Institut für

Theoretische Physik

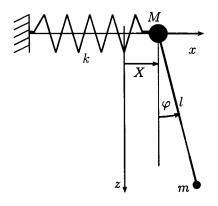
Theoretische Mechanik SS 04



Prof. Dr. S. Kobe

Lösung zur 10. Übung

1. (a) Das System hat f = 2 Freiheitsgrade; als angepasste verallgemeinerte Koordinaten wählen wir die Auslenkung X der Masse M aus ihrer Ruhelage, in die wir auch den Nullpunkt der x-Koordinate legen und den Auslenkwinkel φ des Pendels aus der Vertikalen; die Nebenbedingungen sind dann für alle Werte, die X und φ annehmen können, erfüllt. Das System ist konservativ; die LAGRANGE-Funktion ist also durch L = T - V gegeben. Wir müssen nun die kinetische und potentielle Energie in diesen Koordinaten darstellen.



Da T und V meist in kartesischen Koordinaten eine einfache Form haben, schreibt man sich am besten die Transformationsformeln zwischen den kartesischen und den angepassten Koordinaten auf; für m gilt:

$$x = X + l \sin \varphi$$
, $\dot{x} = \dot{X} + l \dot{\varphi} \cos \varphi$
 $z = l \cos \varphi$, $\dot{z} = -l \dot{\varphi} \sin \varphi$

Damit ergibt sich:

$$T = \frac{M}{2}\dot{X}^{2} + \frac{m}{2}\left(\dot{x}^{2} + \dot{z}^{2}\right) = \frac{M}{2}\dot{X}^{2} + \frac{m}{2}\left(\dot{X}^{2} + l^{2}\dot{\varphi}^{2} + 2l\dot{X}\dot{\varphi}\cos\varphi\right)$$

$$V = -mgz + \frac{k}{2}X^{2} = -mgl\cos\varphi + \frac{k}{2}X^{2}$$

$$\mathcal{L}(X,\varphi,\dot{X},\dot{\varphi}) = T - V = \frac{(M+m)}{2}\dot{X}^2 + \frac{m}{2}l^2\dot{\varphi}^2 + ml\dot{X}\dot{\varphi}\cos\varphi + mgl\cos\varphi - \frac{k}{2}X^2$$

(b) Die Lagrange-Gleichungen ergeben sich mit \mathcal{L} zu:

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{X}} - \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial X} = 0$$

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{\varphi}} - \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \varphi} = 0$$

$$\Rightarrow \frac{(M+m)\ddot{X} + ml \left(\ddot{\varphi} \cos \varphi - \dot{\varphi}^2 \sin \varphi \right) = -kX}{l\ddot{\varphi} + \ddot{X} \cos \varphi = -g \sin \varphi}$$

Das ist ein System gekoppelter nichtlinearer DGLn.

*(c) Linearisierung für $\varphi \ll 1$:

Mit Taylorentwicklung bis zum linearen Term in φ wird: $\cos \varphi \approx 1$ und $\sin \varphi \approx \varphi$. Ferner gilt mit $\varphi \ll 1$ auch $\varphi^2 \ll 1$ und damit ist $\ddot{\varphi} \gg \dot{\varphi}^2 \varphi$, denn

mit der charakteristischen Zeit τ für die Pendelschwingung gilt: $\ddot{\varphi} \sim \varphi/\tau^2$ und $\dot{\varphi} \sim \varphi/\tau$. Die *linearisierten* Bewegungsgleichungen lauten dann:

$$(M+m)\ddot{X} + kX + ml\ddot{\varphi} = 0$$
$$\ddot{X} + l\ddot{\varphi} + g\varphi = 0$$

Mit den speziellen Werten $M=3m\,,\ m=kl/4g$ und $g/l\equiv\omega_o^2$ wird schliesslich:

$$4\ddot{X} + 4\omega_o^2 X + l\ddot{\varphi} = 0$$

$$\ddot{X} + l\ddot{\varphi} + \omega_o^2 (l\varphi) = 0$$

Das ist ein lineares, homogenes DGLsystem 2.Ordnung, welches wir lösen können; es beschreibt die gekoppelten linearen Schwingungen von X und $l\varphi$. Wir suchen die Lösung mit einem Ansatz, bei dem beide Koordinaten mit derselben Frequenz ω_{λ} , aber mit unterschiedlichen Amplituden schwingen; dieser Ansatz überführt das DGLsystem in ein homogenes algebraisches Gleichungssystem für die Amplituden.

$$\text{Ansatz: } \vec{q} \equiv \left(\begin{array}{c} X \\ l \varphi \end{array} \right) = \left(\begin{array}{c} a_{\lambda X} \\ a_{\lambda \varphi} \end{array} \right) e^{i \omega_{\lambda} t} \ \Rightarrow \ \begin{array}{c} 4 \left(\omega_{o}^{2} - \omega_{\lambda}^{2} \right) a_{\lambda X} & -\omega_{\lambda}^{2} a_{\lambda \varphi} \ = \ 0 \\ - \ \omega_{\lambda}^{2} a_{\lambda X} + (\omega_{o}^{2} - \omega_{\lambda}^{2}) a_{\lambda \varphi} \ = \ 0 \end{array}$$

Eine nichttriviale Lösung für \vec{a} existiert nur, falls die Koeffizientendeterminante verschwindet:

$$4\left(\omega_o^2-\omega_\lambda^2\right)^2=\omega_\lambda^4 \ \Rightarrow \ \omega_\lambda^2=\pm 2\left(\omega_o^2-\omega_\lambda^2\right) \ \Rightarrow \ \omega_\lambda^2=\frac{2}{2+1}\,\omega_o^2$$

$$\omega_I^2 = \frac{2g}{3l}$$

Einsetzen in das Gleichungssystem liefert das Amplitudenverhältnis:

$$-\frac{2}{3}\omega_o^2 a_{IX} + \frac{1}{3}\omega_o^2 a_{I\varphi} = 0$$

$$\frac{a_{I\varphi}}{a_{IX}} = 2$$
symmetrische Eigenschwingung

$$\left|\omega_{II}^2=rac{2g}{l}
ight|$$

Einsetzen in das Gleichungssystem liefert das Amplitudenverhältnis:

$$-2\omega_o^2 a_{IIX} - \omega_o^2 a_{II\varphi} = 0$$

$$\frac{a_{II\varphi}}{a_{IIX}} = -2$$
antisymmetrische Eigenschwingung

chination der beiden Fundamentallä

Die allgemeine Lösung ist eine Linearkombination der beiden Fundamentallösungen (für die komplexen $a_{\lambda X}$ setzen wir $a_{\lambda X} = c_{\lambda} e^{i \alpha_{\lambda}}$, mit reellen c_{λ} und α_{λ} , und gehen zum Realteil über):

$$X = c_I \cos(\omega_I t + \alpha_I) + c_{II} \cos(\omega_{II} t + \alpha_{II})$$

$$l\varphi = 2c_I \cos(\omega_I t + \alpha_I) - 2c_{II} \cos(\omega_{II} t + \alpha_{II})$$

mit den vier Integrationskonstanten $c_I, \alpha_I, c_{II}, \alpha_{II}$.

$$T = \frac{m}{2} \left(\dot{x}_1^2 + \dot{x}_3^2 \right) + \frac{M}{2} \dot{x}_2^2; \quad V = \frac{k}{2} \left[(x_2 - x_1 - a)^2 + (x_3 - x_2 - a)^2 \right].$$

Damit ist die LAGRANGEfunktion in den Koordinaten $q_k := x_k - x_k^o$:

$$L = \frac{m}{2} \left(\dot{q}_1^2 + \dot{q}_3^2 \right) + \frac{M}{2} \dot{q}_2^2 - \frac{k}{2} \left[(q_2 - q_1)^2 + (q_3 - q_2)^2 \right]; \text{ bzw. mit}$$

$$\begin{pmatrix} m & 0 & 0 \\ & & \end{pmatrix} \hat{c} \begin{pmatrix} k & -k & 0 \\ & & \end{pmatrix}$$

$$\hat{a} = \begin{pmatrix} m & 0 & 0 \\ 0 & M & 0 \\ 0 & 0 & m \end{pmatrix}; \quad \hat{b} = \begin{pmatrix} k & -k & 0 \\ -k & 2k & -k \\ 0 & -k & k \end{pmatrix} \Rightarrow \boxed{L = \frac{1}{2} (a_{lm}\dot{q}_{l}\dot{q}_{m} - b_{lm}q_{l}q_{m})}$$
(1)

Hierbei wurde die *Summenkonvention* benutzt, d.h. über gleiche Indizes ist von 1-3 zu summieren. Die LAGRANGEgleichungen lauten dann:

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\frac{\partial L}{\partial \dot{q}_k} - \frac{\partial L}{\partial q_k} = 0 \qquad \Rightarrow \qquad a_{kl}\,\ddot{q}_l + b_{kl}\,q_l = 0$$

Dies stellt ein System gekoppelter linearer homogener Dgln 2. Ordnung dar, das durch den Ansatz der Fundamentalschwingungen gelöst wird, bei denen alle Teilchen mit der gleichen Frequenz ω_{λ} schwingen:

$$q_k = C_{k\lambda} e^{i\omega_{\lambda}t} \quad \Rightarrow \quad \overline{\left(b_{kl} - \omega_{\lambda}^2 a_{kl}\right) C_{l\lambda} = 0}, \quad \text{bzw.: } (\hat{b} - \omega_{\lambda}^2 \hat{a}) \vec{C}_{\lambda} = 0.$$
 (2)

Damit ist das System von Dgln in ein System homogener algebraischer Glgn. 2.Grades überführt worden, das als (verallgemeinertes) Eigenwertproblem interpretiert werden kann (Eigenwerte ω_{λ}^2 ; Eigenvektoren \vec{C}_{λ} mit den Komponenten $C_{l\lambda}$, die die Matrix der Eigenvektoren \hat{C} bilden). Ein solches Gleichungssystem besitzt nur dann eine nichttriviale Lösung, wenn die Koeffizientendeterminante verschwindet:

Lösbarkeitsbed:
$$\det(\hat{b} - \omega_{\lambda}^2 \hat{a}) = 0 \implies (k - m\omega_{\lambda}^2)^2 (2k - M\omega_{\lambda}^2) - 2k^2 (k - m\omega_{\lambda}^2) = 0$$

$$\Rightarrow \quad \omega_{\lambda}^2 (k - m\omega_{\lambda}^2) [mM\omega_{\lambda}^2 - k(M + 2m)] = 0.$$

Damit lauten die Frequenzen der drei Fundamentalschwingungen:

$$\boxed{\omega_I^2 = \frac{k}{m} \; ; \quad \omega_{II}^2 = \frac{k}{m} \left(1 + \frac{2m}{M} \right) \; ; \quad \omega_{III}^2 = 0}$$

Die zugehörigen drei Eigenvektoren erhält man, indem man das jeweilige ω_{λ} in (2) einsetzt und eine der drei Gleichungen streicht (durch die verschwindende Determinante sind nur noch zwei der drei Gleichungen linear unabhängig voneinander!); daraus folgen also die Verhältnisse der Komponenten der Eigenvektoren:

$$C_{2I} = 0, \ \frac{C_{1I}}{C_{2I}} = -1; \quad \frac{C_{1II}}{C_{2II}} = -\frac{M}{2m} = \frac{C_{3II}}{C_{2II}}; \quad C_{1III} = C_{2III} = C_{3III}$$

Will man die *Normalkoordinaten* bestimmen, muss man die Eigenvektoren noch normieren gemäss

$$C_{k\lambda}a_{kl}C_{l\lambda'} = \delta_{\lambda\lambda'}, \text{ bzw. in Matrixform } \left[\hat{C}^T\hat{a}\,\hat{C} = \hat{E}\right].$$
 (3)

((3)stellt eine verallgemeinerte Orthonormalitätsrelation der Eigenvektoren dar). Die normierten Eigenvektoren lauten dann in unserem Fall (unter den Eigenvektoren sind qualitativ die zu diesen Fundamentalschwingungen gehörigen Bewegungen der Massen gezeichnet):

$$\vec{C}_{I} = \frac{1}{\sqrt{2m}} \begin{pmatrix} -1 \\ 0 \\ 1 \end{pmatrix}; \quad \vec{C}_{II} = \sqrt{\frac{M}{2m(M+2m)}} \begin{pmatrix} 1 \\ -\frac{2m}{M} \\ 1 \end{pmatrix}; \quad \vec{C}_{III} = \frac{1}{\sqrt{M+2m}} \begin{pmatrix} 1 \\ 1 \\ 1 \end{pmatrix}.$$

Wie man aus (3) ersieht, transformiert die Matrix \hat{C} der normierten Eigenvektoren die Matrix \hat{a} der kinetischen Energie auf die Einheitsmatrix \hat{E} . Die Matrix \hat{b} der potentiellen Energie wird durch \hat{C} auf Diagonalform transformiert (mit den Eigenfrequenzen ω_{λ}^2 in der Diagonale), denn mit (2) und (3) wird:

$$C_{k\lambda}b_{kl}C_{l\lambda'} = C_{k\lambda}a_{kl}C_{l\lambda'}\omega_{\lambda'}^2 = \boxed{\omega_{\lambda}^2 \,\delta_{\lambda\lambda'} = (\hat{C}^T \,\hat{b} \,\hat{C})_{\lambda\lambda'}}$$
(4)

Die allgemeine Lösung unseres gekoppelten *linearen* Dglsystems ist eine *Linear-kombination* der drei Fundamentalschwingungen (wobei natürlich nur der Realteil der komplexen Lösung physikalisch relevant ist):

$$q_{k} = \sum_{\lambda=1}^{3} C_{k\lambda} A_{\lambda} e^{i\omega_{\lambda}t} \equiv C_{k\lambda} Q_{\lambda} \quad \rightarrow \quad \sum_{\lambda=1}^{3} |A_{\lambda}| C_{k\lambda} \cos(\omega_{\lambda}t + \delta_{\lambda})$$
 (5)

Hierbei wurde für die komplexen Integrationskonstanten $A_{\lambda} = |A_{\lambda}| e^{i\delta_{\lambda}}$ geschrieben, mit reellen $|A_{\lambda}|$ und δ_{λ} ; die allgemeine Lösung enthält also 6 reelle Integrationskonstanten, wie es sein muss. Die oben eingeführten Q_{λ} sind die Normalkoordinaten. Sie ergeben sich durch die Umkehrung von (5) unter Beachtung von (3) zu

$$Q_{\lambda} = C_{l\lambda} a_{lk} q_k \quad \text{bzw.} \quad \vec{Q} = \hat{C}^T \hat{a} \, \vec{q} \,.$$
 (6)

In unserem Fall erhalten wir für die Q_{λ}

$$\begin{pmatrix} Q_I \\ Q_{II} \\ Q_{III} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} -\frac{1}{\sqrt{2m}} & 0 & \frac{1}{\sqrt{2m}} \\ \sqrt{\frac{M}{2m(M+2m)}} & -\sqrt{\frac{2m}{M(M+2m)}} & \sqrt{\frac{M}{2m(M+2m)}} \\ \frac{1}{\sqrt{M+2m}} & \frac{1}{\sqrt{M+2m}} & \frac{1}{\sqrt{M+2m}} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} m & 0 & 0 \\ 0 & M & 0 \\ 0 & 0 & m \end{pmatrix} \begin{pmatrix} q_1 \\ q_2 \\ q_3 \end{pmatrix}$$

$$Q_{I} = \sqrt{\frac{m}{2}} \left(- q_{1} + q_{3} \right)$$

$$\Rightarrow Q_{II} = \sqrt{\frac{M}{1 + \frac{M}{2m}}} \left(+ \frac{1}{2}q_{1} - q_{2} + \frac{1}{2}q_{3} \right)$$

$$Q_{III} = \frac{1}{\sqrt{M + 2m}} \left(+ mq_{1} + Mq_{2} + mq_{3} \right)$$
(7)

Ersetzt man in der LAGRANGEfunktion (1) die q_l gemäss (5) durch die Q_{λ} und beachtet (3) und (4), so ergibt sich

$$L = \frac{1}{2} \sum_{\lambda=1}^{3} (\dot{Q}_{\lambda}^{2} - \omega_{\lambda}^{2} \, Q_{\lambda}^{2}) = \frac{1}{2} \left[(\dot{Q}_{I}^{2} - \omega_{I}^{2} \, Q_{I}^{2}) + (\dot{Q}_{II}^{2} - \omega_{II}^{2} \, Q_{II}^{2}) + (\dot{Q}_{III}^{2} - \omega_{III}^{2} \, Q_{III}^{2}) \right] \, , \label{eq:local_local_local_local}$$



was ein System ungekoppelter Oszillatoren darstellt; die Normalkoordinaten entkoppeln also unser Bewegungsproblem; die Bewegungsgleichungen für die Q_{λ} lauten also

$$\ddot{Q}_{\lambda} + \omega_{\lambda}^2 Q_{\lambda} = 0 \, .$$

Der spezielle Fall $\omega_{III}=0$ führt auf $\ddot{Q}_{III}=0$ \Rightarrow $Q_{III}=A+v_0t$, also eine gleichförmige Bewegung. Wie man aus (7) sieht, entspricht die dritte Normalkoordinate der (hier trivialen) Schwerpunktbewegung, für die *keine* äussere Kraft existiert. Diese Schwerpunktbewegung hätte man von vornherein abspalten und nur die beiden Schwingungsfreiheitsgrade explizit behandeln können, indem man

• entweder die Schwerpunktkoordinate und geeignete Differenzkoordinaten einführt:

$$X = \frac{m(x_1 + x_3) + Mx_2}{M + 2m}; \qquad r_1 = x_2 - x_1 - a; \quad r_2 = x_2 - x_3 - a$$

$$\Rightarrow \quad L = \frac{M + 2m}{2} \dot{X}^2 + \frac{1}{2} \frac{m(m+M)(\dot{r}_1^2 + \dot{r}_2^2) - 2m^2 \dot{r}_1 \dot{r}_2}{M + 2m} - \frac{k}{2} (r_1^2 + r_2^2)$$
also:
$$\hat{a} = \frac{1}{M + 2m} \begin{pmatrix} m(M+m) & -m^2 \\ -m^2 & m(M+m) \end{pmatrix}; \quad \hat{b} = k \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & 1 \end{pmatrix}$$

• oder die Bewegung gleich im Schwerpunktsystem beschreibt, d.h. die Zusatzforderung $m(x_1 + x_3) + Mx_2 = 0$ stellt; mit der Wahl $x_3^o = -x_1^o = a$; $x_2^o = 0$ folgt dann $q_2 = -\frac{m}{M}(q_1 + q_3)$, d.h. es gibt nur noch zwei unabhängige Koordinaten q_1, q_3 .

Die Normalkoordinaten repräsentieren eine kollektive Bewegung der Teilchen mit gleicher Frequenz. Eine dieser Normal- oder Fundamentalschwingungen wird als Lösung realisiert für spezielle Ab, so dass in (5) ein $A_{\lambda} \neq 0$ und die beiden anderen $A_{\lambda'} \equiv 0$ sind; das lässt sich z.B. bei verschwindenden Anfangsgeschwingigkeiten durch Anfangsauslenkungen gemäss der jeweiligen \vec{C}_{λ} erreichen.

Abschliessend sei die allgemeine Lösung (5) unseres Problems explizit ausgeschrieben, wobei wir anstelle der $|A_{\lambda}|$ die neuen Integrationskonstanten d_{λ}, v einführen, die die jeweiligen Normierungskonstanten der \vec{C}_{λ} mit enthalten:

$$\begin{pmatrix} x_1 \\ x_2 \\ x_3 \end{pmatrix} = d_I \begin{pmatrix} -1 \\ 0 \\ 1 \end{pmatrix} \cos(\omega_I t + \delta_I) + d_{II} \begin{pmatrix} 1 \\ -\frac{2m}{M} \\ 1 \end{pmatrix} \cos(\omega_{II} t + \delta_{II}) + (d_{III} + vt) \begin{pmatrix} 1 \\ 1 \\ 1 \end{pmatrix}$$

Um nur diese Lösung anzugeben, muss man natürlich nicht die Normalkoordinaten Q_{λ} berechnen und braucht auch die Eigenvektoren \vec{C}_{λ} nicht zu normieren.

*3. Zu zeigen: mit $\mathcal{L} = \frac{m}{2} \dot{\vec{r}}^2 - q \left[U(\vec{r}(t), t) - \dot{\vec{r}} \cdot \vec{A}(\vec{r}(t), t) \right]$ gilt:

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\frac{\partial\mathcal{L}}{\partial\dot{\vec{r}}} - \frac{\partial\mathcal{L}}{\partial\vec{r}} = 0 \quad \Rightarrow \quad m\ddot{\vec{r}} = q(\vec{E} + \dot{\vec{r}} \times \vec{B})$$

Beweis:

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\frac{\partial\mathcal{L}}{\partial\dot{\vec{r}}} \ = \ \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\left[m\dot{\vec{r}}+q\vec{A}(\vec{r}(t),t)\right] = m\ddot{\vec{r}}+q\,\frac{\partial\vec{A}}{\partial t}+q\left(\dot{\vec{r}}\cdot\frac{\partial}{\partial\vec{r}}\right)\vec{A}(\vec{r},t)$$

$$\begin{split} \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \vec{r}} &= -q \frac{\partial U}{\partial \vec{r}} + q \frac{\partial}{\partial \vec{r}} \left(\vec{A} \cdot \dot{\vec{r}} \right) \\ \Rightarrow & m \ddot{\vec{r}} &= q \left[-\frac{\partial \vec{A}}{\partial t} - \frac{\partial U}{\partial \vec{r}} + \frac{\partial}{\partial \vec{r}} \left(\vec{A} \cdot \dot{\vec{r}} \right) - \left(\dot{\vec{r}} \cdot \frac{\partial}{\partial \vec{r}} \right) \vec{A} \right] \\ m \ddot{\vec{r}} &= q \left[-\frac{\partial \vec{A}}{\partial t} - \frac{\partial U}{\partial \vec{r}} + \dot{\vec{r}} \times \left(\frac{\partial}{\partial \vec{r}} \times \vec{A} \right) \right] \\ m \ddot{\vec{r}} &= q \left(\vec{E} + \dot{\vec{r}} \times \vec{B} \right) \quad \text{q.e.d.} \end{split}$$