

Aufgabe 1: Drehungen im \mathbb{R}^3 (9 Punkte)

a) i) wahr, ii) falsch, iii) wahr, iv) wahr, v) wahr (Je 1 P.)

b) i) Es ist

$$1 + 2 \cos \phi = \text{Tr } R = \frac{1}{9}(4 + 4 + 1) = 1 \Rightarrow \cos \phi = 0 \Rightarrow \phi = \frac{\pi}{2} \quad (1 \text{ P.})$$

ii) Es ist

$$R - R^T = \frac{1}{9} \begin{pmatrix} 0 & -6 & 12 \\ 6 & 0 & -12 \\ -12 & 12 & 0 \end{pmatrix} .$$

Wähle $n_1 = 1$.

$$(R - R^T)\vec{n} = 0 \Rightarrow \begin{array}{rcl} -6n_2 & +12n_3 & = 0 \\ 6 & -12n_3 & = 0 \\ -12 + 12n_2 & & = 0 \end{array} .$$

(0.5 P. für irgendein richtiges Gleichungssystem)

Die dritte Zeile liefert $n_1 = 1$. Die zweite Zeile liefert $n_3 = 1/2$. Also ist $\vec{n} = (1, 1, 1/2)^T$ (1 P.). Wegen $|\vec{n}|^2 = 9/4$ ist $\hat{\vec{n}} = (2/3, 2/3, 1/3)^T$ (0.5 P.).

iii) Es ist

$$R\vec{e}_1 = \frac{1}{9} \begin{pmatrix} 4 \\ 7 \\ -4 \end{pmatrix} , \quad \vec{e}_1 \times R\vec{e}_1 = \frac{1}{9} \begin{pmatrix} 0 \\ 4 \\ 7 \end{pmatrix} , \quad (\vec{e}_1 \times R\vec{e}_1) \cdot \hat{\vec{n}} = \frac{1}{27}(0+8+7) > 0 \quad (1 \text{ P.})$$

Aufgabe 2: Reibungskraft (4 Punkte)

a) Es ist

$$m\dot{v} = F_R = -m\lambda v \Rightarrow \dot{v} = -\lambda v \quad (1 \text{ P.})$$

b) Die Lösung des Anfangswertproblems ist $v(t) = v_0 e^{-\lambda t}$. (1 P.)

c) Die in der Zeit T zurückgelegte Strecke ist

$$s(t) = \int_0^T dt v(t) = v_0 \int_0^T dt e^{-\lambda t} = \frac{v_0}{\lambda} e^{-\lambda T} \quad . \quad (1 \text{ P.})$$

d) Die kinetische Energie ist

$$E = \frac{m}{2} v(t)^2 = \frac{m}{2} v_0^2 e^{-2\lambda t} \quad . \quad (0.5 \text{ P.})$$

Sie ist nicht erhalten. (0.5 P.)

Aufgabe 3: Kraftfeld

(9 Punkte)

a) Es ist

$$\vec{\nabla} \times \vec{F} = - \begin{pmatrix} \nabla_y F_z - \nabla_z F_y \\ \nabla_z F_x - \nabla_x F_z \\ \nabla_x F_y - \nabla_y F_x \end{pmatrix} = - \begin{pmatrix} b_1 - b_1 \\ b_3 - b_3 \\ b_2 - b_2 \end{pmatrix} = 0 \quad (1 \text{ P.})$$

b) Es ist

$$U = b_2 y x + b_3 z x + C_x(y, z) \quad ,$$

wobei C_x eine beliebige Funktion von y und z ist. (1 P.)

c) Die Gleichung für die zweite Komponente liefert

$$\begin{aligned} b_1 z + b_2 x &= \frac{\partial U}{\partial y} = b_2 x + \frac{\partial C_x}{\partial y} \\ \Rightarrow \frac{\partial C_x}{\partial y} &= b_1 z \quad \Rightarrow \quad C_x = b_1 z y + C_y(z) \\ \Rightarrow \quad U &= b_2 y x + b_3 z x + b_1 z y + C_y(z) \quad . \end{aligned}$$

Dabei ist C_y eine beliebige Funktion von z . (1 P.)

Die Gleichung für die dritte Komponente liefert

$$\begin{aligned} b_3 x + b_1 y &= \frac{\partial U}{\partial z} = b_3 x + b_1 y + \frac{\partial C_y}{\partial z} \\ \Rightarrow \frac{\partial C_y}{\partial z} &= 0 \quad \Rightarrow \quad C_y = C \\ \Rightarrow \quad U &= b_2 y x + b_3 z x + b_1 z y + C \quad . \end{aligned}$$

Dabei ist C eine beliebige Konstante. (1 P.)

d) Die Bewegungsgleichung ist

$$\ddot{\vec{r}} = -\frac{b}{m} \begin{pmatrix} y - z \\ x + z \\ y - x \end{pmatrix} .$$

Für $z = 0$ ist

$$\ddot{\vec{r}} = -\frac{b}{m} \begin{pmatrix} y \\ x \\ y - x \end{pmatrix} .$$

Damit der Massenpunkt in der xy -Ebene bleibt muß die Beschleunigung in z -Richtung verschwinden. Also muß $x = y$ sein. (1 P.)

Die Bewegungsgleichung für die x -Komponente lautet nun

$$\ddot{x} = -\frac{b}{m} x .$$

Dies ist die Gleichung eines harmonischen Oszillators. Die allgemeinste Lösung ist

$$x(t) = A \cos(\omega t) + B \sin(\omega t) \quad \text{mit} \quad \omega = \sqrt{b/m} . \quad (1 \text{ P.})$$

Bei $t = 0$ ist $x(0) = A \equiv x_0$ und $\dot{x}(0) = B\omega \equiv v_{x0}$. Die Lösung des Anfangswertproblems ist also

$$x(t) = x_0 \cos(\omega t) + \frac{v_{x0}}{\omega} \sin(\omega t) \quad , \quad y(t) = x(t) \quad , \quad z(t) = 0 . \quad (1 \text{ P.})$$

e) Für $v_{x0} = 0$ ist $x(t) = x_0 \cos(\omega t)$. Dies verschwindet für $t = \pi/(2\omega) \equiv t_0$. Die Geschwindigkeiten bei $t = t_0$ sind

$$\dot{x}(t_0) = \dot{y}(t_0) = -x_0\omega \sin\left(\frac{\pi}{2}\right) = -x_0\omega . \quad (1 \text{ P.})$$

Also ist

$$E(t_0) = \frac{m}{2} (\dot{x}^2(t_0) + \dot{y}^2(t_0)) = mx_0^2\omega^2 = mx_0^2 \frac{b}{m} = x_0^2 b . \quad (1 \text{ P.})$$

Aufgabe 2: Länge einer Bahnkurve

(7 Punkte)

a) Es ist

$$\begin{aligned} \dot{\vec{r}}(t) &= -R\omega \sin(\omega t) \vec{e}_1 + R\omega \cos(\omega t) \vec{e}_2 + v_0 - gt \vec{e}_3 \\ \Rightarrow |\dot{\vec{r}}(t)| &= \sqrt{R^2\omega^2 + (v_0 - gt)^2} = R\omega \sqrt{1 + \left(\frac{v_0 - gt}{R\omega}\right)^2} . \end{aligned}$$

Also ist

$$\begin{aligned} s(T) &= \int_0^T dt |\dot{\vec{r}}(t)| \\ &= R\omega \int_0^T dt \sqrt{1 + \left(\frac{v_0 - gt}{R\omega}\right)^2} . \end{aligned} \quad (0.5 \text{ P.})$$

Substitution $u = (v_0 - gt)/(R\omega)$, $du = -g dt/(R\omega)$ (1 P.) liefert

$$-\frac{R^2\omega^2}{g} \int_{u(0)}^{u(T)} du \sqrt{1 + u^2} .$$

Also ist

$$C = -\frac{R^2\omega^2}{g} , \quad (0.5 \text{ P.})$$

$$a = u(0) = \frac{v_0}{R\omega} , \quad (0.5 \text{ P.})$$

$$b = u(T) = \frac{v_0 - gT}{R\omega} . \quad (0.5 \text{ P.})$$

b) Substitution $u = \sinh \eta$, $du = d\eta \cosh \eta$ liefert

$$\begin{aligned} \int du \sqrt{1 + u^2} &= \int d\eta \cosh \eta \sqrt{1 + \sinh^2 \eta} = \int d\eta \cosh^2 \eta \quad (1 \text{ P.}) \\ &= \int d\eta \frac{1}{4}(e^\eta + e^{-\eta})^2 = \int d\eta \frac{1}{4}(e^{2\eta} + 2 + e^{-2\eta}) \\ &= \frac{1}{4}[\frac{1}{2}e^{2\eta} + 2\eta - \frac{1}{2}e^{-2\eta}] = \frac{1}{4}[\sinh(2\eta) + 2\eta] \\ &= \frac{1}{2}[\sinh \eta \cosh \eta + \eta] = \frac{1}{2}[u\sqrt{1 + u^2} + \operatorname{arsinh} u] . \end{aligned} \quad (1 \text{ P.})$$

c) Für $v_0 = gT$ ist $a = gT/(R\omega)$ und $b = 0$ (1 P.). Einsetzen liefert

$$\begin{aligned} s(T) &= \frac{R^2\omega^2}{2g} \left[\frac{gT}{R\omega} \sqrt{1 + \left(\frac{gT}{R\omega}\right)^2} + \operatorname{arsinh} \frac{gT}{R\omega} \right] \\ &= \frac{T}{2} \sqrt{R^2\omega^2 + g^2T^2} + \frac{R^2\omega^2}{2g} \operatorname{arsinh} \frac{gT}{R\omega} . \end{aligned} \quad (1 \text{ P.})$$

Aufgabe 3: Kepler-Problem

(11 Punkte)

Ein Asteroid mit Masse m umkreise die Sonne auf einer elliptischen Bahn. Die Bahnkurve ist in ebenen Polarkoordinaten r, θ durch

$$r(\theta) = \frac{l^2}{\mu\alpha(1 + \varepsilon \cos \theta)}$$

gegeben, wobei μ die reduzierte Masse und l den Betrag des Drehimpulses bezeichnet. Die potentielle Energie ist $U(r) = -\alpha/r$ mit $\alpha > 0$. Die kartesischen Koordinaten sind gegeben durch $x = r \cos \theta$, $y = r \sin \theta$.

a) Es ist

$$\mu = \frac{mM}{m+M} = m \frac{1}{1+m/M} \quad . \quad (0.5 \text{ P.})$$

Die Taylorentwicklung ist

$$\mu = m - \frac{m^2}{M} + \mathcal{O}(m^2/M^2) \quad . \quad (0.5 \text{ P.})$$

b) Der Radius r ist am kleinsten wenn $\cos \theta$ maximal ist. Also ist $\theta_1 = \pi$. (1 P.)

Der Radius r ist am größten wenn $\cos \theta$ minimal ist. Also ist $\theta_2 = 0$. (1 P.)

c) Ausrichtung der Ellipse korrekt: (1 P.)

Position der Sonne korrekt: (1 P.)

Halbachsen korrekt: (1 P.)

d) Die Länge der großen Halbachse ist

$$\begin{aligned} a &= \frac{1}{2}[r(\theta_1) + r(\theta_2)] \\ &= \frac{l^2}{2\mu\alpha} \left(\frac{1}{1+\varepsilon} + \frac{1}{1-\varepsilon} \right) = \frac{l^2}{\mu\alpha} \frac{1}{1-\varepsilon^2} \end{aligned} \quad (1 \text{ P.})$$

e) Da der Drehimpuls erhalten ist gilt

$$l = \mu v_1 r(\theta_1) = \mu v_1 \cdot \frac{l^2}{\mu\alpha(1+\varepsilon)} \quad \Rightarrow \quad v_1 = \frac{\alpha}{l}(1+\varepsilon) \quad . \quad (1 \text{ P.})$$

f) Die Entfernung zur großen Halbachse ist

$$y(\theta) = r(\theta) \sin \theta = \frac{l^2}{\mu\alpha} \frac{\sin \theta}{1 + \varepsilon \cos \theta} \quad . \quad (1 \text{ P.})$$

Am Extremum gilt

$$\begin{aligned} 0 &= \frac{dy}{d\theta} = \frac{l^2}{\mu\alpha} \frac{\cos \theta(1 + \varepsilon \cos \theta) + \varepsilon \sin^2 \theta}{(1 + \varepsilon \cos \theta)^2} \\ \Rightarrow \quad 0 &= \cos \theta + \varepsilon(\cos^2 \theta + \sin^2 \theta) = \cos \theta + \varepsilon \\ \Rightarrow \quad \cos \theta &= -\varepsilon \quad . \end{aligned} \quad (1 \text{ P.})$$

Die kleine Halbachse ist

$$\begin{aligned} b &= y_{\max} = \frac{l^2}{\mu\alpha} \frac{\sin \theta}{1 + \varepsilon \cos \theta} = \frac{l^2}{\mu\alpha} \frac{\sqrt{1 - \cos^2 \theta}}{1 + \varepsilon \cos \theta} \\ &= \frac{l^2}{\mu\alpha} \frac{\sqrt{1 - \varepsilon^2}}{1 - \varepsilon^2} = \frac{l^2}{\mu\alpha} \frac{1}{\sqrt{1 - \varepsilon^2}} \quad . \end{aligned} \quad (1 \text{ P.})$$