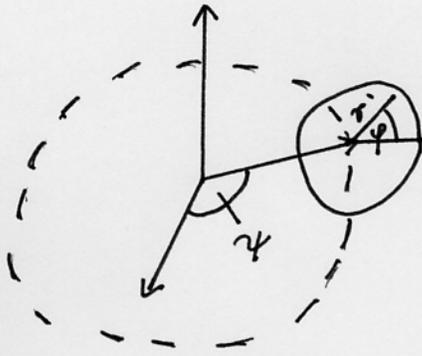


Aufgabe 1:



$$x_1 = (R + r' \cos \varphi) \cdot \cos \psi$$

$$x_2 = (R + r' \cos \varphi) \cdot \sin \psi$$

$$x_3 = r' \sin \varphi$$

$$V = \int_0^r \int_0^{2\pi} \int_0^{2\pi} r' (R + r' \cos \varphi) dr' d\varphi d\psi$$

$$= \int_0^{2\pi} \int_0^{2\pi} \left[\frac{1}{2} R \cdot r^2 + \frac{1}{3} r^3 \cdot \cos \varphi \right] d\varphi d\psi$$

$$= \int_0^{2\pi} \left[\frac{1}{2} R \cdot r^2 \cdot \varphi \Big|_0^{2\pi} + \left(-\frac{1}{3} r^3 \cdot \sin \varphi \right) \Big|_0^{2\pi} \right] d\psi$$

$$= \int_0^{2\pi} \frac{1}{2} R \cdot r^2 \cdot 2\pi d\psi = 2Rr^2\pi^2$$

$$\rho = \frac{m}{V} = \frac{m}{2Rr^2\pi^2} \quad ; \quad dm = \rho \cdot dV$$

$$I_3 = \int d^3\vec{x} \cdot \rho_0 (x_1^2 + x_2^2) = \rho_0 \iiint r' \cdot (R + r' \cos \varphi)^3 dr' d\varphi d\psi$$

$$\text{mit } x_1^2 = [(R + r' \cos \varphi) \cos \psi]^2 = (R + r' \cos \varphi)^2 \cos^2 \psi$$

$$x_2^2 = [(R + r' \cos \varphi) \sin \psi]^2 = (R + r' \cos \varphi)^2 \sin^2 \psi$$

$$\Rightarrow x_1^2 + x_2^2 = (R + r' \cos \varphi)^2$$

$$\Rightarrow I_3 = \iiint \rho_0 \cdot r' \cdot [R^3 + 3R^2 \cdot r' \cos \varphi + 3R \cdot r'^2 \cos^2 \varphi + r'^3 \cos^3 \varphi] dr' d\varphi d\psi$$

$$= \rho_0 \iint \left[\frac{1}{2} r^2 R^3 + R^2 r^3 \cos \varphi + \frac{3}{4} R \cdot r^4 \cos^2 \varphi + \frac{1}{5} r^5 \cos^3 \varphi \right] d\varphi d\psi$$

$$= \rho_0 \int \left[r^2 R^3 \pi - 0 + \frac{3}{4} R r^4 \pi + 0 \right] d\psi$$

$$= \rho_0 \left[2\pi^2 r^2 R^3 + \frac{3}{2} \pi^2 r^4 R \right]$$

$$= m \left(R^2 + \frac{3}{4} r^2 \right)$$

$$I_2 = \int d^3\vec{x} \cdot \rho_0 (x_3^2 + x_1^2)$$

$$x_1^2 = (R + r' \cos \varphi)^2 \cdot \cos^2 \psi$$

$$x_3^2 = r'^2 \cdot \sin^2 \varphi$$

$$\Rightarrow I_2 = \rho_0 \iiint r' \cdot (R + r' \cos \varphi) \cdot [r'^2 \sin^2 \varphi + (R + r' \cos \varphi)^2 \cdot \cos^2 \psi] dr' d\varphi d\psi$$

$$= \rho_0 \iiint [r'^3 \cdot R \cdot \sin^2 \varphi + r'^4 \cos \varphi \sin^2 \varphi + r' R^3 \cos^2 \psi + r'^2 R^2 \cos \varphi \cdot \cos^2 \psi + 2r'^2 R^2 \cos \varphi \cdot \cos^2 \psi + 2r'^3 R \cos^2 \varphi \cdot \cos^2 \psi + r'^3 R \cos^2 \varphi \cdot \cos^2 \psi + r'^4 \cos^3 \varphi \cdot \cos^2 \psi] dr' d\varphi d\psi$$

$$= \rho_0 \iint \left[\frac{1}{4} r^4 R \cdot \sin^2 \varphi + \frac{1}{5} r^5 \cos \varphi \cdot \sin^2 \varphi + \frac{1}{2} r^2 R^3 \cos^2 \psi + \frac{1}{3} r^3 R^2 \cos \varphi \cdot \cos^2 \psi + \frac{2}{3} r^3 R^2 \cos \varphi \cdot \cos^2 \psi + \frac{1}{2} r^4 \cdot R \cdot \cos^2 \varphi \cdot \cos^2 \psi + \frac{1}{4} r^4 R \cdot \cos^2 \varphi \cdot \cos^2 \psi + \frac{1}{5} r^5 \cos^3 \varphi \cdot \cos^2 \psi \right] d\varphi d\psi$$

$$= \rho_0 \int \left[\frac{1}{4} r^4 R \cdot \pi + 0 + \frac{1}{2} r^2 R^3 \pi \cdot \cos^2 \psi - 0 - 0 + \frac{1}{2} r^4 \cdot R \cdot \pi \cdot \cos^2 \psi + \frac{1}{4} r^4 R \cdot \pi \cdot \cos^2 \psi + 0 \right] d\psi$$

$$= \rho_0 \int \left[\frac{1}{4} r^4 R \cdot \pi + \cos^2 \psi \left(r^2 R^3 \pi + \frac{3}{4} r^4 R \cdot \pi \right) \right] d\psi$$

$$= \rho_0 \cdot \left[\frac{1}{2} r^4 R \cdot \pi^2 + r^2 R^3 \pi^2 + \frac{3}{4} r^4 R \cdot \pi^2 \right] = \rho_0 \left(r^2 R^3 \pi^2 + \frac{5}{4} r^4 R \cdot \pi^2 \right)$$

$$= \frac{m}{2} \cdot (R^2 + \frac{5}{4} r^2)$$

$$I_1 = \int d^3\vec{x} \cdot \rho_0 (x_2^2 + x_3^2)$$

analog,

zudem gilt aus Symmetriegründen $I_1 = I_2$

$$= \frac{m}{2} \cdot (R^2 + \frac{5}{4} r^2)$$

Aufgabe 2

a) Sei $\rho = \frac{m}{l^3}$ (l : Kantenlänge) die Massendichte des homogenen Würfels. Dann gilt in kartesischen Koordinaten:

$$I_{11} = \rho \int_{-\frac{l}{2}}^{\frac{l}{2}} \int_{-\frac{l}{2}}^{\frac{l}{2}} \int_{-\frac{l}{2}}^{\frac{l}{2}} (y^2 + z^2) dx dy dz = \rho \cdot l^2 \left(\frac{y^3}{3} \Big|_{-\frac{l}{2}}^{\frac{l}{2}} + \frac{z^3}{3} \Big|_{-\frac{l}{2}}^{\frac{l}{2}} \right)$$

$$= \frac{\rho l^2}{3} \left(\frac{2l^3}{8} + \frac{2l^3}{8} \right) = \frac{m l^2}{6}$$

$I_{11} = I_{22} = I_{33}$

$\Rightarrow I^{(CM)} = \frac{m l^2}{6} \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix}$ als Trägheitstensor bzgl. des Schwerpunktes ($I^{(CM)}$)

Nach dem Satz von Steiner ergibt sich der Trägheitstensor bzgl. eines in die Ecke des Würfels verschobenen Koordinatensystems Z_i :

$I_{ij} = I_{ij}^{(CM)} + m \left(\sum_{k=1}^3 a_{ik} a_{jk} \delta_{ij} - a_i a_j \right)$; i, j, k : Komponenten des Trägheitstensors (hier also Koordinaten)
 δ_{ij} : Kroneckesymbol

$\delta_{ij} = 1$ für $i = j$
 $\delta_{ij} = 0$ für $i \neq j$

$a_{i,j,k}$: Abstände der verschobenen Drehachse von der Drehachse im Schwerpunkt.

Bsp: $I_{11} = I_{11}^{(CM)} + m((a_1 a_1 + a_2 a_2 + a_3 a_3) \delta_{11} - a_1 a_1)$ | $a_1 = a_2 = a_3 = \frac{l}{2}$

$$= \frac{ml^2}{6} + m\left(\frac{3l^2}{4} - \frac{l^2}{4}\right) = \frac{ml^2}{6} + \frac{ml^2}{2}$$

$$= \underline{\underline{\frac{2}{3}ml^2}}$$

$$I_{12} = I_{12}^{(CM)} + m\left(\sum_k a_k a_k \delta_{12} - a_1 a_2\right)$$

$\delta_{12} = 0$

$$= 0 - \frac{ml^2}{4} = \underline{\underline{-\frac{ml^2}{4}}}$$

$$\Rightarrow \underline{I} = \frac{ml^2}{4} \begin{pmatrix} \frac{8}{3} & -1 & -1 \\ -1 & \frac{8}{3} & -1 \\ -1 & -1 & \frac{8}{3} \end{pmatrix}$$

b) Hauptachsen transformation:

Diagonalisierung eines Trägheitstensors durch Normierung der Eigenvektoren (EV) auf 1, so daß sie mit den Basisvektoren \hat{e}_i des neuen, gedrehten Koordinatensystems übereinstimmen. Dann hat zu gelten

$$\underline{I} \hat{e} = \lambda \hat{e} \quad \text{mit} \quad \lambda: \text{Eigenwert (EW)}$$

also:

$$\begin{aligned} (I_{11} - \lambda) \hat{e}_x + I_{12} \hat{e}_y + I_{13} \hat{e}_z &= 0 \\ I_{21} \hat{e}_x + (I_{22} - \lambda) \hat{e}_y + I_{23} \hat{e}_z &= 0 \\ I_{31} \hat{e}_x + I_{32} \hat{e}_y + (I_{33} - \lambda) \hat{e}_z &= 0 \end{aligned}$$

Dieses Gleichungssystem hat nur dann nichttriviale Lösungen für die Koordinaten $\hat{e}_x, \hat{e}_y, \hat{e}_z$, wenn die Koeffizientendeterminante verschwindet:

$$\begin{vmatrix} I_{11} - \lambda & I_{12} & I_{13} \\ I_{21} & I_{22} - \lambda & I_{23} \\ I_{31} & I_{32} & I_{33} - \lambda \end{vmatrix} \stackrel{!}{=} 0 \quad (1)$$

⇒ Gleichung 3. Grades: „charakteristische Gleichung“ für den EW λ , die stets 3 reelle, nicht unbedingt verschiedene Wurzeln $\lambda_1, \lambda_2, \lambda_3$ hat. Die 3 EW λ_i sind die Hauptträgheitsmomente I_i .

Zu jedem EW λ_i läßt sich mit dem Gleichungssystem (1) der zugehörige EV $\hat{e}_i = (\hat{e}_{ix}, \hat{e}_{iy}, \hat{e}_{iz})$ und somit die zugehörige Hauptträgheitsachse bestimmen.

Wenn man zunächst den Faktor $\frac{ml^2}{4}$ außer acht läßt folgt:

$$\begin{vmatrix} \frac{8}{3} - \lambda & -1 & -1 \\ -1 & \frac{8}{3} - \lambda & -1 \\ -1 & -1 & \frac{8}{3} - \lambda \end{vmatrix} = 0$$

oder $(\frac{8}{3} - \lambda)^3 - 3(\frac{8}{3} - \lambda) - 2 = 0$ substituiere $\frac{8}{3} - \lambda = x$

⇒ $x^3 - 3x - 2 = 0$, $x_1 = 2$ läßt sich leicht raten

Die beiden übrigen Lösungen sind $x_2 = x_3 = -1$

oder nach Rücksubstitution: $\left. \begin{aligned} \lambda_1 &= \frac{8}{3} - 2 = \frac{2}{3} \\ \lambda_2 &= \lambda_3 = \frac{8}{3} + 1 = \frac{11}{3} \end{aligned} \right\} \text{EW}$

jetzt wieder Faktor $\frac{ml^2}{4}$ einführen:

$$I_1 = \frac{2}{3} \cdot \frac{ml^2}{4} = \frac{ml^2}{6}$$

$$I_2 = I_3 = \frac{11}{3} \cdot \frac{ml^2}{4} = \frac{11}{12} ml^2$$

Der EV (Hauptträgheitsachse) zum EW \hat{I}_1 wird nun mit dem Gleichungssystem

$$\frac{ml^2}{4} \begin{pmatrix} \frac{8}{3} & -1 & -1 \\ -1 & \frac{8}{3} & -1 \\ -1 & -1 & \frac{8}{3} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \hat{e}_{1x} \\ \hat{e}_{1y} \\ \hat{e}_{1z} \end{pmatrix} = \frac{ml^2}{6} \begin{pmatrix} \hat{e}_{1x} \\ \hat{e}_{1y} \\ \hat{e}_{1z} \end{pmatrix}$$

berechnet. Die Lösung ist

$$\hat{e}_{1x} = \hat{e}_{1y} = \hat{e}_{1z} \Rightarrow \hat{e}_1 = \frac{1}{\sqrt{3}} \begin{pmatrix} 1 \\ 1 \\ 1 \end{pmatrix}$$

D.h. die Raumdiagonale des Würfels ist eine Hauptträgheitsachse. Die beiden anderen Hauptträgheitsachsen liegen in einer Ebene senkrecht dazu.

Ermittle EV's zu I_2 und I_3 analog zu \hat{e}_1

$$\Rightarrow \hat{e}_{2,3x} + \hat{e}_{2,3y} + \hat{e}_{2,3z} = 0$$

$$\text{Die EV's: } \hat{e}_2 \sim \begin{pmatrix} \hat{e}_{2x} \\ \hat{e}_{2y} \\ \hat{e}_{2x} - \hat{e}_{2y} \end{pmatrix} \text{ und } \hat{e}_3 \sim \begin{pmatrix} \hat{e}_{3x} \\ \hat{e}_{3y} \\ \hat{e}_{3x} - \hat{e}_{3y} \end{pmatrix}$$

$$\text{stehen senkrecht auf } \hat{e}_1: \hat{e}_1 \cdot \hat{e}_2 = \hat{e}_1 \cdot \hat{e}_3 = 0$$

Wähle \hat{e}_2 und \hat{e}_3 beliebig, orthogonal in der von ihnen aufgespannten Ebene (Normieren nicht vergessen)

$$\text{z. B. } \hat{e}_2 = \frac{1}{\sqrt{2}} \begin{pmatrix} -1 \\ 1 \\ 0 \end{pmatrix}; \hat{e}_3 = \frac{1}{\sqrt{6}} \begin{pmatrix} -1 \\ -1 \\ 2 \end{pmatrix}$$

1. Corioliskraft

Am Nordpol befindet sich der Mensch trotz rotierender Erde in Ruhe, er rotiert lediglich um seine eigene Achse ($T = 24 \times 3600 \text{ s} = 86400 \text{ s}$), d.h. die Gewichtskraft ist einfach

$$F_G = m \cdot g = 70 \text{ kg} \cdot 9.81 \text{ m/s}^2 = 686.70 \text{ N}$$

Am Äquator ist die Gewichtskraft um die Zentrifugalkraft verringert:

$$\begin{aligned} F_G &= m \cdot g - m\omega_E^2 R = 70 \text{ kg} \cdot \left(9.81 \text{ m/s}^2 - \frac{6.378 \cdot 10^6 \text{ m}}{(86400/2\pi)^2 \text{ s}^2} \right) \\ &= 70 \text{ kg} \cdot (9.81 \text{ m/s}^2 - 0.0337 \text{ m/s}^2) = 684.34 \text{ N} \\ \Rightarrow \Delta F_G &= 2.36 \text{ N} \Rightarrow \Delta m = \frac{\Delta F_G}{g} = 0.241 \text{ kg} \end{aligned}$$

Der Mensch erscheint also am Äquator leichter.

Beim Flug muss zusätzlich die Corioliskraft F_C berücksichtigt werden. Die Flughöhe h kann gegenüber dem Erdradius R vernachlässigt werden.

$$\vec{F}_C = 2m(\vec{v}_F \times \vec{\omega}_E) \quad F_C = 2m \cdot v_F \cdot \omega_E \cdot \sin \phi$$

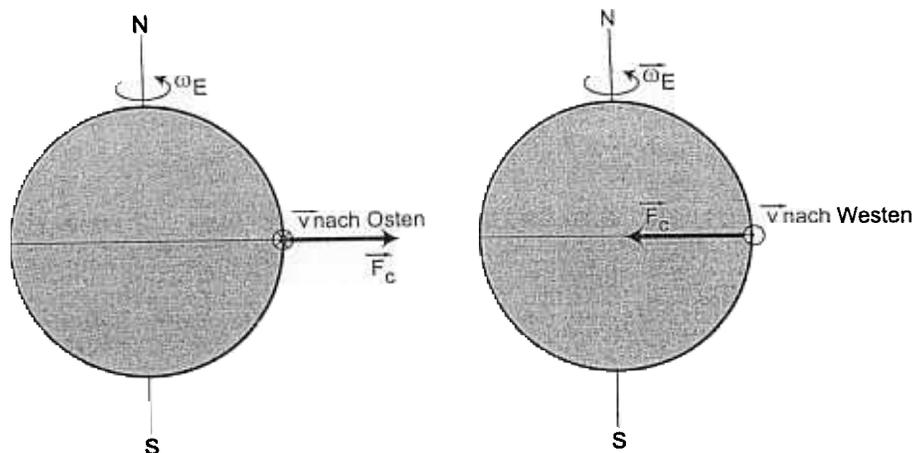
Für den Flug (am Äquator) nach Osten oder Westen gilt $\sin \phi = 1$, für den Flug nach Osten ($\omega_F \parallel \omega_E$, $|v_F| = 800 \text{ km/h} = 222.2 \text{ m/s}$) dann also $F_C = 2m \cdot v_F \cdot \omega_E$. Im rotierenden Koordinatensystem der Erde ergibt sich dann als auf den Menschen wirkende Kraft nach unten (bezogen auf die Erdoberfläche):

$$F_G = F_g - m\omega_E^2 R - mv_F^2/R - 2mv_F\omega_E$$

Mit $v_F = \omega_F \cdot R$ kann man obige Gleichung auch umschreiben zu

$$F_G = F_g - mR(\omega_E + \omega_F)^2$$

Dies entspricht der Beschreibung der auf den Menschen wirkenden Kraft als Summe der Gewichtskraft und der Zentrifugalkraft in einem ruhenden Bezugssystem für eine Rotation, die aus der Erd- und der Flugzeugbewegung zusammengesetzt ist.



Beide Beschreibungen führen natürlich zum gleichen Resultat. Bleiben wir bei der Beschreibung im rotierenden Bezugssystem, so ergibt sich:

$$F_G = 686.7 \text{ N} - 2.36 \text{ N} - 0.54 \text{ N} - 2.26 \text{ N} = 681.54 \text{ N}$$

Der Mensch am Äquator in seinem nach Osten fliegenden Flugzeug wird also scheinbar um eine Masse von $\Delta m = -0.53 \text{ kg}$ leichter als der am Pol ruhende Mensch.

Beim Flug nach Westen gilt nun im rotierenden Bezugssystem wieder die Kräftebilanz:

$$F_G = F_g - m\omega_E^2 R - mv_F^2/R + 2mv_F\omega_E$$

wobei sich nun das Vorzeichen der Corioliskraft wegen der anderen Richtung von \vec{v}_F umdreht. Die Kreisbewegung durch \vec{v}_F führt aber in diesem System zu einer zusätzlichen Zentrifugalkraft, d.h. das negative Vorzeichen in der Kräftebilanz bleibt erhalten. Obige Gleichung kann einfach auf die Form $F_G = F_g - mR(\omega_E - \omega_F)^2$ gebracht werden, wie man sie aus Betrachtungen im ruhenden System erhalten hätte. Die Gesamtkraft ist also

$$F_G = 686.7 \text{ N} - 2.36 \text{ N} - 0.54 \text{ N} + 2.26 \text{ N} = 686.06 \text{ N}$$

woraus $\Delta m = -0.065 \text{ kg}$ folgt.

Beim Flug nach Norden gilt $\vec{v}_F \parallel \vec{\omega}_E$, d.h. $F_C = 0$, und die Gewichtskraft ist dann $F_G = F_g - m\omega_E^2 R - mv_F^2/R = 686.7 \text{ N} - 2.36 \text{ N} - 0.54 \text{ N} = 683.8 \text{ N}$, was einer Gewichtsabnahme von $\Delta m = -0.30 \text{ kg}$ entspräche. Man beachte, dass hier gilt: $\omega_F \perp \omega_E$.

Was ändert sich bei diesen Überlegungen mit der geographischen Breite?

Es sei α der Winkel, der der geographischen Breite entspricht, wir betrachten zunächst Flugrichtungen nach Osten bzw. Westen. Für die Komponente von F_C in Richtung der Gewichtskraft, $F_{C\parallel}$, gilt $F_{C\parallel} = F_C \cdot \cos \alpha$. Der Betrag der Corioliskraft F_C bleibt allerdings unverändert. Zusätzlich ändert sich der für die Zentrifugalkräfte relevante Radius $R' = R \cdot \cos \alpha$. Auch die Komponenten der Zentrifugalkräfte \parallel zu F_g müssen jeweils umgerechnet werden: $F_{Z\parallel} = F_Z \cdot \cos \alpha$.

Bei Bewegung nach Norden (vom Äquator weg, also auf der Nordhalbkugel) zeigt F_C nach der Rechte-Hand-Regel nach Osten, d.h. $F_C \perp F_g$ mit $F_C = 2m \cdot v_F \cdot \omega_E \cdot \sin \alpha$, für die Zentrifugalkraft aufgrund der Erdrotation muss man wieder den reduzierten

Radius verwenden, während die Zentrifugalkraft aufgrund des Fluges senkrecht zur Erdoberfläche wirkt:

$$F_G = mg - m\omega_E^2 R \cos^2 \alpha - m \frac{v_F^2}{R}$$

Bei einer Flugrichtung nach Norden auf der Südhalbkugel zeigt die Corioliskraft entsprechend nach Westen, die effektive Gewichtskraft bleibt unverändert.