

Mechanik: Beschreibung der Bewegung von Objekten

$$\vec{r}(t) = \begin{pmatrix} x(t) \\ y(t) \\ z(t) \end{pmatrix}$$

Zweites Newtonsches Gesetz:

$$m \frac{d^2}{dt^2} \vec{r} = \vec{F}$$

$\Rightarrow \vec{r}(t)$ ist die Lösung dieser Gleichung
(DGL 2. Ordnung)

Zum Lösen dieser DGL brauchen wir 2 Randbedingungen.

Wir brauchen ein Verfahren zum Lösen dieser DGL.

Idee: Lösung existiert in der Lagrange-Funktion

$$L = L(\vec{r}, \dot{\vec{r}}, t)$$

Wirkung s: $S[\vec{r}(t)] = \int_{t_1}^{t_2} dt L(\vec{r}, \dot{\vec{r}}, t)$

\Rightarrow Die Bewegungsgleichung verläuft so, dass die Wirkung S minimal ist.

Euler - Lagrange - Gleichung:

$$\frac{d}{dt} \frac{\partial L}{\partial \dot{r}_i} = \frac{\partial L}{\partial r_i}$$

Lagrange - Funktion:

$$L = T - U(\vec{r})$$

↑ ↑
kinetische Energie potentielle Energie

$$T = \frac{m}{2} \vec{r}^2$$

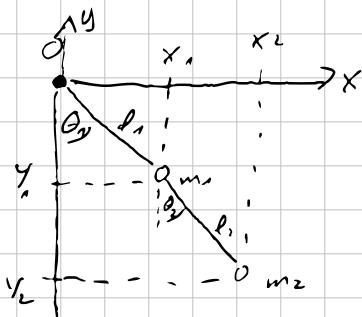
Vorteile:

- einfaches Herleiten d. Bewegungsgleichung
- beliebige Koordinatenwahl
- Erhaltungsgrößen können einfacher erkannt werden

Bei N Teilchen:

$$L = \sum_{\alpha=1}^N \frac{m \vec{r}_{\alpha}^2}{2} - U(\vec{r}_1, \dots, \vec{r}_N)$$

Bsp.: Doppelpendel



$$\begin{aligned}
 L &= \frac{m_1(\dot{x}_1^2 + \dot{y}_1^2)}{2} + \frac{m_2(\dot{x}_2^2 + \dot{y}_2^2)}{2} - U(y_1, y_2) \\
 &= \frac{m_1}{2} (\dot{x}_1^2 + \dot{y}_1^2) + \frac{m_2}{2} (\dot{x}_2^2 + \dot{y}_2^2) - m_1 g y_1 - m_2 g y_2
 \end{aligned}$$

Wähle generalisierte Koordinaten: $l_1, l_2, \theta_1, \theta_2$

$$y_1 = l_1 \sin \theta_1$$

$$x_2 = x_1 + l_2 \sin \theta_2$$

$$\dot{y}_1 = -l_1 \cos \theta_1 \dot{\theta}_1$$

$$y_2 = y_1 - l_2 \cos \theta_2$$

Z.B.: f-Ableitung:

$$\dot{x}_1 = l_1 \cos \theta_1 \dot{\theta}_1$$

$$\dot{x}_2 = \dot{x}_1 + l_2 \cos \theta_2 \dot{\theta}_2$$

$$\dot{y}_1 = l_1 \sin \theta_1 \dot{\theta}_1$$

$$\dot{y}_2 = \dot{y}_1 + l_2 \sin \theta_2 \dot{\theta}_2$$

Einsetzen:

$$L = \frac{(m_1 + m_2)}{2} l_1^2 \dot{\theta}_1^2 + \frac{m_2}{2} l_2^2 \dot{\theta}_2^2$$
$$+ m_2 l_1 l_2 \cos(\theta_1 - \theta_2) \dot{\theta}_1 \dot{\theta}_2$$
$$+ (m_1 + m_2) g l_1 \cos \theta_1 + m_2 g l_2 \cos \theta_2$$

Euler-Lagrange-Gleichungen:

$$\underset{\theta_1}{\approx} \quad \frac{d}{dt} \frac{\partial L}{\partial \dot{\theta}_1} = \frac{\partial L}{\partial \theta_1} \quad q \in \{\theta_1, \theta_2\}$$

$$\frac{d}{dt} \frac{\partial L}{\partial \dot{\theta}_1} = \frac{d}{dt} \left[(m_1 + m_2) l_1^2 \dot{\theta}_1 + m_2 l_1 l_2 \cos(\theta_1 - \theta_2) \dot{\theta}_2 \right]$$

$$= (m_1 + m_2) l_1^2 \ddot{\theta}_1 + m_2 l_1 l_2 \left(\cos(\theta_1 - \theta_2) \ddot{\theta}_2 - \sin(\theta_1 - \theta_2) \dot{\theta}_2 (\dot{\theta}_1 - \dot{\theta}_2) \right)$$

$$\frac{\partial L}{\partial \theta_1} = -m_2 l_1 l_2 \sin(\theta_1 - \theta_2) \dot{\theta}_1 \dot{\theta}_2$$
$$- (m_1 + m_2) g l_1 \sin \theta_1$$

\Rightarrow analog für $\dot{\theta}_2$

Daraus lassen sich die Bewegungsgleichungen aufstellen:

$$\begin{aligned} I: l_1^2(m_1 + m_2) \ddot{\theta}_1 + m_2 l_1 l_2 (\cos(\theta_1 - \theta_2) \dot{\theta}_2 \\ - \sin(\theta_1 - \theta_2) (\dot{\theta}_1 - \dot{\theta}_2)) \dot{\theta}_2 \\ = -m_2 l_1 l_2 \sin(\theta_1 - \theta_2) \dot{\theta}_1 \dot{\theta}_2 - (m_1 + m_2) g l_1 \sin \theta_1 \\ II: m_2 l_2^2 \ddot{\theta}_2 + m_2 l_1 l_2 (\cos(\theta_1 - \theta_2) \dot{\theta}_1 - \sin(\theta_1 - \theta_2) \\ (\dot{\theta}_1 - \dot{\theta}_2)) \dot{\theta}_1 \\ = m_2 l_1 l_2 \sin(\theta_1 - \theta_2) \dot{\theta}_1 \dot{\theta}_2 - m_2 g l_2 \sin \theta_2 \end{aligned}$$

\Rightarrow Die Anzahl der Koordinaten wird

durch Zwangsbedingungen verringert

\Rightarrow Die Einführung von generalisierten Koordinaten vereinfacht das Problem

Aldernativ: Zwangsbedingungen als Gleichung der Form

$$f(q_1, q_2, \dots, q_N) = 0$$

Bsp.: Koordinaten einer kugeloberfläche

$$R = \sqrt{x^2 + y^2 + z^2} \iff x^2 + y^2 + z^2 - R^2 = 0$$

Lösung des Problems durch Einführen von Lagrange Multiplikatoren

$$L \rightarrow L' = L + \underbrace{\lambda}_{\eta} f(q_1, \dots, q_N, t)$$

Lagrange - Multiplikator

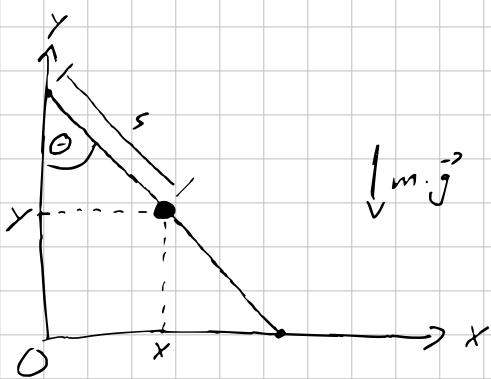
Behandle den Lagrange - Multiplikator wie eine weitere Variable

$$\Rightarrow \frac{d}{dt} \frac{\partial L}{\partial \dot{q}_i} = \frac{\partial L}{\partial q_i}$$

$$\frac{d}{dt} \frac{\partial L}{\partial \dot{q}_i} = \frac{\partial L}{\partial q_i} + \lambda \frac{\partial g}{\partial q_i}$$

$$\frac{d}{dt} \frac{\partial L}{\partial \dot{x}} = \frac{\partial L}{\partial x}$$

$$\frac{\partial L}{\partial \dot{q}_i} = 0 \Rightarrow f(q_1, \dots, q_n, t) = 0$$



$$L = \frac{m}{2}(\dot{x}^2 + \dot{y}^2) - m \cdot g \cdot y$$

$$x = s \sin \theta$$

$$y = (L - s) \cos \theta$$

Zwangsbedingung:

$$y \sin \theta + x \cos \theta - L \sin \theta \cos \theta = 0$$

$$L' = L + \lambda (y \sin \theta + x \cos \theta - L \sin \theta \cos \theta)$$

Euler-Lagrange-Gleichungen:

$$\text{I } m \ddot{x} = \lambda \cos \theta$$

$$\text{II } m \ddot{y} = \lambda \sin \theta - mg$$

$$\text{III } y \sin \theta + x \cos \theta - L \sin \theta \cos \theta = 0$$

III 2 mal nach t ableiten:

$$\frac{d}{dt} \left[Y \sin \theta + X \cos \theta - L \sin \theta \cos \theta \right]$$

$$= \ddot{Y} \sin \theta + \ddot{X} \cos \theta = 0$$

$$(I \cdot \cos \theta + II \cdot \sin \theta)$$

$$m (\cos \theta \ddot{x} + \sin \theta \ddot{y}) = \cos \theta m \ddot{x} + \sin \theta m \ddot{y}$$

$$= \lambda \cos^2 \theta - mg \sin \theta + \lambda \sin^2 \theta = \lambda - mg \sin \theta = 0$$

$$\Rightarrow \lambda = mg \sin \theta$$

$$\Rightarrow m \ddot{x} = mg \cos \theta \sin \theta$$

$$m \ddot{y} = -mg + mg \sin^2 \theta = -mg \cos^2 \theta$$

\Rightarrow Lösen durch Integrieren und Einsetzen der Randbedingungen

Weitere Möglichkeit zur Problemlösung:

verwende s aus

$$x = s \sin \theta$$

$$y = L \cos \theta - s \cos \theta$$

als Koordinate

$$\Rightarrow L = \frac{m s^2}{2} - mg (L \cos \theta - s \cos \theta)$$

$$\Rightarrow m \ddot{s} = mg \cos \theta$$

Wichtig:

Lagrange-Multiplikatoren können nicht verwendet werden, wenn die Zwangsbedingungen von der Geschwindigkeit abhängig sind. (nicht holonom-sphäronome Zwangsbedingungen)

⇒ Zwangsbedingungen müssen explizit eliminiert werden

Bewegungsinintegrale / Erhaltungsgrößen:

Zeitunabhängige Kombinationen von Geschwindigkeiten / Koordinaten

$$I = F(q_1(t), \dots, q_N(t), \dot{q}_1(t), \dots, \dot{q}_N(t), t)$$

$$\frac{dI}{dt} = 0 \Rightarrow \text{Erhaltungsgröße}$$

$$L = L(q_1, \dot{q}_1, \dots, q_N, \dot{q}_N) \quad (\text{keine Zeitabhängigkeit})$$

$$\Rightarrow \frac{dL}{dt} = \frac{\partial L}{\partial t} + \sum_{i=1}^N \left(\frac{\partial L}{\partial q_i} \frac{dq_i}{dt} + \frac{\partial L}{\partial \dot{q}_i} \frac{d^2 q_i}{dt^2} \right)$$

$$\text{Da } \frac{\partial L}{\partial q_i} = \frac{d}{dt} \frac{\partial L}{\partial \dot{q}_i} \quad \text{und} \quad \frac{\partial L}{\partial t} = 0$$

$$\Rightarrow \frac{dL}{dt} = \sum_{i=1}^N \left(\frac{d}{dt} \left[\frac{\partial L}{\partial \dot{q}_i} \right] \frac{dq_i}{dt} + \frac{\partial L}{\partial \dot{q}_i} \frac{d^2 q_i}{dt^2} \right) = \frac{d}{dt} \sum_{i=1}^N \frac{\partial L}{\partial \dot{q}_i} \dot{q}_i$$

$$E(\{q_i(t)\}, \dot{\{q_i(t)\}}) :$$

$$E = \sum_{i=1}^N \frac{\partial L}{\partial q_i} \dot{q}_i - L \quad \text{ist eine Erhaltungsgröße}$$

$$\frac{d}{dt} E(\{q_i(t)\}, \dot{\{q_i(t)\}}) = 0$$

Erhaltungsgrößen:

► Energie $E = T + U = \frac{m \vec{v}^2}{2} + U(\vec{r})$

\Rightarrow Lagrange-Funktion ist von der Zeit

unabhängig

$$q_i' = q_i \quad t' = t + \tau$$

$$\Rightarrow dt' = dt$$

$$\Rightarrow \dot{q}_i = \frac{dq_i}{dt} = \frac{dq_i}{dt'} = \frac{dq_i'}{dt'}$$

$$L = L(\{q_i\}, \dot{q}_i) = L(\{q_i'\}, \frac{dq_i'}{dt'})$$

Infinidessimale Transformation:

$$q_i = 0 \quad x = 1 \quad (\text{eigtl. } \tilde{r})$$

$$I = L - \sum_i \frac{\partial L}{\partial q_i} q_i = -E$$

un
Energie

► Unabhängigkeit von einer Koordinate

$$\underbrace{q_1}_{\sim} \quad (\text{"zyklische Koordinate"})$$

$$q_1' = q_1 + \varepsilon \quad q_1 = 1$$

$$q_{i \neq 1}' = q_i \quad q_{i \neq 1}' = 0$$

$$t' = t \quad x = 0$$

$$I = \frac{\partial L}{\partial q_i} \Rightarrow \text{kanonischer Impuls}$$

► Lagrange im Schwerpunktssystem

$$L = \sum_{\alpha}^N \frac{m_{\alpha} \dot{\vec{r}}_{\alpha}^2}{2} - \sum_{\alpha, \beta} \mu (\vec{r}_{\alpha} - \vec{r}_{\beta})$$

$$\vec{r}_{\alpha} = \vec{r}_{\alpha}' + \vec{\varepsilon}$$

$$\vec{\psi}_{\alpha} = \vec{1}$$

$$\vec{I} = \sum_{\alpha}^N \frac{\partial L}{\partial \dot{\vec{r}}_{\alpha}} = \sum_{\alpha}^N m_{\alpha} \dot{\vec{r}}_{\alpha}$$

$\Rightarrow \vec{P}_{\text{tot}}$, Gesamtdimpuls des Systems

$$\vec{R} = \frac{\sum m_{\alpha} \vec{r}_{\alpha}}{\sum m_{\alpha}} \Rightarrow \vec{V} = \frac{d \vec{R}}{dt} = \frac{\vec{P}_{\text{tot}}}{M_{\text{tot}}} = \text{const.}$$

\Rightarrow Hieraus folgt, dass sich der Schwerpunkt mit einer konstanten Geschwindigkeit bewegt

► Lagrange im Zentralfeld

$$L = \frac{m}{2} \vec{v}^2 - U(|\vec{r}|)$$

\Rightarrow invariant unter Drehung

$$\vec{r}' = \vec{r} + \epsilon (\vec{n} \times \vec{r}) + O(\epsilon^2)$$

(Betrag bleibt bei Drehung invariant)

$$[\vec{n} \times \vec{r}]_i = \epsilon_{ijk} n_j r_k$$

$$\Rightarrow q_i = \epsilon_{ijk} n_j r_k$$

$$I = \sum_i \frac{\partial L}{\partial v_i} q_i = \vec{n} \cdot [\vec{r} \times \vec{p}]$$

$\vec{p} = m \cdot \vec{v}$

Erhaltungsgröße: $\vec{M} = [\vec{r} \times \vec{p}]$

Drehimpuls

Eigenschaften einer Erhaltungsgröße:

$$S = \int_{t_1}^{t_2} dt L(\{\dot{q}_i\}, \{\ddot{q}_i\}, t)$$

$$q_i = f_i(\{\dot{q}_i\}, t) \quad t = f_t(\{\dot{q}_i\}, t')$$

$$\Rightarrow S = \int_{t_1'}^{t_2'} dt' L'(\{\dot{q}_i'\}, \{\ddot{q}_i'\}, t')$$

Bei Erhaltungsgrößen: $L = L'$

Transformationen werden als infinitesimale

Transformationen durchgeführt.

$$q_i' = q_i + \varepsilon \psi_i(\{\dot{q}_j\}, t) + O(\varepsilon^2)$$

$$t' = t + \varepsilon X(\{\dot{q}_j\}, t) + O(\varepsilon^2)$$

• $\varepsilon = 0 \Rightarrow$ Identitätstransformation

• $\varepsilon \ll 1 \Rightarrow$ infinitesimale Transformation

$$I(t) = Lx + \sum_i \frac{\partial L}{\partial \dot{q}_i} (q_i, -\dot{x}_i)$$

Virialtheorem

Betrachte Bewegung eines Teilchens in einem Potential, das eine homogene Funktion ist:

$$U(\lambda \vec{r}) = \lambda^n U(\vec{r})$$

Transformation:

$$\vec{r}' = \lambda \vec{r} \quad t' = \beta t$$

$$L' = \frac{m}{2} \left(\frac{d\vec{r}'}{dt'} \right)^2 - U(\vec{r}')$$

$$= \frac{\lambda^2}{\beta^2} \frac{m}{2} \frac{d\vec{r}}{dt^2} - \lambda^n U(\vec{r})$$

$$\text{Wähle } \beta = \lambda^{1-\frac{1}{n}}$$

$$\Rightarrow L(\vec{r}, \frac{d\vec{r}}{dt}) = \lambda^n L(\vec{r}, \frac{d\vec{r}}{dt})$$

$$S' = \int dt' L(\vec{r}', \frac{d\vec{r}'}{dt'}) = \lambda^{1-\frac{1}{n}} \lambda^n \int dt L(\vec{r}, \frac{d\vec{r}}{dt}) = \lambda^{\frac{n+1}{n}} S$$

Führe infinitesimale Transformation

$\lambda = 1 + \varepsilon$ durch

$$\vec{r}' = (1 + \varepsilon) \vec{r} \quad t' = (1 + (1 - \frac{n}{2})\varepsilon) t$$

$$q_i = r_i \quad x = (1 - \frac{n}{2})t$$

Noether - Theorem:

$$\begin{aligned} O &= \int_{t_1}^{t_2} dt \left((1 + \frac{n}{2}) L + \frac{d}{dt} [E x - m \vec{v}_i \cdot \vec{\psi}_i] \right) \\ &= \int_{t_1}^{t_2} (1 + \frac{n}{2}) L + \frac{d}{dt} [E (1 - \frac{n}{2}) t - m \vec{v}_i \cdot \vec{\psi}_i] \end{aligned}$$

Mittelwert v. Funktion auf Intervall $t \in [0, T]$

$$\langle f(t) \rangle_T = \frac{1}{T} \int_0^T f(t) dt$$

$$\Rightarrow O = (1 + \frac{n}{2}) \langle L \rangle_T + (1 - \frac{n}{2}) \langle E \rangle_T - \underbrace{\left\langle \frac{d}{dt} [m \vec{v}_i \cdot \vec{\psi}_i] \right\rangle_T}_{\approx 0}$$

$$\Rightarrow \langle T \rangle_\infty = \frac{n}{2} \langle U \rangle_\infty \text{ „Virialtheorem“}$$

Das Virialtheorem $\langle T \rangle_\infty = \frac{n}{2} \langle U \rangle_\infty$

beschreibt den Zusammenhang zw. Mittelwert
der kinetischen und der potentiellen Energie
im Falle einer endlichen Bewegung eines
Teilchens.

Ähnlichkeitssatz

$$U(\lambda \vec{r}) = \lambda^n U(\vec{r})$$

$$\Rightarrow L(\vec{r}', \dot{\vec{r}}') = \lambda^n L(\vec{r}, \dot{\vec{r}}) \hat{=} \text{Proportionalität}$$

$$\vec{r}(t) = \lambda^{-\frac{1}{n}} \vec{r}'(\beta t)$$

↳ Beide lösen Euler-Lagrange

\Rightarrow aus einer Lösung $\vec{r}(t)$ lässt sich eine
weitere Lösung $\lambda^{-\frac{1}{n}} \vec{r}(\beta t)$ konstruieren

• 2 Bahnen $L_{1,2}$ mit Laufzeit $T_{1,2}$

$$\Rightarrow \frac{L_1}{L_2} = \lambda \quad \frac{T_1}{T_2} = \beta = \lambda^{1-\frac{1}{n}}$$

$$\Rightarrow \left(\frac{L_1}{L_2} \right)^{1-\frac{1}{n}} = \frac{T_1}{T_2}$$

Bsp.:

3. Kepler - Gesetz: $\mathcal{U}(r) = G \frac{m^4}{r} \Rightarrow n = -1$

$$\frac{T_1}{T_2} = \left(\frac{R_1}{R_2} \right)^{\frac{3}{2}}$$

Pendel: $\mathcal{U} = \frac{k}{2} \vec{r}^2 \quad n = 2$

$$\Rightarrow \frac{T_2}{T_1} = 1$$

\Rightarrow Umlaufzeit unabhängig von Amplitude

Eindimensionale Bewegung

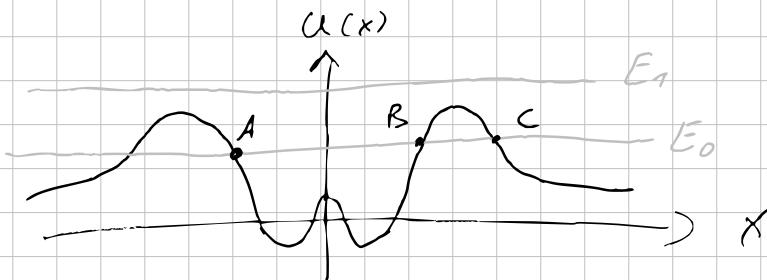
$$L = \frac{m}{2} \dot{x}^2 - U(x)$$

$$E = \frac{m}{2} \dot{x}^2 + U(x)$$

$$\Rightarrow \frac{dx}{dt} = \sqrt{\frac{2}{m}(E - U(x))}$$

$$\Rightarrow t - t_0 = \pm \sqrt{\frac{m}{2}} \int \frac{dx}{\sqrt{E - U(x)}}$$

$x(t)$
 x_0
 $x_0 = x(t_0)$



$E = E_0$ und Teilchen zw. A und B:

$$\text{Umlaufzeit } T = \sqrt{\frac{2m}{E - U(x)}} \int_{x=x_A}^{x=x_B} \frac{dx}{\sqrt{E - U(x)}}$$

$$E(x=x_{A,B}) = U(x=x_{A,B}) \text{ da kin. Energie} = 0$$

Teilchen mit Masse m im Gravitationsfeld:

$$L = \frac{m}{2} \dot{z}^2 - mgz$$

$t_0 = 0 \Rightarrow z = h$, Teilchen in Ruhe

$$E(t_0) = mg h \\ (= z(t_0))$$

$$t = \sqrt{\frac{m}{2}} \int_{z(t)}^h \frac{dz}{\sqrt{E - mgz}}$$

↗ Vorzeichen umgedreht, da Teilchen nach unten fällt, Lösung aber positiv sein soll

Randbedingung: $E = mg \frac{h}{c}$

$$t = \sqrt{\frac{m}{2}} \int_{z(t)}^h \frac{dz}{\sqrt{mg(h-mgz)}} = \sqrt{\frac{m}{2}} \int_{z(t)}^h \frac{1}{\sqrt{mg}} \frac{dz}{\sqrt{h-2}}$$

$$\frac{d}{dz} (h-z)^{-\frac{1}{2}} = -\frac{1}{2} (h-z)^{-\frac{3}{2}}$$

$$\int dz (h-z)^{-\frac{1}{2}} = \sqrt{\frac{m}{2}} \left(\frac{-2}{\sqrt{mg}} \right) \left[\sqrt{h-2} \right]_{z=z(t)}^{z=h}$$

$$= \sqrt{\frac{2}{g}} (h - z(t)) \Rightarrow z(t) = h - \frac{g}{2} t^2$$

Umlaufbahn eines Pendels:

$$L = \frac{m}{2} \dot{x}^2 - \frac{m}{2} \omega^2 x^2$$

$$T(E) = \sqrt{2m} \int_{x_A(E)}^{x_B(E)} \frac{dx}{\sqrt{E - U(x)}}$$

$$= \sqrt{2m} \int_{x_A}^{x_B} \frac{dx}{\sqrt{E - \frac{m\omega^2 x^2}{2}}}$$

Umkehrpunkte x_A, x_B :

$$E = U(x_A, x_B) = \frac{m\omega^2 x_{A,B}^2}{2}$$

$$\Leftrightarrow x_{A,B} = \pm \sqrt{\frac{2E}{m\omega^2}} = \pm x_0$$

$$\Rightarrow T = \sqrt{2m} \int_{-x_0}^{x_0} \frac{dx}{\sqrt{E - \frac{m\omega^2 x^2}{2}}} = \sqrt{\frac{2m}{E}} \int_{-x_0}^{x_0} \frac{dx}{\sqrt{1 - \frac{x^2}{x_0^2}}} \\ = (x \rightarrow x_0 \xi) = \sqrt{\frac{2m}{E}} x_0 \int_{-1}^{1} \frac{d\xi}{\sqrt{1 - \xi^2}} = (\xi \rightarrow \cos\phi)$$

$$= \int_0^{\pi} d\phi = \frac{2\pi}{\omega} \Rightarrow T = \frac{2\pi}{\omega} \quad (\text{unabhängig von } E)$$

Dreidimensionale Bewegung

① Zwei - Körper - Problem

$$L = \frac{m_1}{2} \dot{\vec{r}}_1^2 + \frac{m_2}{2} \dot{\vec{r}}_2^2 - U(\vec{r}_1 - \vec{r}_2)$$

Potentielle Energie hängt nur von $\vec{r}_1 - \vec{r}_2$ ab

\Rightarrow Schwerpunktskoordinaten

Schwerpunkt: $\vec{R} = \frac{m_1 \vec{r}_1 + m_2 \vec{r}_2}{m_1 + m_2}$

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

$$\Rightarrow \vec{r}_1 = \vec{R} + \frac{m_2}{m_1 + m_2} \vec{r}$$

$$\vec{r}_2 = \vec{R} - \frac{m_1}{m_1 + m_2} \vec{r}$$

Einsetzen in L:

$$\begin{aligned} L &= \frac{m_1 + m_2}{2} \dot{\vec{R}}^2 + \frac{m_1 m_2}{2(m_1 + m_2)} \dot{\vec{r}}^2 - U(\vec{r}) \\ &= \frac{M}{2} \dot{\vec{R}}^2 + \frac{M}{2} \dot{\vec{r}}^2 - U(\vec{r}) \end{aligned}$$

$$M = m_1 + m_2$$

$$\mu = \frac{m_1 m_2}{m_1 + m_2}$$

Lagrange kann in zwei unabhängige Lagrange - Funktionen aufgespalten werden:

$$L_1 = \frac{1}{2} \vec{R}^2$$

$$L_2 = \frac{1}{2} \vec{r}^2 - U(\vec{r})$$

$$\stackrel{\text{II}}{\rightarrow} \vec{R}(t) = \vec{R}_0 + \vec{v}_0 t$$

② Bewegung im Zentralpotential

$$U(\vec{r}) = U(|\vec{r}|) = U(r)$$

\Rightarrow Drehimpuls ist erhalten, da

$$\frac{dL}{dt} = [\vec{r} \times \vec{F}] = 0 \quad \text{erhalten ist}$$

M ist zeitunabhängig

Drehimpuls:

$$M = \vec{r} \times \vec{p}$$

$$\Rightarrow \vec{r} \cdot \vec{M} = 0 \quad \vec{p} \cdot \vec{M} = 0$$

\Rightarrow Bewegung findet in einer Ebene statt

$$L = \frac{m}{2} \dot{r}^2 - U(r)$$

Da Bewegung in Ebene \Rightarrow Polarkoordinaten

$$x = r \cos \phi \quad y = r \sin \phi$$

$$L = \frac{m}{2} \dot{r}^2 + \frac{m}{2} r^2 \dot{\phi}^2 - U(r)$$

↓

Unabhängig von der Zeit und von ϕ

\Rightarrow Energie und Drehimpuls sind erhalten

$$E = \frac{m}{2} \dot{r}^2 + \frac{m}{2} r^2 \dot{\phi}^2 + U(r)$$

$$M = \frac{\partial L}{\partial \dot{\phi}} = mr^2 \dot{\phi} \quad \Leftrightarrow \dot{\phi} = \frac{M}{mr^2}$$

$$\Rightarrow E = \frac{m}{2} \dot{r}^2 + \underbrace{\frac{M^2}{2mr^2}}_{\text{neues effektives Potenzial}} + U(r)$$

$$= \frac{m}{2} \dot{r}^2 + U_{\text{eff}}(r)$$

neues effektives Potenzial

\Rightarrow Bewegung wie ein eindimensionales

Teilchen im Potenzial $U_{\text{eff}}(r)$

Falls $U(r) = 0$ dann $U_{\text{eff}}(r) > 0 \quad \forall r \neq 0$

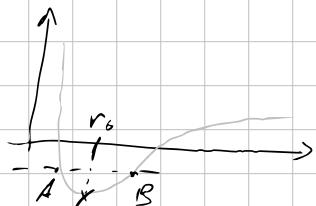
$U_{\text{eff}} = \infty$ bei $r = 0$

\Rightarrow Teilchen immer zw. $r = r_{\min}$ und $r = \infty$

Falls $U(r) < 0$: $\lim_{r \rightarrow 0} U(r) / r^{-n}$

- $n < 2$: Teilchen kann das Kraftzentrum nicht erreichen
- $n > 2$: Teilchen kann das Kraftzentrum erreichen

Falls $U(r)$ ein Minimum hat:



Teilchen kann um das Minimum herum pendeln

Lösen der Bewegungsgleichung von

$$r = r(\rho) = r(\varphi(t))$$

$$\frac{dr}{dt} = \sqrt{\frac{2}{m}(E - U_{\text{eff}}(r))} \quad \frac{d\varphi}{dt} = \frac{M}{mr^2}$$

$$\Rightarrow \frac{dr}{dt} = \frac{m v^2}{\mu} \sqrt{\frac{2}{m} (E - U_{\text{eff}}(r))}$$

$$\Rightarrow p - p_0 = \frac{H}{\sqrt{2m}} \int_{r'}^r \frac{dr'}{r'^2 \sqrt{E - U_{\text{eff}}(r')}} = \Delta p$$

Falls $\Delta p = 2\pi \frac{n_1}{n_2}$: Trajektorie geschlossen

n_1

2 ganze Zahlen $\in \mathbb{N}$

offene Trajektorie: Teilchen wird nach unendlicher Zeit jeden Punkt auf der $r-p$ -Ebene mit $r_A \leq r \leq r_B$ mind. einmal besuchen.

Nur in den Potenzen

$$U(r) = -\frac{k}{r}$$

$$U(r) = k r^2$$

Sind alle endlichen Trajektorien geschlossen.

(3) Kepler - Problem

$$U(r) = -\frac{\alpha}{r}$$

α positiv \rightarrow anziehend

α negativ \rightarrow abstoßend

α positiv \Rightarrow Potential hat ein Minimum

$$U_{\text{eff}}(r) = \frac{p^2}{2mr^2} - \frac{\alpha}{r}$$

$$\frac{dU_{\text{eff}}}{dr} = 0 \Rightarrow r_0 = \frac{p^2}{m\alpha}$$

$$U_{\text{eff}}(r_0) = U_{\text{min}} = -\frac{\alpha}{r_0} = -\frac{m\alpha^2}{2p^2}$$

ist die minimale potentielle Energie

$\blacktriangleright E = U_{\text{eff}}(r_0) \Rightarrow$ Trajektorie ist ein Kreis

$$\dot{\varphi} = \frac{p}{mr_0^2} = \frac{m\omega^2}{p^2} \Rightarrow T = \frac{2\pi}{\dot{\varphi}} = \frac{2\pi m r_0^2}{p^2} = \frac{2\pi m^3}{m\alpha^2} = \hat{\omega} \sqrt{\frac{m}{2E}}$$

► $U_{\min} < E < 0$: Teilchen dreht sich um das Kraftzentrum und pendelt zwischen den Radien r_A, r_B

$$P - P_0 = \frac{m}{\sqrt{2m}} \int^r \frac{dr'}{\sqrt{r'^2 - \sqrt{E - U_{\text{eff}}(r')}}}$$

... viel rechnen...

$$r = \frac{p}{1 + e \cos \varphi}$$

$$P = \frac{p^2}{m \omega}$$

$$e = \sqrt{1 + \frac{2EM^2}{m\omega^2}}$$

$e < 1$, weil Energie E für endliche Bewegungen negativ ist.

Umlaufzeit: $T = \frac{p^2 m}{M} \int_0^{2\pi} \frac{dp}{(1 + e \cos \varphi)^2}$

$$T = \frac{2\pi p^2 m}{M(1 - e^2)^{3/2}} = \tilde{r} \propto \sqrt{\frac{m}{2(E)}}$$

► $E > 0$: Teilchen kommt aus dem Unendlichen an und verschwindet im Unendlichen

$$r = \frac{p}{1 + e \cos \varphi} \text{ ist mit } e > 1 \text{ eine Hyperbel}$$

Runge - Lenz - Vektor:

$$U(r) = -\frac{\alpha}{r}$$

$$\Rightarrow \vec{A} = [\vec{p} \times \vec{r}] - m\alpha \frac{\vec{r}}{r}$$

ist eine Erhaltungsgröße

Strahlung von Teilchen

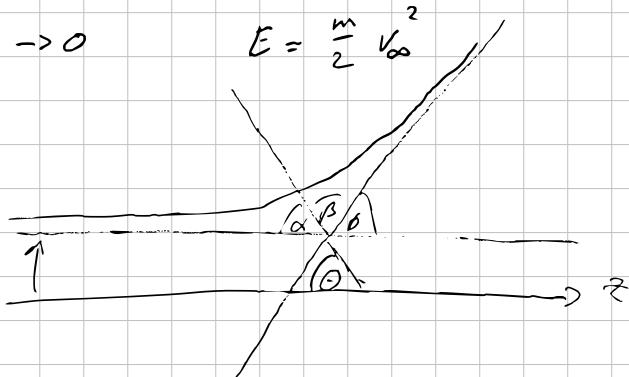
Zentralpotential \Rightarrow Energie & Drehimpuls erhalten

$$\lim_{r \rightarrow \infty} U(r) \rightarrow 0$$

$$E = \frac{m}{2} v_\infty^2$$

$$\vec{r} = z \vec{e}_z + \vec{p}$$

$$\vec{e}_z \cdot \vec{p} = 0$$



Wellige Schwingungen:

① Freie Schwingung

=> treten fast überall in der Nähe von Gleichgewichten auf

$$L = \frac{m}{2} \dot{x}^2 - U(x)$$

$U(x)$ hat ein Minimum bei $x = x_0$

$$x = x_0 + \xi$$

$$\Rightarrow L = \frac{m}{2} \dot{\xi}^2 - U(x_0 + \xi)$$

Taylor-Entwicklung

$$U(x_0 + \xi) \approx U(x_0) + \frac{dU}{dx} \Big|_{x=x_0} \xi + \frac{1}{2!} \frac{d^2U}{dx^2} \Big|_{x=x_0} \xi^2 + O(\xi^3)$$

\sim

=> da Minimum bei x_0

$$\Rightarrow L = \frac{m}{2} \dot{\xi}^2 - \frac{k}{2} \xi^2$$

$$k = \frac{d^2U}{dx^2} \Big|_{x=x_0}$$

$k > 0$, da bei x_0 ein Minimum vorliegt

Physik des starren Körpers

Rotation: $\vec{\omega} = \frac{d\vec{\phi}}{dt}$

Bei einer Drehung: $d\vec{r} = d\vec{\phi} \times \vec{r}$

$$d\vec{\phi} = d\phi \vec{n} \text{ mit Drehachse } \vec{n}$$

Kinetische Energie:

$$\bar{T} = T_1 + T_2 + T_3$$

$$T_1 = \sum_{i=1}^N m_i \vec{v}_c^2 = \frac{M}{2} \vec{V}_c^2$$

$$T_2 = \sum_{i=1}^N m_i \vec{v}_c \cdot [\vec{\omega} \times \vec{r}_i] = \vec{V}_c \cdot [\vec{\omega} \times \sum_{i=1}^N m_i \vec{r}_i] = 0$$

$$T_3 = \sum_{i=1}^N m_i [\vec{\omega} \times \vec{r}_i] = \frac{I_{\alpha\beta} \omega_\alpha \omega_\beta}{2}$$

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