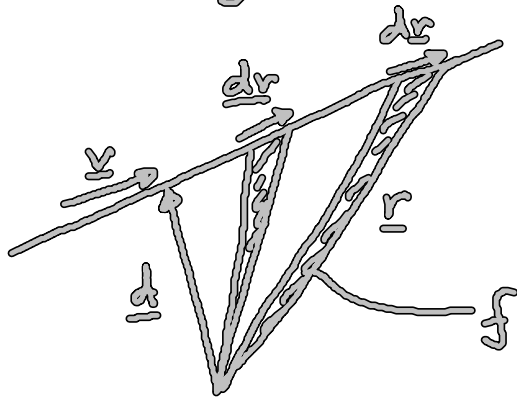


- Flächensatz gilt insbes. für gleichförmige Bewegung

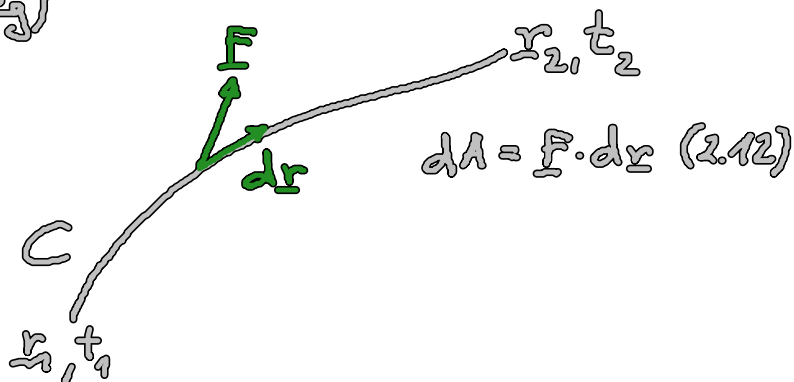


$$\underline{r} = \underline{d} + \underline{v}t$$

$$\begin{aligned} f &\sim |\underline{r} \times d\underline{r}| = |(\underline{d} + \underline{v}t) \times \underline{v}dt| \\ &= |\underline{d} \times \underline{v}dt|, \text{ unabh. von } t! \\ &= \text{Seitenlänge} \times \text{Höhe} \end{aligned}$$

2.4. Energieerhaltung

a) Arbeit (Kraft \times Weg)



• Def:

$$\begin{aligned} A_{12}(C) &= \int_{r_1, C}^{r_2} dA = \int_{r_1, C}^{r_2} \underline{F}(r, \dot{r}, t) \cdot d\underline{r} \\ &= \int_{t_1, C}^{t_2} \underline{F}(r(t), \dot{r}(t), t) \cdot \dot{r}(t) dt \end{aligned} \quad (2.13)$$

... Arbeit, die Kraftfeld \underline{F} am Massepkt. verrichtet, wenn er sich von r_1 nach r_2 bewegt.

• Einheit: $[A_{12}] = \text{Joule} = \text{Nm}$

• Def:

Leistung = geleistete Arbeit pro Zeiteinheit:

$$N = \frac{dA}{dt} = \underline{F} \cdot \dot{\underline{r}} \quad (2.14)$$

b) Kinetische Energie & Kräfte

• 2. Newton $\cdot \underline{\dot{r}} \rightarrow m \underline{\ddot{r}} \cdot \underline{\dot{r}} = \underline{F} \cdot \underline{\dot{r}}$

$$\rightarrow \boxed{\frac{d}{dt} \left(\frac{m \dot{r}^2}{2} \right) = \underline{F} \cdot \underline{\dot{r}} = N} \quad (2.15)$$

• Leistung ändert \dot{r} !

Def. $\boxed{\text{Kinetische Energie: } T = \frac{m}{2} \dot{r}^2} \quad (2.16)$

• Integriere: $\int_{t_1}^{t_2} (2.15) dt \rightarrow \boxed{T(t_2) - T(t_1) \stackrel{(2.15)}{=} A_{12}(C)} \quad (2.17)$

... verrichtete Arbeit geht in kinet. Energie!

• Zerlege:

$$\boxed{\underline{F} = \underline{F}_{\text{kons}} + \underline{F}_{\text{diss}}} \quad (2.18)$$

konservative dissipative Kraft
(Reibungs-)

erzeugen Wärme \rightarrow mechan. Energie geht verloren

c) konservative Kräfte

$\boxed{\text{ändern die Gesamtenergie (mechanische) des Masspunkts. nicht.}}$

• Spezialfall: Lorentz-Kraft $\underline{F}_L = q (\underline{v} \times \underline{B})$  $\underline{F}_L \perp \underline{v} \xrightarrow{(2.15)} N=0 \rightarrow T = \text{konst.}$ (2.19)

• konservative Kraft im engeren Sinne:

Def. $\underline{F}_{\text{kons}}$ besitzt ein Potential $U(\underline{r})$, so daß gilt:

$$\boxed{\underline{F}_{\text{kons}} = - \text{grad } U(\underline{r})} \quad (2.20)$$

(keine Abh. von \dot{r}, t)

[Erinnerung: $dU = \text{grad } U \cdot d\mathbf{r} = \nabla U(\mathbf{r}) \cdot d\mathbf{r}$
 ∇ Nabla-Operator

Kartes. Koordinaten: $dU = \frac{\partial U}{\partial x} dx + \frac{\partial U}{\partial y} dy + \frac{\partial U}{\partial z} dz$

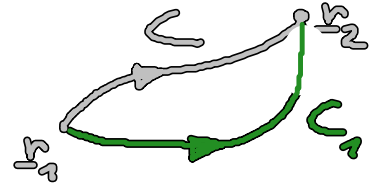
$\text{grad } U = \nabla U = \frac{\partial U}{\partial x} \mathbf{e}_x + \frac{\partial U}{\partial y} \mathbf{e}_y + \frac{\partial U}{\partial z} \mathbf{e}_z$

$\nabla U \perp$ Äquipotentiallinien: $U(\mathbf{r}) = \text{const.}$

• Bemerkungen:

(i) verrichtete Arbeit von \mathbf{F}_{kons} :

$$A_{12}(C) = \int_C \mathbf{F}_{\text{kons}} \cdot d\mathbf{r}$$



$$\stackrel{(2.20)}{=} - \int_C \text{grad } U \cdot d\mathbf{r} = - \int_C dU$$

$$\rightarrow A_{12}(C) = -[U(\mathbf{r}_2) - U(\mathbf{r}_1)] \quad (2.21)$$

\rightarrow Arbeit ist unabhängig vom Weg in konservativen Kraftfeldern!

\rightarrow geschlossene Wege: $\Theta = C - C_1$

$$A(\Theta) = 0 \quad (2.22)$$

(ii) Existenz eines Potentials: (vgl. MIP Kap 6.6)

$$\text{rot } \mathbf{F} = 0 \stackrel{\text{"genau dann"}}{\iff} \mathbf{F} = -\text{grad } U(\mathbf{r}) \quad (2.23)$$

im einfach zusammenhängenden Gebiet

[Erinnerung: $\text{rot } \underline{F} = \underline{D} \times \underline{F}$
 kartesische Koordin. $(\underline{D} \times \underline{F})_i = \varepsilon_{ijk} \frac{\partial}{\partial x_j} F_k$ ^{$i,j,k = 1,2,3$}

Beweis: (\rightarrow) Satz von Stokes & weitere Überlegungen
 (\leftarrow) $[(\underline{D} \times \underline{F})]_i = -\varepsilon_{ijk} \frac{\partial}{\partial x_j} \frac{\partial}{\partial x_k} U(\underline{r}) = 0!$

d) Energieerhaltung

• Verwende: $\underline{F}_{\text{kons}}: \dot{\underline{r}} = -\text{grad } U \cdot \frac{d\underline{r}}{dt} = -\frac{dU(\underline{r})}{dt}$ (2.24)

in (2.15)

$$\frac{d}{dt} \left[\frac{m\dot{\underline{r}}^2}{2} + U(\underline{r}) \right] = \underline{F}_{\text{diss}} \cdot \dot{\underline{r}} \quad (2.25)$$

$$\frac{d}{dt} \left(\frac{m\dot{\underline{r}}^2}{2} \right) = \underline{F} \cdot \dot{\underline{r}}$$

• nur konservative Kräfte ($\underline{F}_{\text{diss}} = 0$):

$$(2.25): \frac{d}{dt} \dots = 0 \quad \frac{m\dot{\underline{r}}^2}{2} + U(\underline{r}) = E = \text{konst.} \quad (2.26)$$

... Energieerhaltungssatz

Def: $U(\underline{r})$... potentielle Energie (2.27)
 E ... Gesamtenergie

↳ konservativ ... Energieerhaltend

Bsp: fallendes Objekt

• $F_{diss} \neq 0$

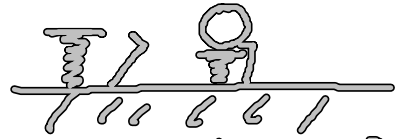
mechan. Energie (T+U)

Umwandlung in Wärmeenergie (Bsp: Reibung) „Dissipation“

Bsp:



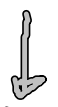
Austausch mit Umgebung durch (zeitabh.) Kräfte



Abgabe von $E = T + U$ an Feder!

• Schlussbemerkung

$m \ddot{r} = F \dots$ Dgl. 2. Ordnung in t



Erhaltungssätze: $E(r, \dot{r}), p, L \dots$ Dgl. 1. Ordnung in t

→ erste Integrale der Bewegung

• Anwendung: Trifft Meteor die Erde? nur mit EES $L = konst.$

→ Übungen

Lösbar

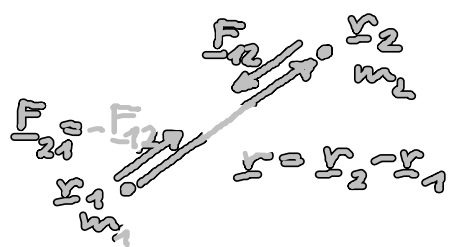
3. Katalog der Kräfte

3.1. Konservative Kräfte

a) Newton'sche Gravitationskraft

$$\underline{\underline{F_{12} = -\gamma \frac{m_1 m_2}{r^2} \frac{\underline{r}}{r}} \quad (3.1)}$$

\underline{e}_r



- Gravitationskonstante: $\gamma = 6,670 \cdot 10^{-11} \frac{\text{m}^3}{\text{kg s}^2}$
- Fernwirkungspunkt
- Anwendung: Keplerproblem

• $U(\underline{r})$? Trick: $\underline{\nabla} U(r) = \frac{\partial U}{\partial r} \underline{\nabla} r = \frac{\partial U}{\partial r} \underline{e}_r$ (3.2)

$$\underline{\nabla} r = \underline{e}_r = \underline{\nabla} \sqrt{x^2 + y^2 + z^2} = \frac{\underline{r}}{r}$$

$$\underline{F}_{12} = -\text{grad } U(\underline{r})!$$

→

$$\underline{\underline{U(r) = -\gamma \frac{m_1 m_2}{r}} \quad (3.3)}$$

... weitreichende Wechselwirkung

$$U(r) \sim \frac{1}{r^n}, \quad n=1!$$

• Feld-/Nahwirkungspunkt:

Gravitationspotential, von m_1 erzeugt: $\varphi(\underline{r}) = -\gamma \frac{m_1}{r}$ (3.4)

pot. Energie von m_2 in $\varphi(\underline{r})$: $U(\underline{r}) = m_2 \varphi(\underline{r})$ (3.5)

$$\underline{F}_{12} = -m_2 \text{grad } \varphi(\underline{r}) \quad (3.6)$$

„Nahwirkungspunkt“

ART: m_1 bewegen → Gravitationswellen in $\varphi(\underline{r}, t) =$
Wellen in der Raumzeit