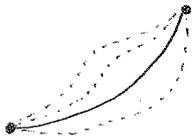


2. Lagrange - Formalismus

2.1. Das Prinzip der kleinsten Wirkung bzw. ¹⁸⁰⁵⁻¹⁸⁶⁵ Hamiltonsches Prinzip (auch ¹⁶⁰¹⁻¹⁶⁶⁵ Fermat, ¹⁶⁷⁸⁻¹⁷⁵⁹ Maupertuis, ¹⁷¹⁷⁻¹⁷⁸³ d'Alembert)

Behauptung: Massenpunkt bewegt sich laut Newton II im Potential V
 \Leftrightarrow
 Massenpunkt wählt Bahnkurve mit extremalem (normalerweise minimalem) Wert einer Integralgröße, benannt Wirkung.

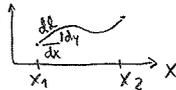


Um das Prinzip mathematisch darstellen zu können, führen wir eine neue Methode ein:

Variationsrechnung

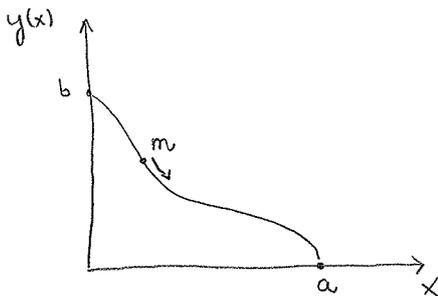
Funktion: Abbildung $\mathbb{R} \rightarrow \mathbb{R}$; $x \mapsto y(x)$
 Funktional: Abbildung $V \rightarrow \mathbb{R}$; $y \mapsto F[y]$
 $V =$ Raum von Funktionen
 (mit bestimmten Eigenschaften; meistens reell, stetig, differenzierbar)

Beispiele: (i) $F[y] = y(x_0) = \int_{-\infty}^{\infty} dx y(x) \delta(x-x_0)$.
 (ii) $F[y] = \int_{x_1}^{x_2} dx f(y(x), y'(x), x)$, mit Funktion f .

(iii) Länge einer Bahnkurve: 

$$l = \int dl = \int \sqrt{(dx)^2 + (dy)^2} = \int_{x_1}^{x_2} dx \sqrt{1 + [y'(x)]^2}$$

(iv) Laufzeit im homogenen Schwerfeld bzw. das Brachistochronen*-Problem.
 (Johann Bernoulli \rightarrow Variationsrechnung)
¹⁶⁶⁷⁻¹⁷⁴⁸ Jakob Bernoulli? (älterer Bruder)



Massenpunkt ruht am Anfang.
 Reibung wird vernachlässigt.

$$\tau = \int d\tau = \int \frac{dl}{v} = \int_0^a dx \frac{\sqrt{1+(y')^2}}{v(x)}$$

Für $v(x)$ gilt (Energieerhaltung):

$$\frac{1}{2} m v^2 = m g (b-y)$$

$$\Leftrightarrow v = \sqrt{2g(b-y)}$$

$$\Rightarrow \tau = \frac{1}{\sqrt{2g}} \int_0^a dx \frac{\sqrt{1+(y')^2}}{\sqrt{b-y}}$$

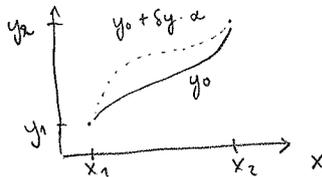
* brachistos = kürzeste
 chronos = Zeit

Extremalisierung eines Funktionals

$$F[y] = \int_{x_1}^{x_2} dx f(y, y', x)$$

Annahme: $F[y]$ hat für die Funktion y_0 ein Extremum, z.B. Minimum
 so dass $F[y] \geq F[y_0]$, für alle Funktionen mit $y(x_1) = y_1, y(x_2) = y_2$.

Sei $Sy(x)$ eine beliebige (stetige, differenzierbare) Funktion mit $Sy(x_1) = Sy(x_2) = 0$.



Wenn wir jetzt $F[y_0 + \alpha Sy]$, $\alpha \in \mathbb{R}$,
 als Funktion von α betrachten,
 dann muss $\frac{dF[y_0 + \alpha Sy]}{d\alpha} \Big|_{\alpha=0} = 0$ gelten.

(Und zwar für alle Sy .)

$$\begin{aligned} \frac{dF}{d\alpha} &= \frac{d}{d\alpha} \int_{x_1}^{x_2} dx f(y_0 + \alpha Sy, y_0' + \alpha Sy', x) \\ &= \int_{x_1}^{x_2} dx \left[Sy \frac{\partial f}{\partial y} + Sy' \frac{\partial f}{\partial y'} \right]_{y=y_0} \end{aligned}$$

Partielle Integration im zweiten Term:

$$\begin{aligned} \int_{x_1}^{x_2} dx \frac{dSy}{dx} \frac{\partial f}{\partial y'} &= \int_{x_1}^{x_2} dx \left\{ \frac{d}{dx} \left(Sy \frac{\partial f}{\partial y'} \right) - Sy \frac{d}{dx} \frac{\partial f}{\partial y'} \right\} \\ &= \int_{x_1}^{x_2} dx Sy \left(-\frac{d}{dx} \frac{\partial f}{\partial y'} \right) + \underbrace{\left[Sy \frac{\partial f}{\partial y'} \right]_{x_1}^{x_2}}_{=0, \text{ da } Sy(x_1) = Sy(x_2) = 0} \end{aligned}$$

$$\Rightarrow \frac{dF}{d\alpha} = \int_{x_1}^{x_2} dx Sy(x) \left[\frac{\partial f}{\partial y} - \frac{d}{dx} \frac{\partial f}{\partial y'} \right] \stackrel{!}{=} 0$$

Dieses muß für $\forall Sy(x)$ gelten, insbesondere solche die nur
 in einer kleinen Umgebung von bestimmten x nichtverschwindend sind

$$\Rightarrow \boxed{\frac{\partial f}{\partial y} - \frac{d}{dx} \frac{\partial f}{\partial y'} = 0 \quad \forall x} \quad \begin{array}{l} \text{"Euler-Gleichung"} \\ \text{1707-1783} \end{array}$$

Für N Funktionen $y_a, a=1, \dots, N$, erhält man N Gleichungen

$$\frac{\partial f}{\partial y_a} - \frac{d}{dx} \frac{\partial f}{\partial y_a'} = 0 \quad \forall x, a$$

(Wähle $Sy_a \neq 0$ nur für einen bestimmten Wert von a , usw.)

Beispiel: Brachistochronen-Problem, d.h. $f = \frac{\sqrt{1+(y')^2}}{\sqrt{b-y}}$

$$\frac{\delta f}{\delta y} = \frac{1}{2} \frac{\sqrt{1+(y')^2}}{(b-y)^{3/2}} \quad \frac{\delta f}{\delta y'} = \frac{y'}{\sqrt{1+(y')^2} \sqrt{b-y}} \quad \frac{d}{dx} \left(\frac{\delta f}{\delta y'} \right) = \text{kompliziert ...}$$

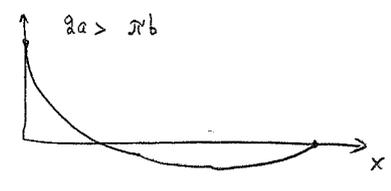
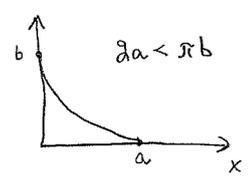
Aber bemerke: $\frac{d}{dx} \left[y' \frac{\delta f}{\delta y'} - f \right] = y'' \frac{\delta f}{\delta y'} + y' \frac{d}{dx} \frac{\delta f}{\delta y'} - y' \frac{\delta f}{\delta y} - y'' \frac{\delta f}{\delta y'} = 0!$

$\Rightarrow y' \frac{\delta f}{\delta y'} - f = \text{Konstante}$ „ein erstes Integral der Euler-Gleichung“
 (für den Fall, dass f keine explizite Abhängigkeit von x hat)

$$\Leftrightarrow \frac{(y')^2}{\sqrt{1+(y')^2} \sqrt{b-y}} - \frac{1+(y')^2}{\sqrt{1+(y')^2} \sqrt{b-y}} = \text{Konstante}$$

$$\Rightarrow [1+(y')^2][b-y] = \text{Konstante}' = + \frac{1}{\text{Konstante}^2}$$

Ohne Beweis: Lösung kann als $x(\phi) = A(\phi - \sin\phi)$, $b-y(\phi) = A(1-\cos\phi)$ parametrisiert werden, mit $\text{Konstante}' = 2A$ und $y' = \frac{dy}{d\phi} \cdot \left(\frac{dx}{d\phi}\right)^{-1}$.
 Dies ist eine „Zykloide“.



Hamiltonsches Prinzip

Das System wird durch verallgemeinerte Koordinaten q_1, \dots, q_s beschrieben, mit s „Freiheitsgraden“. Diese brauchen nicht kartesisch zu sein! Für N Massenpunkte ist $s = 3N$, z.B.

$$\{q_i\} = \{x_1^1, x_1^2, x_1^3, \dots, x_N^1, x_N^2, x_N^3\} \text{ oder } \{q_i\} = \{r_1, \theta_1, \varphi_1, \dots, r_N, \theta_N, \varphi_N\}$$

Die Zeitableitungen $\dot{q}_1, \dots, \dot{q}_s$ werden verallgemeinerte Geschwindigkeiten benannt. Wir bezeichnen $q := (q_1, \dots, q_s)$, $\dot{q} := (\dot{q}_1, \dots, \dot{q}_s)$.

1736-1813

Lagrange-Funktion: $L(q, \dot{q}, t) \in \mathbb{R}$ (L statt f , q statt y , t statt x)

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

Hamiltonsches Prinzip: $\delta S = 0$ (S extremal)

Kombiniert man $\delta S = 0$ mit Euler-Gleichung, bekommt man:

$$\frac{d}{dt} \frac{\delta L}{\delta \dot{q}_a} - \frac{\delta L}{\delta q_a} = 0 \quad \forall a$$

„Euler-Lagrange-Gleichungen“

Diese sind Differentialgleichungen 2. Ordnung, genau wie Newton II.

Bemerkungen:

(i) Für ein gegebenes physikalisches System ist L nicht eindeutig:

$$L' := L + \frac{d}{dt} f \quad ; \quad f = f(q,t)$$

$$\Rightarrow S' = \int_{t_1}^{t_2} dt L' = S + \int_{t_1}^{t_2} dt \frac{df}{dt} = S + f(q_2, t_2) - f(q_1, t_1)$$

Die Zusatzterme bleiben bei der Variation $q \rightarrow q + \delta q$, $\delta q(t_1) = \delta q(t_2) = 0$, unverändert \Rightarrow sie haben keinen Einfluss auf die Euler-Lagrange-Gleichungen.

(ii) Das Prinzip an sich ist sehr allgemein: wir haben bis jetzt nichts genaueres bzgl. der Form von L angenommen, und haben deshalb viel Freiheit.

Behauptung: Für Massenpunkte im konservativen Kraftfeld ist $L = T - V$ eine Möglichkeit, mit $\vec{x}_a \leftrightarrow q$ und $\dot{\vec{x}}_a \leftrightarrow \dot{q}$.

Beweis: $T = \sum_a \frac{m_a}{2} \dot{\vec{x}}_a^2, \quad V = V(\vec{x}_a)$

$$\frac{\partial L}{\partial \dot{x}_a^i} = \frac{\partial T}{\partial \dot{x}_a^i} = m_a \dot{x}_a^i$$

$$\frac{\partial L}{\partial x_a^i} = -\frac{\partial V}{\partial x_a^i}$$

$$\Rightarrow \frac{d}{dt} m_a \dot{x}_a^i = -\frac{\partial V}{\partial x_a^i} \quad \forall a$$

$$\Leftrightarrow m_a \ddot{x}_a^i = -\nabla_a V$$

□