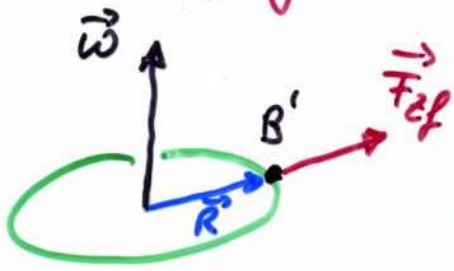


4.2 rotierende Bezugssysteme

- Zentrifugalkraft ist Trägheitskraft



$$\vec{F}_{Zf} = m \vec{\omega} \times (\vec{\omega} \times \vec{R}) = m \omega^2 \vec{R}$$

keine äußeren Kräfte:

ruhender Beobachter B:

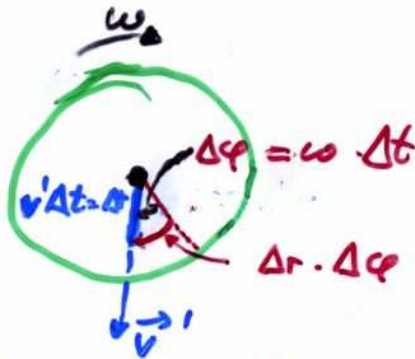
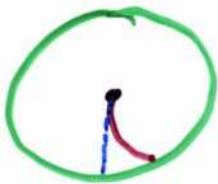
$$\vec{F}_{ges} = 0 \quad (\vec{F}_{Zf} = -\vec{F}_{Zf} \rightarrow \vec{F}_{Zf} + \vec{F}_{Zf} = 0)$$

rotierender Beobachter B':

$$\vec{F}_{ges}' = 0 + m \vec{\omega} \times (\vec{\omega} \times \vec{R}) = \vec{F}_{Zf}$$

weil B' mit $\vec{a}_{Zf} = \frac{\vec{F}_{Zf}}{m}$ beschleunigt

- Corioliskraft



- ▶ Massenpunkt bewegt sich mit \vec{v}' in der Zeit Δt

um

$$\Delta r = v' \cdot \Delta t$$

- ▶ Beobachter B': rotiert in Δt um

$$\Delta \varphi = \omega \cdot \Delta t$$

Massenpunkt bleibt um

$$\Delta r \cdot \Delta \varphi = (v' \cdot \Delta t) \cdot (\omega \cdot \Delta t) = v' \cdot \omega \cdot (\Delta t)^2$$

→ für B' hat Massenpunkteine Beschleunigung ^{a_c} verfahren:

$$\frac{1}{2} a_c \cdot (\Delta t)^2 \stackrel{!}{=} \Delta r \cdot \Delta \varphi = v' \cdot \omega \cdot (\Delta t)^2$$

→ $a_c = 2 v' \cdot \omega$ Coriolis = beschleunigung

mit $\vec{a}_c \perp \vec{v}'$, $\vec{a}_c \perp \vec{\omega}$

→ $\vec{a}_c = 2 \vec{v}' \times \vec{\omega}$
 $\vec{F}_c = 2 \cdot m \vec{v}' \times \vec{\omega}$ Coriolis = kraft

- Zentrifugal- und Corioliskraft sind Scheinkräfte bzw. Trägheitskräfte!

- Beispiel für rotierende Bezugssysteme

- Erdrotation

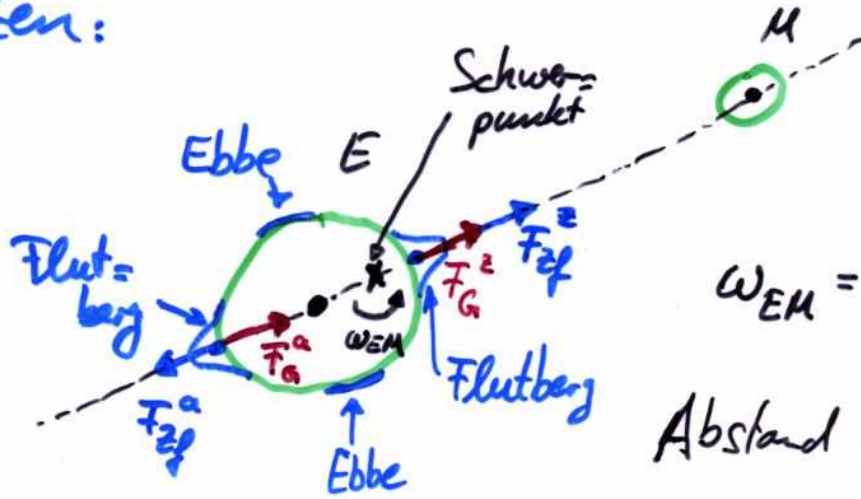
Nachgewiesen 1850 durch Foucaultsches Pendel



$\vec{\omega}_S$ dreht Schwingungsebene:

$$\omega_S = \omega_E \cdot \sin \varphi$$

- Gezeiten:



$$\omega_{EM} = \frac{2\pi}{27.32d} = 2.66 \cdot 10^{-6} \frac{1}{s}$$

Abstand Erde-Mond:

$$\begin{cases} r_{EM} = 380000 \text{ km} \\ R_E = 6378 \text{ km} \\ r_s = \frac{M_M}{M_E + M_M} \cdot r_{EM} \approx \frac{3}{4} R_E \\ M_M = \frac{1}{81} M_E \end{cases}$$

$$F_G^z = G_N \frac{m \cdot M_M}{(r_{EM} - R_E)^2} \approx m \cdot 3.53 \cdot 10^{-5} \frac{N}{kg}$$

$$F_{Zf}^z = m \cdot \omega_{EM}^2 \cdot (R_E - r_s) = m \cdot 1.22 \cdot 10^{-5} \frac{N}{kg}$$

$$F_G^a = G_N \frac{m \cdot M_M}{(r_{EM} + R_E)^2} = m \cdot 3.30 \cdot 10^{-5} \frac{N}{kg}$$

$$F_{Zf}^a = m \cdot \omega_{EM}^2 \cdot (R_E + r_s) = m \cdot 2.76 \cdot 10^{-5} \frac{N}{kg}$$

Mond zugewandte Seite:

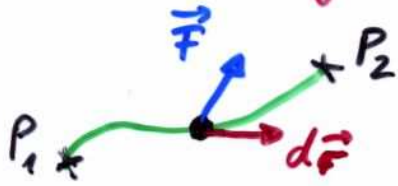
$$F_G^z + F_{Zf}^z \approx m \cdot 4.75 \cdot 10^{-5} \frac{N}{kg}$$

Mondabgewandte Seite

$$F_{Zf}^a - F_G^a \approx m \cdot 4.46 \cdot 10^{-5} \frac{N}{kg}$$

- Tief- / Hochdruckgebieten

5 Energie, Arbeit, Leistung



• Arbeit

$$W := \int_{P_1}^{P_2} \vec{F} \cdot d\vec{r} = \int_{x_1}^{x_2} F_x dx + \int_{y_1}^{y_2} F_y dy + \int_{z_1}^{z_2} F_z dz$$

Einheit der Arbeit: Joule, J, $1J \hat{=} 1Nm \hat{=} 1 \frac{kg m^2}{s^2}$

NB: Wenn $\vec{F} \perp d\vec{r}$, dann $W=0$!

Beispiel: Kreisbewegung $\vec{F}_{zp} \perp$ Kreislinie

• Leistung

$$P := \frac{dW}{dt}$$

"Arbeit pro Zeit"

Einheit der Leistung: Watt, W, $1W \hat{=} 1 \frac{J}{s} \hat{=} 1 \frac{kg m^2}{s^3}$

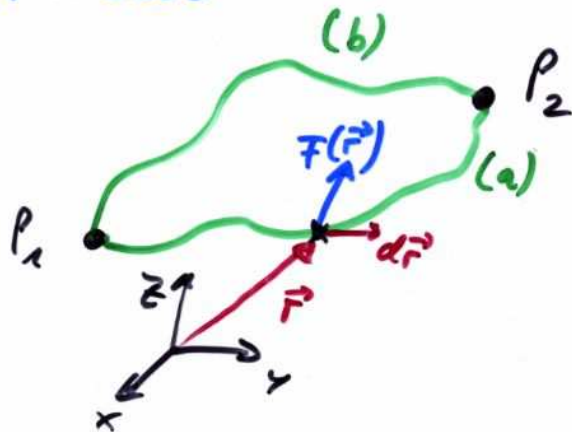
$$\blacktriangleright P = \frac{dW}{dt} = \frac{d}{dt} \int \vec{F} d\vec{r} = \frac{d}{dt} \int \vec{F} \cdot \vec{v} dt = \vec{F} \cdot \vec{v}$$

$d\vec{r} = \vec{v} \cdot dt$

• Leistung bei Drehbewegung

$$P = \vec{F} \cdot \vec{v} = \vec{F} \cdot (\vec{\omega} \times \vec{r}) = \vec{\omega} \cdot (\underbrace{\vec{r} \times \vec{F}}_{\vec{M}}) = \vec{\omega} \cdot \vec{M}$$

- Arbeit und konservative Kraftfelder



$$W = \int \vec{F} d\vec{r}$$

Betrachte geschlossenen Weg: $P_1 \xrightarrow{(a)} P_2 \xrightarrow{(b)} P_1$

$$W_a + W_b = \int_{P_1}^{P_2} \vec{F} d\vec{r}_a + \int_{P_2}^{P_1} \vec{F} d\vec{r}_b = \int_{P_1}^{P_2} \vec{F} d\vec{r}_a - \int_{P_1}^{P_2} \vec{F} d\vec{r}_b$$

$$\Rightarrow W_a + W_b = \oint \vec{F} d\vec{r} \stackrel{!}{=} 0$$

für konservative Kraftfelder

► Beispiel für konservative Kraftfelder

Zentralkraftfelder $\oint \vec{F} d\vec{r} = 0$

► Gegenteil: dissipative Kraftfelder