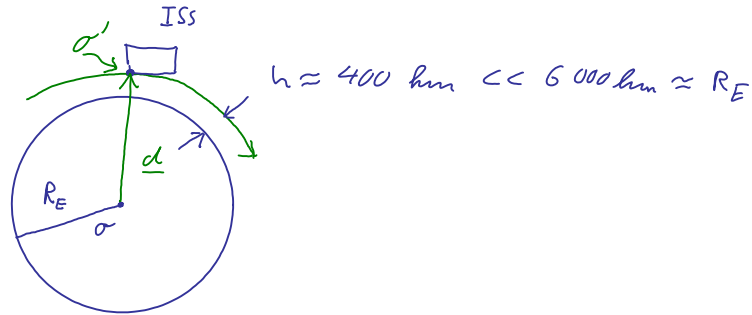


Anwendungsbeispiele:

- a) "Schwerelosigkeit" im Weltraum  
 b) Lagrangepunkte  $\rightarrow$  vgl. Übung  
 c) Gezeiten: Höhe der Flut
- a) "Schwerelosigkeit" in der ISS



$\sigma$ : Erdmittelpunkt, annähernd inertial

Testmasse  $m$  in  $\sigma'$  erfährt bzgl.  $\sigma'$

1) Beschleunigungskraft  $\vec{F}_b = -m \ddot{\vec{d}}$

2) Schwerkraft  $\vec{F}_g = -G \frac{m m_E}{d^2} \hat{\vec{d}}$

$\rightarrow$  Gesamtkraft (bzgl.  $\sigma'$ ) auf Testmasse:

$$\vec{F} = -m \left( \ddot{\vec{d}} + G \frac{m_E}{d^2} \hat{\vec{d}} \right) = \vec{0} : \text{"Schwerelosigkeit"}$$

ISS folgt Bahn aufgrund Schwerkraft der Erde ("frei fallend"):

d.h.  $\cancel{m}_{ISS} \ddot{\vec{d}} = -G \cancel{m}_{ISS} m_E \frac{\hat{\vec{d}}}{d^2}$

Kraft auf Testmasse  $m$  in  $\sigma' + \vec{r}$ ,  $|\vec{r}| \ll |d|$ :

$$\vec{F} = G m m_E \left( \frac{\vec{d}}{d^3} - \frac{\vec{d} + \vec{r}}{|\vec{d} + \vec{r}|^3} \right)$$

mit  $\frac{1}{|\vec{d} + \vec{r}|^3} = \frac{1}{d^3} - \frac{3}{d^4} \langle \hat{\vec{d}}, \vec{r} \rangle + \frac{1}{d^3} \sigma \left( \frac{r}{d} \right)^2$  erhalten wir

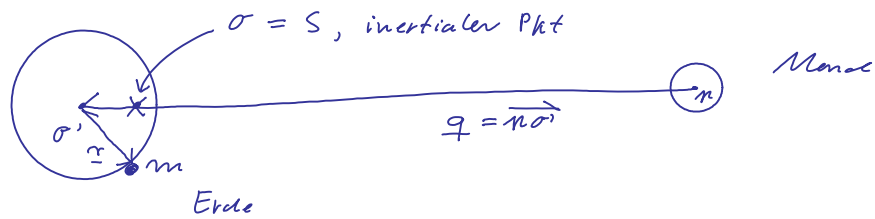
$$\vec{F} = \frac{G m m_E}{d^2} \left( -\frac{\vec{r}}{d} + 3 \frac{\hat{\vec{d}}}{d} \langle \hat{\vec{d}}, \frac{\vec{r}}{d} \rangle \right) : \rightarrow \rightarrow \leftarrow \leftarrow$$

"Gezeitenkraft"



# Die Höhe der Flut

Gezeiten verursacht durch gravitative WW mit Mond (und Sonne):

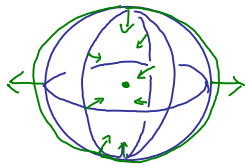


$$\underline{d} = \overrightarrow{\sigma\sigma'} \text{ gerichtet } m_E \ddot{\underline{d}} = \overrightarrow{F}_{EM}^g = -G m_E m_M \frac{\hat{q}}{q^2}$$

Testmasse  $m$  in  $\sigma' + \underline{r}$  erfährt bzgl  $\sigma'$  (insbesondere)

Beschleunigungs- und Mondanziehungskraft

$$\begin{aligned} \overrightarrow{F} &= \overrightarrow{F}_E + \overrightarrow{F}_M = -m \ddot{\underline{d}} - G m m_M \frac{\overrightarrow{q} + \overrightarrow{r}}{|\overrightarrow{r} + \overrightarrow{q}|^3} \\ &= G m m_M \left( \frac{\overrightarrow{q}}{q^3} - \frac{\overrightarrow{r} + \overrightarrow{q}}{|\overrightarrow{r} + \overrightarrow{q}|^3} + \frac{1}{q^2} \sigma \left( \frac{r}{q} \right)^2 \right) \\ &= \frac{G m m_M}{q^2} \left( -\frac{\overrightarrow{r}}{q} + 3 \frac{\overrightarrow{q}}{q} \left\langle \frac{\overrightarrow{q}}{q}, \frac{\overrightarrow{r}}{q} \right\rangle \right) \end{aligned}$$



Flutberge auf Mond zu- und abgewandte Seite!

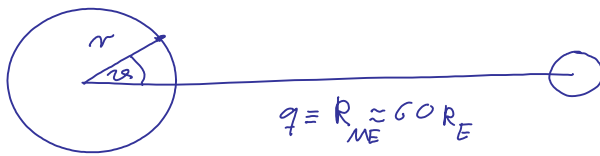
Höhe der Flut? Wasseroberfläche  $\equiv$  Äquipotenzialfläche des Potentials zu Erdanziehung + Gezeitenkraft  $\overrightarrow{F}$

effektives Gravitationsfeld

$$\begin{aligned} \vec{g}(\vec{r}) &= (\overrightarrow{F}_E + \overrightarrow{F}_E + \overrightarrow{F}_M) / m \\ &= -G m_E \left( \frac{\overrightarrow{r}}{r^3} + \frac{m_M}{m_E} \frac{\overrightarrow{r}}{q^3} - 3 \frac{m_M}{m_E} \frac{1}{q^3} \left\langle \frac{\hat{q}}{q}, \vec{r} \right\rangle \right) \end{aligned}$$

besitzt Potenzial ( $\gamma = m_M/m_E \approx 1/81$ )

$$\phi(\vec{r}) = -G m_E \left( \frac{1}{r} - \gamma \frac{r^2}{2q^3} + \frac{3}{2} \gamma \left\langle \frac{\hat{q}}{q}, \vec{r} \right\rangle^2 \right) \quad (*)$$



$$r(\alpha) = R_E + s(\alpha)$$

$$\text{konst.} \stackrel{!}{=} \phi(r(\alpha), \alpha)$$

$$\begin{aligned} \rightarrow \text{konst} &= \frac{1}{R_E + s} - \gamma \frac{(R_E + s)^2}{2q^3} + \frac{3}{2q^3} \gamma (R_E + s)^2 \cos^2 \alpha \\ &\approx \frac{1}{R_E} - \frac{s}{R_E^2} - \frac{\gamma}{2q^3} (R_E^2 + 2R_E s + \dots) + \frac{3}{2q^3} \gamma (R_E^2 + 2R_E s + \dots) \cos^2 \alpha \end{aligned}$$

im führenden Ordnung von  $s/R_E \ll 1$  also

$$\frac{s}{R_E} = -\frac{\gamma R_E^3}{2q^3} + \frac{3\gamma R_E^3 \cos^2 \alpha}{2q^3} = \frac{3}{2} \gamma \left(\frac{R_E}{q}\right)^3 \left(\cos^2 \alpha - \frac{1}{3}\right)$$

$$\text{d.h. } \Delta s = s(0) - s(\pi/2) = \frac{3}{2} \frac{m_M}{m_E} \left(\frac{R_E}{R_{ME}}\right)^3 \cdot R_E = 54 \text{ cm}$$

$\frac{1}{81}$       $\frac{1}{60}$       $6 \cdot 10^8 \text{ m}$            

↳ besser: (\*) in Kugelkoordinaten lautet

$$\phi(r, \alpha, e) = -\frac{Gm_E}{r} \left( 1 + \frac{3}{2} \gamma \frac{r^3}{q^3} (\cos^2 \alpha - \frac{1}{3}) \right)$$

$$\text{wegen } \alpha := \frac{3}{2} \gamma \frac{R_E^3}{R_{ME}^3} = \frac{3}{2} \frac{1}{81} \left(\frac{1}{60}\right)^3 = 8,6 \cdot 10^{-8} \ll 1$$

folgt aus  $\phi(r, \alpha) = \text{konst.}$  in guter Näherung

$$r(\alpha) = R_E \left( 1 + \alpha \cos^2 \alpha - \frac{2}{3} \right)$$

$$\text{d.h. } \Delta s = r(0) - r(\pi/2) = 2 R_E = 54 \text{ cm. } \quad \boxed{\quad}$$