# KEPLEROVI PÁTEČNÍCI

## 1. sada příkladů

20. září 2023

#### 1. Běž Merkure, běž...

Oběžná doba Merkuru kolem Slunce je  $T_{\rm Merkur}=88$  dní. S pomocí  $a_{\rm Zeme}=1$  au,  $T_{\rm Zeme}=1$  rok určete hlavní poloosu Merkuru  $a_{\rm Merkur}$  v au i km.

[Výsledek: 0,387 au,  $5,80 \times 10^7$  km]

#### 2. Kolik váží Slunce?

Ze znalosti  $a_{\text{Zeme}} = 1$  au,  $T_{\text{Zeme}} = 1$  rok a  $G = 6,67.10^{-11} \text{ N.m}^2 \text{.kg}^{-2}$  dopočtěte hmotnost Slunce M.

[Výsledek:  $1,99 \times 10^{30}$  kg]

## 3. Souboj Země s Venuší

Najděte poměr oběžných rychlostí Země a Venuše, tj.  $v_{\rm Zeme}/v_{\rm Venuse}$  za předpokladu, že se obě planety pohybují po kruhových trajektoriích o poloměrech  $r_{\rm Zeme}=1,5\times10^8$  km a  $r_{\rm Venuse}=1,08\times10^8$  km.

[Výsledek: 0,85]

## 4. Rychlost Země kolem Slunce

Ze znalosti  $a_{\rm Zeme}=1$  au,  $M_{\rm Slunce}=2\times10^{30}$  kg a  $G=6,67.10^{-11}$  N.m<sup>2</sup>.kg<sup>-2</sup> vypočtěte oběžnou rychlost Země kolem Slunce. Uvažujte, že Země se pohybuje po kruhové trajektorii.

[Výsledek: 29,9 km/s]

## 5. Halleyova kometa

Halleyova kometa obíhá kolem Slunce po eliptické trajektorii s relativní výstředností  $\epsilon=0,967$  a periodou T=75,3 let. Použijte tyto informace abyste určili: a) hlavní poloosu a, b) vzdálenost k perihéliu  $r_{\rm p}$  a aféliu  $r_{\rm a}$ , c) poměr  $v_{\rm p}/v_{\rm a}$ .

[Výsledek: a) 17,8 au, b) 0,587 au a 35,0 au, c) 59,6]

#### 6. Umělá družice

Vzdálenost Měsíce od středu Země se mění od  $r_{\rm p}=363300~{\rm km}$  v perigeu do  $r_{\rm a}=405500~{\rm km}$  v apogeu, navíc perioda oběhu Měsíce kolem Zeme je 27,322 dní. Umělá družice Země se pohybuje po eliptické trajektorii tak, že v perigeu se nachází 225 km nad povrchem Země a v apogeu 710 km. Střední průměr Země je  $D=12756~{\rm km}$ . Určete periodu oběhu umělé družice.

[Výsledek: 1,56 hod.]

#### 7. Pád Země na Slunce\*

Jak dlouho by padala Země na Slunce, kdyby se náhle zastavila na své dráze?

## 8. Zhroucení oblaku\*

Uvažujme mezihvězdný oblak, který je dostatečně studený na to, aby bylo možné zanedbat jeho vnitřní tlak (teplota  $T \to 0$ , takže tlak  $p \to 0$ ). Gravitační síla je tak jedinou hybnou silou, která udává vývoj tohoto systému. Jestliže v čase  $t_0 = 0$  lze oblak považovat za kouli o poloměru R a uniformní hustotě  $\rho$ , jak dlouho bude trvat, než se oblak zhroutí sám do sebe? Tento čas t vyjádřete v závislosti na  $G, \rho, R$ .

[Výsledek: 
$$t=\sqrt{\frac{3\pi}{2}\frac{1}{G\rho}}$$
, tzn. výsledek nezávisí na poloměru koule]

#### 9. Hustota Slunce\*

Jestliže úhlová velikost Slunce je 30' a doba oběhu Země kolem Slunce je 1 rok, odhadněte hustotu Slunce.

[Výsledek: 
$$1700 \text{ kg/m}^3$$
]

## 10. Íkaros\*

Těsně nad povrchem planety o průměrné hustotě  $\rho$  a poloměru R letí vznášedlo kruhovou (první kosmickou) rychlostí. Za jak dlouho obletí planetu kolem dokola? Výsledek vyjádřete v závislosti na  $G, \rho, R$ .

[Výsledek: 
$$t=\sqrt{\frac{3\pi}{G\rho}}$$
, tzn. výsledek nezávisí na poloměru planety]

<sup>\*</sup> náročnější úloha