Theoretische Physik 1

Tom Herrmann

24. Mai 2019

Inhaltsverzeichnis

1 Einleitung

Gliederung:

- **Mathematische Grundlagen:**
  Vektoren, krummlinige Koordinatensysteme, Differential- und Integralrechnung, partielle Ableitungen, Vektoranalysis, Gradient, Diverenz, Rotation, lineare gewöhnliche Differentialgleichungen, Matrizen und Tensoren, Fourier-Transformation, komplexe Zahlen, Wahrscheinlichkeit.
- **Grundlagen der Mechanik:** Kinematik und Dynamik von Massenpunktsystemen, Newtonsche Axiome, Arbeit, konservative Kräfte, Schwingungen, Zentralfeld, Kepler-Problem, beschleunigte Bezugssysteme
- **Spezielle Relativitätstheorie:** Lorentz-Transformation und kinematische Konsequenzen, Minkowski-Raum, Vierer-Impuls, relativistische Bewegungsgleichung, Energie-Impuls-Vektor, Äquivalenz von Masse und Energie
- **Wärmelehre:** Boltzmann Verteilung, Entropie, Irreversibilität

Wenn man eine Fettgedruckte Größe in den Übungsaufgaben sieht ist damit ein Vektor gemeint

Teil I

Vorlesung 1

$\# =$ Anzahl

2 Grundlagen

2.1 Vektorrechnung

Vektoren sind gerichtete Größen deren Komponenten bei Drehung oder allgemeiner Koordinaten Transformationen gewisse transformationseigenschaften besitzen.
Skalare sind dabei invariant unter Koordinatentransformation. (z.B: Masse, Ladung, Temperatur)
Ortsvektor $\vec{r}$, Geschwindigkeit $\vec{v} = \frac{d\vec{r}}{dt} = \frac{d^2\vec{r}}{dt^2}$
Vektoren haben eine Richtung und eine Länge.

Spickzettel Grundlagen der Vektorrechnung

- **Vektorbegriff**
  Ein Vektor hat Richtung und Betrag, $\vec{r} = r \cdot \vec{e}_r$, $\vec{r} = (x, y, z)$. $\vec{e}_r = \frac{\vec{r}}{r}$ Einheitsvektor; Länge eines Vektors: $r := |\vec{r}| = \sqrt{x^2 + y^2 + z^2}$, insbesondere beim Einheitsvektor: $|\vec{e}_r| = 1$.
- **Einfache Vektoroperationen**
  - Addition: $\vec{a} + \vec{b} = \vec{b} + \vec{a} = \begin{pmatrix} a_1 \\ a_2 \\ a_3 \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} b_1 \\ b_2 \\ b_3 \end{pmatrix} := \begin{pmatrix} a_1+b_1 \\ a_2+b_2 \\ a_3+b_3 \end{pmatrix}$.
  - Subtraktion entspricht Verbindungsvektor: $\overrightarrow{AB} = \vec{b} - \vec{a} = -\overrightarrow{BA}$.
  - Skalare Multiplikation: $\lambda\vec{a} = \lambda \begin{pmatrix} a_1 \\ a_2 \\ a_3 \end{pmatrix} := \begin{pmatrix} \lambda a_1 \\ \lambda a_2 \\ \lambda a_3 \end{pmatrix}$.
  - Teile niemals durch einen Vektor!
- **Kanonische Basisdarstellung**
  $\vec{a} = \sum_i a_i \vec{e}_i$, wobei $\vec{e}_1 = (1, 0, 0)$, $\vec{e}_2 = (0, 1, 0)$ und $\vec{e}_3 = (0, 0, 1)$.
- **Geschlossener Streckenzug**
  $\sum_i \vec{r}_i = \vec{0}$.

---------------- **P - H - Y - S - I - K** -----------------

- **Masse und Schwerpunkt**
  Gesamtmasse: $M = \sum_{i=1}^n m_i$; Schwerpunkt $\vec{R} = \frac{1}{M} \sum_{i=1}^n m_i \vec{r}_i$.
- **Statik**
  Statikansatz: $\sum_i \vec{F}_i = \vec{0}$; Gewichtskraft $\vec{G} = (0, 0, -mg)$, $g = 9.81\,\frac{\text{m}}{\text{s}^2}$.

2.2 Formale Schreibweise Ableitungen

Ableitung können sowas als f‘ geschrieben werden als auch als $\dot{f}$ somit kann die Geschwindigkeit $\vec{v}$ als die Ableitung der Position ausgedrückt werden $\vec{v} = \dot{\vec{x}}$.

2.3 Drehung

$\vec{a} = (a_x, a_y) = (x, y)$
$\vec{a} = (a_u, a_v) = (u, v)$ dabei ist für u und v das Koordinatensystem einfach nur um einen bestimmten Winken φ gedreht.

$$u = xcos\varphi + ysin\varphi$$

$$v = -xsin\varphi + ycos\varphi$$

Länge von:

$$\vec{a} = \sqrt{u^2 + v^2} = \left[\left(xcos\varphi + ysin\varphi\right)^2 (-xsin\varphi + ycos\varphi)^2\right]^{\frac{1}{2}}$$

$$[x^2cos^2\varphi + y^2sin^2\varphi + xycis\varphi sin\varphi + x^2sin^2\varphi + y^2cos^2\varphi - 2xysin\varphi cos\varphi]^{\frac{1}{2}}$$

$$[x^2(cos^2\varphi + sin^2\varphi) + y^2sin^2\varphi + cos^2\varphi]^{\frac{1}{2}}$$

$$\sqrt{x^2 + y^2}$$

□

2.4 Drehung als Matrix Multiplikation:

$\begin{pmatrix} u \\ v \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} cos\varphi & sin\varphi \\ -sin\varphi & cos\varphi \end{pmatrix} \begin{pmatrix} x \\ y \end{pmatrix} = \frac{2}{2} = A_{ij}x_j$

Teil II

Vorlesung 2

2.5 Basis der Vektorrechnung

Mathematisch abstrakt ist ein linearer oder Vektorraum ein "Körper"von Elementen $\vec{a}, \vec{b}, \vec{c}$, im dem eine Addition und eine ultiplikation mit skalaren α definiert ist.

2.5.1 Basis ausrechnung

- Die Anzahl der Vektoren stimmt überein mit der Dimension des Vektorraumes.
- Die Vektoren sind linear unabhängig.

2.5.2 Addition

$$\begin{pmatrix} 1 \\ 2 \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} 3 \\ 5 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 1+3 \\ 2+5 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 4 \\ 7 \end{pmatrix}$$

2.5.3 Subtraktion

$$\begin{pmatrix} 3 \\ 4 \end{pmatrix} - \begin{pmatrix} 2 \\ 5 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 3-2 \\ 4-5 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 1 \\ -1 \end{pmatrix}$$

2.5.4 Multiplikation

$$a * \vec{v} = 5 * \begin{pmatrix} 2 \\ 1 \\ 3 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 5*2 \\ 5*1 \\ 5*3 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 10 \\ 5 \\ 15 \end{pmatrix}$$

Bei der Division läuft das ganze dann fast genau so ab einfach nur 5 in den als zähler der jeweiligen Koordinate schreiben.

2.5.5 Skalarprodukt

$$\vec{a} \circ \vec{b} = |\vec{a}| \circ |\vec{b}| = \begin{pmatrix} a_1 \\ a_2 \\ a_3 \end{pmatrix} \circ \begin{pmatrix} b_1 \\ b_2 \\ b_3 \end{pmatrix} = a_1 \cdot b_1 + a_2 \cdot b_2 + a_3 \cdot b_3$$

2.5.6 Eigenschaften von Rechenoperationen

Kommutativität $\vec{a} + \vec{b} = \vec{b} + \vec{a}$
Distributivität $\lambda * (\vec{a} + \vec{b}) = (\vec{a} + \vec{b}) * \lambda$
Homogenität (gemischtes Assoziativgesetz) $\alpha(\vec{a} + \vec{b} = (\alpha\vec{a}) * \vec{b} = \vec{a} * (\alpha\vec{b})$

2.5.7 Projektion auf die Richtung $\vec{b}$

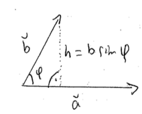
$a_b := acos(\varphi) = \vec{a} * \vec{b}$ wo $\vec{b} := \frac{\vec{b}}{|\vec{b}|}$ der Einheutsvektor in $\vec{b}$ Richtung ist. (Also soll hier b der Einheitsvektor sein)
Abstrake Definition eines Skalarproduktes mit obigen Eigenschaften und zusätzlichen $\vec{a} * \vec{a} > 0 \exists \vec{a} \neq 0$ (positiv definiert)

Teil III

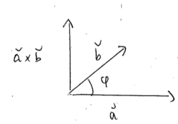
Vorlesung 3

2.5.8 Vektorprodukt

$\vec{c} = \vec{a} \times \vec{b} \qquad |\vec{c}| = c = ab \quad |sin\varphi|$



$\Leftarrow$ c = Fläche des von $\vec{a}$ und $\vec{b}$ aufgespannten Paralellogramms Richtung bestimmt durch **Rechtsschrauben regel**: Drehe $\vec{a}$ in Richtung $\vec{b}$



Eigenschaften:
Antikommutativität: Das heißt, bei Vertauschung der Vektoren wechselt es das Vorzeichen
$\vec{a} \times \vec{b} = -\vec{b} \times \vec{a}$
Distributivität $\vec{a} \times (\vec{b} + \vec{c} = \vec{a} \times \vec{b} + \vec{a} \times \vec{c})$
Homogenität (gemischtes Assoziativgesetz) $\alpha(\vec{a} + \vec{b} = (\alpha\vec{a}) * \vec{b} = \vec{a} * (\alpha\vec{b})$
Sonderfälle:
$b(\vec{a} \times \vec{b}) \times (\vec{b} \times \vec{c}) = \vec{b} \cdot \det(\vec{a}, \vec{b}, \vec{c})$
$(\vec{a} \times \vec{b}) \times (\vec{a} \times \vec{c}) = \vec{a} \cdot \det(\vec{a}, \vec{b}, \vec{c})$
$(\vec{a} \times \vec{b}) \times (\vec{a} \times \vec{b}) = \vec{0}$

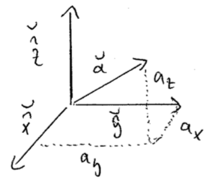
2.6 Schwarzsche Ungleichung

$|\vec{a} * \vec{b}| \leq |\vec{a}||\vec{b}|$

2.7 Komonentendarstellung

Definiere 3 örthogonaledas heißt orthogonale Einheitsvektoren
$\vec{\hat{a}}, \vec{\hat{y}}, \vec{\hat{z}}$
der im 3-Dimensionalen euklidischen Raum, mit (Schreibregel: Der einfachheit wegen lasse ich in den 2 Zeilen das Zeichen für Einheitsvektor weg, es sollte eigentlich dabei stehen)
$\vec{x} * \vec{x} = \vec{y} * \vec{y} = \vec{z} * \vec{z} = 1; \vec{x} * \vec{y} = \vec{x} * \vec{z} = \vec{y} * \vec{z} = 0$

und
$\vec{x} \times \vec{y} = \vec{z}, \vec{y} \times \vec{z} = \vec{x}, \vec{z} \times \vec{x} = \vec{y}$
(Ab diesem Zeitpunkt ist die Schreibregel wieder aufgehoben) andere häufige Schreibweisen:
$\vec{e}_x, \vec{a}_y, \vec{a}_z; \vec{e}_1, \vec{e}_2, \vec{e}_3$



$\vec{a} = a_x\vec{\hat{x}} + a_y\vec{\hat{y}} + a_z\vec{\hat{z}} = (a_x, a_y, a_z)$ mit $a_x = \vec{a} * \vec{\hat{x}}, a_y = \vec{a} * \vec{\hat{y}}, a_z = \vec{a} * \vec{\hat{z}}$

$$\breve{\hat{e}}_i \cdot \breve{\hat{e}}_j = \delta_{ij} = \begin{cases} 0 & \text{für } i \neq j \\ 1 & \text{für } i = j \end{cases}$$

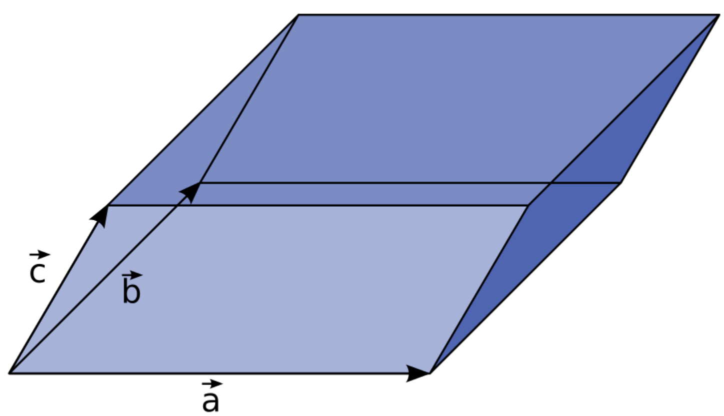
$$\breve{\hat{e}}_i \times \breve{\hat{e}}_j = \sum_{k=1}^{3} \varepsilon_{ijk} \breve{\hat{e}}_k$$

wobei das "Levi-Civita-Symbol"

$$\varepsilon_{ijk} := \begin{cases} 1 & \text{wenn } i,j,k \text{ zyklisch} \\ -1 & \text{wenn } i,j,k \text{ antizyklisch} \\ 0 & \text{sonst} \end{cases}$$

I

2.8 Spatprodukt



Das Spatprodukt $(\vec{a}, \vec{b}, \vec{c})$ dreier Vektoren $\vec{a}, \vec{b}$ und $\vec{c}$ des dreidimensionalen euklidischen Vektorraums $\mathbb{R}^3$ kann wie folgt definiert werden:
$(\vec{a}, \vec{b}, \vec{c}) = (\vec{a} \times \vec{b}) \cdot \vec{c}$

2.8.1 Eigenschaften des Spatprodukts

- Das Spatprodukt ist **nicht kommutativ**. Der Wert ändert sich jedoch nicht, wenn man die Faktoren zyklisch vertauscht:
  $(\vec{a} \times \vec{b}) \cdot \vec{c} = (\vec{b} \times \vec{c}) \cdot \vec{a} = (\vec{c} \times \vec{a}) \cdot \vec{b}$

- Man kann das **Spatprodukt mit Hilfe der Determinante berechnen**. Für $\vec{a} = \begin{pmatrix} a_1 \\ a_2 \\ a_3 \end{pmatrix}$, $\vec{b} = \begin{pmatrix} b_1 \\ b_2 \\ b_3 \end{pmatrix}$, $\vec{c} = \begin{pmatrix} c_1 \\ c_2 \\ c_3 \end{pmatrix}$ gilt:
  $(\vec{a}, \vec{b}, \vec{c}) = \det \begin{pmatrix} a_1 & b_1 & c_1 \\ a_2 & b_2 & c_2 \\ a_3 & b_3 & c_3 \end{pmatrix} = \det \begin{pmatrix} a_1 & a_2 & a_3 \\ b_1 & b_2 & b_3 \\ c_1 & c_2 & c_3 \end{pmatrix}$

- Die **Multiplikation** mit einem Skalar $\alpha \in \mathbb{R}$ ist **assoziativ**
  $(\alpha \cdot \vec{a}, \vec{b}, \vec{c}) = \alpha \cdot (\vec{a}, \vec{b}, \vec{c})$

- Es gilt ein **Distributivgesetz:**
  $(\vec{a}, \vec{b}, \vec{c} + \vec{d}) = (\vec{a}, \vec{b}, \vec{c}) + (\vec{a}, \vec{b}, \vec{d})$

- Invarianz unter zyklischer Vertauschung:
  $(\vec{a} \times \vec{b}) * \vec{c} = (\vec{b} \times \vec{c}) * \vec{a} = (\vec{c} \times \vec{a} * \vec{b})$
  Dies ist auch in 3-Dimensionen möglich, wie man am Beispiel der Determinante gesehen hat.

2.9 Doppeltes Vektorprodukt

Im algemeinen nicht assoziativ
Es gibt die **bac-cab-Regel**
$\vec{a} \times (\vec{b} \times \vec{c}) = \vec{b}(\vec{a} * \vec{c}) - \vec{c}(\vec{a} * \vec{b})$
Daraus folgt auch die Jacobi-Identität
$\vec{a} \times (\vec{b} \times \vec{c}) + \vec{b} \times (\vec{c} \times \vec{a}) + \vec{c} \times (\vec{a} \times \vec{b}) = 0$

2.10 Das Differential

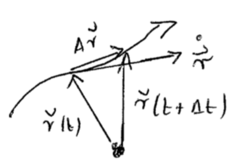
Ist $f(x)$ differenzierbar bei x, so nennt man $f'(x)h$ für beliebige h Differential von $f(x)$. Ma schreibt oft

$$dy = df(x) = f'(x)dx$$

In der Mathematik wird dies Differentialform genannt, die man formal als dual zum Vektorraum bestehend aus Koordinaten $x, ...$ definiert.

2.11 Vektorfunktionen

z.B. Kurve eines Massenpunktes wird beschrieben durch $\vec{r}|t| = (x(t), y(t), z(t))$ wobei t die Zeit ist.
Kettenregel, Produktregel etc. gelten auf für Vektorfunktionen.



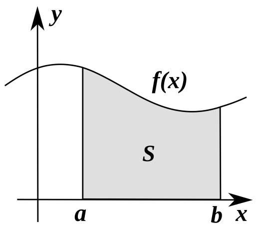
$\dot{\vec{r}} = \frac{d\vec{r}}{dt}$
$= \lim_{\Delta t \to 0} \frac{\vec{r}(t+\Delta t) - \vec{r}(t)}{\Delta t}$
$= (\frac{dx}{dt}, \frac{dy}{dt}, \frac{dz}{dt}) =$ Geschwindigkeit $\vec{v}$
Beschleunigung $= \vec{a} = \frac{d\vec{v}}{dt} = \frac{d^2\vec{r}}{dt^2}$

z.B.

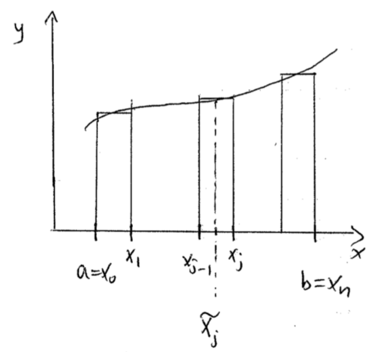
$$\frac{d}{dt}(\vec{a} \times \vec{b}) = \frac{d\vec{a}}{dt} \times \vec{b}\vec{a} \times \frac{d\vec{b}}{dt}$$

$$\frac{d}{dt}\vec{r}(f(t')) = \frac{d\vec{r}}{dt}(f(t')) * \frac{df}{dt'}(t')$$

2.12 Integration



Die Integralrechnung ist aus dem Problem der Flächen- und Volumenberechnung entstanden. Dabei kann die Funktion auch ein komplett random geformter klotz in einem koordinaten System sein.
$\int_a^b f(x)\,\mathrm{d}x$



$a = x_0 < x_1 < x_2 < \ldots < x_n = b$

$\Delta x_j := x_j - x_{j-1}$

$\int_a^b f(x)dx := \lim_{n\to\infty} \sum_{j=1}^{n} f(\tilde{x}_j)\Delta x_j$

Wobei alle $\Delta x_j \to 0$

$F(x) := \int_a^x f(x)dx$ ist eine Stammfunktion von f, d.h.

$F'(x) = \frac{dF}{dx} = f(x)$: Integration und Differentiation sind Umkehrungen voneinander

Eine der am häufigsten genutzen Regeln in der Physik ist, dass Konstanten vor das Integral gezogen werden können.

2.13 Differentialrechnung

$$dy = df(x) = f'(x)dx$$

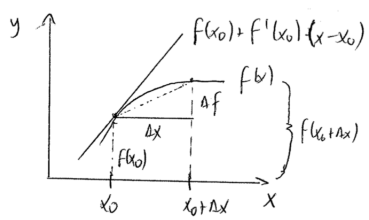
In der Mathematik wird dies Differentialform genannt, die man formal als dual zum Vektorraum bestehend aus Koordinaten $x, \ldots$ definiert.

Teil IV

Vorlesung 4

2.14 Vektorfunktionen

z.B. Kurve eines Massenpunktes wird beschrieben durch $\vec{r}|t| = (x(t), y(t), z(t))$ wobei t die Zeit ist.



$f'(x_0) = \frac{df}{dx}|_{x_0}$
$= lim_{\Delta x \to \ 0} \frac{\Delta f}{\Delta x}$
$= lim_{x \to \ x_0} \frac{f(x) - f(x_0)}{x - x_0}$

2.15 Taylor Entwicklung

Im 1. Ordnung: $f(x) \approx f(x_0) + f'(x_0)(x - x_0)$
Verallgemeinerung:

$$f(x) = \sum_{n=0}^{\infty} \frac{f^{(}n)(x_0)}{n!}(x - x_0)^n = f(x_0) + f'(x_0)(x - x_0) + \frac{f''(x_0)}{2}(x - x_0)^2 + ...$$

2.15.1 Potenzreihe

Jede **Potenzreihe** $\sum_{n=0}^{\infty} a_n(x-x_0)^n$ und damit auch jede **Taylor-Reihe** hat einen Konvergenzradius λ, so daß $\sum_{n=0}^{\infty} a_n(x - x_0)^n$ für alle $|x - x_0| < r$ konvergiert. Im allgemeinen ist r durch den Abstand zur nöchsten Singularität von $f(x)$ gegeben, diese Tatsache gilt aber nur allgemein im Raum der komplexen Zahlen.
Beispiel:
$f(x) = \frac{1}{1+x^2} = \sum_{n=0}^{\infty}(-1)^n x^{2^n} = \sum_{n=0}^{\infty} a_n x^n$ hat den Konvergenzradius $r = 1$, da $\frac{a_{2n+2}}{a_{2n}} = -x^2$ obwohl $\frac{1}{1+x^2}$ für alle $x \in \mathbb{R}$ wohldefiniert und unendlich oft differenzierbar ist.
Der tiefere Grund ist daß $\frac{1}{1+x^2}$ bei $x = \pm i$ singulär ist.

2.16 Partielle Differentiation

Funktionen mehrerer Variablen, z.B. f(x,y,z), können nach den einzelnen Variablen differenziert werden, wobei man sich die anderen Variablen konstant vorstellt.

$$\frac{\partial f}{\partial x}(x, y, z) = lim_{\Delta x \to \ 0} \frac{f(x + \Delta x, y, z - f(x, y, z))}{x, y, z}$$

und analog für die anderen Variablen.
Kurzschreibweise:

$$f_x = \frac{\partial f}{\partial x} \quad f_y = \frac{\partial f}{\partial y} \quad f_z = \frac{\partial f}{\partial z}$$

2.16.1 Höhere Ableitungen

$$f_x = \frac{\partial}{\partial x}(\frac{\partial f}{\partial x}) = \frac{\partial^2 f}{\partial x^2} f_{xy} = \frac{\partial}{\partial y}(\frac{\partial f}{\partial x}) = \frac{\partial^2 f}{\partial_y \partial_x}$$

übrigens gilt: $\frac{\partial^2 f}{\partial y \partial x} = \frac{\partial^2 f}{\partial_x \partial_y}$ (Symmetrie)
Man kann leicht die erweiterte Kettenregel zeigen:
Für $f(t) = f(x|t), y(t), z(t)$ gilt $\frac{df}{dt} = \frac{\partial f}{\partial x}\frac{dx}{dt} frac\partial f \partial y \frac{dy}{dt} + frac \partial f \partial z \frac{dz}{dt}$
oder als Differential
$df = \frac{\partial f}{\partial x}dx + \frac{\partial f}{\partial y}dx + \frac{\partial f}{\partial z}dz$
Kann auch für die 1. Ordnung einer multi-dimensionalen Taylor-Entwicklung verwendet werden:
$f(x,y,z) = f(x_0,y_0,z_0) + \frac{\partial f}{\partial x}(x_0,y_0,t_0)(x-x_0) + \frac{\partial f}{\partial y}(x_0,y_0,t_0)(y-y_0) + \frac{\partial f}{\partial z}(x_0,y_0,t_0)(z-z_0) + ...$

3 Vektoranalysis

Ein **Vektorfeld** ist eine Vektor-wertige Funktion mehrerer Variablen:

$$\overrightarrow{F}(\vec{r}) = (F_x(x,y,z), F_y(x,y,z), F_z(x,y,z))$$

Beispiele: Geschwindkeitsfeld (e.g. Windgeschwindigkeit), Kraftfeld
Ein **Skalarfeld** hat nur eine (skalare) Komponente:

$$f(\vec{r}) = f(x,y,z)$$

3.1 Gradient

$$f \to \overrightarrow{\nabla} f = gradf = \overrightarrow{\nabla} f = \left(\frac{\partial f}{\partial x}, \frac{\partial f}{\partial y}, \frac{\partial f}{\partial z}\right) \qquad Skalarfeld \to Vektorfeld$$

Es gelten die üblichen Produkt- und Summenregeln:

$$\overrightarrow{\nabla}(f+g) = \overrightarrow{\nabla} f + \overrightarrow{\nabla} g; \overrightarrow{\nabla}(f+g) = g\overrightarrow{\nabla} f + f\overrightarrow{\nabla} g$$

3.1.1 Beispiel

f sei Funktion der Abstand $|\vec{r}-\vec{r}_0| = f'(|\vec{r}-\vec{r}_0|)\frac{x-x_0}{|\overrightarrow{r}-\overrightarrow{r_0}|}$
Dabei gilt: $|\vec{r}-\vec{r}_0| = \sqrt{(x-x_0)^2+(y-y_0)^2+(z-z_0)^2}$
Dabei ist das ganze dann logischer weise nur vom Abstand abhängig
$\Rightarrow \overrightarrow{\nabla}(\vec{r}) = \left(\frac{\partial f}{\partial x}, \frac{\partial f}{\partial y}, \frac{\partial f}{\partial z}\right) = \frac{1}{|\overrightarrow{r}-\overrightarrow{r_0}|}(x-x_0, y-y_0, z-z_0)\frac{\overrightarrow{r}-\overrightarrow{r_0}}{|\overrightarrow{r}-\overrightarrow{r_0}|} = \vec{e}_{\overrightarrow{r}-\overrightarrow{r_0}}$

$$\frac{\partial r}{\partial x} = \frac{1}{2}\frac{2(x-x_0)}{\sqrt{(x-x_0)^2+(y-y_0)^2+(z-z_0)^2}} = \frac{x-x_o}{|\overrightarrow{r-\vec{r}_0}|}$$

Einheiten in Kegelkoordinaten:
$\Rightarrow \overrightarrow{\nabla} = \frac{df}{dr}(|\vec{r}-\vec{r}_0|)\overrightarrow{\nabla}|\vec{r}-\vec{r}_0| = f^{\partial}(|\vec{r}-\vec{r}_0|)\frac{\overrightarrow{r}-\overrightarrow{r_0}}{|\overrightarrow{r}-\overrightarrow{r_0}|}$ z.B. $f(\vec{r}) = c|\vec{r}-\vec{r}_0|$ Das Gravitationspotential zwischen zwei Teilchen der Masse m_1 und m_2
$\phi(\vec{r}_1,\vec{r}_2) = -\frac{G_N m_1 m_2}{|\overrightarrow{r}-\overrightarrow{r_0}|}$ $\alpha = -1$ und $c = -G_N m_1 m_2$

$\Rightarrow \overrightarrow{\nabla}\phi(|\vec{r}-\vec{r}_0|) = \frac{G_N m_1 m_2}{|\overrightarrow{r}-\overrightarrow{r_0}|}\frac{\overrightarrow{r}-\overrightarrow{r_0}}{|\overrightarrow{r}-\overrightarrow{r_0}|}$ Nebenrechnung: $\phi^{\partial}(r) = +\frac{G_N m_1 m_2}{r^2}$
$\overrightarrow{F}_{12} = -\overrightarrow{\nabla}\phi = -\frac{G_N m_1 m_2}{|\overrightarrow{r}-\overrightarrow{r_0}|}(\vec{r}-\vec{r}_0) =$ Die Kraft die Teilchen 2 auf Teilchen 2 ausübt.

3.2 Rotation

Hierbei muss extrem auf die Vorzeichen aufgepasst werden. Es gibt zudem nur 2 Kombinationen wie man im laufe sehen wird die sich nicht wegkürzen.
rot$(\overrightarrow{F}(\vec{r}) = \overrightarrow{\nabla} \times \overrightarrow{F} = \sum_{i,j,k} \frac{\partial f_j}{\partial x_i} \vec{e}_{i,j} = (\frac{\partial f_z}{\partial y} - \frac{\partial f_y}{\partial z}, \frac{\partial f_x}{\partial z} - \frac{\partial f_z}{\partial x}, \frac{\partial f_z}{\partial x} - \frac{\partial f_x}{\partial y})$
Es sind 3 da wir uns im 3 Dimensionalen befinden. Vektorfeld $\Rightarrow$ Vektorfeld ; Wirbelstärke

3.2.1 Summe und Rotation

$\overrightarrow{\nabla} \times (\overrightarrow{F} + \overrightarrow{G}) = \overrightarrow{\nabla} \times \overrightarrow{F} + \overrightarrow{\nabla} \times \overrightarrow{G}$
$\overrightarrow{\nabla} \times (f\overrightarrow{F}) = f\overrightarrow{\nabla} \times \overrightarrow{F}(\overrightarrow{\nabla} f) \times \overrightarrow{F}$

3.2.2 Beispiel:

$f(\vec{r}) = \overrightarrow{F} = f(r)\overrightarrow{\nabla} \times \vec{r} + (\overrightarrow{\nabla} f) \times \vec{r}$
$\vec{f}(\vec{r}) = (\frac{\partial f_z}{\partial y} - \frac{\partial f_y}{\partial z}, \frac{\partial f_x}{\partial z} - \frac{\partial f_z}{\partial x}, \frac{\partial f_z}{\partial x} - \frac{\partial f_x}{\partial y)} = \vec{0} \qquad \vec{r} = (x, y, z)$
$\overrightarrow{\nabla} f = f' \frac{\vec{r}}{|\vec{r}|} \Rightarrow (\overrightarrow{\nabla} f) \times \vec{r} = \frac{f'}{|\vec{r}|} \times \vec{r} = 0$

3.2.3 Beispiel B

$\overrightarrow{F}(\vec{r}) = \overrightarrow{w} \times \vec{r}$
$|\overrightarrow{F}(\vec{r})| = |\overrightarrow{w}|\sqrt{x^2 + y^2}$
$(\overrightarrow{\nabla} \times \overrightarrow{F})_x = \frac{\partial f_z}{\partial y} - \frac{\partial f_y}{\partial z} = \frac{\partial}{\partial y}(w_x y - w_y x) - \frac{\partial}{\partial z}(w_y x - w_x y)$
Damit gilt: $\overrightarrow{F} = \overrightarrow{w} \times \vec{a} \Rightarrow F_z = w_x y - w_y x$ und $F_y = w_z x - w_x z$
Also ist es am ende: $\Rightarrow \overrightarrow{\nabla} \times \overrightarrow{F} = 2\overrightarrow{w}$

$$\Leftrightarrow \overrightarrow{\nabla} \times (\overrightarrow{w} \times \vec{r}) = 2\overrightarrow{w}$$

3.3 Divergenz

div $\vec{f} = \overrightarrow{\nabla}, \overrightarrow{F} = (\frac{\partial}{\partial x}, \frac{\partial}{\partial y}, \frac{\partial}{\partial z}) * F_x, F_y, F_z = \frac{\partial F_x}{\partial x} + \frac{\partial F_y}{\partial y} + \frac{\partial F_z}{\partial z}$
Vektorfunktion $\rightarrow$ Sklarafunktion
$\overrightarrow{\nabla}(\overrightarrow{F} + \overrightarrow{G}) = \overrightarrow{\nabla}\overrightarrow{F} + \overrightarrow{\nabla}\overrightarrow{G} \qquad \overrightarrow{\nabla} + (f\vec{f}) = f\overrightarrow{\nabla} * \overrightarrow{F} + (\overrightarrow{\nabla f}) * \overrightarrow{F}$

3.3.1 Beispiele

$\overrightarrow{F}(\vec{r}) = \vec{r} \qquad \overrightarrow{\nabla} * \vec{r} = 3$
anderes Beispiel: $\overrightarrow{F}(\vec{r}) = \overrightarrow{w} \times \vec{r} \qquad \overrightarrow{w} = const.$
wähle deine Einschränkungen: $\overrightarrow{w} = w\vec{e}_z = (0, 0, w) \rightarrow \overrightarrow{w} \times \vec{r} = (-wy, wx, 0)$
$\overrightarrow{\nabla} * (\overrightarrow{w} \times \vec{r}) = \frac{\partial}{\partial x}(wx) + \frac{\partial}{\partial z}0 = 0$
Weitere Beispiele im im Skript.

Teil V

Vorlesung 5

3.4 Gradient und totales Differential

$f(x,y,z) \Rightarrow df = \frac{\partial f}{\partial x}dx + \frac{\partial f}{\partial y}dy + \frac{\partial f}{\partial z}dz = (\vec{\nabla} f) * d\vec{r}$
$\vec{\nabla} f = \frac{\partial f}{\partial x}, \frac{\partial f}{\partial y}, \frac{\partial f}{\partial z} \quad d\vec{r} = (dx, dy, dz)$
$\frac{df}{dt} = (\vec{\nabla} f) * \frac{d\vec{r}}{dt}$
$\Rightarrow \int_{\vec{r}_0}^{\vec{r}_1} \frac{df}{dt} dt = \int_{\vec{r}_0}^{\vec{r}_1} (\vec{\nabla} f) d\vec{r} = f(\vec{r}_1) - f(\vec{r}_0)$

3.5 Wegintegral eines Vektorfeldes $\vec{F}(\vec{r})$

Angenoimmen wir haben eine Kurve und wollen ein Kurvenintergral bilden und nennen dies dann c. Dabei ist der eine Endpun kt $\vec{r}_0$ und $\vec{r}_1$
$\int_c \vec{F}(\vec{r}) * d\vec{r} = \int_c [F_x dx + F_y dy + F_z dz] :=$
$\lim_{N \to \infty} \sum_{i=1}^{N} \vec{F}(\vec{r}_i) * \Delta\vec{r}_i = \lim_{N \to \infty} \sum_{i=1}^{N} \vec{F}(\vec{r}_i) * \frac{\Delta \vec{r}_i}{\Delta t} \Delta t$
$\lim_{\Delta t \to 0} \Delta t_i = \lim_{N \to \infty} \Delta \vec{r}_i = 0$
Also zum Beispiel eine Arbeit, die durch einer Kraft $\vec{F}(\vec{r}) * d\vec{r}$ verrichtet wird

$$W = \int \vec{F}(\vec{r}) * d\vec{r}$$

Dabei muss man sich immer den Kontext klar machen da sich dadurch ganz einfach Vorzeichen ändern können also der unterschied ob Arbeit verrichtet werden muss oder nicht. *Zum Beispiel das Skalarprodukt würde sich daruch komplett ändern*

$$\int_{c_1} \vec{F}(\vec{r}) * d\vec{r}$$

$$\int_{c_2} \vec{F}(\vec{r}) * d\vec{r}$$

diese Intergrale sind wegunabhängig $\Leftrightarrow \vec{F} = \vec{\nabla} f \Leftrightarrow \vec{\nabla} \times \vec{F} = 0$

3.5.1 Eigenschaften:

$\int_{-c} \vec{F} * d\vec{r} = -\int_c \vec{F} * d\vec{r}$
$c = c_1 + c_2 \Rightarrow \int_c \vec{F} * d\vec{r} + \int_{c_2} \vec{F} * d\vec{r}$

4 Grundlagen der Dynamik

Axiome der Newtonschen Mechanik

- **1. Trägheitsgesetz:** Körper, auf den keine Kräte wirken, bewegt sich geleichförmig und gleichlinig, das heißt $\vec{v} = const, \vec{v} = \vec{0}$ ist ein Spezialfall.

- **2. Aktionsprinzip** Die Zeitliche Änderung des Impulses $\vec{p}$ eines Körpers ist gleich der auf ihn einwirkenden Gesammtkraft
$$Impuls = m * \vec{v} = m\frac{d\vec{r}}{dt} = \vec{p}$$
$$\vec{F}_{total} = \frac{d\vec{p}}{dt} = \dot{\vec{p}} = m\dot{\vec{v}} = m\ddot{\vec{r}} = m\vec{a}$$
- **3. Actio= Reactio** die von Körper 1 auf Körper 2 ausgeübte Kraft $\vec{F}_{21}$ ist gleich dem negativen der von Körper 2 auf Körper 1 ausgeübte Kraft
$$\vec{F}_{21} = -\vec{F}_{12}$$
- **Superpositionsprinzip** Kräfte addieren sich vektoriel.

In Newton$'$s Mechanik sind **Raum** und **Zeit** absolute Begriffe und die Zeit läuft immer gleich ab unabhängig vom Inertialsystem, was natürlich in konflikt mit der Relativitätstheorie steht.
Newtons Axiome gelten zunächst nur in unbeschleunigten, sog. Inertialsystemen. Intertialsysteme bewegen sich relativ zueinander mit konstanter Geschwindigkeit

4.1 Allgemeine Galilei- Transformation zwischen Inertialsystemen

$$\vec{r}' = \vec{r} + \vec{v}_0 * t + \vec{r}_0 \qquad \vec{v}_0 = const; \vec{r}_0 = const$$

Wie man sieht transformieren sich damit die Ortskoordinaten aber die Zeit bleibt offensichtlicherweise gleich.$t' = t$
$$\vec{v}' = \frac{d\vec{r}'}{dt} = \frac{d\vec{r}}{dr} + \vec{v}_0 = \vec{v} + \vec{v}_0$$
$$\vec{a}' = \frac{d^2\vec{r}'}{dt^2} = \frac{d^2\vec{r}}{dt^2} = \vec{a}$$

4.1.1 Galileisches Relativitätsprinzip

Newtonsche Bewegungsgleichung ist forinvariant unter Galileitransformation.

4.1.2 Exkurs Kosmologie

In der Kosmologie gibt es als *bevorzugtes* Bezugssystem das Rugesystem der thermischen Mikrowellenhintergrundstrahlung.

4.1.3 Exkurs Machsches Prinzip

Existenz von Raum, Zeit und Intertialsystem ist beinflusst durch die Massenverteilung auf sehr großen (kosmologischen) Skalen.

4.1.4 Ausblick

spezielle Relativitätstheorie: Raum und Zeit werden relativ und die Galileitransofrmation werden durch Lorentztransformation ersetzt.
allgemeine Relativität Raum und Zeit (Geometrie) sind an die Materieverteilung gekoppelt. Das hat dann die Folge, dass die Teilchenbewegung bestimmt wird durchd ie Geometrie von Raum und Zeit. Die Massenverteilung bestimmt dann aber erst die Geometrie von Raum und Zeit.

Teil VI

Vorlesung 6

4.2 Koordinatentransformationen - Krumlinige (räunliche) Koordinaten

Man habe n-Dimensionen $(x_i)(y_i)$ $\quad | \leq i, y \leq n$

$$x_i = x_i(y_{y_1,...,y_n}) = x_i(y_i)$$

$$dx_i = \sum_{j=1}^{n} \frac{\partial x_i}{\partial y_y} dy_i$$

4.2.1 Beispiel

$n = 3$ mit $x_i = (x, y, z)$ Euklidische Kooridnaten; und $y_i = (u, v, w)$
$x = x(u, v, w) \qquad dx = \frac{\partial x}{\partial u}du + \frac{\partial x}{\partial v}dv + \frac{\partial x}{\partial w}dw$
$y = y(u, v, w) \qquad dy = \frac{\partial y}{\partial u}du + \frac{\partial y}{\partial v}dv + \frac{\partial y}{\partial w}dw$
$y = z(u, v, w) \qquad dz = \frac{\partial z}{\partial u}du + \frac{\partial z}{\partial v}dv + \frac{\partial z}{\partial w}dw$
$\vec{r} = (x_1, ..., x_n) = (x_i) d\vec{r} = (dx, ..., dx_n) = (dx_i) = \sum_i dx_i \vec{e}_i$ mit $\vec{e}_i, \vec{e}_j = \delta_{i,j}$
In allgemein krummlinigen Kooridianten (y_i) wird die damit

$$d\vec{r} = \sum_i \frac{\partial \vec{r}}{\partial y_i} dy_i$$

z.B. in 3 Dimensional

$$d\vec{r} = (dx, dy, dz) = \vec{e}_1 dx + \vec{e}_2 dy + \vec{e}_3 dz$$
$$= \frac{\partial \vec{r}}{\partial u}du + \frac{\partial \vec{r}}{\partial v}dv + \frac{\partial \vec{r}}{\partial w}dw \text{ mit } \frac{\partial \vec{r}}{\partial u} = \left(\frac{\partial x}{\partial u}, \frac{\partial y}{\partial u}, \frac{\partial z}{\partial u}\right) etc.$$

Man kann neue Basis-Einheitsvektoren

$$\vec{u}_{12} := \frac{1}{b_{12}} \frac{\partial \vec{r}}{\partial y_{12}} \qquad \text{mit } b_k := \left| \frac{\partial \vec{r}}{\partial y_{12}} \right|$$

(k = 1,2,3) $\qquad$ definieren, so daß

$$d\vec{r} = \sum_n \vec{u}_n ds_k \text{ mit den Längenelementen } ds_k = k_k dy_k$$

$= \sum_k \frac{\partial \vec{r}}{\partial y_{12}} dy_{12}$ Man nennt (y_i) ein orthogonales Koordiantensystem wenn:

$\overrightarrow{U}_i \times \overrightarrow{U}_j = 0$ für $i \neq j$und damit auch $\overrightarrow{U}_i * \overrightarrow{U}_j = \delta_{ij}$ an jedem Raumpunkt liegt.

Dann ist das Flächenelement, da von zwei Seiten der Länge ds_i, ds_j angespannt wird, gegeben durch:

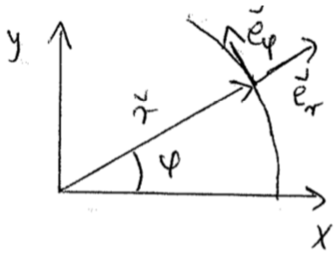
$$dF_{ij} = ds_i, ds_j = b_i b_j dy_i dj_j$$

Man kann sich das so vorstellen wie ein Rechteck was grade aufgespannt wird.
Und das Volumenelement

$$dV = \prod_{i=1}^{n} ds_i = \prod_{i'=1}^{n} b_i dy_i$$

4.3 Ebene: Polarkoordianten

Wir befinden uns als Beispiel zur besseren veranschaulichung nun im $\mathbb{R}^2$, also im 2 Dimensionalen Raum. $n = 2$
$x = rcos\varphi \qquad y = rsin\varphi$



$\vec{r} = (rcos\varphi, rsin\varphi)$

4.3.1 Umdrehung

$r = \sqrt{x^2 + y^2}, \varphi = \pm arctan\frac{y}{x}$ für $y \neq 0$ für $\varphi \in [02\pi[, [-\pi + \pi[$

$$\frac{\partial \vec{r}}{\partial r} = (cos\varphi, sin\varphi) \quad |\frac{\partial \vec{r}}{\partial r}| = 1 \Rightarrow \vec{U}r = \vec{e}_r = (cos\varphi, sin\varphi)$$

$$\frac{\partial \vec{r}}{\partial \varphi} = (-rsin\varphi, rcos\varphi) \quad |\frac{\partial \vec{r}}{\partial \varphi}| = r \Rightarrow \vec{u}_\varphi = \vec{e}_\varphi = (-sin\varphi, cos\varphi)$$

4.3.2 Bahnkurve

$\vec{r}(t) = r(t)\hat{\vec{e}} \Rightarrow \vec{v}(t) = \dot{\vec{r}}(t) = \dot{r}(t)\vec{e}(t) + r(t)\dot{\vec{e}_r(t)}$
$\dot{\vec{e}}_r = \frac{d\vec{e_r}}{d\varphi}\frac{d\varphi}{dt} = \vec{e}_\varphi \frac{dy}{dt} = (-sin\varphi, cos\varphi)\dot{\varphi} = \dot{\varphi}\vec{e}_\varphi$
$\Rightarrow$ Wenn $\vec{v} = v_r\vec{e}_r + v_\varphi\vec{e}_\varphi$ dann ist $v_r = \dot{r}; v_\varphi = r\dot{\varphi}$ dabei ist φ die Winkelgeschwindigkeit.
$\Rightarrow \dot{v} = \dot{r}(t)\vec{e}_r + r(t)\dot{\varphi}\vec{e}_\varphi \Rightarrow v_r = \dot{r}; v_\varphi = r\dot{\varphi}$
$\dot{\varphi}$ ist die Winkelgeschwindigkeit und 2 Punkt ist die Rotationsgeschwindigkeit = radius. Winkelgeschwindigkeit

4.3.3 Beschleunigung

$\vec{a} = \ddot{\vec{r}} = \dot{\vec{v}} = \frac{d}{dt}(v_r\vec{e}_r + v_\varphi\vec{e}_\varphi) = \frac{d}{dt}(\dot{r}\vec{e}_r + r\dot{\varphi}\vec{e}_\varphi)$

$$\vec{e}_r = \dot{\varphi}\vec{e}_\varphi \text{ und } \dot{\vec{e}}_\varphi = -\dot{\varphi}\vec{e}_r$$

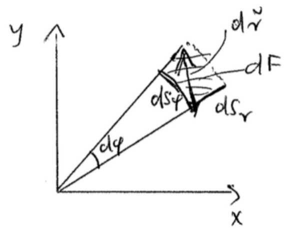
$\ddot{r}\vec{e}_r + \dot{r}\dot{\vec{e}}_r + \dot{r}\dot{\varphi}\vec{e}_\varphi + r\ddot{\varphi}\vec{e}_\varphi$ Nun nutzen wir folgende zuweisungen:

$$\dot{\vec{e}} = \dot{\varphi}\vec{e}_\varphi \text{ und } \dot{\vec{e}}_\varphi = \dot{\varphi}(-cos\varphi, -sin\varphi) = -\dot{\varphi}\vec{e}_r$$

Damit ergibt sich aus der oberen Gleichung: $(\ddot{r} - r\dot{\varphi}^2)\vec{e}_r + (r\ddot{\varphi} + 2\dot{r}\dot{\varphi})\vec{e}_\varphi$
mit $\vec{a} = a_r\vec{e}_r + a_\varphi\vec{e}_\varphi$ also

$$a_r = \ddot{r} - r\dot{\varphi}^2 \quad \textbf{Radialbeschleunigung}$$
$$a_\varphi = r\ddot{\varphi} + 2\dot{r}\dot{\varphi} \quad \textbf{Winkelbeschleunigung}$$

4.4 Linien- und Flächenelemente:



$ds_r = dr \qquad ds_\varphi = rd_\varphi$

$\Rightarrow dF = dxdy = ds_r ds_\varphi$

$= rdrd_\varphi$

Teil VII

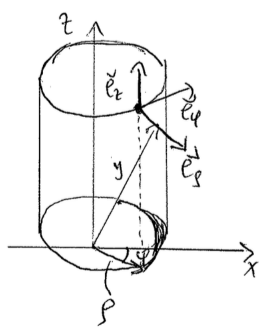
Vorlesung 7

4.5 Zylinderkoordianten

Für Zylinderkoordinaten befinden wir uns im 3 Dimensionalen wie der name bereits vermuten lässt, $n = 3$

$$x = \rho cos\varphi \quad y = \rho sin\varphi \quad z = z$$

$\rightarrow$ Ebene Polarkoordianten + dazu gedrehte z-Achse Man findet die orthogonalen Einheitsvektoren



Umdrehung:

$\rho = \sqrt{x^2 + y^2}; \varphi = \pm arctan\frac{y}{x} \quad y \neq 0$

$z = z$

$$\vec{e}_\rho = (cos\varphi, sin\varphi, 0) \quad \vec{e}_\varphi = (-sin\varphi, cos\varphi, 0) \quad \vec{e}_z = (0, 0, 1)$$

Ferner $dV = ds_\rho ds\varphi ds_z = \rho d\rho d\varphi dz$

4.5.1 Geschwindkeit und Beschleunigung

Für Geschwindkiet und Beschleunigung erhielt man

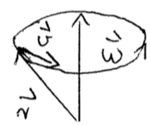
$$\vec{v} = \dot{\rho}\vec{e}_\rho + \rho\dot{\varphi}\vec{e}_\varphi + \dot{z}\vec{e}_z$$
$$\vec{a} = (\ddot{\rho} - \rho\dot{\varphi}^2)\vec{e}_\rho + (2\dot{\rho}\dot{\varphi} + \rho\ddot{\varphi})\vec{e}_\varphi + \ddot{z}\vec{e}_z$$

4.6 Kugelkoordinaten - sphärische Polarkoordinaten

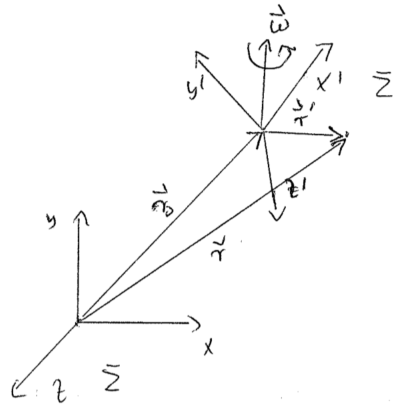
Wir bleiben im 3 Dimensionalen, n=3

$$x = r sin\Theta cos\varphi$$
$$y = r sin\theta sin\varphi$$
$$z = r cos\theta$$

4.6.1 rotierendes Bezugssystem und Scheinkräfte



$\vec{v} = \vec{\omega} \times \vec{r}$



Für jeden Vektor $\vec{b}$ gilt: $\vec{b} = \sum_i bi\vec{e}_i = \sum_i b'_i\vec{e}'_j$

$\Rightarrow \frac{d\vec{b}}{dt} = \sum_i \frac{db_i}{dt} \underbrace{\vec{e}_i}_{\text{Zeitunabhngig}} = \sum_i \frac{dbi'}{dt}\vec{e}'_i = \sum'_{b_i} \underbrace{\frac{d\vec{e}'_i}{dt}}_{\vec{w}\times\vec{e}'_i} = \underbrace{\left(\frac{d\vec{b}}{dt}\right)'}_{Ableitungim \sum' - System} + \vec{w} \times \vec{b}$

Ferner:

$\vec{r}(t) = \vec{r}_0(t) + \vec{r}'(t) \Rightarrow \vec{v} = \frac{d\vec{r}}{dt} = \dot{\vec{r}}_0 + \left(\frac{d\vec{r}'}{dt}\right)' + \vec{w} \times \vec{r}$

$\dot{\vec{r}}_0 + \underbrace{\vec{v}'}_{Geschwindigkeitim \sum' - System}$

Notwendige Differentiation ergibt Tranforamtionsgesetzt für die beschleunigung:

$\vec{a} = \frac{d^2\vec{r}}{dt^2} = \frac{d\vec{v}}{dt} = \ddot{\vec{r}}_0 + (\frac{d\vec{v}'}{dt})' + \vec{w} \times \vec{v} + \dot{\vec{w}} \times \vec{r}' + \vec{w}((\frac{d\vec{r}'}{dt})' + \vec{w} \times \vec{r}')$

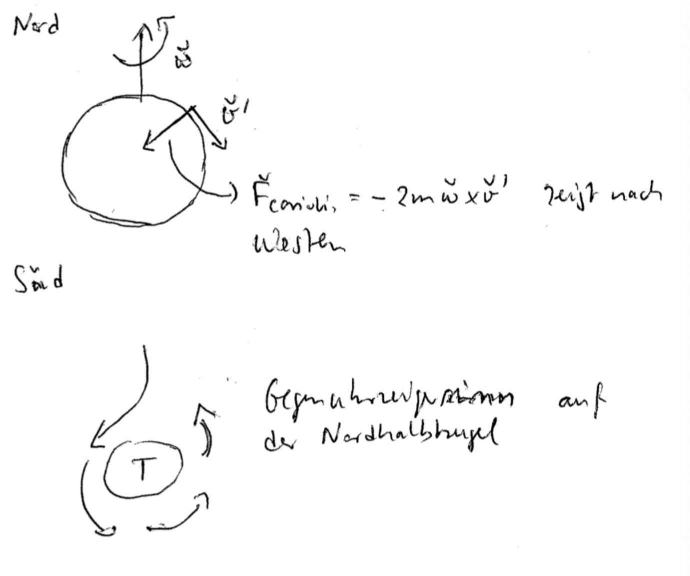
$\ddot{\vec{r}}_0 + \vec{a}' + 2\vec{w} \times \vec{v}' + \vec{w} \times (\vec{w} \times \vec{r}^{\times}) + \dot{\vec{w}} \times \vec{r}'$

wobei $\vec{a}' = (\frac{d\vec{v}'}{dt})'$ die Beschleunigung gemessen im $\sum' -System$ ist Eingesetzt in $\overrightarrow{F} = m\vec{a}$, damit bekommt man letztendlich dann:

$$\underbrace{m\left(\frac{d^2\vec{r}'}{dt^2}\right)'}_{\vec{a}'} = \overrightarrow{F} - m[\ddot{\vec{r}} + \underbrace{2\vec{w} \times \vec{v}'}_{\text{Coriolis-Kraft}} + \underbrace{\vec{w} \times (\vec{w} \times \vec{r}'')}_{\text{Zentrifugalkraft}} + \dot{\vec{w}} \times \vec{r}^{\times}]$$

4.6.2 Beispiel

rotierendes terrestrisch Bezugssstem: Auf einem Luftraum der sich auf die Nordhalbkugel um Nord nach Süd bewegt wirkt eine Corioliskraft die nach Westen zeigt. Deshalb drehen sich Luftmassen auf der Nordhalbkugel im Gegen-Uhrzeigersinn um Tiefdruckgebiete. Auf der Süd halbkugel ist es genau andersherum.



Teil VIII

Vorlesung 8

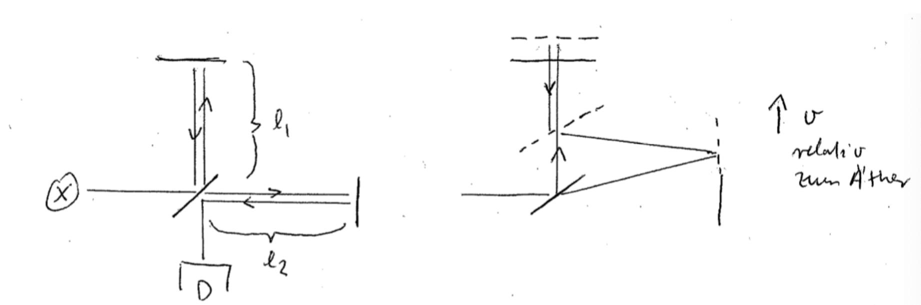
4.7 Spezielle Relativitätstheorie - Lorentstransformation

Galilei−Transformationen in der Newton′schen Mechanik fürhren zur Vektoraddition von Geschwindigkeiten:

$$\vec{r}' = \vec{r} + \vec{v}_0 * t + \vec{r}_0 \Rightarrow \vec{v}' = \frac{d\vec{r}'}{dt} = \frac{d\vec{r}}{dt} + \vec{v}_0 = \vec{v} + \vec{v}_0$$

insbesondere hängt Lichtgeschwindigkeit vom Bezugssystem (Inertialsystem) ab. $\exists$ bevorzugtes Inertialsystem in welchem Lichtgeschwindigkeit $= c_0 \rightarrow$ Äther! Für den Schall ist der Äther (Medium) die Luft.

4.7.1 Michelsan-Versuch



Lichtlaufzeit in Arm 1 $= \frac{l_1}{c_0-v} + \underbrace{\frac{l_1}{c+v}}_{\text{kürzt sich}} + \frac{l_1}{c_0+v} = t_1 = \frac{2l_1}{c_0}\frac{1}{1-\frac{v^2}{c_0^2}}$

Lichtlaufzeit in Arm 2 $= (v\frac{t_2}{2})^2 + l_2^2 = (c_0\frac{t_2}{2})^2 \Rightarrow t_2 =' \frac{2l_1}{c_0}\frac{1}{\sqrt{1-\frac{v^2}{c_0^2}}}$

$\Rightarrow \Delta t = \frac{2}{c_0}\left(\frac{l_1}{1-\frac{v^2}{c_0^2}} - \frac{l_2}{\sqrt{1-\frac{v^2}{c_0^2}}}\right)$

Drehung um 90° entspricht Austausch von l_1, und l_2:

$\Delta t' = \frac{2}{c_0}\left(\frac{l_1}{\sqrt{1-\frac{v^2}{c_0^2}}} - \frac{l_2}{1-\frac{v^2}{c_0^2}}\right)$

Die Differenz der Lichtlaufzeiten ändert sich damit um

$$\delta t = \Delta t - \Delta t' = \frac{2(l_1+l_2)}{c_0}\left(\frac{1}{1-\frac{v^2}{c_0^2}} - \frac{1}{\sqrt{1-\frac{v^2}{c_0^2}}}\right)$$

war die Interfrequenzmuster um die Phase

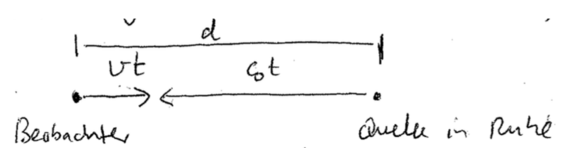
$$\Delta\Phi = \underbrace{w}_{\text{Frequenz deslaserlichtes}} \delta t$$

ändert.

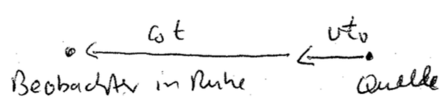
Experimentell ist $\Delta\delta = \Delta\Phi = 0$

$\Rightarrow$ **Die Vakuumlichtgeschwindigkeit ist universell und in jedem Inertialsyxstem identisch.**

Damit sind alle Inertialsysteme gleichberechtigt und nur Relativgeschwindigkeiten sind phyikalisch relevant. Dies ist nicht der Fall in der Äthertheorie, wie folgendes Beispiel zeigt (Geschwindigkeiten relativ zum Äther)



Wenn $v = 0$ und $d = Distanz$ der Beobachter-Quelle dann ist $t_0 = \frac{d}{c_0}$; wenn $v > 0$ dann $d = c_0t + vt$ $\Rightarrow t = \frac{t_0}{1+\frac{v}{c_0}} \Rightarrow$ frequenz $f = \frac{1}{t} = f_0(1 + \frac{v}{c_0})$



$t = t_0 - \frac{vt_0}{c_0} + \frac{d}{c_0} \Rightarrow f = \frac{1}{\Delta t} = \frac{f_0}{1-\frac{v}{c_0}} \Rightarrow$ die beiden Dopplereffekte wären in zweiter Ordnung in $\frac{v}{c_0}$ verschieden.

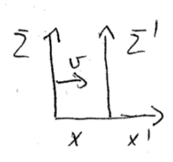
Eine Möglichkeit, die Lichtgeschwindigkeit unabhängig vom Inertialsystem zuhalten ist

$$c_0^2\Delta t^2 - (\Delta\vec{r})^2 = \textit{ unabhängig vom Inertialsystem}$$

zu setzen, denn dann ist für Bewegung mit Lichtgeschwindigkeit $c_0^2\Delta t^2 - (\Delta\vec{r})^2 = 0$ in allen Inertialsystem.

Gesucht ist aber eine Transformation (ohne Einschränkung mit nur einer Raumkoordinate): so daß:

$$(c_0t')^2 - x'^2 = (c_0t)^2 - x^2$$



$$x' = ax + bt$$

$$t' = cx + dt$$

$$a, d$$

Definiere $a := \gamma$. Per Definition bewegt sich ein Punkt in Ruge in $\sum'$, $\Delta x' = 0$, mit Geschwindigkeit v in $\sum$, $v = \frac{\Delta x}{\Delta t}$

$$0 = \Delta x' = \gamma \Delta x + b \Delta t \Rightarrow b = -\gamma \frac{\Delta x}{\Delta t} = -\gamma v$$

aber

$$x' = \gamma(x - vt)$$

weiter würde es gehen:
$(c_0 t')^2 - x'^2 = c_0^2(cx + dt)^2 - \gamma^2(x - vt)^2$
$= c_0^2(d^2 - \gamma^2 \frac{v^2}{c_0^2})t^2 + (c_0^2 c^2 - t^2)x^2 + 2(c_0^2 cd + \gamma^2 v)xt$
$\Rightarrow$

$$(1) d^2 = 1 + \gamma^2 \frac{v^2}{c_0^2}$$

$$(2) c_0^2 c^2 = \gamma^2 - 1$$

$$(3) c_0^2 cd = -\gamma v$$

multipliziere (1) und (2) $\underbrace{\Rightarrow}_{quadiere(3)}$ $c_0^2 c^2 d^2 = \gamma^4 \frac{v^2}{c_0^2} \Rightarrow c_0^2 c^2 d^2 = -1 + \gamma^2(1 - \frac{v^2}{c_0^2}) + \gamma^4 \frac{v^2}{c_0^2}$

Nun setzen wir gleich $\Rightarrow \gamma^2 = \frac{1}{1 - \frac{v^2}{c_0^2}} \Rightarrow \gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c_0^2}}}$ weil $a = \gamma > 0$

$\Rightarrow d^2 = \gamma^2(\frac{1}{\gamma^2} + \frac{v^2}{v_0^2}) = \gamma^2$ $\quad$ $d = \gamma$ weil $d > 0$
$(3) \Rightarrow c = -\frac{\gamma^2 v}{c_0^2 d} = -\gamma \frac{v}{c_0^2}$

$$\Rightarrow x' = \gamma(x - vt) \quad ; \quad t' = \gamma(t - \frac{vx}{c_0^2})$$

Dabei entspricht $\gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c_0^2}}}$ **Hinweis:**
Oft werden natürliche Einheiten verwendet für die $c_0 = 1$
Die Koordinaten $\perp \vec{v}$ bleiben unverändert, das heißt

$$y' = y \qquad z' = z$$

Dabei ist zu beachten: Für $\frac{v}{c_0} \to 0$ ist $\gamma = 1 + 0(v^2) \Rightarrow$ In erster Ordnung in v erhält man Galilei-Transformation:

$$v' = x - vt + 0(v^2) \quad t' = t - \frac{vx}{c_0^2} + 0(v^2)$$

4.8 Anwendung- Relativitätstheorie

4.8.1 Geschwindigkeitsaddition oder subtraktion

In System $\sum$ bewegt sich ein Teilchen mit Geschwindigkeit
$u = \frac{\Delta x}{\Delta t} \Rightarrow$ In $\sum'$ ist Geschwindigkeit
$u' = \frac{\Delta x'}{\Delta t'} = \frac{\Delta x - v\Delta t}{\Delta t - v\frac{\Delta x}{c_0^2}} =$ (dividiere oben und unten durch Δt und verwende $u = \Delta x/\Delta t \frac{u-v}{1-\frac{vu}{c_0^2}}$)
Für $u, v << c_0$ gilt Galilei-Transformation bis auf Terme zweiter Ordnung:

$$u' = u - v + 0(v^2, u^2)$$

4.8.2 Zeitdilatation

Betrachte einen Prozess, der im $\sum$ im Ruge stattfindet und eine Zeit Δt dauert, z.B. radioaktiver Zerfall.
$\Delta t' = \gamma \Delta t \geq \Delta t$
Vierervektor-Formatlismus:
Verwende natürliche Einheiten $c_0 \equiv 1$ der Einfachheitshalber
$\Rightarrow t' = \gamma(t - vx) \quad y' = y$
$\Rightarrow x' = \gamma(x - vt) \quad z' = z$
$(t, \vec{x})$ vildet einen Vierervektor dessen Norm $t^2 - \vec{x}^2$ erhalten ist. Analog bildet $(E, \vec{p})$ einen Energie Impuls Vierervektor. $\Rightarrow E' = \gamma(E - vp_x) \quad px' = \gamma(p_x - vE)$
$p'_y = p_y \qquad p'_z = p_z$
Spezialfall: Teilchen in Ruge im $\sum$, aber $\vec{p} = 0, E = m_0 =$ *Ruhemasse*
$\Rightarrow E' = \gamma E = \gamma m_0$
$p'_x = -\gamma v E = -\gamma v m_0$
$p'_y = p'_z = 0$

$$\underbrace{\Rightarrow}_{\text{ersetze durch ungestrichene Größe}} \qquad \vec{p}^2 + m_0^2 = m_0^2(1 + \gamma^2 v^2) = \frac{m_0^2}{1-v^2}(1 - v^2 + v^2) = \frac{m_0^2}{1-v^2} = \gamma^2 m_0^2 = E^2$$

in alltäglichen Koordinaten: $E^2 = c_0^2 \vec{p}^2 + m_2 c_0^4 \qquad [E] = [mv^2], [p] = [mv]$
Dabei zu beachten ist dass, E positiv und eine negative Wurzel hat.
$E < 0$ entspricht Antiteilchen
$\rightarrow$ in der Relativitätstheorie hat jedes Teilchen ein Anti-Teilchen
Nicht-relativistisches Limit:
$E = \sqrt{m_0^2 + \vec{p}^2} = m_0\sqrt{1 + \frac{\vec{p}^2}{m_0^2}} = m_0(1 + \frac{1}{2}\frac{\vec{p}^2}{m_0^2} + 0(p^4))$
$E = \gamma m_0 = \frac{m_0}{\sqrt{1-v^2}} - m_0(1 + \frac{1}{2}v^2 + 0(v^2))$
$\approx m_0 + \underbrace{\frac{1}{2} m_0 v_0^2}_{\text{nicht relativistische kinetische Energie}}$

4.9 Allgemeine Form der Newtonschen Bewegungsgleichung:

m$\ddot{\vec{r}} = \vec{f}(\vec{r}, t) \rightarrow$ gewöhnlicghe Differentialgleichung zweiter. Ordnung
$m\ddot{x}_i = F_i(x_1, x_2, x_3, t) \qquad i = 1, 2, 3$

4.10 Mehrteilchensysteme für N Teilchen

$m_j \ddot{\vec{r}}_j = \vec{F}_j(\vec{r}_{11} ..., \vec{r}_{N,t}) \quad j = 1, ..., N$
$\Rightarrow 3N$ Differentialgleichung 2ter Ordnung $\rightarrow 3N$ Freiheitsgrade.

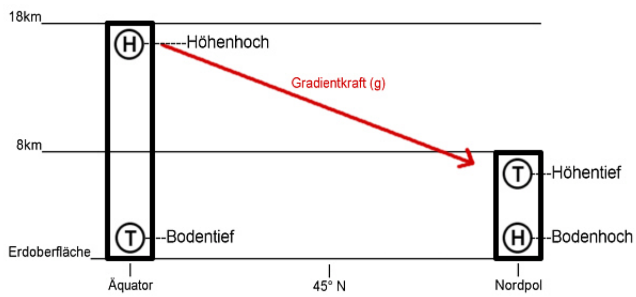
Siehe Dokument im Physik 1 Ordner der Cloud: Differentialgleichung.pdf

4.11 Phasenraum

Für n Freiheitsgrade hat man den n-dimensionalen Ortvektor $\vec{r} = (y_1, ..., y_n)$; Der von $\vec{u} = (\vec{r}, \dot{\vec{r}})$ aufgespannte 2n dimensionale Vektorraum heißt Phasenraum, Definiere

$$u_j = y_j \quad j = 1, ..., n \qquad u_{j+n} = y_j \quad j = 1, ..., n$$

$\Rightarrow \dot{u}_j = \dot{y}_i = u_{n+j} \qquad j = 1, ..., n$
$\dot{u}_{j+n} = \ddot{y}_j = f_j(u, ..., \underbrace{u_{2n}}_{\text{Kraft kann auch von Geschwindigkeiten abhängen, z.B. Reibung, Lorentz-Kraft}}, t)$ hat die Form:
$\dot{\vec{u}} = \vec{g}(\vec{u}, t) \rightarrow$ 2n gewöhnliche Differentialgleichung **erster** Ordnung
Symmetrien dieser Gleichungen führen i.a. zu Erhaltungsgrößem z.B. führt Zeit-unabhängigkeit i.a. zu Energieerhaltung
$\vec{F}$ heißt Gradienten-Kraft wenn



$$\vec{F}(\vec{r})0 - \vec{\nabla}v(\vec{r})$$

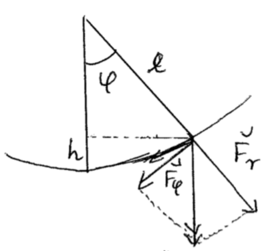
mit $V(\vec{r})$ eine Skalarfunktion genannt ***Potential***
Dann ist

$$e = E_{kin} + E_{pot} = \frac{m}{2}\dot{\vec{r}}^2 + V(\vec{r})$$

erhalten: $\frac{dE}{dt} = m\dot{\vec{r}}, \ddot{\vec{r}} + \dot{\vec{r}} * \vec{\nabla}v = \dot{\vec{r}} * (m\ddot{\vec{r}} + \vec{\nabla}v)$
$\dot{\vec{r}} * (m\ddot{\vec{r}} - F(\vec{r}) = 0)$

4.11.1 Beispiele

Schräger Wurf $\rightarrow$ siehe experimenteller Teil
mathematisches Pendel (Kräfte Gleichsetzten) wenn $l = const$ ist $F_\varphi = ma_\varphi$ in Polarkoordinaten



$\vec{F} = -mg\vec{e}_z$

$= \vec{\nabla}E_{pot}$

mit $E_{pot} = mgh = mgl(1 - cos\varphi)$

$F_\varphi = -mgsin\varphi \qquad a_\varphi = l\ddot{\varphi}$
$\Rightarrow ml\ddot{\varphi} = -mgsin\varphi$ oder $\ddot{\varphi} + \frac{g}{e}sin\varphi = 0$

4.12 Energie-Erhaltung

$E = E_{kin} + E_{pot} = \frac{m}{2}e^2\dot{\varphi}^2 + mgl(1-cos\varphi) = const = mgl(1-cos\varphi_0)$
φ_0 = maximale Auslenkung; Falls $\varphi_0 \leq \pi$

$$\Rightarrow \dot{\varphi} = \sqrt{\frac{2g}{l}(cos\varphi - cos\varphi_0)}$$

damit kann man die Schwingungsperiode berechnen:
$T = \int_0^T dt = 4\int_0^{T/4} = 4\int_0^0 \frac{d\varphi}{\dot{\varphi}} = 4\sqrt{\frac{l}{2g}}\int_0^0 \frac{d\varphi}{\sqrt{cos\varphi - cos\varphi_0}}$
Verwende

$$cos\varphi - cos\varphi_0 = 2(sin^2\frac{\varphi_0}{2} - sin^2\frac{\varphi}{2})$$

definiere $h = sin^2\frac{\varphi_0}{2}$ und trnsformiere auf neue Variable ξ mit sin $\frac{\frac{\varphi}{2}=\sqrt{2}sin\xi}{\varphi_0} soda ß 0 \leq \xi \leq \frac{\pi}{2}$

$$\Rightarrow \frac{1}{\sqrt{2}}\int_0^{\varphi_0}\frac{d\varphi}{\sqrt{cos\varphi - cos\varphi_0}} = \frac{1}{2}\int_0^{\pi/2}\frac{d\varphi}{d\xi}\frac{d\xi}{\sqrt{h - hsin^2\xi}}$$

dann ist $-\frac{1}{2}cos\frac{\varphi}{2}d\varphi = \sqrt{h}cos\xi d\xi \Rightarrow \frac{d\varphi}{d\xi} = 2\sqrt{h}\frac{cos\xi}{cos\frac{/varphi}{2}}$
$\Rightarrow \frac{1}{\sqrt{2}}\int_0^{\varphi_0}\frac{d\varphi}{\sqrt{cos\varphi - cos\varphi_0}} = \frac{1}{2}\int_0^{\pi/2}\frac{2\sqrt{h}cos\xi d\xi}{\sqrt{h}cos\xi cos\frac{\varphi}{2}} = \int_0^{\frac{\pi}{2}}\frac{d\xi}{\sqrt{1-sin^2\frac{\varphi}{2}}} = \frac{d\xi}{\sqrt{1-hsin^2\xi}} = K(h) =$ vollständiges elliptisches Integral
$\Rightarrow T = 4\sqrt{\frac{l}{g}}K(sin^2\frac{\varphi_0}{2})$
Taylor Entwicklung von K(h) um k = 0:
$K(h) \approx \int_0^{\frac{\pi}{2}} d\xi(^1 + \frac{h}{2}sin^2\xi) \approx \frac{\pi}{2}(1+\frac{h}{4})$
$\Rightarrow T = 2\pi\sqrt{\frac{l}{g}}(1+\frac{h}{4})$
Für $k \rightarrow 0 ist T \rightarrow 2\pi\sqrt{\frac{l}{g}}$ Das entspricht der harmonischen Nährung $sin\varphi \approx \varphi$:
$\ddot{\varphi} + \frac{g}{l}sin\varphi \approx \ddot{\varphi} + \frac{g}{l}\varphi = 0$
Lösungen sind dafür:

$$\varphi(t) = Asinw_0t + Bcosw_0t$$

mit $w_0 = \sqrt{\frac{g}{l}}$,aber $T = \frac{2\pi}{w_0} = 2\pi\sqrt{\frac{l}{g}}$
Dies entspricht dem Federpendel

$$m\ddot{x} + hk = 0 \text{ mit } E_{pot} = \frac{h}{2}x^2 \quad F = -\frac{dE_{pot}}{dx} = -hx$$

4.13 Erhaltung von Impuls und Drehimpuls

Impuls eines Teilchens $:= \vec{p} = m\vec{v} = m\dot{\vec{r}}$
Dabei ist m eine Ruhemasse in Newtonscher Physik ansonsten $m \rightarrow m\gamma$ *bzw. bewegte Masse*
$\Rightarrow \dot{\vec{p}} = \vec{F}(\vec{r}, t)$

$$\text{Drehimpuls } \vec{L} := m\vec{r} \times \dot{\vec{r}} = \vec{r} \times \vec{p}$$

$\Rightarrow \dot{\vec{L}} = m\dot{\vec{r} \times \dot{\vec{r}}}_{=0} + m\vec{r} \times \ddot{\vec{r}} = \vec{r} \times \dot{\vec{p}} = \vec{r} \times \vec{F}$
Dieses Ergebnis der Umformung am Ende ist auch bekannt als Drehmoment.

4.13.1 N-Teilchensystem:

$r_{jk} := |\vec{r}_j - \vec{r}_k| = r_{kj}$
Angemommen nur Zentralkräfte $\vec{F}_{jk}$ wirken von Teilchen k auf Teilchen j.
$\Rightarrow \vec{F}_{jk} = -\vec{F}_{jk}(r_{jk})\frac{\vec{r}_j - \vec{r}_k}{r_{jk}}$ also $\dot{\vec{r}}_j = \sum_{k=1 k\neq j}^{N} \vec{F}_{jk}$
insbesondere

$$\vec{F}_{jk} = -\vec{F}_{kj} \to 3.\ \text{Newton}'\ \text{sche Axiom!}$$

Definiere:

$$\vec{p} = \sum_j \dot{\vec{p}}_j = \sum_{j\neq k} \vec{F}_{jk} = 0$$

$\Rightarrow$ Schwerpunkt $\vec{R} = \frac{I}{M} \sum_{\hat{j}=1}^{N} m_j \vec{r}_j$ bewegt sich mit Geschwindigkeit

$$\vec{v} = \dot{\vec{R}} = \frac{I}{M} \sum_{\hat{j}=1}^{N} m_j \vec{r}_j = \frac{1}{M} \sum \vec{p}_j = \frac{\vec{p}}{M} = const$$

Damit ist der Schwerpunkt $\vec{R} =$

$$\dot{\vec{L}} = \sum_j \dot{\vec{L}}_j = \sum_j r\vec{r}_j \times \sum_{k,k\neq j} \vec{F}_{jk} = \sum_{j\neq k} \frac{F_{jk}(r_{jk}}{r_{jk}} \vec{r}_j \times (\vec{r}_j - \vec{r}_k)$$
$$= -\sigma_{\hat{j}\neq k} \frac{F_{jk}(r_{jk})}{r_{jk}} \vec{r}_j \times \vec{r}_k = 0 \text{ weil } \vec{r}_j \times \vec{r}_k = -\vec{r}_k \times \vec{r}_j$$

4.14 Zweiteilchensystem

Definiere:

$$\vec{r} = \vec{r}_{12} = \vec{r}_1 - \vec{r}_2 = \text{ Relativkoordinate}$$

$M = m_1 + m_2 =$ Gesamtmasse $M = \frac{m_1 m_2}{m_1 + m_2} =$ steht für die reduzierte Masse

$$\vec{R} = \frac{1}{M}(m_1 \vec{r}_i + m_2 \vec{r}_2)\text{Steht für den Schwerpunkt}$$

Damit gilt

$$\vec{F}(\vec{r}) := \underbrace{\vec{F}_{12}}_{\text{Zentralkraft}} = F(r) = F(r)\hat{\vec{r}}$$

Nun können wir eine Bewegungsgleichung aufstellen. Dies tuen wir indem wir einfach die normale Bewegungsgleichung für Zweiteilchensysteme nehmen.

$$m_1 \ddot{r}_1 = \vec{F}_{12} \qquad m_2 \ddot{r}_2 = \vec{F}_{21}$$

$\Rightarrow = 0$ wie im N-Körpersystem

$$\ddot{\vec{r}} = \ddot{\vec{r}}_1 - \ddot{\vec{r}}_2 = \frac{1}{m_1}\vec{F}_{12} - \frac{1}{m_2}\vec{F}_{21} = \left(\frac{1}{m_1} + \frac{1}{m_2}\right)\vec{F}(\vec{r})$$

$\Rightarrow \mu \ddot{\vec{r}}_1 = \vec{F}(\vec{r})$
Ferner:

$$\overleftarrow{\vec{L}}_{total} = \vec{L}_1 + \vec{L}_2 = \vec{L}_s + \vec{L}$$

wobei

$$\vec{L}_s = M\vec{R} \times \dot{\vec{R}} = \vec{R} \times \vec{p} = \text{ Drehimpuls der Schwerpunktbewegung}$$

und

$$\vec{L} = \vec{r} \times \vec{p} = \mu \vec{r} \times \dot{\vec{r}} = \text{ relativ Drehimpuls}$$

5 Stoßprobleme

Eine Masse m_1 mit Geschwindigkeit $\vec{u}_1$ Stoße auf eine Masse m_2 in Ruhe
Dann gilt:

$$\frac{1}{2}m_1u_1^2 = \frac{1}{2}m_1v_1^2 + \frac{1}{2}m_2v_2^2 \quad \text{Energieerhaltung(1}$$

$$m_1\vec{u}_1 = m_1\vec{v}_1 + m_2\vec{v}_2 \quad \text{Impulserhaltung(2)}$$

wobei $\vec{v}_1, \vec{v}_2$ die Endgeschwindigkeiten von m_1 und m_2 sind.
Die wahl des Koordinatensystems geschieht so, daß der Stoß in $xy - Ebene$ stattfindet mit $\vec{u}_1 = u : 1\vec{e}_x, \xi := P2x = m_2\vec{v}_2 \cdot \vec{e}_x; \eta := P2y = m_2\vec{v}_2 \cdot \vec{e}_y$

ßproblem1.png ßproblem1.png Sto\OT1\ss problem1.png

$$\xi^2 + \eta^2 = m_2^2v_2^2(3); \qquad (m_1u_1 - \xi)^2 + \eta^2 = m_1^2v_1^2(4)$$

Nun ist

$$m_1^2v_1^2 \underbrace{=}_{(1)} m_1^2(u_1^2 - \frac{m_1}{m_2}v_2^2 \underbrace{=}_{(3)} m_1^2u_1^2 - \frac{m_1}{m_2}(\xi^2 + \eta^2)$$

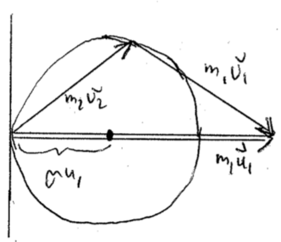
Nun kann man in (4) einsetzen um zubekommen:

$$(\xi^2 + \eta^2)(1 + \frac{m_1}{m_2}) - 2m_1u_1\xi = 0$$

Multiplikation mit $\frac{m_2}{m_1+m_2}$ gibt:

$$\xi^2 + \eta^2 - 2\mu u_1\xi = 0 \text{ oder } (\xi - \mu u_1)^2 + \eta^2 = (\mu u_1)^2$$

wobei $\mu \equiv \frac{m_1m_2}{m_1+m_2}$ die reduzierte Masse ist.



alle Lösungen liegen auf einem Kreis mit Radius μu_1 um den Punkt $(x,y) = (\mu u_1, 0)$

5.1 1. zentraler Stoß:

Alle Impuls liegen auf der $x - Achse$ so daß $m_1u_1 = m_1v_1 + m_2v_2$
Anwendung der vorigen Figur ergibt (abgesehen von der trivialen Lösung $v_1 = u_1, v_2 = 0$)

$$m_2v_2 == 2\mu u_1 \quad \Rightarrow v_2 = \frac{2m_1}{m_1 + m_2}u_1$$

$$m_1v_1 = m_1u_1 - m_2v_2 = (m_1 - 2\mu)u_1 = \frac{m_1^2 + m_1m_2 - 2m_1m_2}{m_1 + m_2}$$

$$]u_1 = \frac{m_1 - m_2}{m_1 + m_2}m_1u_1$$

In der Tat sind Energie- und Impulserhaltung erfüllt.

$$\frac{1}{2}m_1v_1^2 + \frac{1}{2}m_2v_2^2 = \frac{m_1}{2(m_1 + m_2)^2}((m_1m_2)^2 + 4m_1m_2)u_{2=\frac{m_1}{2}u_1^2}$$

$$m_1v_1 + m_2v_2 = \frac{1}{m_1 + m_2}(m_1^2 - m_1m_2 + 2m_1m_2)u_1 = m_1u_1$$

5.2 2. $m_1 = m_2 = m$ (gleiche Massen)

$\Rightarrow \mu = \frac{m}{2} \quad \mu u : 1 = \frac{m}{2} u_1 = \frac{m_1 u_1}{2} \Rightarrow \vec{v}_1 \perp \vec{v}_2$
für einen zentralen Stoß gilt damit $v_2 = u_1, v_1 = 0$
$\rightarrow$ stoßender Körper kommt zur Ruhe $\rightarrow$ z.B. Billardkugel

5.3 $m_1 >> m_2$

$\Rightarrow$

$$\mu \approx m_2 \quad \mu u_{12} u_1 << m_1 u_1$$

für einen zentralen Stoß hat man $m_2 v_2 \approx 2 m_2 u_1 \Rightarrow v_2 \approx 2 u_1$
$m_1 v_1 \approx m_1 u_1 - m_2 2 u_{11} \approx m_1 u_1$
Die Energieübertrag ist dann:

$$\frac{\frac{1}{2} m_2 v_2^2}{\frac{1}{2} m_1 7_1^2} \approx 4 \frac{m_2}{m_1} << 1$$

ß.png ß.png $\boxed{\texttt{gle}}$`ichemassensto\OT1\ss .png`

5.4 4. $m_1 << m_2$

$\Rightarrow \mu \approx m_1 \qquad \mu u_1 \approx m_1 u_1$

$$m_2 v_2 \approx 2 m_1 u_1 \Rightarrow v_2 \approx 2 \frac{m_1}{m_2} u_1$$

$$m_1 v_1 \approx m_1 u_1 - 2 m_1 u_1 \Rightarrow v_1 \Rightarrow v_1 \approx -u_1 \Rightarrow \text{ Reflextion mit Impulsübertrag}$$

also

$$\delta p = -2 m_1 u : 1 \text{ wichtig in der hinetischen } \textbf{Gastheorie}$$

$$\text{Energieübertrag} = \frac{\frac{1}{2} m_2 v_2^2}{\frac{1}{2} m_1 u_1^2} \approx 4 \frac{m_1}{m_2} << 1$$

5.5 Zentraler inelastischer Stoß zweier gleicher Massen

$$\frac{m}{2} u_{2 = \frac{m}{2} v_1^2 + \frac{m}{2} v_2^2 + \underbrace{}_{Wärme}} \underbrace{Q}_{(1); u_1 = v_1 + v_2}$$

Einsetzen von $v_1 = u_1 - v_2$in(1) ergibt

$$v_2^2 - v_2 u_1 + \frac{\psi}{m} = 0 \Rightarrow v_2 = \frac{u_1}{2} + \sqrt{\frac{2}{1^2 4 - \frac{Q}{m}}}$$
$$\Rightarrow v_1 = \frac{u_1}{2} - \sqrt{\frac{u_1^2}{4} - \frac{\psi}{m}}$$

Aus der Wurzel folgt auch

$$Q \leq \frac{m}{4} u_r \text{ und im Maximalfall gilt } v_1 = v_2 \frac{u_1}{2}$$

6 Keplerproblem

6.1 Zentralkraftfelder

Potential $V(\vec{r}) = V(r)$
$\vec{F}(\vec{r}) = -\vec{\nabla} V(r) = -\frac{dV}{dr}\vec{e}_r \qquad \vec{e}_r = \frac{\vec{r}}{r}$
Erhaltungsgrößen:

$$F = E_{kin} + E_{pot} = \frac{m}{2}(\dot{\vec{r}})^2 + E(\vec{r})$$

ist dann die Energie

$$\vec{L} = \vec{r} \times \vec{p} = m\vec{r} \times \dot{\vec{r}}$$
$$\dot{\vec{L}} = m\dot{\vec{r}} \times \dot{\vec{r}} + m\vec{r} \times \ddot{\vec{r}} = \vec{0} = 0$$

Die Newtonsche Kraft entspricht dann: $m\ddot{\vec{r}} = \vec{F}(\vec{r}) = F(r)\vec{e}_r$
Ebene Polarkoordinaten: $\dot{\vec{r}} = \dot{r}\vec{e}_r + r\dot{\varphi}\vec{e}_\varphi$

$$\Rightarrow E = \frac{m}{2}(\dot{r}\vec{e}_r + r\dot{\varphi}\vec{e}_\varphi)^2 + E_{pot}(r) = \frac{m}{2}(\dot{r}^2 + r^2\dot{\varphi}^2) + E_{pot}(r)$$
$$\vec{L} = m\vec{r}x(r\dot{\vec{e}}_r + r\dot{\varphi}\vec{e}_r) = mr\dot{\varphi}\vec{r} \times \vec{e}_\varphi \underbrace{=}_{\vec{r}=r\vec{e}_r} mr^2\dot{\varphi}\underbrace{\vec{e}_r \times \vec{e}_\varphi}_{\vec{e}_z} = mr^2\dot{\varphi}\vec{e}_z$$
$$\vec{L}^2 = L^2 = (mr^2\dot{\varphi})^2 = const \Rightarrow mr^2\dot{\varphi} = const = L \Rightarrow \frac{L}{mr^2}$$
$$\Rightarrow E = \frac{m}{2}\dot{r}^2 + \frac{L^2}{2mr^2} + E_{pot}(r) = \frac{m}{2}\dot{r}^2 + V_{eff}(r)$$
$$V_{eff}(r) = E_{pot}(r) + \underbrace{\frac{L^2}{2mr^2}}_{\text{Drehimpulsbarriere}}$$
$$E = const \Rightarrow \dot{r} = \frac{dr}{dt} = \pm\sqrt{\frac{2}{m}(E - V_{eff}(r))} \qquad \textbf{(1)}$$
$$\Rightarrow \dot{\varphi} = \frac{L}{mr^2} \qquad \textbf{(2)}$$

$t(r) - t(r_0) = \int_r^{r_0} dt' = \int_{r_0}^r = \frac{dr'}{dr'/dt}$
$= \int_{r_0}^r \frac{dr'}{r(\dot{r}')} = \int_{r_0}^r \frac{dr'}{\sqrt{\frac{2}{m}(E - V_{eff}(r'))}}$
Ähnlich für Azimentalwinkel:

$$\varphi(r) - \varphi(r_0) = \int_{\varphi(r_0)}^{\varphi(r)} d\varphi' = \int_{r_0}^r \frac{d\varphi}{dr}\frac{dt}{dr}dr' = \int_{r_0}^r \dot{\varphi}\frac{1}{\dot{r}(r')}dr'$$

$= \frac{L}{\sqrt{2m}} \int_{r_0}^{r} \frac{dr'}{r^{12}\sqrt{E \cdot V_{eff}}}$

$$V_{eff}(r) \leq E$$

Im allgemeinen : $\lim_{r\to\infty} E_{pot}(r) = 0$
$\Rightarrow$ für ungebunde Bahnen(r.B. Meteore die nicht aus unserem Sonnensystem kommen) ist $E \geq 0$
Für gebundene Bahnen ist $E < 0$:

$$r_{max} \geq r \geq r_{min}$$

gebundene Bahnen können geschlossen aber ungeschlossen sein.

Für geschlossene Bahnen muß:

$$\Delta\varphi = \frac{2L}{\sqrt{2m}} \int_{r_{min}}^{r_{max}} \frac{dr'}{r^{12}\sqrt{E - V_{eff}(r')}} = 2\pi n$$

6.1.1 Beispiele für potentielle Energie

$$E_{pot} = -\frac{G_N m_m}{r} \text{ Gravitationspotenzial zwischen M und m}$$
$$E_{pot} = \frac{\overrightarrow{e_1}\overrightarrow{e_2}}{4\pi\varepsilon_0 r} \text{ elektrisches Potenzial zwischen zwei Ladungen} e_1, e_2$$

$$E_{pot}(r) = \alpha \left[\underbrace{\left(\frac{r_0}{r}^{12}\right)}_{Absto\text{ß}ung} - \underbrace{2\left(\frac{r_0}{r}\right)^6}_{Anziehung} \right] \text{ Lennard-Jones Potenzial aus der Kernphysik}$$

6.2 Keplerproblem

zwei Massen m,M   i.a. $M \to m$
wähle Koordinatensystem so daß der Schwerpunkt sich am Ursprung und in Ruhe befindet

$$\overrightarrow{R} = \frac{M\vec{r}, m\vec{r}_2}{M+m} = 0 \Rightarrow \vec{r}_1 = -\frac{m\vec{r}_2}{M} r.B. \frac{m}{M} << 1$$
$$\vec{r} := \vec{r}_2 - \vec{r}_1 = \frac{M+m}{M}\vec{r}_2 \Rightarrow \vec{r}_2 = \frac{M}{M+m}\vec{r} \quad \vec{r}_1 = \frac{m}{M+m}$$
$$E_{pot}(r) = \frac{G_N(M+m)\mu}{r} \quad \mu = \frac{Mm}{M+m} \text{ reduzierte Masse}$$

$\Rightarrow$

$$E = \frac{\mu}{2}\dot{r}^2 + V_{eff} = const. \quad V_{eff}(r) = -\frac{GMm}{r} + \frac{L^2}{2\mu r^2}$$
$$\overrightarrow{L} = \mu\vec{r} \times \dot{\vec{r}} = const$$

Für ein $\frac{1}{r}$ Potential ist auch der Lenz-Russe-Vektor erhalten. Dies muss natürlich erstmal beweisen werden wofür wir die Vektoridentitäten benötigen.

$$\overrightarrow{A} = \dot{\vec{r}} \times \overrightarrow{L} - \frac{G_N Mm}{r}\vec{r}$$

damit erhalten wir:

$$\overrightarrow{A} = \ddot{\vec{r}} \times \overrightarrow{L} + \frac{G_N Mm}{r^2}\dot{r}\vec{r} - \frac{G_N}{M}\dot{\vec{r}}$$

$$= \frac{G_N M m}{r}\left(-\frac{\vec r}{\mu r^2}\times(\mu\vec r\times\ddot{\vec r}) + \frac{\dot r}{r}\vec r - \dot{\vec r}\right)$$

$$\text{wobei dies genutzt wird } \mu\ddot{\vec r} = \vec F(\vec r) - \vec\nabla V(r) = -\frac{G_N M m}{r^3}\vec r$$

$$= \frac{G_N M m}{r}\left(\dot{\vec r} - \frac{\dot r}{r}\vec r + \frac{\dot r}{r}\vec r - \dot{\vec r}\right) = 0$$

wobei wieder gilt

$$\vec r\times(\vec r\times\dot{\vec r}) \underbrace{=}_{bac-cab-Regel} \vec r(\vec r\cdot\dot{\vec r}) - \dot{\vec r}(\vec r\cdot\vec r) = \underbrace{=}_{\frac{d}{dt}(r^2)=2r\dot r=\frac{d}{dt}(\vec r\cdot\vec r)=2\vec r\cdot\dot{\vec r}} \vec r r\dot r - r^2\dot{\vec r}$$

$\square$

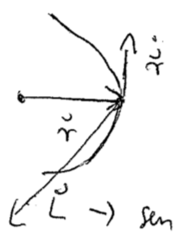
Für den Betrag gilt dann:

$$A^2 = \vec A\cdot\vec A = (\dot{\vec r}\times\vec L - \frac{G_N M m}{r}\vec r)^2 \underbrace{=}_{|\dot{\vec r}\times\vec L| = \dot{\vec r}^2\vec L^2 \text{ weil } \dot{\vec r}\cdot\vec L=0} \dot{\vec r}^2\vec L^2 - \frac{2G_N M m}{r}(\dot{\vec r}\times\vec L)\cdot\vec r + (G_N M m)^2$$

$$\underbrace{=}_{(\dot{\vec r}\times\vec L)\cdot\vec r = (\vec r\times\dot{\vec r})\cdot\vec L = \frac{\vec L^2}{\mu}} L^2(\dot{\vec r}^2 - \frac{2G_N M m}{\mu r}) + (G_N M m)^2 = \frac{2L^2}{\mu}E + (G_N M m)^2$$

Nun definieren wir die nummerische Exzentrizität:
$\varepsilon := \sqrt{1 + \frac{2L^2E}{\mu(G_N M m)^2}}$ (1)

$$\Rightarrow A = G_N M m\varepsilon$$



wähle Punkt wo $\dot{\vec r}\cdot\vec r = 0$, also $r = r_{min,max}$

$\Rightarrow$ $\vec A$ in $\vec r$-Richtung

$\vec L$ → senkrecht zur Ebene der Keplerbahn

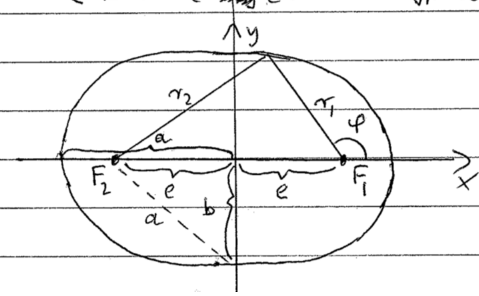
$$\vec A\cdot\vec r = Ar\cos\varphi = G_N M m\varepsilon r\cos\varphi$$

$$\vec A\cdot\vec r = (\dot{\vec r}\times\vec L)\cdot\vec r - \frac{G_N M m}{r}\vec r\cdot\vec r = \frac{L^2}{\sigma} - G_N M m r$$

$\Rightarrow r(\varphi) = \frac{k}{1+\varepsilon\cos\varphi}$ $\quad k = \frac{L^2}{G_N M m\sigma}$ (1)

→ Kegelschnitte
- $E < 0 \Leftrightarrow \varepsilon < 1$ → Ellipse
- $E = 0 \Leftrightarrow \varepsilon = 1$ → Parabel
- $E > 0 \Leftrightarrow \varepsilon > 1$ → Hyperbel

1.) Ellipse



$a^2 = e^2 + b^2$

$\varepsilon := \frac{e}{a} < 1$

F_1, F_2 = Brennpunkte

1.Definition:

$$\frac{x^2}{a^2} + \frac{y^2}{b^2} = 1$$

So kann man zeigen daß dies äquivalent ist zu
Definition 2:

$$r_1 + r_2 = const = 2a = (a-e) + (a+e)$$

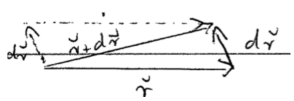
$\Rightarrow r_1^2 = (x-e)^2 + y^2 \qquad r_2^2 = (x+e)^2 + y^2$
$\Rightarrow r_1 - r_2 = \frac{2_1^2 - r_2^2}{r_1 + r_2} = \frac{1}{2a}[(x-e)^2 + y^2 - (x+e)^2 - y^2] = -2\frac{e}{a}x = -2\varepsilon x$
$\Rightarrow r_1 = \frac{1}{2}(r_1 + r_2) + \frac{1}{2}(r_1 - r_2) = a - \varepsilon x = a - \varepsilon(e + r_1 cos\varphi)$
$= a - \varepsilon e - \varepsilon r_1 cos\varphi = \frac{a^2 - e^2}{a} - \varepsilon r_1 cos\varphi = \frac{b^2}{a} - \ r_1 cos\varphi$
$\Rightarrow r_1 = \frac{b^2/a}{1+\varepsilon cos\varphi} = \frac{k}{1+\varepsilon cos\varphi}$ mit $k = \frac{b^2}{a}$ Spezialfall $e = \varepsilon = 0 \rightarrow$ Kreis
Drücke Halbachsen a und b durch E und L aus:

$$a = \frac{1}{2}(r(\varphi = 0) + r(e = \pi)) = \frac{k}{2}(\frac{1}{1+\varepsilon} + \frac{1}{1-\varepsilon}) = \frac{k}{1-\varepsilon^2}$$

nun setzt man die oben mit (1) markierten Gleichungen ein:

$$\frac{L^2}{G_N M m \mu}(-\frac{2L^2 E}{(G_N M m)^2 \mu} = -\frac{G_N M m}{2E} > 0 \qquad (3)$$

$= \frac{L}{\sqrt{-2\mu E}}$ (4) Er gilt der Flächensatz: Der Radiusvektor überstreicht in gleichen Zeiten gleiche Fläche (Zweiter Keplerscheres Gesetz)



$$d\vec{F} = \frac{1}{2}\overrightarrow{r \times d\vec{r}}$$
$$\Rightarrow \frac{d\vec{F}}{dt} = \frac{1}{2}\vec{r} \times \dot{\vec{r}} = \frac{\vec{L}}{2\mu} = const$$

$$F = \pi a b = \pi a \frac{L}{\sqrt{-2\mu E}}$$

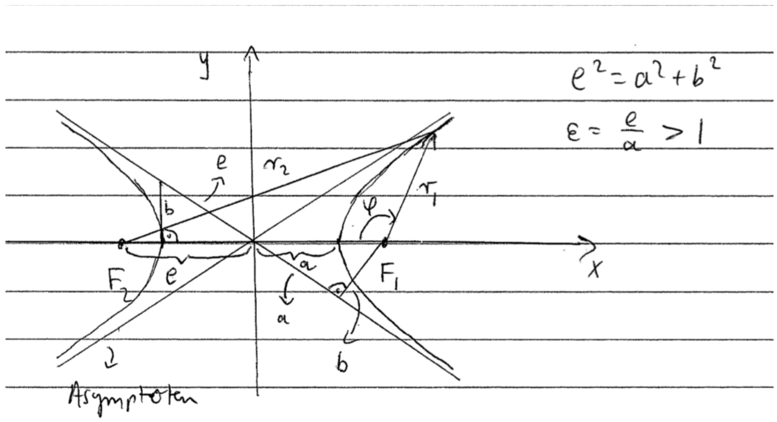
anderseits $F = \int_T^0 \frac{dF}{dt}dt = \frac{1}{2\mu}\int_T^0 L dt = \frac{LT}{2\mu}$

$$\Rightarrow T = \pi a \sqrt{\frac{2\mu}{-E}} \underbrace{=}_{(3):elemeniere E} 2\pi a \sqrt{\frac{\mu a}{G_N M m}}$$

$$\Rightarrow \frac{T^2}{a^3} = \frac{4\pi^2 \mu}{G_N M m} = const = \frac{4\pi^2}{G_N}(M+m) \approx \frac{4\pi^2}{G_N M}$$

$\rightarrow$ **drittes Keplersches Gesetz**

6.3 2. Hyperbel



ohne detaillierte Beweise:
1- Definition

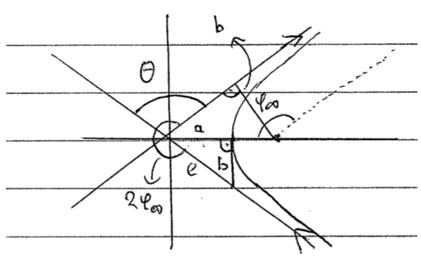
$$\frac{x^2}{a^2} - \frac{y^2}{b^2} = 1$$

2. Definition:

$$|r_1 - r_1| = 2a$$

$$\Rightarrow r_1 \frac{k}{1 + \varepsilon cos\varphi} \qquad k = \frac{b^2}{a}$$

$$a = \frac{G_N}{M} m2E > 0 \qquad b = \frac{L}{\sqrt{2\mu E}}$$



Streuung:

$cos\varphi_\infty = -\frac{1}{\varepsilon}$

$\theta = 2\varphi_\infty - \pi \rightarrow$ Streuwinkel

$0 \leq \theta \leq \pi$

$\Rightarrow$ sin $\theta_{2 = sin(\varphi_\infty - \frac{\pi}{2}) = -cos\varphi_\infty = \frac{1}{\varepsilon}}$

$\Rightarrow tan\frac{\theta}{2} = \frac{sin\frac{\theta}{2}}{\sqrt{1 - sin\frac{\theta}{2}}} = (sin^{-2}\frac{\theta}{2} - 1)^{-\frac{1}{2}}$

$(\frac{e^2}{a^2} - 1)^{-\frac{1}{2}} = (\frac{b^2}{a^2})^{-\frac{1}{2}} = \frac{a}{b} = \frac{G_N Mm}{2bE}$

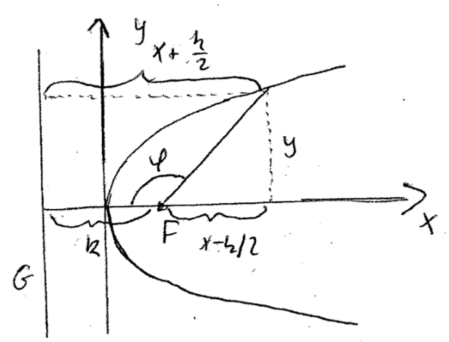
$$\Rightarrow \theta(b) == 2arctan\frac{G_n Mm}{2bE}$$

b ist minimaler Abstand der Asymtote vom Kraftzentrum = *Stopparamer*

6.4 3. Parabel

$\rightarrow$ siehe frühere Übungsaufgabe
Anwendung: Keplerbahnen sind geschlossen; wenn das Potential nicht $\alpha \cdot \frac{1}{r}$ wie z.B. im allgemeiner

Relativitätstheorie, dann sind Bahnen nicht geschlossen
z.B. Perihelddrehung des Merkurs



Streuung:

Menge aller Punkte, die vom Brennpunkt F und einer Graden G den gleichen Abstand haben.

$$x + \frac{k}{2} = \sqrt{y^2 + (x - \frac{k}{2})^2} \Leftrightarrow (x + \frac{k}{2})^2 = y^2 + (x - \frac{k}{2})^2$$

$$\Leftrightarrow r(\varphi) = y^2 = 2kx$$

In Polarkoordinaten wäre das:

$$r(\varphi) = x + \frac{k}{2} = \frac{k}{2} - rcos\varphi + \frac{k}{2} = k - rcos\varphi$$

$$\Rightarrow r(\varphi) = \frac{k}{1 + cos\varphi}$$

6.5 Formulierte Keplergesetzt

1. Die Planeten bewegen sich auf Ellipsen, in deren Brennpunkt die Sonne steht
2. Der Radiusvektor (Fahrstrahl) von der Sonne zum Planeten überstreicht in gleichen Zeiten gleiche Fläche
3. Die Quadrate der Umlaufzeiten der Planeten verhalten sich wie die Kuben ihrer großen Halbachsen $\frac{T^2}{a^3} = const, \frac{4\pi^2}{G_N(M+m)}$

7 Wirkungsquerschnitt und Steuung

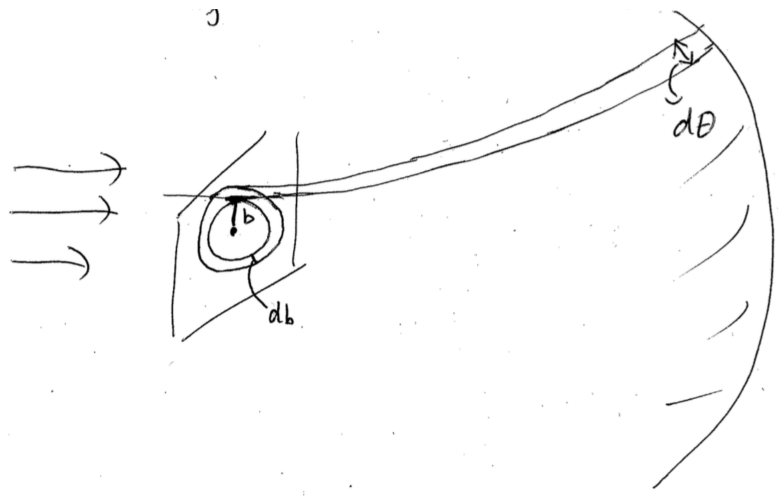
Stromdichte $j = \square$ einfallende Teulchen pro Zeit und Fläche Raumwinkelelement

$$DU = sin\theta d\theta d\varphi$$

Der Wirkungsquerschnitt ist dann definiert durch:

$$d\sigma = \frac{d\sigma}{dt\eta} d\eta = \square \text{ Teilchen getrennt in d } \eta \text{ pro Zeit}$$

$$= \frac{jbdbd\varphi}{j} = bdbd\varphi \quad \text{ïmpact paramer}b$$



$$\Rightarrow \frac{d\sigma}{d\eta} = \frac{bdbd\varphi}{sin\theta d\theta d\varphi} = \frac{b}{sin\theta}\frac{1}{sin^2\frac{\theta}{2}}$$

Strukturwinkel θ wird mit wachsendem impace b kleiner.

$$\frac{db}{d\theta} < 0 \Rightarrow \frac{d\sigma}{d\eta} = \frac{b}{sin\theta}|\frac{db}{d\theta}|$$

hier: $b'' = \frac{G_N M m}{2E} cot\frac{\theta}{2} \Rightarrow \frac{db}{d\theta} = -\frac{G_N M m}{4E}\frac{1}{sin^2\frac{\theta}{2}}$ mit $wt\frac{\theta}{2} = \frac{cos\frac{\theta}{2}}{sin\frac{\theta}{2}}$ und $sin\theta = 2sin\frac{\theta}{2}cos\frac{\theta}{2}$