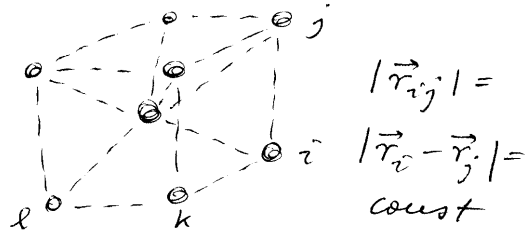


9. MECHANIK STARRER KÖRPER

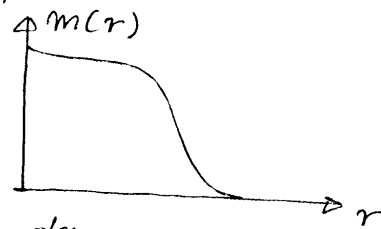
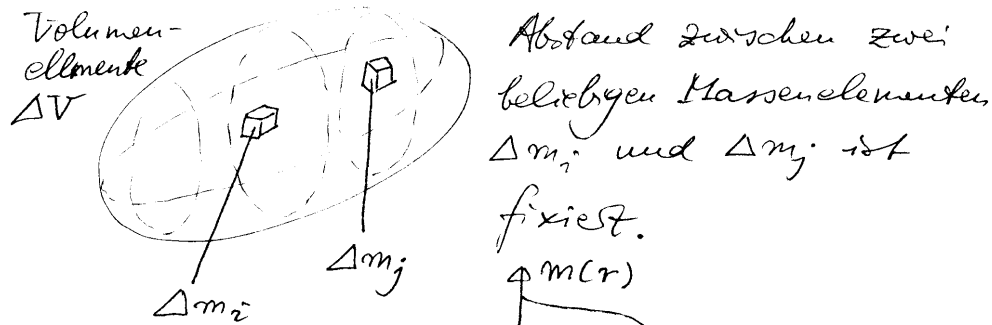
9.1 Massendichte starrer Körper

Def.: Starrer Körper: System mit festem Abstand zwischen zwei beliebigen Teilchen oder Massenelementen.

• Beispiel: Kristall



• Beispiel: homogener starrer Körper



• Massendichte:

$$\rho(\vec{r}) = \lim_{\Delta V \rightarrow 0} \frac{\Delta m(\vec{r})}{\Delta V} = \frac{dm}{dV}$$

Beim starren Körper ist die Massendichte $\rho(\vec{r})$ fest (zeitunabhängig) vorgegeben.

• Gesamtmasse

$$M = \int d^3r \rho(\vec{r})$$

• Ergänzung: Massendichte von Punktsystemen

⇒ δ-Distributionen

⇒ Definition der Delta-Distribution $\delta(x-a)$:

$$\int_{-\infty}^{+\infty} dx \delta(x-a) f(x) = f(a)$$

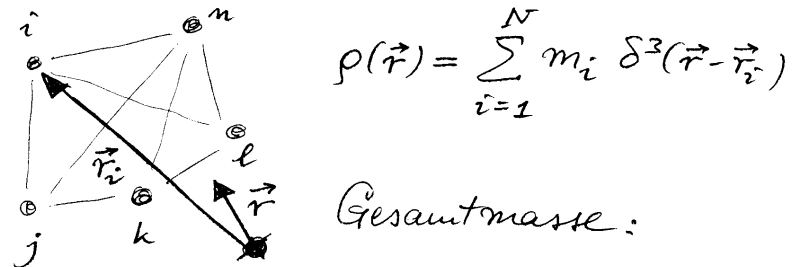
mit "glatter" Funktion f .

⇒ in 3 Dimensionen:

$$\delta^3(\vec{r}-\vec{r}') = \delta(x-x') \delta(y-y') \delta(z-z')$$

$$\int d^3r \delta^3(\vec{r}-\vec{a}) = f(\vec{a}) ; \int d^3r \delta^3(\vec{r}-\vec{a}) = 1$$

• Massendichteverteilung eines Punktsystems:

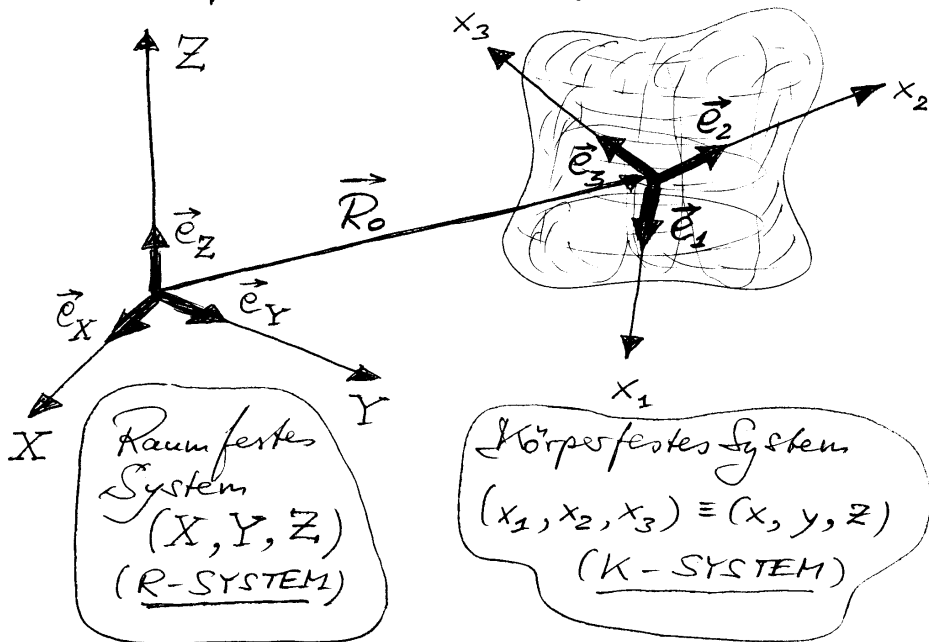


$$\begin{aligned}
 M &= \int d^3r \rho(\vec{r}) = \sum_{i=1}^N m_i \int d^3r \delta^3(\vec{r}-\vec{r}_i) \\
 &= \sum_{i=1}^N m_i \quad \checkmark
 \end{aligned}$$

9.2 Koordinatensysteme und Kinematik

Zur Beschreibung starrer Körper werden zwei Koordinatensysteme definiert:

- (a) Raumfestes Koordinatensystem (R-System)
- (b) Körperfestes Koordinatensystem (K-System)



• Vektor \vec{R}_0 verbindet Koordinaten-Nullpunkte von R-System und K-System.

↳ oft wird \vec{R}_0 identifiziert mit dem Schwerpunktsvektor des starren Körpers:

$$\vec{R}_0 = \frac{1}{M} \int d^3r \vec{r} \rho(\vec{r}) \equiv \vec{R}_S$$

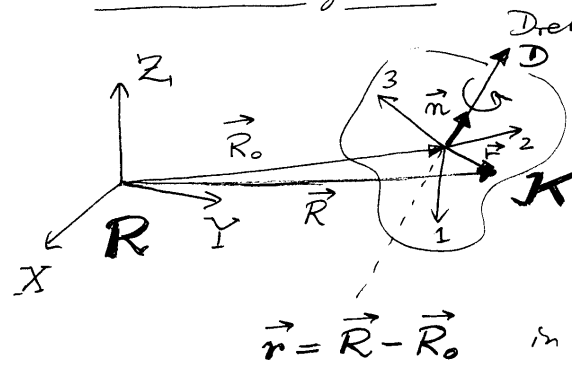
↳ \vec{R}_0 kann aber auch ein beliebiger anderer Fixpunkt im starren Körper sein,

• TRANSLATIONS GESCHWINDIGKEIT

des K-Systems relativ zum R-System:

$$\vec{V}(t) = \frac{d\vec{R}_0(t)}{dt}$$

• Drehbewegung des K-Systems relativ zum R-System



Winkelgeschw.
 $\vec{\omega} = \frac{d\vec{\varphi}}{dt}$

$$d\vec{\varphi} = d\varphi \vec{n}$$

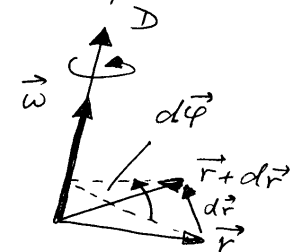
(\vec{n} : Normalenvektor in Richtung d. Drehachse)

$$\vec{r} = \vec{R} - \vec{R}_0$$

• markiere einen Punkt des Körpers im K-System

Geschw. der Drehung:

$$\frac{d\vec{r}}{dt} = \vec{\omega} \times \vec{r}$$



gesamt: $\frac{d\vec{R}}{dt} = \vec{V} + \vec{\omega} \times \vec{r}$

Geschw. im R-System

Translation des starren Körpers

Rotation des K-Systems relativ zum R-System

9.3 LAGRANGE-Funktion des STARREN KÖRPERS

- Betrachte zunächst: System von starr miteinander verbundenen Massenpunkten

(a) Kinetische Energie (vom R-System betrachtet)

$$T = \frac{1}{2} \sum_i m_i \left(\frac{d\vec{R}_i}{dt} \right)^2 = \frac{1}{2} \sum_i m_i \left(\vec{V} + \vec{\omega} \times \vec{r}_i \right)^2$$

$$= \frac{1}{2} \sum_i m_i \vec{V}^2 + \sum_i m_i \vec{V} \cdot (\vec{\omega} \times \vec{r}_i) + \frac{1}{2} \sum_i m_i (\vec{\omega} \times \vec{r}_i)^2$$

- Wähle das \mathcal{K} -System so, daß \vec{R}_0 zum Schwerpunkt des Körpers führt. Dann gilt

$$\sum_i m_i \vec{r}_i = 0, \quad \sum_i m_i = M$$

- Letzter Term: $(\vec{\omega} \times \vec{r}_i) \cdot (\vec{\omega} \times \vec{r}_i) = \omega^2 r_i^2 - (\vec{\omega} \cdot \vec{r}_i)^2$

$$\Leftrightarrow \underbrace{T = \frac{1}{2} M \vec{V}^2}_{T_{\text{trans}}} + \underbrace{\frac{1}{2} \sum_i m_i [\omega^2 r_i^2 - (\vec{\omega} \cdot \vec{r}_i)^2]}_{T_{\text{rot}}}$$

- Darstellung der Rotationsenergie im \mathcal{K} -System

$$\vec{r} = \begin{pmatrix} x_1 \\ x_2 \\ x_3 \end{pmatrix}, \quad \vec{\omega} = \begin{pmatrix} \omega_1 \\ \omega_2 \\ \omega_3 \end{pmatrix}$$

$$\Leftrightarrow \omega^2 r^2 - (\vec{\omega} \cdot \vec{r})^2 = \sum_{\alpha\beta} [\omega_\alpha \omega_\beta \delta_{\alpha\beta} r^2 - \omega_\alpha x_\alpha \omega_\beta x_\beta]$$

$$= \sum_{\alpha\beta} \omega_\alpha \omega_\beta (r^2 \delta_{\alpha\beta} - x_\alpha x_\beta)$$

- Def: Trägheits-Tensor

$$I_{\alpha\beta} = \sum_{i=1}^N m_i (r^2 \delta_{\alpha\beta} - x_\alpha x_\beta)_i$$

$$\Leftrightarrow T = \frac{1}{2} M \vec{V}^2 + \frac{1}{2} \sum_{\alpha\beta} I_{\alpha\beta} \omega_\alpha \omega_\beta$$

- (b) für kontinuierliche Massenverteilung mit Massendichte $\rho(\vec{r})$:

- Trägheitstensor:

$$I_{\alpha\beta} = \int d^3r \rho(\vec{r}) (r^2 \delta_{\alpha\beta} - x_\alpha x_\beta)$$

mit $\int d^3r \rho(\vec{r}) = M$

(Punktverteilung: $\rho(\vec{r}) = \sum_i m_i \delta^3(\vec{r} - \vec{r}_i)$)

- (c) Zusammenfassung: LAGRANGE-Fkt. des STARREN KÖRPERS

$$L = \frac{1}{2} M \vec{V}^2 + \frac{1}{2} \sum_{\alpha\beta} I_{\alpha\beta} \omega_\alpha \omega_\beta - U$$

Translation-
Energie

Rotations-
Energie

Potential

$\vec{\omega} = \begin{pmatrix} \omega_1 \\ \omega_2 \\ \omega_3 \end{pmatrix}$ Winkelgeschwindigkeit der Rotation des Körpers (rel. zum R-System)

9.4 Eigenschaften des TRÄGHEITSTENSORS

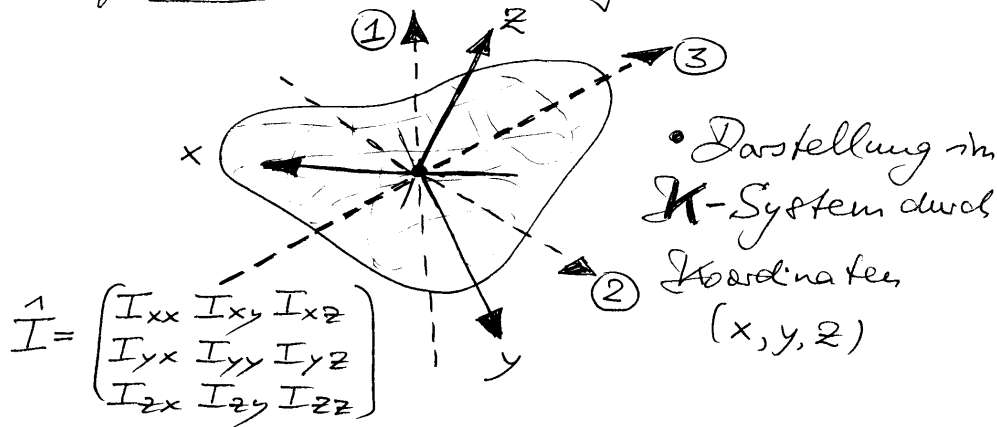
- Matrixdarstellung:

$$(I_{\alpha\beta}) = \int d^3r \rho(\vec{r}) \begin{pmatrix} y^2+z^2 & -xy & -xz \\ -yx & x^2+z^2 & -yz \\ -zx & -zy & x^2+y^2 \end{pmatrix}$$

- Symmetrische Matrix: $I_{\alpha\beta} = I_{\beta\alpha}$

- HAUPTACHSEN-Transformation des Trägheitstensors:

⇨ Jede symmetrische Matrix läßt sich durch Wahl eines geeigneten Koordinatensystems auf DIAGONALFORM bringen.



- Koordinatentransformation gemacht:

$$\{\vec{e}_x, \vec{e}_y, \vec{e}_z\} \longrightarrow \{\vec{E}_1, \vec{E}_2, \vec{E}_3\}$$

so, daß $\overset{1}{I}$ bezüglich der Basis $\{\vec{E}_i\}$ in Diagonalfom $\overset{1}{I} = \begin{pmatrix} I_1 & 0 & 0 \\ 0 & I_2 & 0 \\ 0 & 0 & I_3 \end{pmatrix}$ dargestellt ist.

- Suche die Matrix D , welche die Basis $\{\vec{e}_i\}$ überführt in die Basis $\{\vec{E}_j\}$:

$$D_{ij} = \vec{e}_i \cdot \vec{E}_j$$

Beispiel:

$$D \vec{e}_x = \begin{pmatrix} D_{x1} & D_{x2} & D_{x3} \\ D_{y1} & D_{y2} & D_{y3} \\ D_{z1} & D_{z2} & D_{z3} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} D_{x1} \\ D_{y1} \\ D_{z1} \end{pmatrix}$$

$$= (\vec{e}_x \cdot \vec{E}_1) \vec{e}_x + (\vec{e}_y \cdot \vec{E}_1) \vec{e}_y + (\vec{e}_z \cdot \vec{E}_1) \vec{e}_z = \vec{E}_1$$

usw.; die Matrix D hat folgende Eigenschaften:

$$D D^{-1} = D^{-1} D = (\delta_{ij}) = \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix}$$

$$\text{mit } D^{-1} = D^T \quad ((D^T)_{ij} = D_{ji})$$

- (ORTHOGONALE TRANSFORMATION)

- für beliebigen Vektor \vec{r} : $\vec{r}' = D \vec{r}$
Komponenten $x'_i = \sum_j D_{ij} x_j$

- für beliebige Matrix A :

$$A' = D A D^{-1}$$

$$\text{oder } A'_{ij} = \sum_k D_{ik} A_{kl} D_{lj}^{-1} = \sum_{kl} D_{ik} D_{jl} A_{kl}$$

- Hauptachsentransformation des Trägheitstensors (I_{ij}):

$$I' = D I D^{-1} \text{ so, daß } I'_{ij} = \begin{pmatrix} \lambda_1 & 0 & 0 \\ 0 & \lambda_2 & 0 \\ 0 & 0 & \lambda_3 \end{pmatrix}$$

- λ_i heißen Eigenwert der Matrix I
(HAUPT-TRÄGHEITSMOMENTE)

⇒ es folgt: $I'D - DI = 0$ oder

$$(I'D)_{ij} - (DI)_{ij} = \sum_n [I'_{in} D_{nj} - D_{in} I_{nj}] = 0$$

⇒ nun soll I' eine Diagonalmatrix sein,
also $I'_{in} = \lambda_i \delta_{in}$ und folglich:

$$\sum_n I'_{in} D_{nj} = \lambda_i D_{ij} = \lambda_i \sum_n D_{in} \delta_{nj}; \text{ also}$$

$$\Rightarrow \boxed{\sum_n [I_{nj} - \lambda_i \delta_{nj}] D_{in} = 0}$$

- Bedingung für nicht-triviale Lösung
(charakteristische Gleichung):

$$\boxed{\det |I_{nj} - \lambda \delta_{nj}| = 0}$$

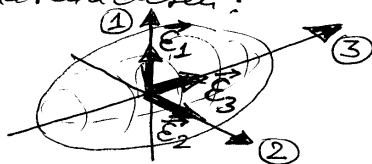
⇒ daraus folgen die EIGENWERTE
 λ_i ($i=1,2,3$)

- nach der Hauptachsenklausformel ist
die ROTATIONENERGIE:

$$T_{\text{rot}} = \frac{1}{2} \sum_{i=1}^3 I_i \omega_i^2 \quad \text{mit } I_i \equiv \lambda_i$$

- Dazu gehört die Basis $\{\vec{E}_1, \vec{E}_2, \vec{E}_3\}$
mit entsprechenden Koordinatenachsen:

HAUPTACHSEN, z.B.



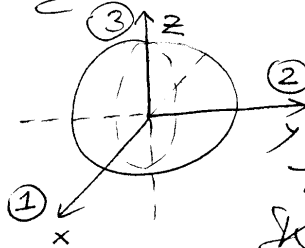
- Terminologie:

⇒ UNSYMMETRISCHER KREISEL: $I_1 \neq I_2 \neq I_3$

⇒ SYMMETRISCHER — " — : $I_1 = I_2 \neq I_3$

⇒ KUGELKREISEL: $I_1 = I_2 = I_3$

- Beispiel 1: Trägheitsmoment einer homogenen Kugel:



$$x^2 + y^2 + z^2 = R^2$$

$$I_1 = I_2 = I_3$$

Wähle Drehachse durch den
Kugelmittelpunkt und I_3 (z-Achse)

$$I_3 = \int d^3r \rho(\vec{r}) (x^2 + y^2) \quad \text{mit } \rho = \begin{cases} \frac{M}{V} & \dots |\vec{r}| \leq R \\ 0 & \dots |\vec{r}| > R \end{cases}$$

(Kugelvolumen $V = \frac{4\pi}{3} R^3$)

⇒ Kugelkoordinaten:

$$x = r \sin \theta \cos \phi, \quad y = r \sin \theta \sin \phi, \quad z = r \cos \theta$$

$$d^3r \equiv dx dy dz = dr r^2 d\theta \sin \theta d\phi$$

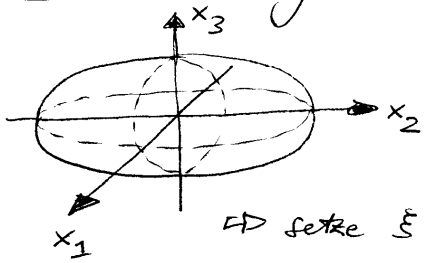
$$x^2 + y^2 = r^2 \sin^2 \theta$$

$$\Rightarrow I_3 = \frac{M}{V} \int_0^{2\pi} d\phi \int_0^\pi d\theta \sin \theta \int_0^R dr r^4 \sin^2 \theta$$

$$= 2\pi \frac{M}{V} \int_0^\pi d\theta \sin^3 \theta \int_0^R dr r^4 = \frac{8\pi}{15} \frac{M}{V} R^5$$

$$= \frac{2}{5} MR^2$$

- Beispiel 2: Trägheitsmoment eines Ellipsoids



$$x_1 = x, \quad x_2 = y, \quad x_3 = z$$

$$\frac{x^2}{a^2} + \frac{y^2}{b^2} + \frac{z^2}{c^2} = 1$$

$$\Leftrightarrow \text{setze } \xi = \frac{x}{a}, \quad \eta = \frac{y}{b}, \quad \zeta = \frac{z}{c}$$

homogene Massenverteilung: $\rho(\vec{r}) = \begin{cases} \rho_0 = \frac{M}{V} \dots \vec{r} \in V \\ 0 \dots \text{sonst} \end{cases}$
(V = Volumen des Ellipsoids)

\Leftrightarrow betrachte z. B.:

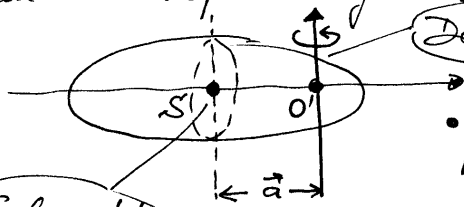
$$\begin{aligned} I_3 &= \int d^3r \rho(\vec{r}) (x^2 + y^2) = \rho_0 \iiint_V dx dy dz (x^2 + y^2) \\ &= \rho_0 abc \iiint_V d\xi d\eta d\zeta (a^2 \xi^2 + b^2 \eta^2) = \frac{1}{5} M (a^2 + b^2) \end{aligned}$$

und analog: $I_1 = \frac{1}{5} M (b^2 + c^2)$, $I_2 = \frac{1}{5} M (a^2 + c^2)$

- Rotationsellipsoid: $a = b$
- Kugel: $a = b = c = R$

9.5 Der Satz von STEINER

Problembestellung: bestimme Trägheitsmoment eines Körpers bezüglich einer Drehachse, die nicht durch den Schwerpunkt führt.



Schwerpt.

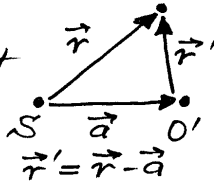
Drehachse

- Betrachte körperfestes Koordinatensystem K' mit Ursprung O'

- Als Ausgangspunkt wieder: System von Massenpunkten.

- Trägheitstensor bezüglich K' :

$$I_{\alpha\beta} = \sum_i m_i (r_i'^2 \delta_{\alpha\beta} - x_{\alpha}' x_{\beta}')_i \quad \text{mit}$$



$$\Leftrightarrow I_{\alpha\beta} = \sum_i m_i [(r_i^2 - 2\vec{r}_i \cdot \vec{a} + a^2) \delta_{\alpha\beta} - (x_{\alpha} - a_{\alpha})(x_{\beta} - a_{\beta})]_i$$

$$\begin{aligned} &= \sum_i m_i (r_i^2 \delta_{\alpha\beta} - x_{\alpha} x_{\beta})_i + \sum_i m_i (a^2 \delta_{\alpha\beta} - a_{\alpha} a_{\beta}) \\ &\quad - 2\vec{a} \cdot \underbrace{\sum_i m_i \vec{r}_i}_{=0} + a_{\alpha} \underbrace{\sum_i m_i x_{\beta}^i}_{=0} + a_{\beta} \underbrace{\sum_i m_i x_{\alpha}^i}_{=0} \end{aligned}$$

wegen $\sum_i m_i x_{\alpha}^i = 0$ nach Voraussetzung im Schwerpunkt-System K .

\Leftrightarrow Es folgt

$$I_{\alpha\beta}' = I_{\alpha\beta} + M (a^2 \delta_{\alpha\beta} - a_{\alpha} a_{\beta})$$

(Steiner'scher Satz) mit $M = \sum_i m_i$

\Leftrightarrow Verallgemeinerung auf kontinuierliche Massenverteilung erfolgt analog.

9.6 DREHMIMPULS des STARREN KÖRPERS

- Ausgangspunkt: K -System mit Ursprung im Schwerpunkt des Körpers
- DREHMIMPULS: $\vec{l} = \sum_{i=1}^N m_i \vec{r}_i \times \vec{v}_i$ für System von Massenpunkten oder, allgemeiner:

$$\vec{l} = \int d^3r \rho(\vec{r}) (\vec{r} \times \vec{v})$$

- Rotationsbewegung: $\vec{v} = \frac{d\vec{r}}{dt} = \vec{\omega} \times \vec{r}$
mit der Winkelgeschwindigkeit $\vec{\omega} = \frac{d\vec{\varphi}}{dt}$

$$\Rightarrow \vec{l} = \int d^3r \rho(\vec{r}) \vec{r} \times (\vec{\omega} \times \vec{r})$$

man ist $\vec{r} \times \vec{\omega} \times \vec{r} = r^2 \vec{\omega} - \vec{r}(\vec{r} \cdot \vec{\omega})$. Betrachte

nur Komponente l_α des Drehimpulsvektors $\vec{l} = \begin{pmatrix} l_1 \\ l_2 \\ l_3 \end{pmatrix}$:

$$\begin{aligned} l_\alpha &= \int d^3r \rho(\vec{r}) \left[r^2 \omega_\alpha - x_\alpha \sum_\beta x_\beta \omega_\beta \right] \\ &= \sum_\beta \underbrace{\int d^3r \rho(\vec{r}) [r^2 \delta_{\alpha\beta} - x_\alpha x_\beta]}_{\text{Trägheitstensor } I_{\alpha\beta}} \omega_\beta \end{aligned}$$

$$\Rightarrow \boxed{l_\alpha = \sum_\beta I_{\alpha\beta} \omega_\beta \quad \text{bzw.} \quad \vec{l} = \mathbf{I} \vec{\omega}}$$

(Vergleiche mit dem Impuls $\vec{p} = m \vec{v}$)

- Rotationsenergie:

$$\boxed{T_{\text{rot}} = \frac{1}{2} \sum_{\alpha\beta} I_{\alpha\beta} \omega_\alpha \omega_\beta = \frac{1}{2} \sum_\alpha \omega_\alpha l_\alpha = \frac{1}{2} \vec{\omega} \cdot \vec{l}}$$

- Transformation auf Hauptachsen:
 $l_1 = I_1 \omega_1$, $l_2 = I_2 \omega_2$, $l_3 = I_3 \omega_3$
- Kugelkreisler: $I_1 = I_2 = I_3 = \Theta$ und $\vec{l} = \Theta \vec{\omega}$,
d.h. \vec{l} parallel zu $\vec{\omega}$.
Rotationsenergie $T_{\text{rot}} = \frac{1}{2} \Theta \omega^2 = \frac{1}{2} l \omega$

9.7 Bewegungsgleichungen des STARREN KÖRPERS

- Zurück zur Lagrange-Funktion

$$L = \frac{1}{2} M \vec{V}^2 + \frac{1}{2} \sum_{\alpha\beta} I_{\alpha\beta} \omega_\alpha \omega_\beta - U(\vec{R}, \vec{\varphi})$$

$$\text{mit } \vec{\omega} = \frac{d\vec{\varphi}}{dt}.$$

- a) Bewegungsgleichung für Translation:

$$\frac{d}{dt} \frac{\partial L}{\partial \vec{V}} = \frac{\partial L}{\partial \vec{R}} \quad \Rightarrow \quad M \dot{\vec{V}} = - \frac{\partial U}{\partial \vec{R}} = \vec{F}$$

(\vec{F} ist die äußere Kraft, die auf den Schwerpunkt des Körpers wirkt. Es gilt $\frac{\partial}{\partial \vec{R}} = \vec{\nabla}_R$).

\Rightarrow Falls \vec{R} zyklisch: $M \dot{\vec{V}} = \vec{P} = \text{const.}$

- b) Bewegungsgleichung für Rotation:

$$\frac{d}{dt} \frac{\partial L}{\partial \omega_\alpha} = \frac{\partial L}{\partial \varphi_\alpha} \quad \Rightarrow \quad \frac{d}{dt} \frac{\partial L}{\partial \omega_\alpha} = \frac{d}{dt} \sum_\beta I_{\alpha\beta} \omega_\beta = \frac{dl_\alpha}{dt}$$

$$\frac{\partial L}{\partial \varphi_\alpha} = - \frac{\partial U}{\partial \varphi_\alpha} \equiv M_\alpha \quad (\vec{M}: \text{DREHMOMENT})$$

$$\Rightarrow \boxed{\frac{d\vec{l}}{dt} = \vec{M} \quad \text{mit} \quad \vec{l} = \mathbf{I} \vec{\omega}} \quad \uparrow \text{Trägheitstensor}$$

9.8 Die EULERSchen Kreisgleichungen

1) Betrachte einen festen Vektor im K -System:

- Geschwindigkeit der Rotationsbewegung, betrachtet im R -System:

$$\vec{v} \equiv (\vec{v})_R = \vec{\omega} \times \vec{r}$$

2) • Wenn es zusätzlich eine Geschwindigkeit im K -System gibt:

$$(\vec{v})_R = (\vec{v})_K + \vec{\omega} \times \vec{r}$$

3) Verallgemeinerung für beliebigen Vektor \vec{A} :

$$\left(\frac{d\vec{A}}{dt}\right)_R = \left(\frac{d\vec{A}}{dt}\right)_K + \vec{\omega} \times \vec{A}$$

4) Dies gilt insbesondere für den DREHMIMPULS:

$$\left(\frac{d\vec{L}}{dt}\right)_R = \left(\frac{d\vec{L}}{dt}\right)_K + \vec{\omega} \times \vec{L}$$

- Betrachte nun ein Bezugssystem, in dem der Trägheitstensor auf Hauptachsen transformiert ist. Dort gilt $L_\alpha = I_\alpha \omega_\alpha$ ($\alpha = 1, 2, 3$)

und

$$\left(\frac{d\vec{L}}{dt}\right)_R = \vec{M} = \begin{pmatrix} I_1 \dot{\omega}_1 \\ I_2 \dot{\omega}_2 \\ I_3 \dot{\omega}_3 \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} \omega_2 I_3 \omega_3 - \omega_3 I_2 \omega_2 \\ \omega_3 I_1 \omega_1 - \omega_1 I_3 \omega_3 \\ \omega_1 I_2 \omega_2 - \omega_2 I_1 \omega_1 \end{pmatrix}$$

⇒ daraus folgen die EULERSchen Gleichungen

$$\begin{aligned} I_1 \dot{\omega}_1 + (I_3 - I_2) \omega_2 \omega_3 &= M_1 \\ I_2 \dot{\omega}_2 + (I_1 - I_3) \omega_3 \omega_1 &= M_2 \\ I_3 \dot{\omega}_3 + (I_2 - I_1) \omega_1 \omega_2 &= M_3 \end{aligned}$$

- für einen Kugelkreisel mit $I_1 = I_2 = I_3 = I$ gilt insbesondere:

$$\textcircled{=} \dot{\vec{\omega}} = \vec{M}$$

9.9 Beispiel: der kräftefreie symmetrische Kreisel

- Symmetrischer Kreisel hat die Eigenschaft $I_1 = I_2$, $I_3 \neq I_1$

$$\textcircled{=} I_1 \dot{\omega}_1 + (I_3 - I_1) \omega_2 \omega_3 = 0$$

$$I_1 \dot{\omega}_2 + (I_1 - I_3) \omega_1 \omega_3 = 0$$

$$I_3 \dot{\omega}_3 = 0 \Rightarrow \omega_3 = \text{const} = \omega_3^0$$

- einsetzen: $\dot{\omega}_1 - \Omega \omega_2 = 0$ mit $\Omega = \frac{I_1 - I_3}{I_1} \omega_3^0$

$$\dot{\omega}_2 + \Omega \omega_1 = 0$$

- differenzieren und 2. Gl. in 1. Gl. einsetzen:

$$\Rightarrow \ddot{\omega}_1 + \Omega^2 \omega_1 = 0$$

$$\Rightarrow \text{Lösung: } \omega_1(t) = a \sin(\Omega t + \varphi_0)$$

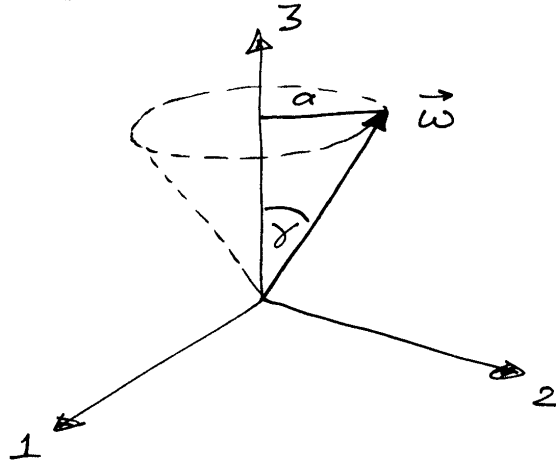
$$\Rightarrow \text{ebenfalls festgelegt: } \omega_2 = \frac{\dot{\omega}_1}{\Omega}, \text{ also:}$$

$$\omega_2(t) = a \cos(\Omega t + \psi_0)$$

\Rightarrow Betrag von $\vec{\omega}$ bleibt konstant:

$$\vec{\omega}^2 = \omega_1^2 + \omega_2^2 + \omega_3^2 = (\omega_3^0)^2 + a^2 = \text{const.}$$

- Interpretation: im K-System bewegt sich die Winkelgeschwindigkeit $\vec{\omega}$ auf einem Kreiskegel mit Radius a und der konstanten Frequenz Ω .



Öffnungswinkel γ ist gegeben durch

$$\gamma = \arctan \frac{a}{\omega_3^0} = \text{const.}$$

- Bemerkung: a und ψ_0 in der Lösung $\vec{\omega}(t) = \begin{pmatrix} a \sin(\Omega t + \psi_0) \\ a \cos(\Omega t + \psi_0) \\ \omega_3^0 \end{pmatrix}$ werden durch Anfangsbedingungen festgelegt. Für $a=0$ ist $\vec{\omega} = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ \omega_3^0 \end{pmatrix} = \text{const.}$