

Eigenschwingungen

Eigenwertproblem: $V \vec{q} = \lambda \vec{q}$

$$V = \{V_{ij}\} \quad i, j = 1 \dots N$$

$$\vec{q} = (q_1, \dots, q_N)$$

$$\lambda = \omega^2$$

Eigenwerte λ_k : $\det(V - \lambda \mathbb{1})\vec{q} \stackrel{!}{=} 0 \quad (1)$

charakteristische Gl., Polynom N -ter Ord.

Eigenvektoren \vec{q}_k : Lösung von (1) mit $\lambda = \lambda_k$

orthogonal (bzw. orthonormal)

$$\vec{q}_i \cdot \vec{q}_j = \delta_{ij} = \begin{cases} 1 & i=j \\ 0 & \text{sonst} \end{cases}$$

→ Eigenvektormatrix $A = (\vec{q}_1, \dots, \vec{q}_N)$ ist orthogonal

$$A^T = A^{-1} \rightarrow A A^T = \mathbb{1} = A^T A$$

A diagonalisiert die Hessematrix V

$$A^T V A = \text{diag}(\lambda_1, \dots, \lambda_N) = L$$

→ Lösungen: $q_i(t) = q_{ik} e^{i \omega_k t} \quad (k=1, \dots, N)$

Allg. Lsg.: $q_i(t) = \sum_k C_k q_{ik} e^{i \omega_k t}$

mit Koeff. C_k aus Anfangsbedingungen

$$\left. \begin{array}{l} q_i(t) = \sum_k q_{ik} Q_k(t) \\ Q_k(t) = C_k e^{i \omega_k t} \end{array} \right\} \Leftrightarrow \vec{q} = A \vec{Q}$$

"Eigenschwingungen"

$$Q_{n(i)} = c_n e^{i\omega_n t}$$

"Eigenschwingungen"
(oder Normalmoden)

Pot. Energie:

$$U = \frac{1}{2} \sum_{i,j} V_{ij} q_i q_j = \frac{1}{2} \vec{q}^T V \vec{q}$$

$$= \frac{1}{2} \vec{Q}^T \underbrace{A^T V A}_{\Lambda} \vec{Q} = \frac{1}{2} \vec{Q}^T \Lambda \vec{Q}$$

$$= \frac{1}{2} \sum_{n=1}^N \omega_n^2 Q_n^2$$

pot. Energie in \vec{Q} ist diagonal!

$$T = \frac{1}{2} \sum_i \dot{q}_i^2 = \frac{1}{2} \vec{\dot{q}}^T \vec{\dot{q}} =$$

$$= \frac{1}{2} \vec{\dot{Q}}^T \underbrace{A^T A}_{= \frac{1}{2}} \vec{\dot{Q}} = \frac{1}{2} \vec{\dot{Q}}^T \vec{\dot{Q}}$$

$$= \frac{1}{2} \sum_{n=1}^N \dot{Q}_n^2$$

Kin. Energie ist diagonal

Mit $P_{nk} = \dot{Q}_{nk}$ ist damit der Hamiltonian

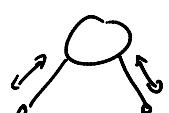
$$H(Q, P) = \frac{1}{2} \sum_{n=1}^N (P_{nk}^2 + \omega_n^2 Q_{nk}^2)$$

der in ein System unabhängiger Oszillatoren separiert.

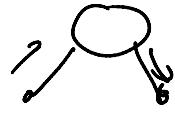
Bsp: Normalmoden von Wasser



Biegeschwingerung



Symmetrische



Asymmetrische
Streckschwingerung

Anwendung: Wasser absorbiert (infrarot) Licht mit den
Eigenfrequenzen: Wer sind exp. observable Größen
→ Schwingungsspektroskopie

8. Das Zweikörperproblem

- beschreibt z.B. das Keplerproblem (Erde, Sonne)
das H-Atom, das 2-atomige Molekül
- analytisch lösbar
- Anwendung von Symmetrieverlegungen

2 Körper mit Massen m_i , Orten \vec{r}_i , Impulsen \vec{p}_i ($i=1,2$)
wechselwirken durch ein Zentralpotential $U(|\vec{r}_2 - \vec{r}_1|)$.
abgeschlossenes, konservatives System mit Energie

$$H = T + U = \sum_{i=1}^2 \frac{\vec{p}_i^2}{2m_i} + U(|\vec{r}_2 - \vec{r}_1|) \quad (1)$$

Vorgehen:

- Separation der Schwerpunktsbewegung \rightarrow Reduktion auf Einkörperproblem (3 statt 6 Freiheitsgrade)
(Impulserhaltung)
- Drehimpulserhaltung \rightarrow 1D Problem
- Diskussion des Keplerproblems, $U \sim 1/r$

(1) Trafo in Schwerpunkts- und Relativbewegung

Schwerpunktkoord.: $\vec{R} = \frac{m_1 \vec{r}_1 + m_2 \vec{r}_2}{m_1 + m_2}$ (2)

Relativkoord.:

$$\vec{r} = \vec{r}_1 - \vec{r}_2$$

$$\vec{T} = \frac{\vec{p}_1^2}{2m_1} + \frac{\vec{p}_2^2}{2m_2} = \frac{m_1}{2} \dot{\vec{r}}_1^2 + \frac{m_2}{2} \dot{\vec{r}}_2^2$$

$$\xrightarrow{(z)} \underbrace{\frac{m_1 + m_2}{2} \dot{\vec{R}}^2}_{M/2} + \underbrace{\frac{m_1 m_2}{2(m_1 + m_2)} \dot{\vec{r}}^2}_{\mu/2} = \frac{\vec{P}^2}{2M} + \frac{\vec{p}^2}{2\mu} \quad (3)$$

Gesamtmasse: $M = m_1 + m_2$

$$\text{reduzierte Masse } \mu = \frac{m_1 m_2}{m_1 + m_2} \rightarrow \begin{cases} m_1 & \text{für } m_1/m_2 \ll 1 \\ \frac{m_1}{2} & \text{für } m_1 = m_2 = m \end{cases} \quad \begin{array}{l} (\text{Sektre Erde}) \\ 2-\text{atom.} \\ \text{hd.} \end{array}$$

Da Gesamtimpuls erhalten ist

$$\vec{P} = \mu \dot{\vec{R}} = \vec{P}_0 = \text{const.},$$

ist Schwerpunkttsbew., die unabhängig von Relativbewegung ist

$$\vec{R}(t) = \vec{R}(0) + \frac{\vec{P}(0)}{\mu} t \quad (4)$$

→ Separation von SP- und Relativbewegung

oder Entkopplung → Einkörperproblem

Mit 3 (statt 6) Freiheitsgrade

Beachte Relativbewegung

$$\mu \ddot{\vec{r}} = - \nabla u(|\vec{r}|) \quad (5)$$

(2) Drehimpulserhaltung

des zentralen Problems, d.h.

$$\vec{L} = \mu \vec{r} \times \dot{\vec{r}} = \text{const.} \quad (\text{also auch Richtung konstant})$$

$${}^0 E dA \text{ sei} \quad \vec{L} = l \vec{e}_z \quad (6)$$

Mit $\vec{L} \perp \vec{r}$, ist $\vec{r} + \vec{e}_z$ und damit

$$z(1) = \text{Const} \stackrel{{}^0 E dA}{=} 0$$

d.h. Bewegung findet in x-y Ebene statt. (hier noch 2 F6)

Polar koordinaten:

$$\vec{r} = \begin{pmatrix} x \\ y \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} r \cos \varphi \\ r \sin \varphi \end{pmatrix}, \quad \dot{\vec{r}} = \begin{pmatrix} \dot{x} \\ \dot{y} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} r \cos \varphi - r \dot{\varphi} \sin \varphi \\ r \sin \varphi + r \dot{\varphi} \cos \varphi \end{pmatrix}$$

$$\bar{T} = \frac{1}{2} \dot{\vec{r}}^2 = \frac{1}{2} (\dot{r}^2 + r^2 \dot{\varphi}^2)$$

$$\text{mit } l = \mu(x\dot{y} - y\dot{x}) = \mu r \cos \varphi (r \sin \varphi + r \dot{\varphi} \cos \varphi) - \mu r \sin \varphi (r \cos \varphi - r \dot{\varphi} \sin \varphi)$$

$$l = \mu r^2 \dot{\varphi} = \text{const}$$

ergibt sich für die Gesamtenergie

$$\boxed{E = \frac{1}{2} \dot{r}^2 + \frac{l^2}{2 \mu r^2} + U(r) = \text{const.}} \quad (7)$$
$$= \frac{1}{2} \dot{r}^2 + U_{\text{eff}}(r)$$

$$\text{effektives Potential } U_{\text{eff}}(r) = U(r) + \frac{\ell^2}{2\mu r^2}$$

hat neben dem 'normalen' Radialterm $U(r)$

noch den sog. Zentrifugalterm $\frac{\ell^2}{2\mu r^2}$
oder Zentrifugalbarriere

(7) für r

→ 1D System, Bewegungsgleichung ist lösbar

Lösung:

$$\text{Mit } \frac{dr}{dt} = \pm \sqrt{\frac{2}{\mu} (E - U_{\text{eff}}(r))}$$

$$\text{ist } \int_{t_0}^t dt' = t - t_0 = \pm \int_{r_0}^r \frac{dr'}{\sqrt{\frac{2}{\mu} (E - U_{\text{eff}}(r'))}}$$

Was $r = r(t, E, \ell, r_0)$ ergibt

Bahnkurve $r(\varphi)$ erhalten wir

$$\dot{r}(\varphi) = \frac{dr(\varphi)}{dt} = \frac{dr}{d\varphi} \frac{d\varphi}{dt} = \frac{dr}{d\varphi} \dot{\varphi}$$

$$\frac{dr}{d\varphi} = \frac{\dot{r}}{\dot{\varphi}} = \frac{\pm \sqrt{\frac{2}{\mu} (E - U_{\text{eff}}(r))}}{\ell / \mu r^2}$$

$$\rightarrow \varphi - \varphi_0 = \pm \frac{\ell}{\sqrt{2\mu}} \int_{r_0}^r \frac{dr'}{r'^2 \sqrt{E - U_{\text{eff}}(r')}}$$

r_0, φ_0, E, ℓ sind Anfangsbedingungen