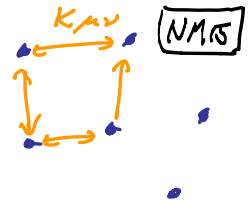


System von Massenpunkten

(U3) 22.4.08



(N2)

$$m_\nu \ddot{\vec{r}}_\nu = \vec{K}_\nu$$

(1) $\nu=1, \dots, N$

$$\vec{K}_\nu = \underbrace{\vec{K}_\nu^{(a)}}_{\text{äußeren Kräfte}} +$$

$$\sum_{\mu=1, \dots, N, \mu \neq \nu} \underbrace{\vec{K}_{\nu\mu}^{(i)}}_{\text{von } m_\mu \text{ auf } m_\nu \text{ ausgeübte "innere" Kraft}} \quad (2)$$

Def: Schwerpunkt (SP)

$$\vec{R} = \frac{1}{M} \sum_\nu m_\nu \vec{r}_\nu \quad (3)$$

$$\uparrow M = \sum_\nu m_\nu = \text{Gesamtmasse}$$

$$M \ddot{\vec{R}} = \sum_\nu m_\nu \ddot{\vec{r}}_\nu \stackrel{(2)}{=} \sum_\nu \vec{K}_\nu^{(a)} + \sum_\nu \left(\sum_{\mu \neq \nu} \vec{K}_{\nu\mu} \right) \stackrel{!}{=} 0 \quad (4)$$

NM16

deun

$$S = \sum_\nu \sum_{\mu \neq \nu} K_{\mu\nu} \stackrel{\text{Umkehren: } \nu \leftrightarrow \mu}{=} \sum_{\mu} \sum_{\nu \neq \mu} K_{\nu\mu} \stackrel{\uparrow}{=} \sum_{\nu} \sum_{\mu \neq \nu} K_{\nu\mu} = - \sum_{\nu} \sum_{\mu \neq \nu} K_{\mu\nu} \quad (1)$$

$$S = -S \Rightarrow S=0$$

vertausche Reihenfolge der Summe

$$\Rightarrow (16.4) \quad M \ddot{\vec{R}} = \sum_\nu \vec{K}_\nu^{(a)} = \vec{K} = \text{gesamte äußere Kraft} \quad (2)$$

SP verhält sich so wie ein Partikel mit Masse M , Ortsvektor $\vec{R}$, unter Einfluß äußeren Kraft $\vec{K}$, unabhängig von inneren Kräften

Es ist oft sinnvoll, SP so zu wählen dass Schwerpunktsimpuls = 0:
dieses Bezugssystem heißt "SP-System"

Def: SP-Drehimpuls

$$\vec{L} \stackrel{(8.3)}{=} \sum_v \vec{r}_v \times m_v \dot{\vec{r}}_v$$

(1) NM17

Def: Externes Drehmoment

$$\vec{M} \stackrel{(8.4)}{=} \sum_v \vec{r}_v \times \vec{K}_v^{(a)}$$

(2)

(1) : $\frac{d}{dt} \vec{L} = 0 + \sum_v \vec{r}_v \times m_v \underbrace{\ddot{\vec{r}}_v}_{\vec{K}_v}$ (3)

$$\stackrel{(15.2)}{=} \sum_v \vec{r}_v \times \vec{K}^{(a)} + \sum_v \vec{r}_v \times \underbrace{\sum_{\mu \neq v} \vec{K}_{v\mu}^{(i)}}_{\substack{\mu \leftrightarrow v \\ = \sum_v \sum_{\mu \neq v} \vec{r}_\mu \times \vec{K}_{\mu v}^{(i)} \\ = - \sum_v \sum_{\mu \neq v} \vec{r}_\mu \times \vec{K}_{\mu v}^{(i)} \\ = \frac{1}{2} \sum_v \sum_{\mu \neq v} (\vec{r}_v - \vec{r}_\mu) \times \vec{K}_{\mu v}^{(i)} \stackrel{(N3)}{=} 0}}$$
 (4)

$$\stackrel{(7.2)}{=} \vec{M}_{tot}$$

$\Rightarrow \boxed{\dot{\vec{L}} = \vec{M}_{tot}}$ (5)

(wie (9.2) für einzelnen Massenpunkt)

Drehimpulserhaltung:

$$\vec{M}_{tot} = 0 \Rightarrow \vec{L} = konst$$
 (6)

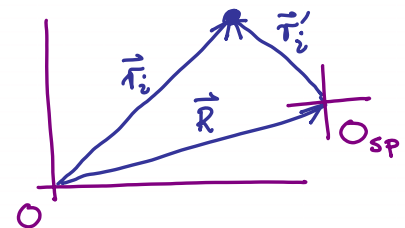
Transformation ins SP-System

NM18

Schreibe

$$\vec{r}_v = \vec{R} + \vec{r}_v' \quad (1)$$

SP- $\left\{ \begin{array}{l} \text{Ort} \rightarrow \text{Ortsvektor} \\ \text{Geschw.} \rightarrow \text{Geschw.} \end{array} \right\}$ im SP-System



$$\frac{d}{dt} (1) \quad \vec{v}_v = \vec{v} + \vec{v}' \quad (2)$$

Transformiere ins SP-System:

wähle O_{sp} so, dass: $\vec{R}' = \sum_v m_v \vec{r}_v' = 0$ (3)
(SP-Koorindate im SP-System = 0)

und $\dot{\vec{R}}' = \sum_v m_v \dot{\vec{r}}_v' = 0$ (SP ruht im SP-System) (4)

Gesamtimpuls:

$$\vec{P} = \sum_v m_v \dot{\vec{r}}_v = \sum_v m_v (\dot{\vec{R}} + \dot{\vec{r}}_v') \quad (5)$$

$$= M \vec{R} + \underbrace{\sum_v m_v \dot{\vec{r}}_v'}_{\substack{(4) \\ = 0}} = 0 \quad (6)$$

$\Rightarrow$ Gesamtimpuls = Schwerpunktimpuls

Gesamtdrehimpuls:

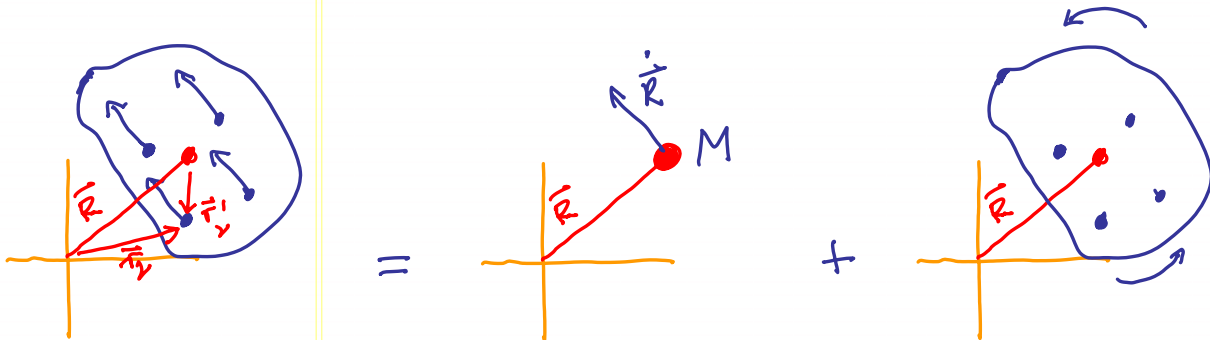
$$\vec{L} = \sum_v \vec{r}_v \times m_v \dot{\vec{r}}_v$$

(1) NM19

$$= \sum_v (\overset{(1)}{\vec{R}} + \overset{(2)}{\vec{r}}'_v) \times m_v (\overset{(3)}{\dot{\vec{R}}} + \overset{(4)}{\dot{\vec{r}}}'_v) \quad (2)$$

$$= \overset{(1)(2)}{\vec{R}} \times M \overset{(3)}{\dot{\vec{R}}} + \overset{(2)(3)}{(18 \cdot 4)} + \overset{(1)(4)}{(18 \cdot 3)} + \overset{(2)(4)}{\sum_v \vec{r}}'_v \times \vec{p}'_v \quad (3) \quad (N \cdot 2)$$

Gesamtdrehimpuls um O = Dreimpuls (um O) einer Punktmasse M am SP-Ort R,
+ Derimpuls der Teilchen um den SP O' am SP-Ort R



Erhaltungssätze (zum Ersten) [nach S. Kehrlein]

22.4.07

ESI

Def: "Abgeschlossenes System": hat keine Wechselwirkung mit Massenpunkten ausserhalb des Systems.

Betrachte abg. S. aus N Massenpunkten, beschrieben durch Pot. $V(\vec{r}_1, \dots, \vec{r}_N)$

Kraft auf Massenpunkt v

in Richtung $i = 1, 2, 3$
 $= x, y, z$

$$F_{vi} = - \frac{\partial V}{\partial r_{vi}} = \partial_{vi} V \quad (1)$$

Bsp: Gravitationspot.
für N Körper:

$$V(\vec{r}_1, \dots, \vec{r}_N) = -G \sum_{v < \mu} \frac{m_v m_\mu}{|\vec{r}_v - \vec{r}_\mu|} \quad (2)$$

keine Doppelzählung!

= Summe aus "Zweikörperpotentialen"

Satz:

Ein abgeschlossenes System sei durch ein Potential $V(\vec{r}_1, \dots, \vec{r}_N)$ beschrieben. Falls V nicht explizit von der Zeit abhängt ("V invariant unter Zeitverschiebungen $t \rightarrow t + t_0$ " "Homogenität der Zeit"), ist Gesamtenergie zeitlich konstant.

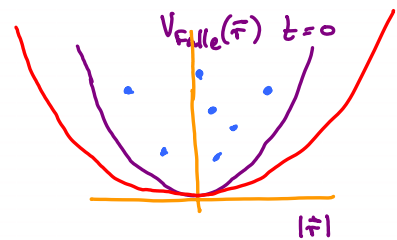
ES2

Bemerkung: "

Homogenität der Zeit" bedeutet: keine "absolute" Zeit ist ausgezeichnet. z.B.: 2 Beobachter in unterschiedl. Inertialsystemen mit verschiedenem Zeitursprung sehen die gleichen Naturgesetze.

Gegenbeispiel: Atome in optischer Falle,

$$\text{mit } V = V(\vec{r}_1, \dots, \vec{r}_N, t) + \sum_{\nu < \mu} V_{\text{int}}(\vec{r}_\nu - \vec{r}_\mu) \\ = \sum_{\nu=1}^N \frac{1}{2} k(t) \vec{r}_\nu^2$$



(Pot. öffnet sich als Fkt. v. t)

Beweis:

ES3

Gesamtenergie:

$$E \stackrel{\text{def}}{=} \sum_{\nu=1}^N \frac{m_\nu}{2} (\dot{\vec{r}}_\nu)^2 + V(\vec{r}_1, \dots, \vec{r}_N) \quad (1)$$

$$\partial_t(1): \quad \frac{dE}{dt} = \sum_{\nu=1}^N m_\nu \dot{\vec{r}}_\nu \cdot \ddot{\vec{r}}_\nu + \sum_{\nu=1}^N \underbrace{\sum_{i=1}^3 \frac{\partial V}{\partial r_{\nu i}} \frac{\partial r_{\nu i}}{dt}}_{\substack{\vec{\nabla}_\nu V \cdot \dot{\vec{r}}_\nu \\ - \vec{F}_\nu}} \quad (2)$$

$$= \sum_{\nu=1}^N \dot{\vec{r}}_\nu \cdot (m_\nu \ddot{\vec{r}}_\nu - \vec{F}_\nu) \stackrel{(N2)}{=} 0 \quad \checkmark \quad (3)$$

Satz:

Ein abgeschlossenes System sei durch ein Potential $V(\vec{r}_1, \dots, \vec{r}_N)$ beschrieben. Falls V invariant unter Verschiebungen um beliebigen Vektor $\vec{a}$ ist,

ES4

$$V(\vec{r}_1, \dots, \vec{r}_N) = V(\vec{r}_1 + \vec{a}, \dots, \vec{r}_N + \vec{a}) \quad (1)$$

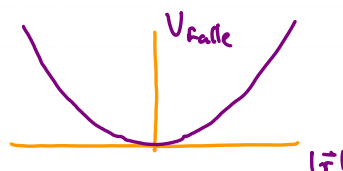
("Homogenität des Raums"), ist Gesamtimpuls zeitlich konstant:

$$\vec{P} = \sum_{\nu=1}^N \vec{p}_{\nu} = \text{konst.} \quad (2)$$

Bemerkung (i):

Homogenität des Raums: kein Punkt im Raum ist ausgezeichnet.

Gegenbeispiel: Atome in optischer Falle:



Bemerkung (ii):

Bedingung für 2-Teilchen NW, dass Pot. nur von Ortsdifferenzen abhängt, z.B. Grav. Pot:

ES5

$$V(\vec{r}_1, \vec{r}_2) = V(\vec{r}_1 - \vec{r}_2) = V(\vec{r}_1 + \vec{a} - (\vec{r}_2 + \vec{a})) \quad (1)$$

Beweis:

$$\partial_{a_i} (4.1): \quad 0 = \partial_{a_i} V(\vec{r}_1, \dots, \vec{r}_N) = \partial_{a_i} V(\vec{r}_1 + \vec{a}, \dots, \vec{r}_N + \vec{a}) \quad (2)$$

$$= \sum_{\nu=1}^N \underbrace{\sum_i \frac{\partial V}{\partial r_{\nu i}}}_{-F_{\nu i}} \underbrace{\frac{\partial (r_{\nu i} + a_i)}{\partial a_i}}_{=1} \quad (3)$$

$$\Rightarrow 0 = \sum_{\nu=1}^N \vec{F}_{\nu} \stackrel{(N2)}{=} \frac{d}{dt} \underbrace{\sum_{\nu=1}^N \vec{p}_{\nu}}_{\text{Gesamtimpuls: } \vec{P}_{\text{Tot}}} \rightarrow \boxed{\vec{P}_{\text{tot}} = 0} \quad (4)$$

Explizit: $\frac{\partial r_i}{\partial r_j} = \delta_{ij}$

Beweis:

$$\frac{\partial x}{\partial x} = 1$$

$$\frac{\partial x}{\partial y} = 0$$

$$\frac{\partial x}{\partial z} = 0$$

$$\frac{\partial y}{\partial x} = 0$$

$$\frac{\partial y}{\partial y} = 1$$

$$\frac{\partial y}{\partial z} = 0$$

$$\frac{\partial z}{\partial x} = 0$$

$$\frac{\partial z}{\partial y} = 0$$

$$\frac{\partial z}{\partial z} = 1$$

$$\frac{\partial r_i}{\partial r_j} = \delta_{ij} = \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix}_{ij}$$

$$= \begin{cases} 1 & \text{wenn } i=j \\ 0 & \text{ansonsten} \end{cases}$$

Folgerung: Schwerpunkt eines abgeschlossenen Systems mit Eigenschaft (4.1) bewegt sich gleichförmig, mit Geschw. $\vec{P}/M$, wobei $M = \sum_{\nu=1}^N m_{\nu}$ = Gesamtmasse.

Beweis: Schwerpunkt $\vec{R}(t) \stackrel{\text{def}}{=} \frac{1}{M} \sum_{\nu=1}^N m_{\nu} \vec{r}_{\nu}$ (1)

(1)

$$\dot{\vec{R}} = \frac{1}{M} \sum_{\nu=1}^N m_{\nu} \dot{\vec{r}}_{\nu} = \frac{\vec{P}_{\text{tot}}}{M} = \text{konst.}$$

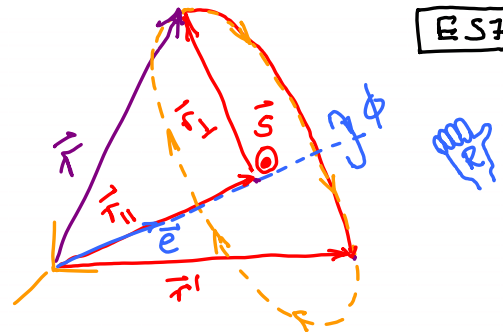
Nächster Schritt: Konsequenz der Isotropie des Raums?

Vorher ...

Mathematischer Exkurs über Drehungen

ES7

Drehe den Vektor $\vec{r}$ um einen Winkel ϕ (gegenuhri.)
parallel zu einer Achse $\hat{e}$, mit $|\hat{e}| = 1$.
In welchen Vektor $\vec{r}'$ geht $\vec{r}$ über?
(Sog. aktive Transf.)



Zerlege $\vec{r}$
bezüglich $\hat{e}$:

$$\vec{r} = \vec{r}_{\parallel} + \vec{r}_{\perp} \quad (1)$$

Siehe Blatt 1 }
Beispielaufgabe 1

$$= \hat{e}(\hat{e} \cdot \vec{r}) + \underbrace{(\hat{e} \times \vec{r}) \times \hat{e}}_{\equiv \vec{S}} \quad (2)$$

Schreibe:

$$\vec{S} = \hat{e} \times \vec{r} \quad (3)$$

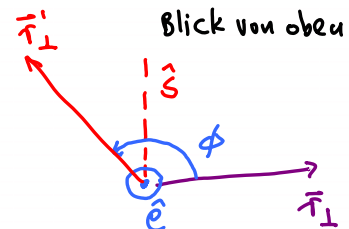
mit

$$\vec{r}_{\perp} = \vec{S} \times \hat{e} \quad (4)$$

Rotierter Vektor:

$$\vec{r}' = \vec{r}_{\parallel} + \vec{r}'_{\perp} \quad (5)$$

$$\vec{r}'_{\perp} = \vec{r}_{\perp} \cos \phi + \vec{S} \sin \phi \quad (6)$$



Rechte Hand: $\vec{r}_{\perp} = \vec{S} \times \hat{e}$

$\vec{r}_{\perp} \equiv$ Daumen
 $\vec{S} \equiv$ Zeigefinger
 $\hat{e} \equiv$ Mittelfinger

Endergebnis für
rotierten Vektor:

$$\vec{r}' = \vec{r} \cos \phi + (1 - \cos \phi) \hat{e}(\hat{e} \cdot \vec{r}) + \hat{e} \times \vec{r} \sin \phi \quad (3)$$

Infinitesimale
Drehung um $d\phi$:

$\phi \rightarrow 0$:

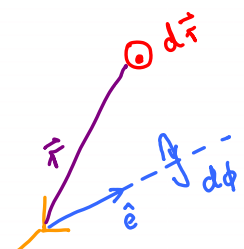
$\cos \phi \rightarrow$

$\sin \phi \rightarrow$

$$\vec{r}' = \vec{r} + \underbrace{d\phi \hat{e}}_{\equiv d\vec{\omega}} \times \vec{r} \quad (4)$$

$$d\vec{\omega} \stackrel{\text{def}}{=} d\phi \hat{e} \quad (5)$$

Dann $d\vec{r} \stackrel{\text{def}}{=} \vec{r}' - \vec{r} = d\vec{\omega} \times \vec{r} \quad (6)$



Logisch:

für infinitesimale Drehung ist Änderung v. $\vec{r}$
zum Ausgangsvektor $\vec{r}$

Ende math. Exkurs.

ES8

$$\vec{r}' \stackrel{(1.5)(1.6)}{=} \vec{r}_{\parallel} + \vec{r}_{\perp} \cos \phi + \vec{S} \sin \phi \quad (1)$$

$$\stackrel{(7.1a)}{=} \hat{e}(\hat{e} \cdot \vec{r}) + \stackrel{(7.4)}{\vec{S} \times \hat{e}} \cos \phi + \stackrel{(7.3)}{\hat{e} \times \vec{r}} \sin \phi \quad (2)$$

Def:

Drehimpuls eines Teilchens bezüglich Ursprung: $\vec{L} \stackrel{\text{def}}{=} \vec{r} \times \vec{p}$

ES9
(1)

Def:

Drehmoment, das auf Teilchen wirkt: $\vec{M} = \vec{r} \times \vec{F}$

(2)

Satz:

Ein abgeschlossenes System sei durch ein Potential $V(\vec{r}_1, \dots, \vec{r}_N)$ beschrieben. Falls V invariant unter Drehungen um den Ursprung ist,

$$V(\vec{r}_1, \dots, \vec{r}_N) = V(\vec{r}'_1, \dots, \vec{r}'_N) \quad \text{gleiche Transf. (8.2) für alle } N \text{ Vektoren}$$

(3)

("Isotropie des Raumes"), dann ist Gesamt Drehimpuls bezüglich des Ursprungs, $\vec{L} = \sum_{v=1}^N \vec{r}_v \times \vec{p}_v$, zeitlich erhalten.

Bem:

Verallg. für Drehung um anderen Punkt ist offensichtlich.

ES10

Beweis:

Betrachte inf. Drehung $d\phi$ um Einheitsvektor $\hat{e}$:

(8.6)

$$\vec{r}' = \vec{r} + d\vec{\omega} \times \vec{r} = \vec{r} + d\phi \hat{e} \times \vec{r} \quad (1)$$

$\frac{d}{d\phi}$ (9.3):

$$0 = \frac{d}{d\phi} V(\vec{r}_1, \dots, \vec{r}_N) = \left[\frac{d}{d\phi} V(\vec{r}'_1, \dots, \vec{r}'_N) \right]_{\phi=0} \quad \text{gilt für alle } \phi, \text{ (2) also auch für } \phi=0$$

$$= \sum_{v=1}^N \left[\frac{\partial V}{\partial \vec{r}'_v} \cdot \frac{\partial \vec{r}'_v}{\partial \phi} \right]_{\phi=0} \quad (3)$$

$$= \sum_{v=1}^N \underbrace{\vec{\nabla}_v V}_{= \vec{F}_v} \cdot (\hat{e} \times \vec{r}_v) \quad (4)$$

$$= - \sum_{v=1}^N \hat{e} \cdot (\vec{r}_v \times \vec{F}_v) \quad (5)$$

$\hat{e}$ ist beliebig $\Rightarrow$

$$0 \stackrel{(5)}{=} \sum_{v=1}^N \vec{r}_v \times \vec{F}_v = \vec{M} \quad \leftarrow \begin{cases} \text{Gesamtdrehmoment} \\ \text{verschwindet} \end{cases} \quad (5)$$

Folglich: (9.1)

$$\begin{aligned} \frac{d}{dt} \vec{L} &= \sum_v \underbrace{\dot{\vec{r}}_v \times \dot{\vec{p}}_v}_{\dot{\vec{r}}_v \times m_v \dot{\vec{r}}_v = 0} + \sum_v \vec{r}_v \times \dot{\vec{p}}_v \\ &\stackrel{(N2)}{=} \sum_v \vec{r}_v \times \vec{F}_v \stackrel{(0.5)}{=} 0 \quad \square \end{aligned}$$

ES11
(1)

Bemerkung (i):

2-Teilchenpotentiale die nur vom Abstand abhängen (und nicht von ihrer Orientierung relativ zueinander) sind isotrop.

Bsp:

Grav. Pot: $U(\vec{r}_1, \vec{r}_2) \propto \frac{1}{|\vec{r}_1 - \vec{r}_2|}$ (3)

Def:

Eine "Zentralkraft" wirkt immer in Richtung der Verbindungsgerade zweier Massenpunkte: $\vec{F}_{\mu\nu} \parallel \vec{r}_\mu - \vec{r}_\nu$ (4)

Folgerung:

Für Zentralkräfte gilt Drehimpulserhaltung, denn $\vec{M} = 0$:

Gesamt-Drehmoment
v. Teilchen ν und μ :

$$\begin{aligned} \vec{M} &= \vec{r}_\nu \times \vec{F}_{\nu\mu} + \vec{r}_\mu \times \vec{F}_{\mu\nu} \\ &\stackrel{(N3)}{=} (\vec{r}_\nu - \vec{r}_\mu) \times \vec{F}_{\mu\nu} = 0 \Rightarrow \dot{\vec{L}} = 0 \Rightarrow \vec{L} = \text{const.} \end{aligned} \quad (5)$$

Bem (ii)

Beweis:

$\Rightarrow$ Kraft:

Isotrope 2-Teilchenpotentiale führen zu Zentralkräften

$$V(\vec{r}) = f(|\vec{r}|) \quad \text{hängt nur vom Abstand ab.}$$

$$\vec{F} = -\nabla V(\vec{r}) = -\sum_{i=1}^3 \frac{\partial V}{\partial r_i} \hat{e}_i \quad (1)$$

$$\left[\begin{aligned} r &= [\vec{r}_1^2 + \vec{r}_2^2 + \vec{r}_3^2]^{1/2} \\ \frac{\partial r}{\partial r_1} &= \frac{r_1}{[\vec{r}_1^2 + \vec{r}_2^2 + \vec{r}_3^2]^{1/2}} \\ &= \frac{r_1}{r} \end{aligned} \right]$$

$$\begin{aligned} &= -\sum_{i=1}^3 \frac{\partial f(r)}{\partial r} \underbrace{\frac{\partial r}{\partial r_i}}_{\frac{r_i}{r}} \hat{e}_i = -\frac{\partial f(r)}{\partial r} \hat{r} \\ &\quad \left[\hat{r} = \frac{r_i \hat{e}_i}{r} \right] \end{aligned} \quad (2)$$

Bem (iii)

Es gibt auch (z.B.) isotrope 3-Körperkräfte, die keine Zentralkräfte sind. Auch für diese gilt, wie gezeigt, Drehimpulserhaltung!

Zentrales Thema der
modernen Theoretischen Physik:

Symmetrien $\rightarrow$ Erhaltungssätze

zur Kenntnisnahme:

E513

Falls alle Kräfte konservativ sind, kann gezeigt werden, dass Energie folgende allgemeine Form hat:

$$E = T + U^{(a)} + U^{(i)} \quad (1)$$

Kinetische Energie:

$$T = \sum_v \frac{1}{2} m_v \dot{\vec{r}}_v^2, \quad (2)$$

Potential für
externe Kräfte:

$$U^{(a)} = \sum_v U_v^{(a)}(\vec{r}_v), \quad (3)$$

$$\text{mit } \vec{K}_v^{(a)} = -\partial_{\vec{r}_v} U^{(a)}, \quad (4)$$

Potential für
interne Kräfte:

$$U^{(i)} = \frac{1}{2} \sum_{\substack{v \neq \mu}} U_{v\mu} \underbrace{(|\vec{r}_v - \vec{r}_\mu|)}_{r_{v\mu}}, \quad (5)$$

$$\text{mit } \vec{F}_{v\mu}^{(i)} = -\partial_{\vec{r}_{v\mu}} U^{(i)}. \quad (6)$$