

1.0 Geg: $R = 1,496 \cdot 10^{11} \text{ m}$; $T = 1,00 \cdot 365,26 \cdot 24 \cdot 3600 \text{ s}$

1.1 $v_E = \frac{2\pi \cdot R}{T} = \frac{2\pi \cdot 1,496 \cdot 10^{11} \text{ m}}{31557600 \text{ s}} = \underline{29,8 \frac{\text{km}}{\text{s}}}$

1.2 $F_z = F_G \Leftrightarrow \tilde{m}_E \cdot \frac{v_E^2}{R} = \tilde{m}_E \cdot m_s \cdot \frac{G}{R^2}$; $v_E = \frac{2\pi R}{T}$

$$m_s = \frac{v_E^2 \cdot R^2}{R \cdot G} = \frac{4\pi^2 R^3}{T^2 \cdot G} = \frac{4\pi^2 \cdot (1,496 \cdot 10^{11})^3}{(31557600 \text{ s})^2 \cdot 6,673 \cdot 10^{-11} \frac{\text{m}^3}{\text{kg s}^2}}$$

$\underline{m_s = 1,99 \cdot 10^{30} \text{ kg}}$

1.3.0 Geg: $a = 3,007 \cdot 10^{11} \text{ m}$; $r_p = 1,421 \cdot 10^{11} \text{ m}$; $v_p = 37,9 \frac{\text{km}}{\text{s}}$

1.3.1 $\frac{T_A^2}{a^3} = \frac{T^2}{R^3} \Leftrightarrow T_A = \sqrt{\frac{a^3}{R^3}} \cdot T = \sqrt{\left(\frac{3,007}{1,496}\right)^3} \cdot 1,00 \text{ a} = \underline{2,85 \text{ a}}$

1.3.2 Ortsvektor überstreicht in gleichen Zeiten Δt

gleiche Flächen $A \Rightarrow \frac{A}{\Delta t} = \text{konst.}$

$$A \approx \frac{1}{2} b r = \frac{1}{2} v \cdot \Delta t \cdot r$$
; $b = v \cdot \Delta t$

$\Rightarrow A/\Delta t = \frac{1}{2} v \cdot r = \text{konst}$ und damit $v \cdot r = \text{konst.}$

1.3.3 $v_k r_k = v_p r_p$ nach 1.3.2; $r_k = R$;

$$v_k = \frac{r_p}{r_k} \cdot v_p = \frac{1,421 \cdot 10^{11} \text{ m}}{1,496 \cdot 10^{11} \text{ m}} \cdot 37,9 \frac{\text{km}}{\text{s}} = \underline{36,0 \frac{\text{km}}{\text{s}}}$$

1.3.4

$$F_E = G \cdot \frac{m_E \cdot m_A}{a^2}$$

$$\Rightarrow \frac{F_E}{F_s} = \frac{m_E \cdot R^2}{m_s \cdot d^2}$$

m_A : Masse
d. Astroiden

$$F_s = G \cdot \frac{m_s \cdot m_A}{R^2}$$

$$\frac{F_s}{F_E} = \frac{5,977 \cdot 10^{24} \text{ kg} \cdot (1,496 \cdot 10^{11} \text{ m})^2}{1,99 \cdot 10^{30} \text{ kg} \cdot (5,542 \cdot 10^8 \text{ m})^2} = \underline{0,220}$$