewegungsgleichungen:

$$m \ddot{x}_1 = -Dx_1 + D(x_2 - x_1) \quad \text{und} \quad m \ddot{x}_2 = -Dx_2 - D(x_2 - x_1)$$

mit Ansatz $x_{1/2} = A_{1/2} \cos(\omega t)$: $\Rightarrow \omega_+ = \sqrt{3}\Omega$ und $\omega_- = \Omega$ mit $\Omega = \sqrt{\frac{D}{m}}$

ω_- : mittlere Feder wird nicht ausgelenkt (symmetrisch)

ω_+ : mittlere Feder wird maximal gestreckt (antisymmetrisch)

Auch Überlagerungen der Eigenschwingungen sind Lösungen:

$$x_1(t) = A(\sin(\omega_1 t) + \sin(\omega_2 t)) \quad \left[\text{mit } \sin(a) + \sin(b) = 2 \cdot \sin\left(\frac{a+b}{2}\right) \cdot \cos\left(\frac{a-b}{2}\right) \right]$$

$$\Rightarrow x_1(t) = 2 \cdot A \cdot \sin\left(\underbrace{\frac{\omega_1 + \omega_2}{2}}_{\text{mittlere Frequenz}} \cdot t\right) \cdot \cos\left(\underbrace{\frac{\omega_1 - \omega_2}{2}}_{\text{Schwebungsfrequenz}} \cdot t\right)$$

2.3.1 Die Wellengleichung

$$\frac{\partial^2}{\partial x^2} X(x, t) - \frac{1}{c^2} \cdot \frac{\partial^2}{\partial t^2} X(x, t) = 0 \quad \text{Wellengleichung (homogene, lineare, partielle)}$$

DGL mit konstanten Koeffizienten)

Ansatz: $X(x, t) = f(kx \pm \omega t)$

Dispersionsrelation $w(k)$: $\omega = c \cdot k$

Phasengeschwindigkeit: $c = \frac{\omega}{k}$ gleichförmige Bewegung der Welle mit c

Da Wellengleichung linear \rightarrow Superpositionsprinzip gilt.

Beispiel: $X_1(x, t) = \sin(kx + \omega t)$, $X_2(x, t) = \sin(kx - \omega t)$ Lösungen der DGL

$\Rightarrow X(x, t) = 2 \cdot A \cdot \sin(kx) \cdot \cos(\omega t) \rightarrow$ stehende Welle

$k = \frac{2\pi}{\lambda}$ mit λ Wellenlänge, $\omega = \frac{2\pi}{T}$

Beispiel: $X_1(x, t) = \sin(kx - \omega t)$, $X_2(x, t) = \sin(kx - \omega t + \varphi)$

mit Phasenverschiebung φ

$\Rightarrow X(x, t) = 2 \cdot A \cdot \sin\left(kx - \omega t + \frac{\varphi}{2}\right) \cdot \cos\left(\frac{\varphi}{2}\right)$

$\Rightarrow \varphi = (2n+1) \cdot \pi \Rightarrow X(x, t) \equiv 0$ mit $n \in \mathbb{N}$ destruktive Interferenz

$\Rightarrow \varphi = 2n \cdot \pi \Rightarrow X(x, t) = 2 \cdot A \cdot \sin(\dots)$ konstruktive Interferenz

2.3.2 Gruppengeschwindigkeit

Wir hatten $\omega = \underbrace{c(\omega)}_{\text{dispersive Wellen}} \cdot k$ mit $c = c(\omega)$ in vielen Körpern.

$$\left[\cos(a) + \cos(b) = 2 \cdot \cos\left(\frac{a+b}{2}\right) \cdot \cos\left(\frac{a-b}{2}\right) \right] \text{ Additionstheorem}$$

Besteht die Lösung der Wellengleichung aus einem schnell und einem langsam oszillierenden Teil, so ist

- $\frac{dx}{dt} = \frac{w}{k} = c$ Phasengeschwindigkeit (schnell oszillierender Anteil)
- $v_{gr} = \frac{d\omega}{dk}$ Gruppengeschwindigkeit (langsam oszillierender Anteil)

2.3.3 Fourierreihenentwicklung

$X = a \cdot \cos(kx + \omega t) + b \cdot \sin(kx + \omega t)$

$f(t) = X(x=0, t)$

$f(t) = a_0 + \sum_{n=1}^{\infty} a_n \cdot \cos(n \cdot \omega t) + \sum_{n=1}^{\infty} b_n \cdot \sin(n \cdot \omega t)$ ist periodische Funktion mit

Kreisfrequenz ω und Periode $T = \frac{2\pi}{\omega}$

$a_n = \frac{2}{T} \int_0^T f(t) \cdot \cos(n \omega t) dt$

Fourieranalyse:

$b_n = \frac{2}{T} \int_0^T f(t) \cdot \sin(n \omega t) dt$

2.3.4 Der Doppler Effekt

- Bewegter Beobachter
 Dispersionsrelation: $\frac{\omega}{k} = c = \lambda \cdot f$
 Zeit zwischen Maxima: $T_B = \frac{\lambda}{c + v_B}$
 Beobachtete Frequenz: $f_B = f_Q \left(1 + \frac{v_B}{c} \right)$
- Bewegte Quelle

$$f_B = f_Q \cdot \frac{1}{1 - \frac{v_Q}{c}}$$

2.4 Hydromechanik

2.4.1 Statik

Druck: $P = \frac{F_N}{A}$

Schweredruck: $P_G = \frac{m \cdot g}{A} = \rho \cdot g \cdot h$

Auftriebskraft: $F_A = F_2 - F_1 = \rho \cdot g \cdot \Delta h \cdot A$ Körper schwimmt: $F_A \geq m \cdot g$

Prinzip von Archimedes: Masse der verdrängten Wassers = Masse des schwimmenden Körpers

Stabile Schwimmlage für Schwerpunkt \vec{R} des Körpers unterhalb von Schwerpunkt \vec{R}_F des verdrängten Wassers (bei „stehendem“ Körper)

Barometrische Höhenformel: $P = P_0 \cdot e^{-\frac{\rho \cdot g \cdot h}{P_0}}$, da $\frac{\rho}{P_0} = \frac{P}{P_0}$ [Physik III]

Quantifizierung durch Kompressibilität $\kappa := -\frac{1}{V} \cdot \frac{dV}{dP}$ z.B.

$H_2O \Rightarrow \kappa = 5 \cdot 10^{-10} \frac{m^2}{N}$

Hydraulische Presse: $P = \frac{F_1}{A_1} = \frac{F_2}{A_2}$

2.4.2 Dynamik

Kontinuitätsgleichung: Wegen Massenerhaltung gilt bei Inkompressibilität

$$A_1 \cdot v_1 = A_2 \cdot v_2 = \text{const}$$

Bernoulli-Gleichung:
$$\underbrace{P}_{\text{Betriebsdruck}} + \underbrace{\frac{1}{2} \rho v^2}_{\text{Staudruck}} + \underbrace{\rho \cdot g \cdot h}_{\text{Schweredruck}} = \text{const}$$

Schweredruck bei Luft meist vernachlässigbar (Auftrieb beim Flügel, Magnus-Effekt etc.)

Reibung: $F_R = \eta \cdot A \cdot \frac{dv}{dx}$ mit Viskosität η in $\frac{Ns}{m^2} = Pa \cdot s$ (materialspezifisch und temperaturabhängig)

Beispiel: Zylinder:

$$F_R = \eta \cdot 2\pi l r \frac{dv}{dr}$$

Stationarität:

Nach Integration mit Randbedingung $v(R) = 0$:

$$\Rightarrow v(r) = \frac{P_1 - P_2}{4\eta l} \cdot (R^2 - r^2)$$

Flüssigkeitsmenge pro Zeitintervall: $\frac{dm}{dt} = \int \rho \cdot v \cdot dA$

2.4.3 Differentielle Formulierung der Hydrodynamik

Ziel: Berechnung des Geschwindigkeitsfeldes $\vec{v}(\vec{r}, t)$

Kontinuitätsgleichung: $\frac{\partial \rho}{\partial t} + \text{div}(\rho \cdot \vec{v}) = 0$

Eulersche Bewegungsgleichung: $\rho \left(\frac{\partial \vec{v}}{\partial t} + (\vec{v} \cdot \vec{\nabla}) \vec{v} \right) = -\vec{\nabla}(P + \rho \cdot g \cdot z)$

1. Beispiel: $\vec{v}(x, y, z, t)$ mit $\text{rot}(\vec{v}) = \vec{\nabla} \times \vec{v} = 0$ Potentialströmungen

$$\Delta \Phi = 0 = \text{div}(\text{grad}(\Phi)) = \frac{\partial^2}{\partial x^2} \Phi + \frac{\partial^2}{\partial y^2} \Phi + \frac{\partial^2}{\partial z^2} \Phi$$

2. Beispiel: mit Stationarität, d.h. $\frac{\partial}{\partial t} \vec{v} = 0$

$$\Rightarrow \rho \frac{\vec{v}^2}{2} + \rho \cdot g \cdot z + P = \text{const} \quad \text{Bernoulli-Gleichung}$$

Annahmen:

- Stationarität
- Potentialströmungen
- keine Reibung
- Inkompressibilität

3. Beispiel: Oberflächenwellen (Schwerewellen)

Starte von

$$\text{Ansatz: } \Phi = f(z) \cos(kx - \omega t) \Rightarrow \frac{d^2 f}{dz^2} - k^2 f(z) = 0$$

$$\text{Ansatz: } f(z) = A \cdot e^{kz} \Rightarrow \Phi(\vec{r}, t) = A \cdot e^{kz} \cos(kx - \omega t)$$

$$\Rightarrow \vec{v} = \vec{\nabla} \Phi = \begin{pmatrix} -A \cdot e^{kz} \cdot k \sin(kx - \omega t) \\ 0 \\ A \cdot k \cdot e^{kz} \cos(kx - \omega t) \end{pmatrix}$$

Für große Flüssigkeitstiefen im Vergleich zur Wellenlänge und für kleine Amplituden im Vergleich zur Wellenlänge löst dieser Ansatz die Eulersche Bewegungsgleichung unter der Bedingung:
 $\omega^2 = k \cdot g$ Dispersionsrelation der Oberflächenwellen

Flachwasserfall: $\frac{\omega}{k} = c = \sqrt{g \cdot h}$ mit Wassertiefe $h \rightarrow$ dispersionslose
Wellen \rightarrow „Brecher“ am Strand