

13. Tutorium - Theoretische Mechanik

① Koordinatensysteme:

Zylinder / Polarkoordinaten: $x = r \cos \varphi$
 $y = r \sin \varphi$ $dx dy dz = r dr d\varphi dz$
 $z = z$

Kugelkoordinaten: $x = r \sin \vartheta \cos \varphi$
 $y = r \sin \vartheta \sin \varphi$ $dx dy dz = r^2 \sin \vartheta dr d\vartheta d\varphi$
 $z = r \cos \vartheta$

② Konservative Kräfte / Potentiale:

- entlang eines geschlossenen Weges wird keine Arbeit verrichtet (konservativ)

$$\oint \vec{F}(\vec{r}) d\vec{r} = 0 \iff \vec{F}(\vec{r}) = -\vec{\nabla} \Phi(\vec{r}) \iff \vec{\nabla} \times \vec{F} = 0$$

- Identitäten: $\text{rot}(\text{grad } \Phi) = 0$, $\text{div}(\text{rot } \vec{F}) = 0$

Übungsaufgabe: Wir zeigen den Energiesatz $\text{const.} = T + U$ ausgehend von einem zeitunabhängigen, konservativen Kraftfeld mit Hilfe von Newton II. $\frac{\partial U}{\partial t} = 0$

Newton II: $m \cdot \ddot{\vec{r}} = \vec{F}(\vec{r}) \quad | \cdot \dot{\vec{r}}$

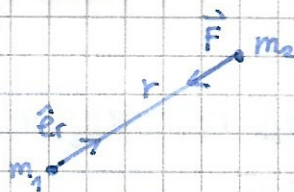
$$\Rightarrow m \cdot \dot{\vec{r}} \ddot{\vec{r}} = \dot{\vec{r}} \cdot \vec{F}(\vec{r})$$

$$\frac{1}{2} \cdot \frac{d}{dt} (m \cdot \dot{\vec{r}}^2) = -\dot{\vec{r}} \cdot \vec{\nabla} \Phi(\vec{r}) = -\left(\dot{x} \frac{\partial \Phi}{\partial x} + \dot{y} \frac{\partial \Phi}{\partial y} + \dot{z} \frac{\partial \Phi}{\partial z} \right)$$

$$\frac{d}{dt} \left(\frac{1}{2} m \cdot \dot{\vec{r}}^2 \right) = -\frac{d}{dt} (U(x(t), y(t), z(t)))$$

$$\Rightarrow \frac{1}{2} m \cdot \dot{\vec{r}}^2 + U = \text{const.}$$

$$\Rightarrow \underline{\underline{T + U = \text{const.}}}$$



③ Newton'sche Gravitation:

Kraft: $\vec{F} = -G \frac{m_1 m_2}{r^2} \hat{e}_r$

Massenverteilung: $\vec{F} = -G m \int_V \frac{\rho(\vec{r}')}{r^2} \hat{e}_r dV'$

Gravitationsfeld: $\vec{g} = -\frac{\vec{F}}{m}$ Potential: $\Phi(r) = -G \frac{M}{r} = -G \int_V \frac{\rho(\vec{r}')}{r} d^3r'$

Das Potential außerhalb einer Kugel ist gleich dem eines Massenpunktes in der Kugelmittle.

Drehimpuls: $\vec{L} = \vec{r} \times m \dot{\vec{r}} = m (\vec{r} \times \dot{r} \hat{e}_r + r \dot{\varphi} \vec{r} \times \hat{e}_\varphi) = m r^2 \dot{\varphi} \hat{e}_z = L \hat{e}_z$

Energie: $E = \frac{m}{2} \dot{r}^2 + \frac{m}{2} r^2 \dot{\varphi}^2 + V(r)$

$$= \frac{m}{2} \dot{r}^2 + \underbrace{\frac{L^2}{2mr^2}}_{\text{effektives Potential}} + V(r)$$

effektives Potential

Keplersche Gesetze:

1. Die Planeten folgen Ellipsenbahnen, und die Sonne befindet sich

13. Tutorium - Theoretische Mechanik

① Koordinatensysteme:

Zylinder / Polarkoordinaten: $x = r \cos \varphi$
 $y = r \sin \varphi$ $dx dy dz = r dr d\varphi dz$
 $z = z$

Kugelkoordinaten: $x = r \sin \vartheta \cos \varphi$
 $y = r \sin \vartheta \sin \varphi$ $dx dy dz = r^2 \sin \vartheta dr d\vartheta d\varphi$
 $z = r \cos \vartheta$

② Konservative Kräfte / Potentiale:

- entlang eines geschlossenen Weges wird keine Arbeit verrichtet (konservativ)

$$\oint \vec{F}(\vec{r}) d\vec{r} = 0 \iff \vec{F}(\vec{r}) = -\vec{\nabla} \Phi(\vec{r}) \iff \vec{\nabla} \times \vec{F} = 0$$

- Identitäten: $\text{rot}(\text{grad } \Phi) = 0$, $\text{div}(\text{rot } \vec{F}) = 0$

Übungsaufgabe: Wir zeigen den Energiesatz $\text{const.} = T + U$ ausgehend von einem zeitunabhängigen, konservativen Kraftfeld mit Hilfe von Newton II. $\frac{\partial U}{\partial t} = 0$

Newton II: $m \cdot \ddot{\vec{r}} = \vec{F}(\vec{r}) \quad | \cdot \dot{\vec{r}}$

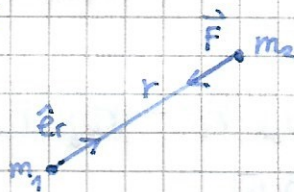
$$\Rightarrow m \cdot \dot{\vec{r}} \ddot{\vec{r}} = \dot{\vec{r}} \cdot \vec{F}(\vec{r})$$

$$\frac{1}{2} \cdot \frac{d}{dt} (m \cdot \dot{\vec{r}}^2) = -\dot{\vec{r}} \cdot \vec{\nabla} \Phi(\vec{r}) = -\left(\dot{x} \frac{\partial \Phi}{\partial x} + \dot{y} \frac{\partial \Phi}{\partial y} + \dot{z} \frac{\partial \Phi}{\partial z} \right)$$

$$\frac{d}{dt} \left(\frac{1}{2} m \cdot \dot{\vec{r}}^2 \right) = -\frac{d}{dt} (U(x(t), y(t), z(t)))$$

$$\Rightarrow \frac{1}{2} m \cdot \dot{\vec{r}}^2 + U = \text{const.}$$

$$\Rightarrow \underline{\underline{T + U = \text{const.}}}$$



③ Newton'sche Gravitation:

Kraft: $\vec{F} = -G \frac{m_1 m_2}{r^2} \hat{e}_r$

Massenverteilung: $\vec{F} = -G m \int_V \frac{\rho(\vec{r}')}{r^2} \hat{e}_r dV'$

Gravitationsfeld: $\vec{g} = -\frac{\vec{F}}{m}$ Potential: $\Phi(r) = -G \frac{M}{r} = -G \int_V \frac{\rho(\vec{r}')}{r} d^3r'$

Das Potential außerhalb einer Kugel ist gleich dem eines Massenpunktes in der Kugelmittle.

Drehimpuls: $\vec{L} = \vec{r} \times m \dot{\vec{r}} = m (\dot{\vec{r}} \times \vec{r} \hat{e}_r + r \dot{\varphi} \vec{r} \times \hat{e}_\varphi) = m r^2 \dot{\varphi} \hat{e}_z = L \hat{e}_z$

Energie: $E = \frac{m}{2} \dot{r}^2 + \frac{m}{2} r^2 \dot{\varphi}^2 + V(r)$

$$= \frac{m}{2} \dot{r}^2 + \underbrace{\frac{L^2}{2mr^2}}_{\text{effektives Potential}} + V(r)$$

effektives Potential

Keplersche Gesetze:

1. Die Planeten folgen Ellipsenbahnen, und die Sonne befindet sich

Beispiel: Trägheitstensor Würfel

$$\begin{aligned} \hat{\Theta}_{xx} &= \int_V (-xy) dx dy dz = \int_{x=-\frac{a}{2}}^{\frac{a}{2}} \int_{y=-\frac{a}{2}}^{\frac{a}{2}} -xya dx dy \\ &= \int_{y=-\frac{a}{2}}^{\frac{a}{2}} \left[-\frac{x^2}{2} ya \right]_{-\frac{a}{2}}^{\frac{a}{2}} dy \\ &= \int_{y=-\frac{a}{2}}^{\frac{a}{2}} \left[-\frac{1}{2} \frac{a^2}{4} ya \right] - \left[-\frac{1}{2} \frac{a^2}{4} ya \right] dy = 0 \end{aligned}$$

Analog verschwinden alle weiteren Θ_{ij} $i \neq j$

$$\hat{\Theta}_{xx} = \int_V (y^2 + z^2) dx dy dz = \frac{m}{8} a^2 = \Theta_{xx} = \Theta_{yy}$$

$$\Rightarrow \Theta = \frac{m}{6} a^2 \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} = \Theta^* \leftarrow \text{Hauptachsensystem}$$

⑤ Lagrange - Formalismus:

Ziel: Auffinden von Bewegungsgleichungen in Systemen, die Zwangsbedingungen unterliegen

Hamiltonsches Prinzip: 1834

- Prinzip der minimalen Wirkung
- Auswählen des Pfades, der das Zeitintegral aus der Differenz von kinetischer und potentieller Energie minimiert

\Rightarrow Lagrange - Funktion: $L = T - U$

Lagrange I: $\frac{\partial L}{\partial q_i} - \frac{d}{dt} \left(\frac{\partial L}{\partial \dot{q}_i} \right) + \sum_j \lambda_j(t) \frac{\partial g_j}{\partial q_i} = 0$ j : Zwangsbed.
 i : generalisierte Koordinaten

• führt auf Zwangskräfte:

$$\vec{F}_{z,i} = \lambda_i \vec{\nabla} g_i(t)$$

Lagrange II: $\frac{\partial L}{\partial q_i} - \frac{d}{dt} \left(\frac{\partial L}{\partial \dot{q}_i} \right) = 0$

\Rightarrow generalisierte Koordinaten erfüllen automatisch Zwangsbedingungen

D'Alembertsches Prinzip:

- Zwangskräfte verrichten bei virtuellen Verschiebungen keine Arbeit
- virtuelle Verschiebung: $\delta \vec{r}$ instantan + infinitesimal + erfüllt Zwangsbedingungen

$$\Rightarrow \vec{F}_z \cdot \delta \vec{r} = 0$$

Kanonischer Impuls: $p_i := \frac{\partial L}{\partial \dot{q}_i} \stackrel{\text{konst.}}{=} \frac{\partial T}{\partial \dot{q}_i}$

Hamilton - Funktion: $H := \sum_i \frac{\partial L}{\partial \dot{q}_i} \dot{q}_i - L \stackrel{\frac{\partial L}{\partial t} = 0}{=} \text{const.}$

Zykliche Koordinaten:

- Lagrange - Funktion ist unabhängig von der generalisierten Koordinate q_k

$$\Rightarrow \frac{d}{dt} \left(\frac{\partial L}{\partial \dot{q}_k} \right) = 0 \Rightarrow p_k = \text{const.}$$

Noether's Theorem:

- Zu jeder kontinuierlichen Symmetrie gehört eine Erhaltungsgröße
- Symmetrie: Transformation der generalisierten Koordinaten lässt Bewegungsgleichung invariant

④ Hamilton-Formalismus:

Bewegungsgleichungen: $\frac{\partial H}{\partial p_i} = \dot{q}_i$ $\frac{\partial H}{\partial q_i} = -\dot{p}_i$