Fakultät für Physik und Astronomie Prof. Dr. Thorsten Ohl

Manuel Kunkel, Christopher Schwan

13. Übung zur Klassischen Mechanik

22. Januar 2024

Hamiltonformalismus

13.1 Legendretransformationen

Bestimmen Sie die Legendre-Transformierten

1. $g: \mathbf{R} \ni u \mapsto g(u) \in \mathbf{R}$ der Funktion

$$f: \mathbf{R} \to \mathbf{R}$$
$$x \mapsto f(x) = \alpha (x + \beta)^{2}$$
(1)

2. $g: \mathbf{R}^2 \ni (u_1, u_2) \mapsto g(u_1, u_2) \in \mathbf{R}$ der Funktion

$$f: \mathbf{R}^2 \to \mathbf{R}$$

 $(x_1, x_2) \mapsto f(x_1, x_2) = \alpha x_1^3 x_2^5$ (2)

 $(\alpha, \beta = \text{const.})$. Führen Sie zur Kontrolle die Rücktransformation durch.

13.2 Hamiltonformalismus für ein Teilchen im elektromagnetischen Feld

Die Lagrangefunktion für ein geladenes Teilchen der Masse m mit Ladung e im elektromagnetischen Feld ist gegeben durch

$$L = \frac{1}{2}m\dot{\vec{x}}^2 + e\dot{\vec{x}}\cdot\vec{A} - e\varphi \tag{3}$$

- 1. Bestimmen Sie die Hamiltonfunktion durch Legendretransformation.
- 2. Betrachten Sie im folgenden den Spezialfall mit verschwindendem elektrischem Feld (d. h. $\varphi=0$) und konstantem Magnetfeld $\vec{B}=B\vec{e}_z$, welches durch das Vektorpotential in der Form $\vec{B}=\vec{\nabla}\times\vec{A}$ beschrieben wird. Für ein gegebenes \vec{B} ist die Wahl von \vec{A} nicht eindeutig, und Eichtransformationen $\vec{A}\to\vec{A}+\vec{\nabla}\chi$ lassen das Magnetfeld und damit

auch die Bewegungsgleichungen invariant. Zeigen Sie, dass die beiden Vektorpotentiale

$$\vec{A}_1 = \begin{pmatrix} -x_2 B \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix}, \qquad \vec{A}_2 = \frac{1}{2}\vec{B} \times \vec{x} \tag{4}$$

äquivalent sind, also durch Eichtransformationen ineinander übergehen, und bestimmen Sie die zugehörigen Hamiltongleichungen.

3. Zeigen Sie, dass die Hamiltongleichungen für \vec{A}_1 und \vec{A}_2 äquivalent sind, also zu den gleichen Lösungen führen.

13.3 Hamilton'sche Vektorfelder

Sei $T^*Q = \mathbf{R}^{2n}$ ein kanonischer Phasenraum mit globalen Koordinaten

$$x = (q_1, \dots, q_n, p_1, \dots, p_n).$$

Für jede Funktion $f: T^*Q \to \mathbf{R}$ kann man ein Vektorfeld definieren

$$X_f := \left(\frac{\partial f}{\partial p_1}, \dots, \frac{\partial f}{\partial p_n}, -\frac{\partial f}{\partial q_1}, \dots, -\frac{\partial f}{\partial q_n}\right) . \tag{5}$$

das man das Hamilton'sche Vektorfeld der Funktion f nennt. Von besonderer Interesse ist das Hamilton'sche Vektorfeld der Hamiltonfunktion H, da es die kanonischen Gleichungen bestimmt und somit die Tangentenvektoren an die Trajektorien im Phasenraum darstellt:

$$(\dot{q}_1, \dots, \dot{q}_n, \dot{p}_1, \dots, \dot{p}_n) = \left(\frac{\partial H}{\partial p_1}, \dots, \frac{\partial H}{\partial p_n}, -\frac{\partial H}{\partial q_1}, \dots, -\frac{\partial H}{\partial q_n}\right) = X_H.$$
 (6)

Wir wollen nun die Hamilton'schen Vektorfelder von bekannten Hamiltonfunktionen besser verstehen. Dazu sollen Sie X_H der folgenden Systemen berechnen und skizzieren. Für die Skizzen dürfen Sie Mathematica oder ähnliches verwenden. (Hinweis: verwenden Sie den Befehl VectorPlot)

1. Freies Teilchen in 1D:

$$H_1 = \frac{1}{2m}p^2 \tag{7a}$$

2. Harmonischer Oszillator in 1D:

$$H_2 = \frac{1}{2m}p^2 + \frac{m\,\omega^2}{2}q^2 \tag{7b}$$

3. Mathematisches Pendel in 1D:

$$H_3 = \frac{1}{2m}p^2 - \alpha\cos q \;, \quad \alpha > 0 \tag{7c}$$

4. Keplerproblem bei festem Drehimpuls: (q = r > 0)

$$H_4 = \frac{1}{2m}p^2 + \frac{\beta}{r^2} - \frac{\alpha}{r} , \quad \alpha, \beta > 0$$
 (7d)

5. 3D harmonischer Oszillator bei festem Drehimpuls: (q = r > 0)

$$H_5 = \frac{1}{2m}p^2 + \frac{\beta}{r^2} + \frac{m\omega^2}{2}r^2 , \quad \beta > 0$$
 (7e)

Die Phasenraum-Trajektorie des Teilchens ist gegeben als die Integralkurve der Hamilton'schen Vektorfelder X_{H_i} . Skizzieren Sie typische Trajektorien und indentifizieren Sie Bereiche periodischer und nicht-periodischer Bewegung.