

Theoretische Mechanik - Übung 6

Markus Pawellek - 144645

Übung: Donnerstag 10-12

Aufgabe 1

- es ist $\frac{m}{2} \dot{s}^2 + U(s) = E$

mit $U(s) = - \frac{\gamma m M}{s} + \frac{L^2}{2ms^2}$

a) Minimum von $U(s)$

$$\frac{dU(s)}{ds} = \frac{\gamma m M}{s^2} - \frac{L^2}{ms^3} \Rightarrow \frac{dU(s_{\min} = p)}{ds} = 0$$

$$\Rightarrow 0 = \frac{\gamma m M}{p^2} - \frac{L^2}{mp^3} \Rightarrow p = \frac{L^2}{\gamma m^2 M}$$

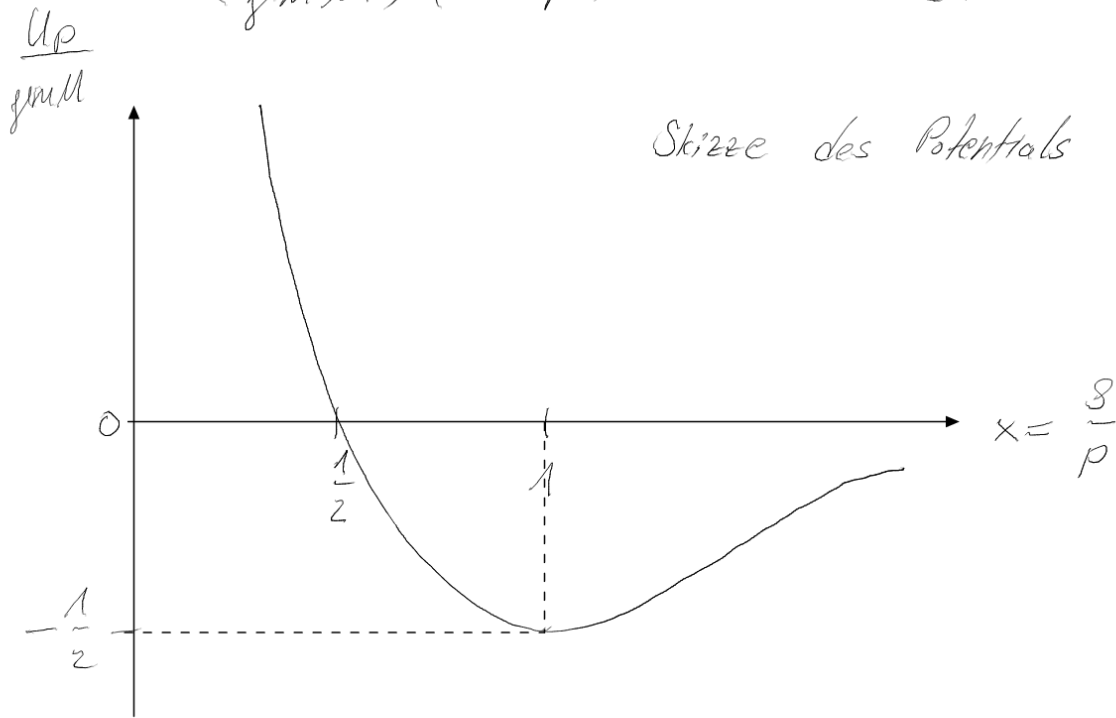
(p beschreibt Minimum wegen $\lim_{s \rightarrow 0^+} U(s) = \infty$ und $\lim_{s \rightarrow \infty} U(s) = 0$)

$$\begin{aligned} \Rightarrow U_{\min} = U(p) &= - \frac{\gamma m M}{\frac{L^2}{\gamma m^2 M}} + \frac{L^2}{2m \frac{L^4}{\gamma^2 m^4 M^2}} \\ &= - \frac{\gamma^2 m^3 M^2}{L^2} + \frac{\gamma^2 m^3 M^2}{2L^2} = - \frac{\gamma^2 m^3 M^2}{2L^2} \end{aligned}$$

$$\Rightarrow \underline{U_{\min} = - \frac{\gamma m M}{2p}}$$

$$\begin{aligned} b) U(s) \cdot \frac{p}{\gamma m M} &= - \frac{p}{s} + \frac{L^2 p}{2ms^2} \cdot \frac{1}{\gamma m M} \\ &= - \frac{p}{s} + \frac{p^2}{2s^2} \end{aligned}$$

$$\Rightarrow \left(\frac{U(s) \cdot \rho}{\gamma m \mu} \right) \left(x = \frac{s}{\rho} \right) = -\frac{1}{x} + \frac{1}{2x^2}$$



c) - Skizze zeigt, dass $\frac{E_p}{\gamma m \mu}$ nicht unter $-\frac{1}{2}$ fallen kann.

(sonst gäbe es keine Lösung der Bewegung)

- für $x < 1$ tritt eine Kraft in s -Richtung auf und für $x > 1$ tritt eine Kraft in $-s$ -Richtung auf

\Rightarrow aufgrund Energieerhaltung muss für eine "Schwingung"

$\frac{E_p}{\gamma m \mu} < 0$ gelten, da sowohl für $x < 1$ als auch $x > 1$ die Amplitude erreicht werden muss

- für $\frac{E_p}{\gamma m \mu} > 0$ ist dies nicht für $x > 1$ möglich, da

das einheitslose Potential für $x > 1$ immer kleiner 0 ist

\Rightarrow gebundene Bewegung: $-\frac{1}{2} \leq \frac{E_p}{\gamma m \mu} < 0$

$$\Rightarrow -1 \leq \frac{2Ep}{\gamma m \mu} < 0$$

$$\Rightarrow \text{ungebundene Bewegung: } \frac{2Ep}{\gamma m \mu} \geq 0 \Rightarrow E \geq 0$$

$$d) \text{ Umkehrpunkte: } U(s_k) - E = 0$$

$$\text{Lösung: } x = \frac{1}{s_k}$$

$$\Rightarrow U(x) = -\gamma m \mu x + \frac{L^2}{2m} x^2 = E$$

$$\Rightarrow x^2 - \frac{2\gamma m^2 \mu}{L^2} x = \frac{2mE}{L^2}$$

$$= x^2 - 2 \frac{x}{\rho} + \frac{1}{\rho^2} - \frac{1}{\rho^2}$$

$$\Rightarrow \left(x - \frac{1}{\rho}\right)^2 = \frac{1}{\rho^2} \left(1 + \frac{2Ep}{\gamma m \mu}\right)$$

$$\Rightarrow x = \frac{1}{\rho} \pm \frac{1}{\rho} \sqrt{1 + \frac{2Ep}{\gamma m \mu}} = \frac{1}{\rho} (1 \pm \varepsilon)$$

$$\Rightarrow \underline{s_k = \frac{\rho}{1 \pm \varepsilon}}$$

$$\text{gebundene Bewegung: } 0 \leq \varepsilon < 1$$

$$\text{ungebundene Bewegung: } \varepsilon \geq 1 \Rightarrow \text{nur sinnvoll für } s > 0$$

$$\Rightarrow \underline{s_k = \frac{\rho}{1 + \varepsilon}}$$

$$e) \text{ für } L \text{ und } E \text{ gilt: } \begin{aligned} L^2 &= \gamma m^2 \mu \rho \\ E &= \frac{\gamma m \mu}{2\rho} (\varepsilon^2 - 1) \end{aligned}$$

$$\Rightarrow \frac{2m}{L^2} \left(E + \frac{\gamma m \mu}{s'} - \frac{L^2}{2m s'^2} \right)$$

$$= \frac{2}{\gamma m \mu \rho} \left(\frac{\gamma m \mu}{2\rho} (\varepsilon^2 - 1) + \frac{\gamma m \mu}{s'} - \frac{\gamma m \mu \rho}{2 s'^2} \right)$$

$$= \frac{\varepsilon^2}{\rho^2} - \frac{1}{\rho^2} + \frac{2}{\rho s'} - \frac{1}{s'^2} = \frac{\varepsilon^2}{\rho^2} - \left(\frac{1}{s'} - \frac{1}{\rho} \right)^2$$

$$= \frac{\varepsilon^2}{\rho^2} \left(1 - \left[\frac{\rho}{\varepsilon} \left(\frac{1}{s'} - \frac{1}{\rho} \right)^2 \right] \right)$$

$$\Rightarrow \varphi = \int \frac{ds'}{s'^2} \frac{\rho}{\varepsilon} \left[1 - \frac{\rho^2}{\varepsilon^2} \left(\frac{1}{s'} - \frac{1}{\rho} \right)^2 \right]^{-\frac{1}{2}}$$

$$f) \text{ Set } z = \frac{\rho}{\varepsilon} \left(\frac{1}{s'} - \frac{1}{\rho} \right) \Rightarrow \frac{dz}{ds'} = -\frac{\rho}{\varepsilon} \frac{1}{s'^2}$$

$$\Rightarrow \varphi = \int \frac{-dz}{\sqrt{1-z^2}} = \arccos z + C$$

$$\Rightarrow z = \cos \varphi - C = \frac{\rho}{\varepsilon} \left(\frac{1}{s} - \frac{1}{\rho} \right)$$

$$\Rightarrow \frac{\rho}{s} = 1 + \varepsilon \cos \varphi - C$$

$$\Rightarrow s = \frac{\rho}{1 + \varepsilon \cos \varphi - C}$$

$$s(\varphi=0) = s_{\min}$$

$$\Rightarrow \cos - C = 1$$

$$\Rightarrow C = 0$$

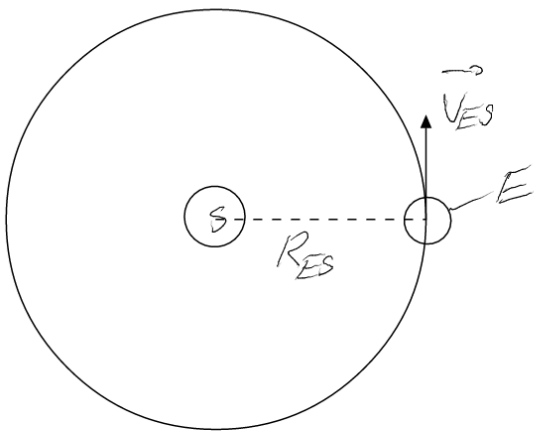
$$\Rightarrow \boxed{s = \frac{\rho}{1 + \varepsilon \cos \varphi}}$$

Aufgabe 2

$$F_G = -\gamma \frac{mM}{r^2} \Rightarrow U(r) = -\int_R^\infty F(r) dr$$

$$U(r) = \gamma \frac{mM}{R} \quad \text{potentielle Energie, um Gravitationsfeld von } M \text{ im Abstand } R \text{ zu verlassen}$$

\Rightarrow Körper muss potentielle Energie für Erde und Sonne überwinden



\Rightarrow hat er das Erdfeld verlassen, so besitzt er durch die Rotation der Erde um die Sonne eine Geschwindigkeit v_{ES}

\Rightarrow Damit ist die eigentliche Geschwindigkeit relativ zur Erde um das Sonnenfeld zu verlassen

$$v_S' = v_S - v_{ES}$$

mit v_S als Geschwindigkeit zum Verlassen des Sonnenfeldes

\Rightarrow kinetische Energie: $\frac{m}{2} v_3^2$ mit v_3 als 3.kosm. Geschw.

\Rightarrow Energie zum Verlassen der Gravitationsfelder:

$$\frac{m}{2} v_E^2 + \frac{m}{2} (v_S - v_{ES})^2 = \frac{m}{2} v_3^2$$

$$\Rightarrow \boxed{v_3 = \sqrt{v_E^2 + (v_S - v_{ES})^2}}$$

mit $v_E = \sqrt{2\gamma \frac{M_E}{R_E}}$ 2. kosmische Geschwindigkeit für Erde
 $\approx 11,2 \text{ km} \cdot \text{s}^{-1}$

mit $v_3 = \sqrt{2g \frac{\mu_3}{R_{ES}}}$ 2. kosmische Geschwindigkeit Sonne
 $\approx 42,1 \text{ km} \cdot \text{s}^{-1}$

$$v_{E0} = \frac{2\pi R_{ES}}{T} \approx 29,8 \text{ km} \cdot \text{s}^{-1}$$

$$\Rightarrow v_3 = \sqrt{(11,2 \text{ km} \cdot \text{s}^{-1})^2 + (42,1 \text{ km} \cdot \text{s}^{-1} - 29,8 \text{ km} \cdot \text{s}^{-1})^2}$$
$$\approx \underline{\underline{16,6 \text{ km} \cdot \text{s}^{-1}}}$$