



Keplerovi pátečníci

Setkání 1.

2023/09/08

Co a kdo jsou „*Keplerovi pátečníci*“?

1. Kroužek astronomie a astrofyziky.
2. Zaměřený na vybraná témata, která se objevují v předmětových soutěžích.
3. Důraz na osvojení si nových znalostí počítáním příkladů.
4. Určený pro žáky SŠ, ale vítáni jsou všichni zájemci.

Co a kdo jsou „*Keplerovi pátečníci*“?

1. Kroužek astronomie a astrofyziky.
2. Zaměřený na vybraná témata, která se objevují v **předmětových soutěžích**.
3. Důraz na osvojení si nových znalostí počítáním příkladů.
4. Určený pro žáky SŠ, ale vítáni jsou všichni zájemci.

Astronomická olympiáda



- kategorie: ZŠ - GH: 6. - 7. třída, EF: 8. - 9. třída
SŠ - CD: 1. - 2. ročník, AB: 3. - 4. ročník
- soutěžních kola

školní (16. 10. – 22. 12. 2023)

krajská (AB: 20. 11. 2023 – 26. 1. 2024; CD, EF a GH: 8. 1. – 22. 3. 2024)

finále (AB: 20. - 22. 3. 2024; CD: 15. - 17. 5. 2024; EF a GH: 24. 5. 2024)

dvě mezinárodní olympiády (2024: Brazílie, Nepál)

Určitě se podívej na <https://olympiada.astro.cz/>!

Astronomická olympiáda



- kategorie: ZŠ - GH: 6. - 7. třídy
SŠ - CD: 1. - 2. ročník

- soutěžních kola

školní

krajské

finále

I: 8. 1. – 22. 3. 2024)

EF a GH: 24. 5. 2024)

WE WANT YOU!



Úvodní informace

Vedoucí: Pavel Kůs (pro všechny *jen Pavel*)

E-mail: **keplerovipatecnici@gmail.com**

Web: <https://keplerovipatecnici.github.io/>

 : <https://www.instagram.com/keplerovipatecnici/>

 : <https://www.youtube.com/channel/UCOAqImDU32lhmuVtIT1GPdA>

Naplánovaná setkání (pátky, 16:00 až cca 17:30):

8.9., 22.9., 13.10., 27.10., 10.11., 24.11., 8.12., 22.12., 5.1., 19.1.

Sledujte web pro případné změny!

Témata pro dnešní odpoledne

1. Astronomie a astrofyzika jako obory
2. Vesmír na mnoha úrovních
3. Délkové jednotky v astronomii
4. Co vesmír skrývá za tajemství?
5. Začínáme: Kepler a Brahe v Praze aneb první astronomická revoluce!
6. Keplerovy zákony

Astronomie a astrofyzika jako obory

Astronomie

se zaměřuje na pozorování, katalogizaci a popis různých kosmických objektů.

Astrofyzika

se snaží porozumět fyzikálním mechanismům, které tyto objekty řídí.

Vytváří nové fyzikální teorie, modely, které se snaží popisovat realitu, ale také experimenty, které mají o mechanismech prozradit více.

Kosmologie

se zabývá vznikem a vývojem vesmíru jako celku.



$$A_\mu = \hat{A}_\mu^\perp + \partial_\mu \chi$$

$$\partial_\mu \hat{A}_\mu^\perp \quad \square = \eta^{\mu\nu} \partial_\mu \partial_\nu$$

Focus on Long. mode χ

$$\mathcal{L}_\chi = a_1 (\partial_\mu \partial_\nu \chi)^2 + a_2 (\partial_\mu \partial_\nu \chi) (\partial_\mu \partial_\nu \chi)$$

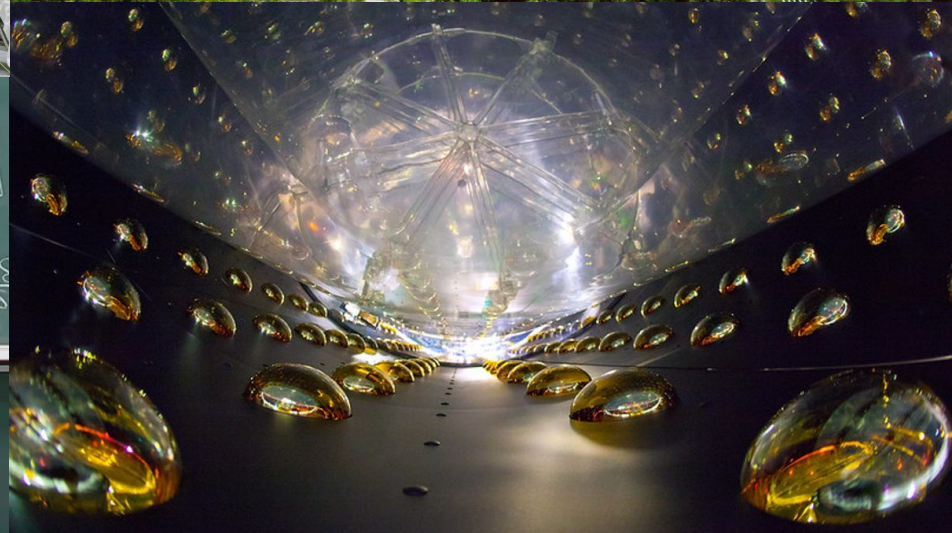
$$= \frac{(a_1 + a_2)}{=0} (\square \chi)^2$$

higher dimension
Ostrogradski theorem related
to unstable theories a ghost-like kinetic.

$$\frac{1}{\square^2} = \lim_{m \rightarrow 0} \frac{1}{2m^2} \left[\frac{1}{\square + m^2} - \frac{1}{\square + n^2} \right]$$

2 d.o.f hidden in χ

$$\mathcal{L}[\chi] = (\square \chi)^2 = \tilde{\chi} \square \chi - \frac{1}{4} \tilde{\chi}^2$$



only way to make theory of
Vesta field consistent
is to set $a_1 = a_2 = -\frac{1}{2}$
 χ kinetic

$$\mathcal{L}_{\text{kin}}^{\text{spin-1}} = -\frac{1}{4} F_{\mu\nu}^2$$

$$F_{\mu\nu} = \partial_\mu A_\nu - \partial_\nu A_\mu$$

b) Proca mass term $\tilde{A}$

Vesmír na mnoha úrovních



Gymnázium v Domažlicích, typické rozměry 1-100 m



Gymnázium J. Š. Baara

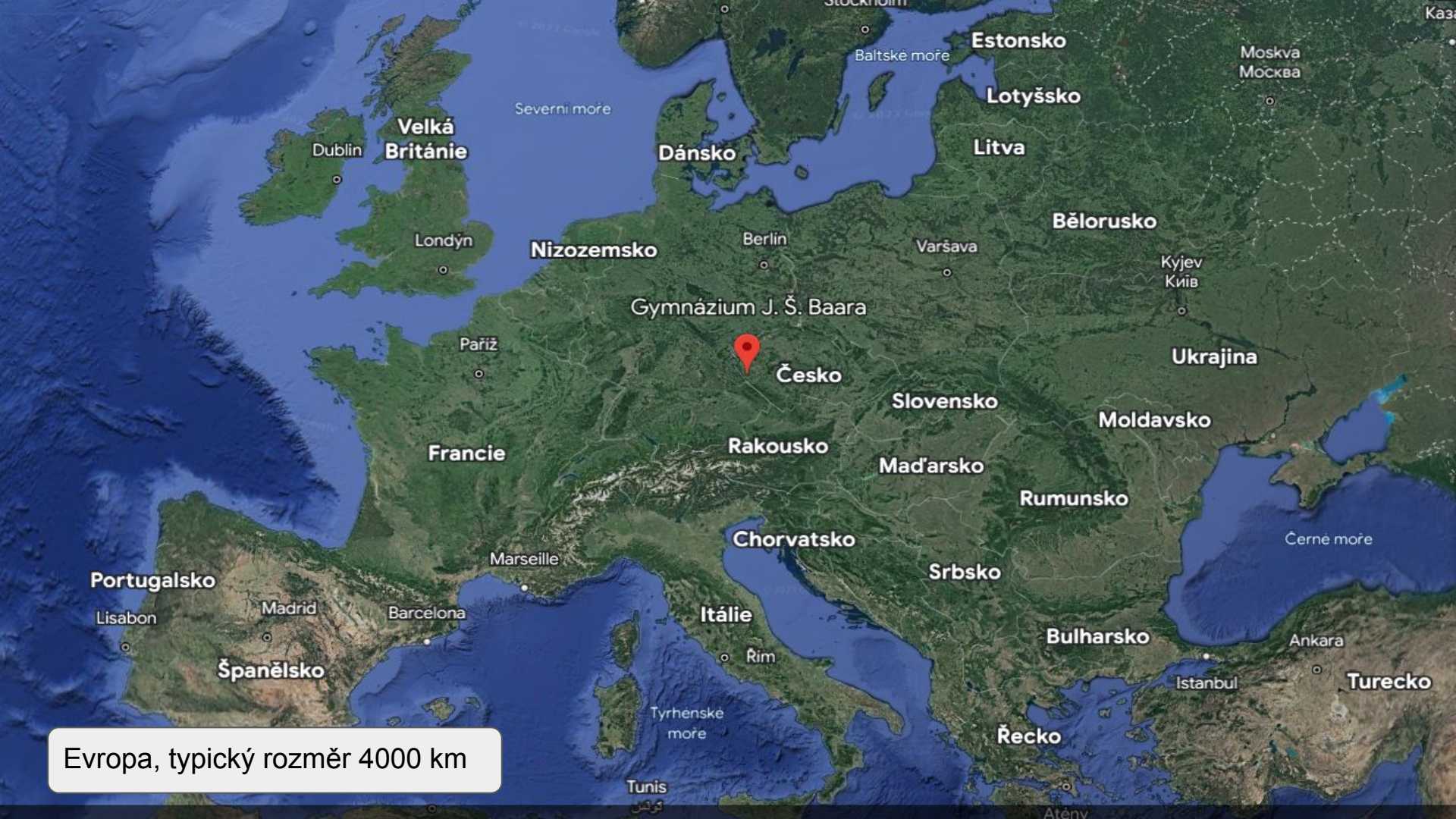
Domažlice

Aquacentrum Domažlice

Domažlice, typický rozměr 1 km



ČR, typické rozměry 300-600 km



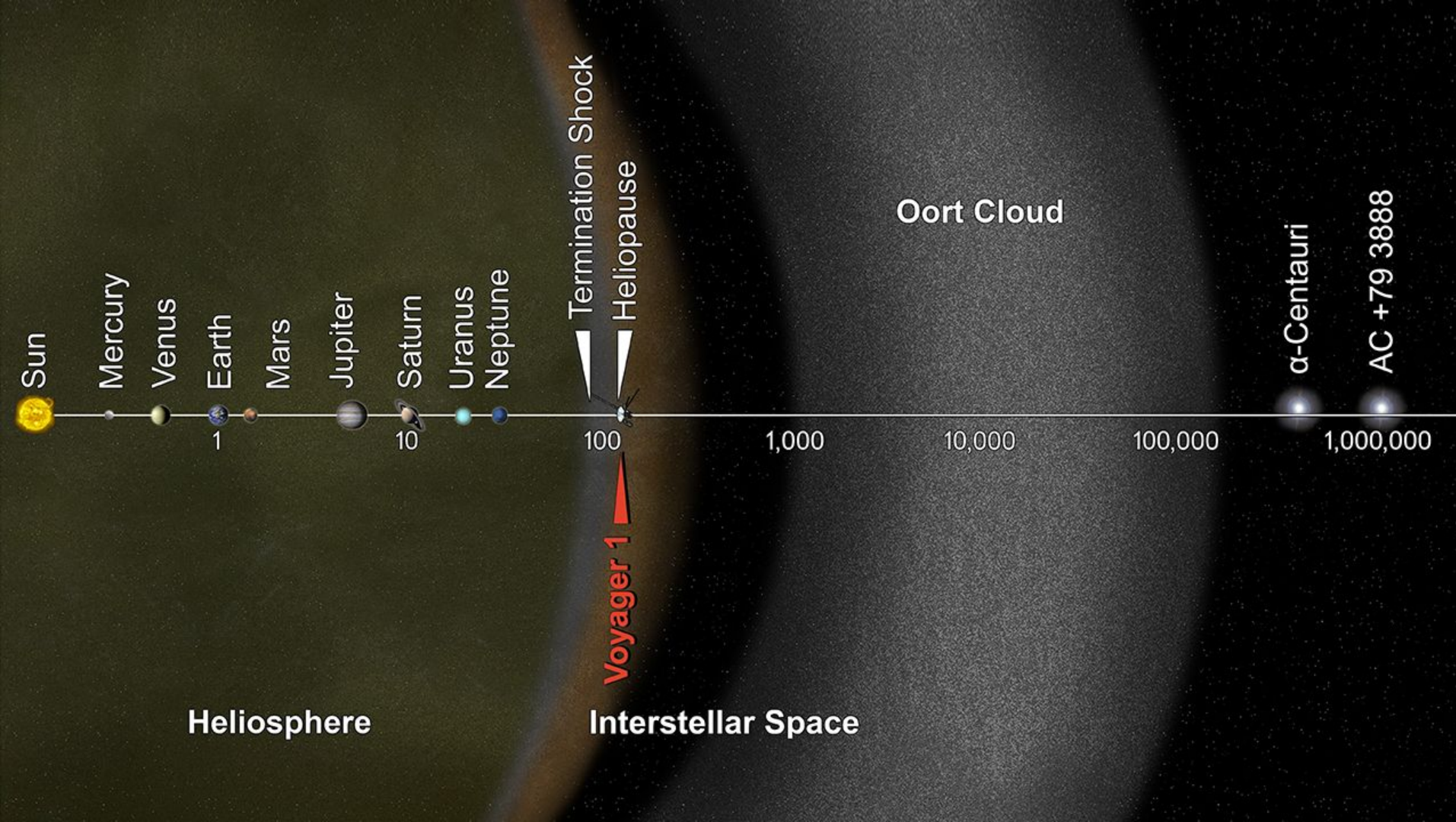
Evropa, typický rozměr 4000 km



Země, poloměr 6378 km



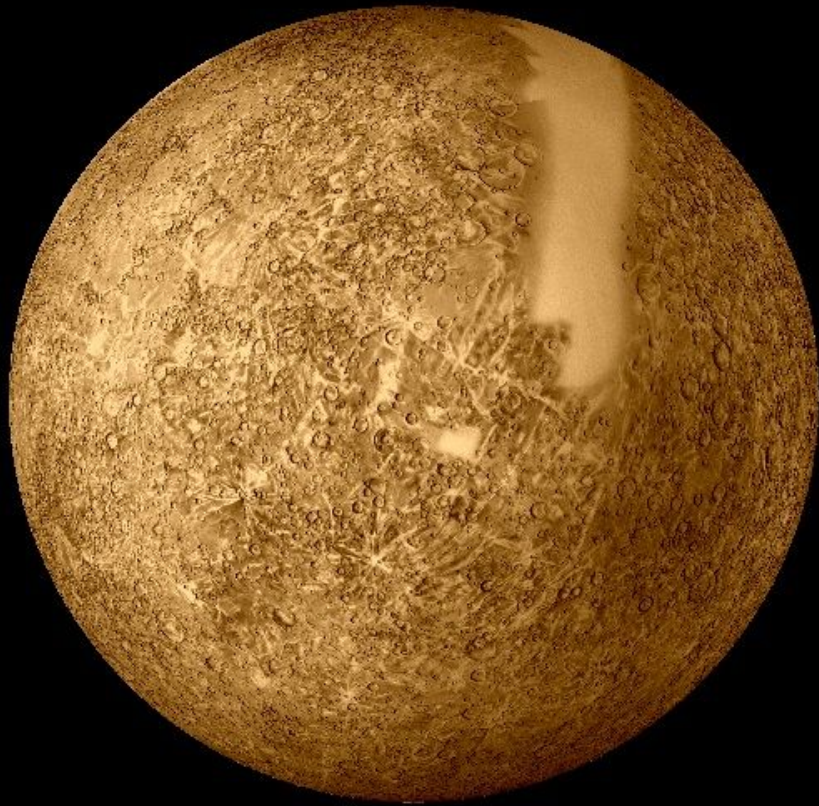
Soustava Země - Měsíc, střední vzdálenost 384 400 km



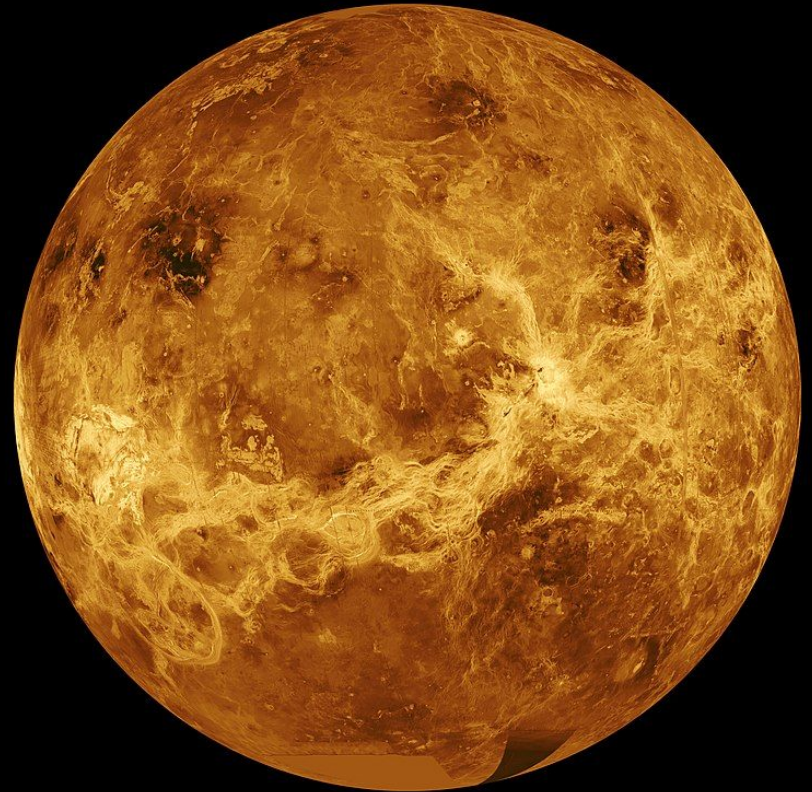


Slunce, 109 x poloměr Země = 700 000 km

Venuše, $0,95 \times R_z$, $0,72 \times$ vzd. S-Z



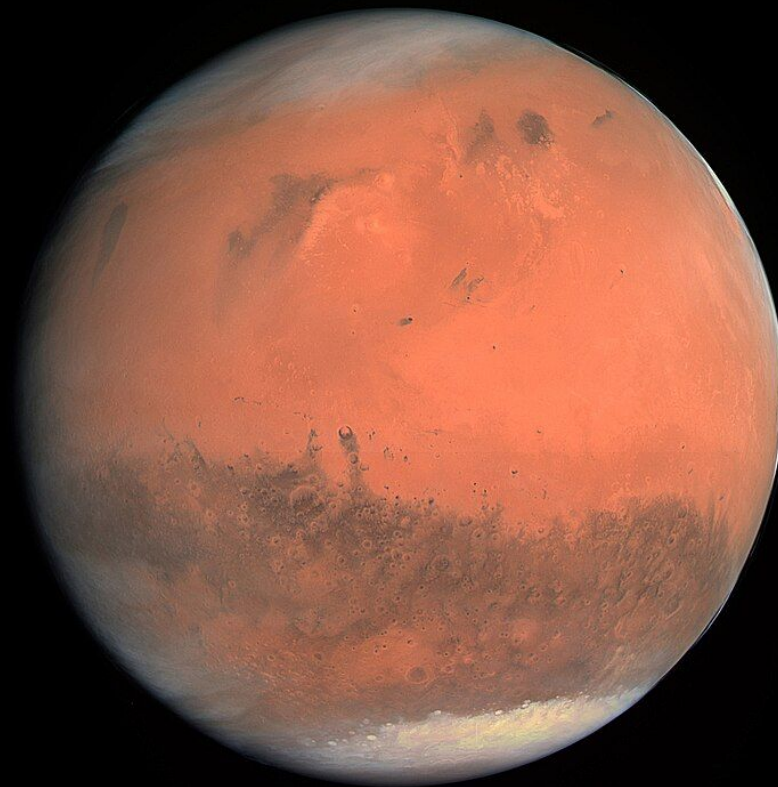
Merkur, $0,39 \times R_z$, $0,38 \times$ vzd. S-Z

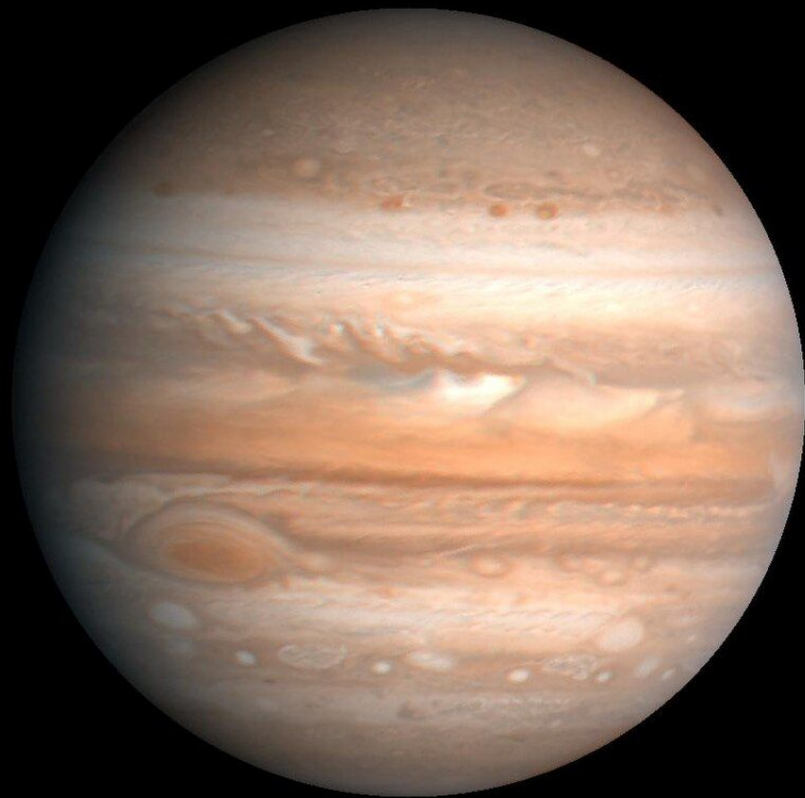




Země, 1 x R_z , 1 x vzd. S-Z

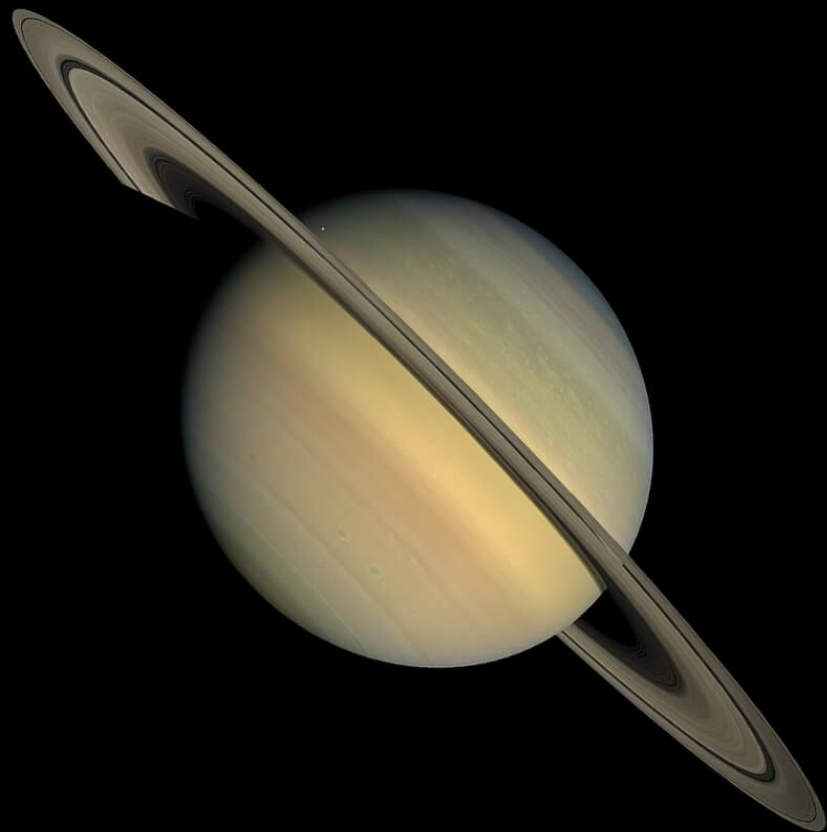
Mars, 0,53 x R_z , 1,52 x vzd. S-Z





Jupiter, $11,2 \times R_z$, $5,20 \times$ vzd. S-Z

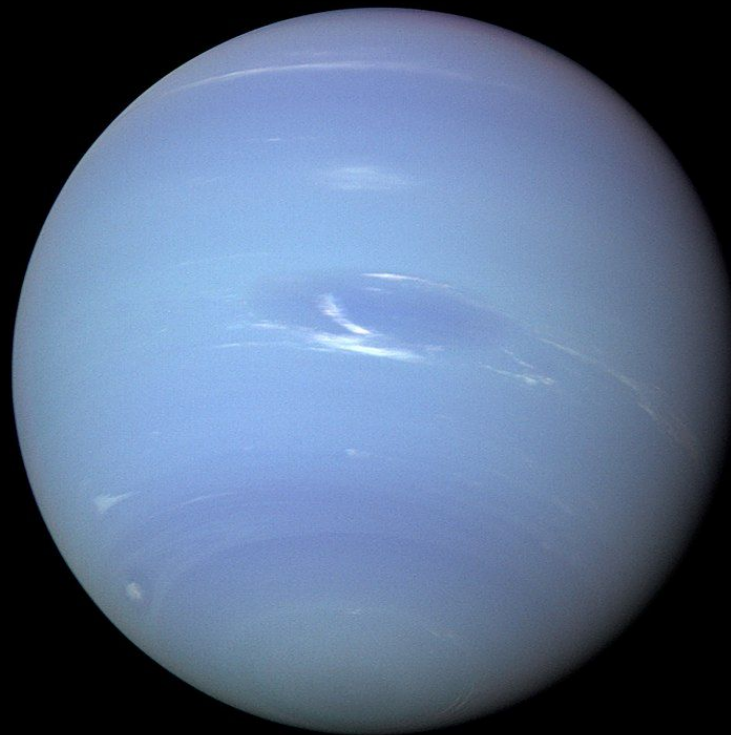
Saturn, $9,45 \times R_z$, $9,54 \times$ vzd. S-Z

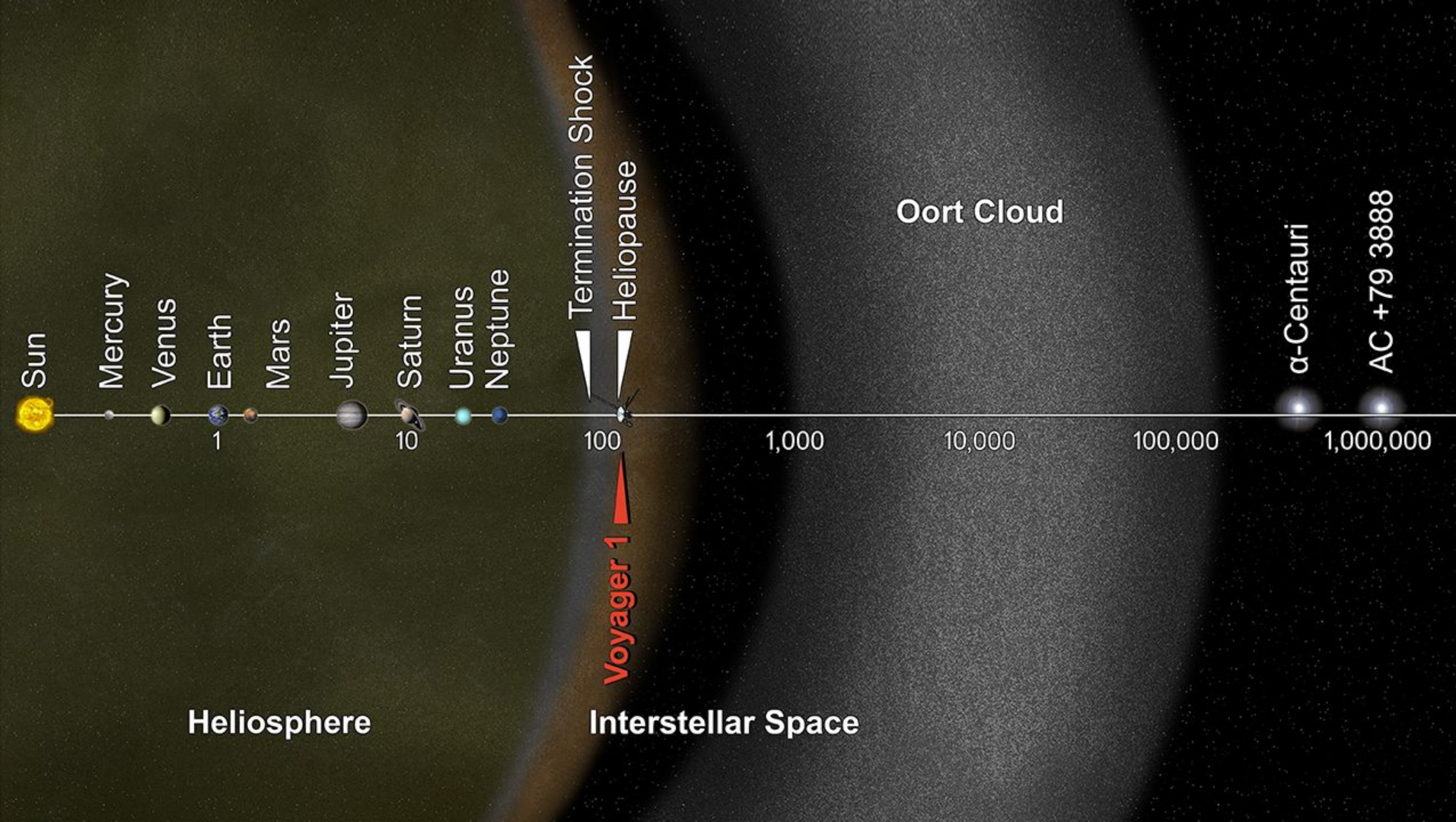


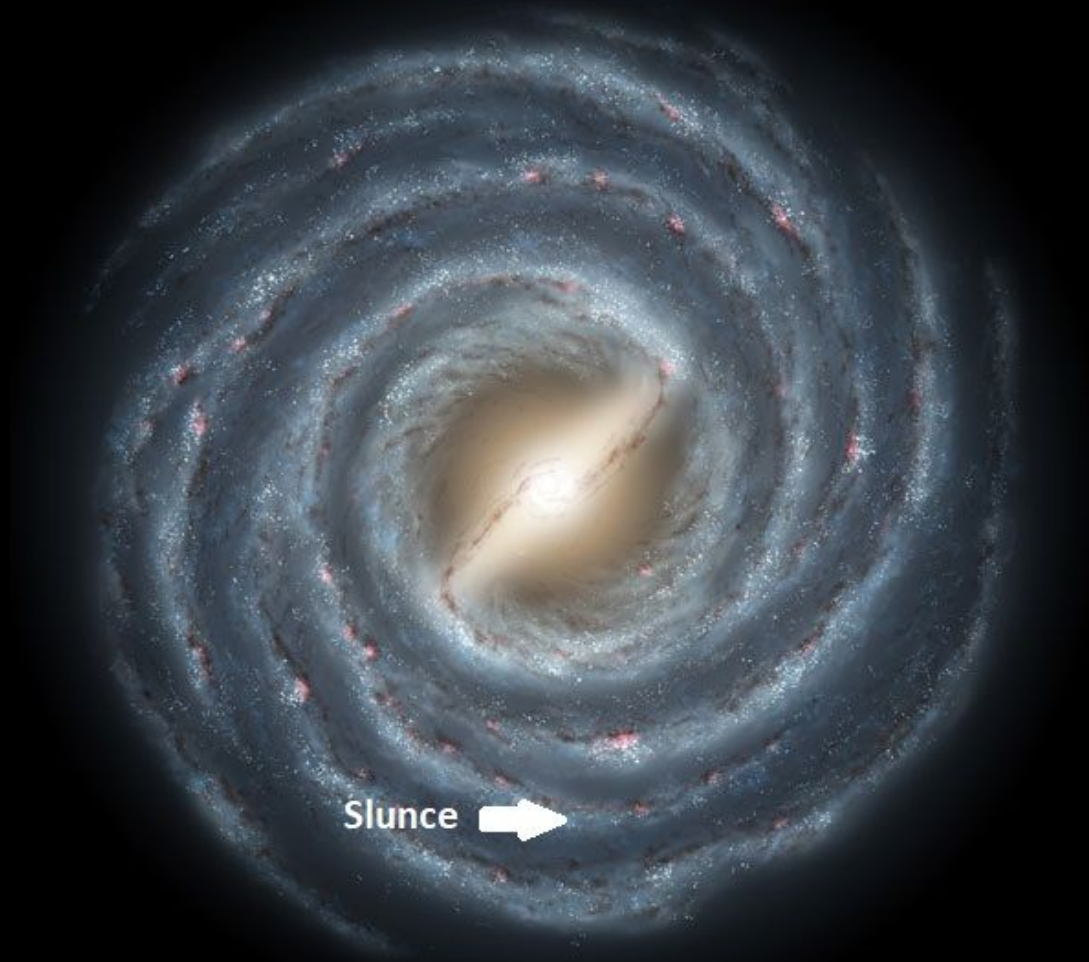
Neptun, $3,88 \times R_z$, $30,1 \times$ vzd. S-Z



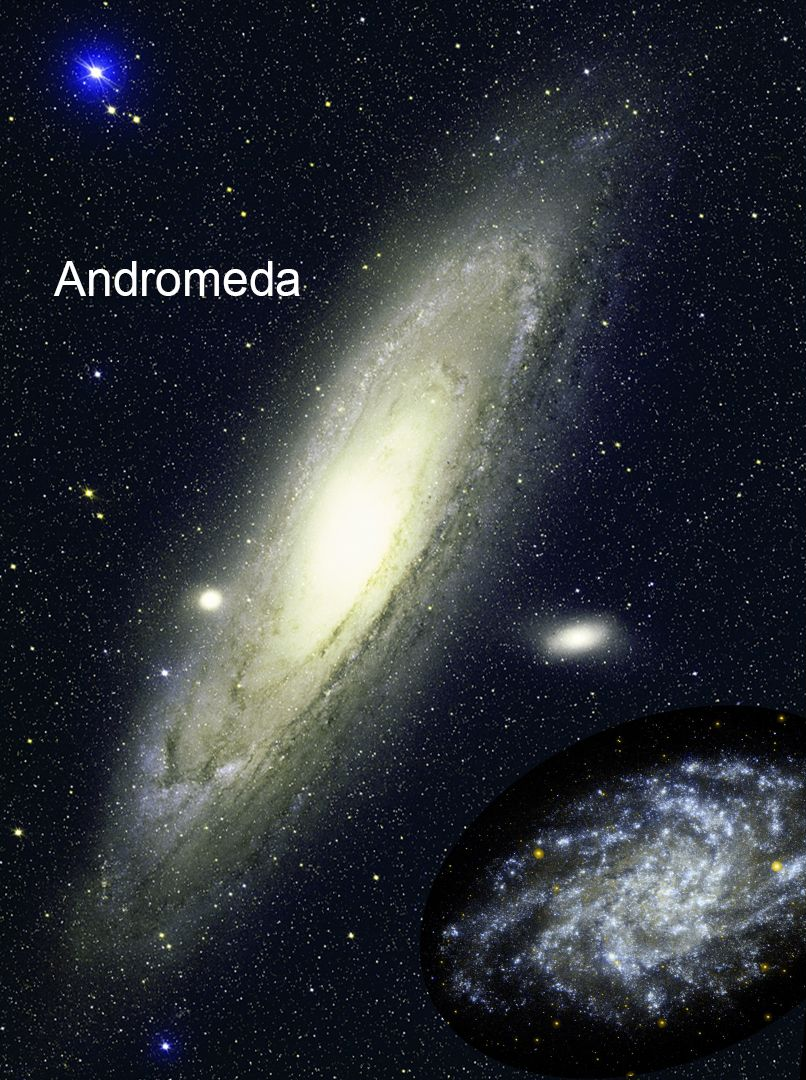
Uran, $19,2 \times R_z$, $4,00 \times$ vzd. S-Z



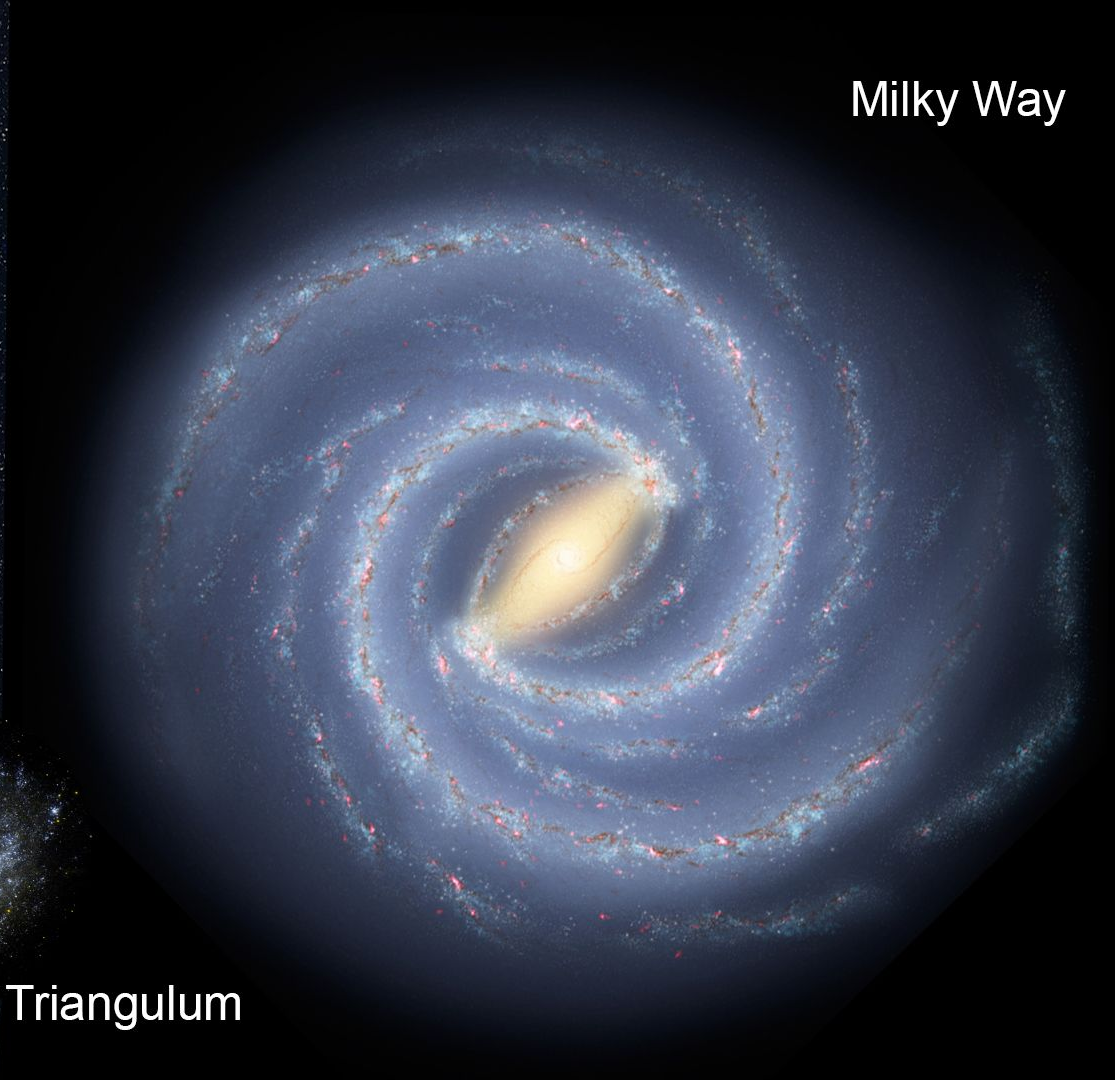




Slunce ➡

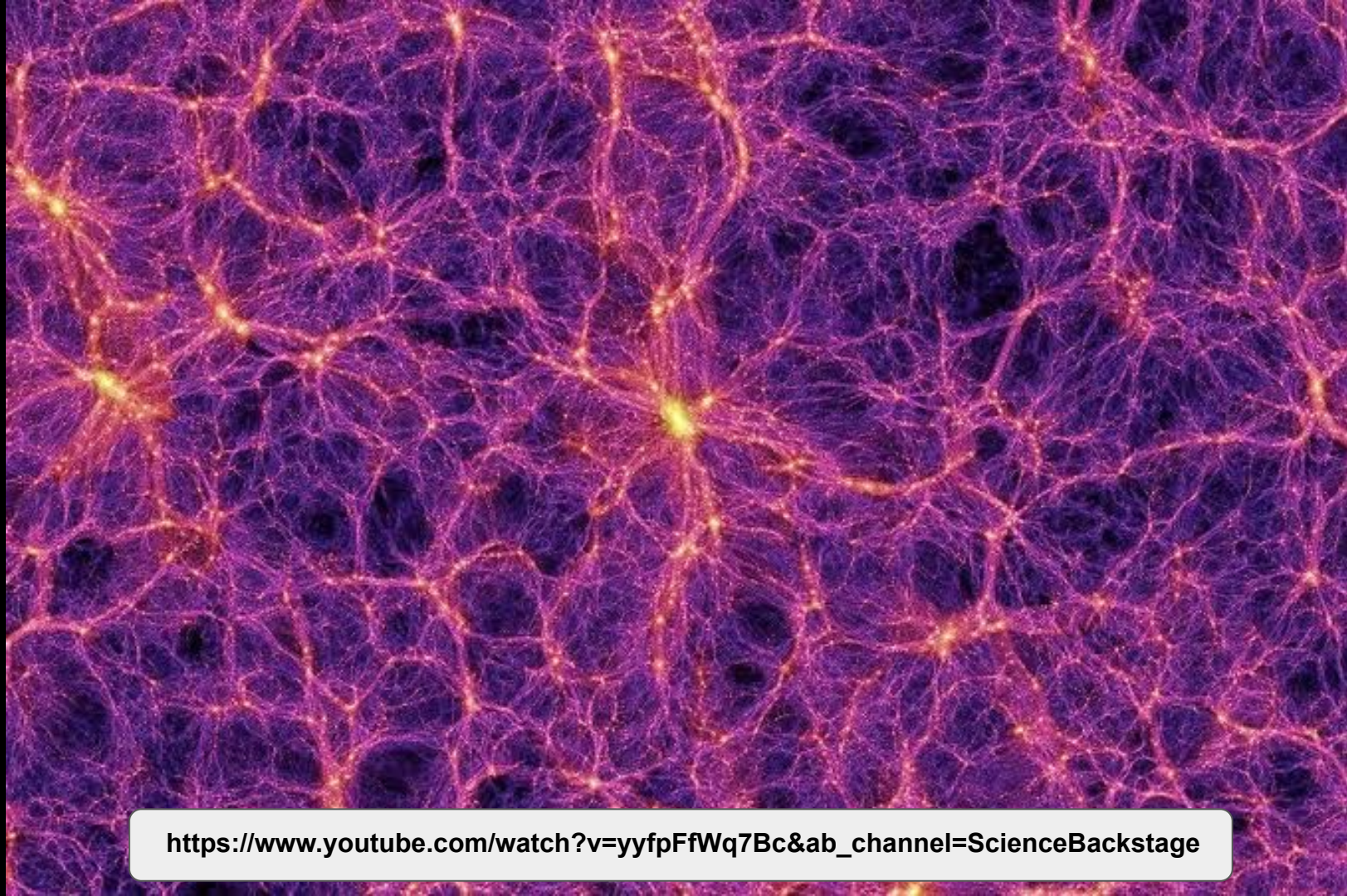


Andromeda



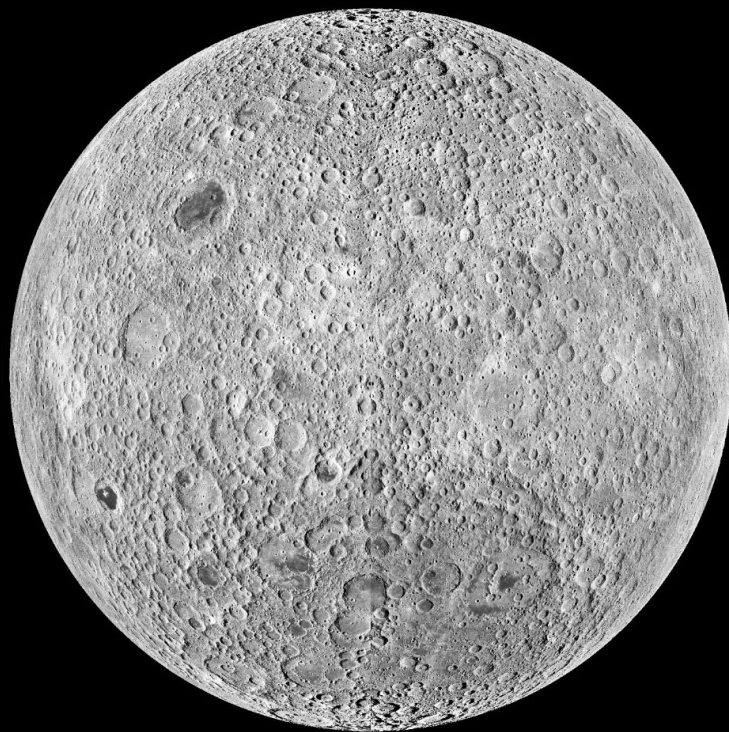
Milky Way

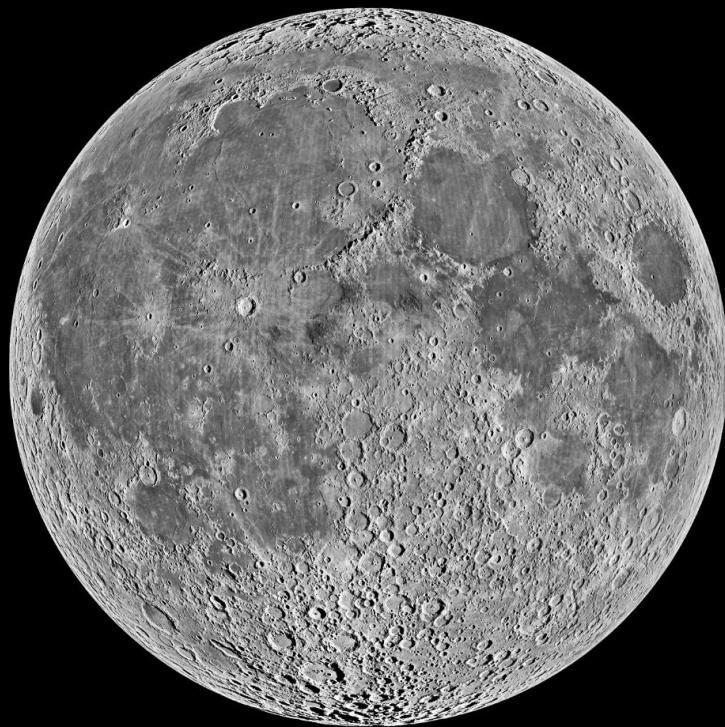
Triangulum



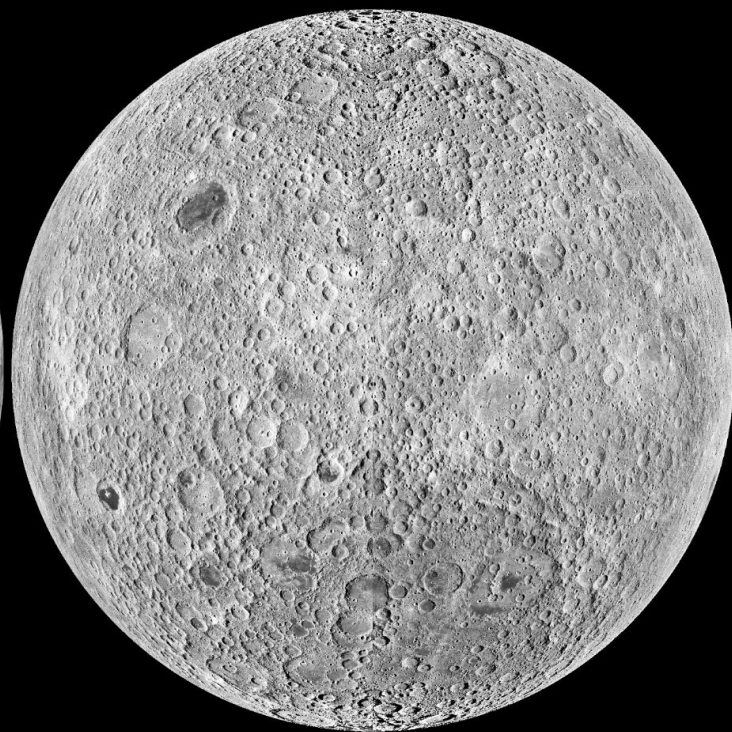
https://www.youtube.com/watch?v=yyfpFfWq7Bc&ab_channel=ScienceBackstage

Kvíz: Dívám se na ...





Přivrácená strana Měsíce



Odvrácená strana Měsíce

Délkové jednotky v astronomii

- v astronomii se nejčastěji používá:

metr (m), kilometr(km)

astronomická jednotka (au), parsek (pc), světelný rok (ly)

- vědecká zápis čísla

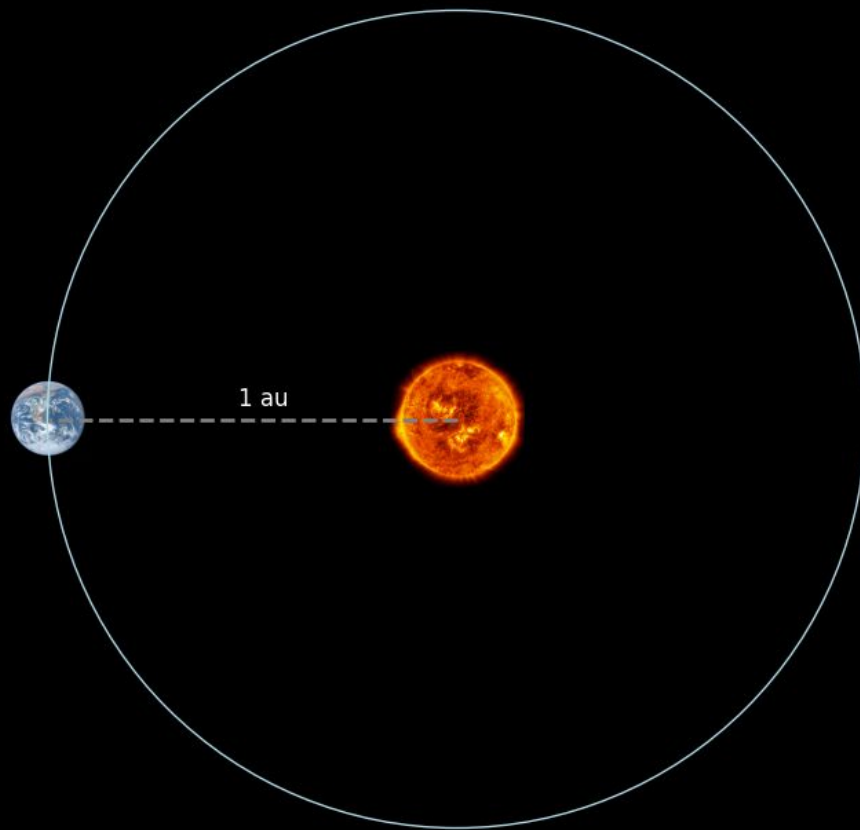
- s pomocí mocnin:

$$100 = 10^2, \quad 1000 = 10^3, \quad 10000 = 10^4, \quad 0,1 = 10^{-1}, \quad 0,01 = 10^{-2}$$

- předpony: ..., m (mili), k (kilo), M (mega), G (giga), ...

$$1 \text{ mm} = 10^{-3} \text{ m}, \quad 1 \text{ km} = 10^3 \text{ m}, \quad 1 \text{ Mm} = 10^6 \text{ m}, \quad 1 \text{ Gm} = 10^9 \text{ m}$$

Astronomická jednotka (au)



Astronomická jednotka (au)

- původní definice

1 au = střední vzdálenost Země od Slunce

- dnešní definice

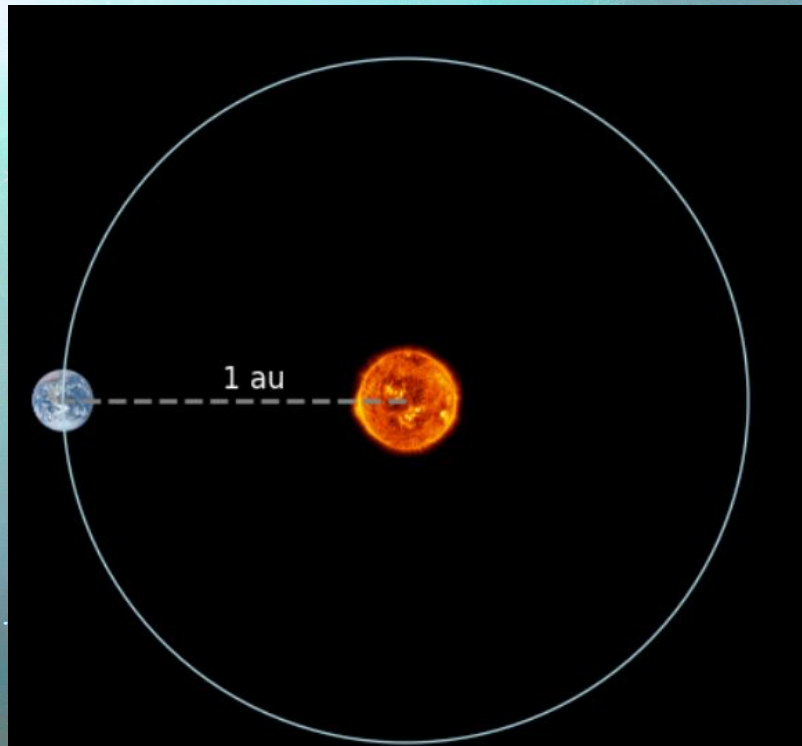
1 au = 149 597 871 km

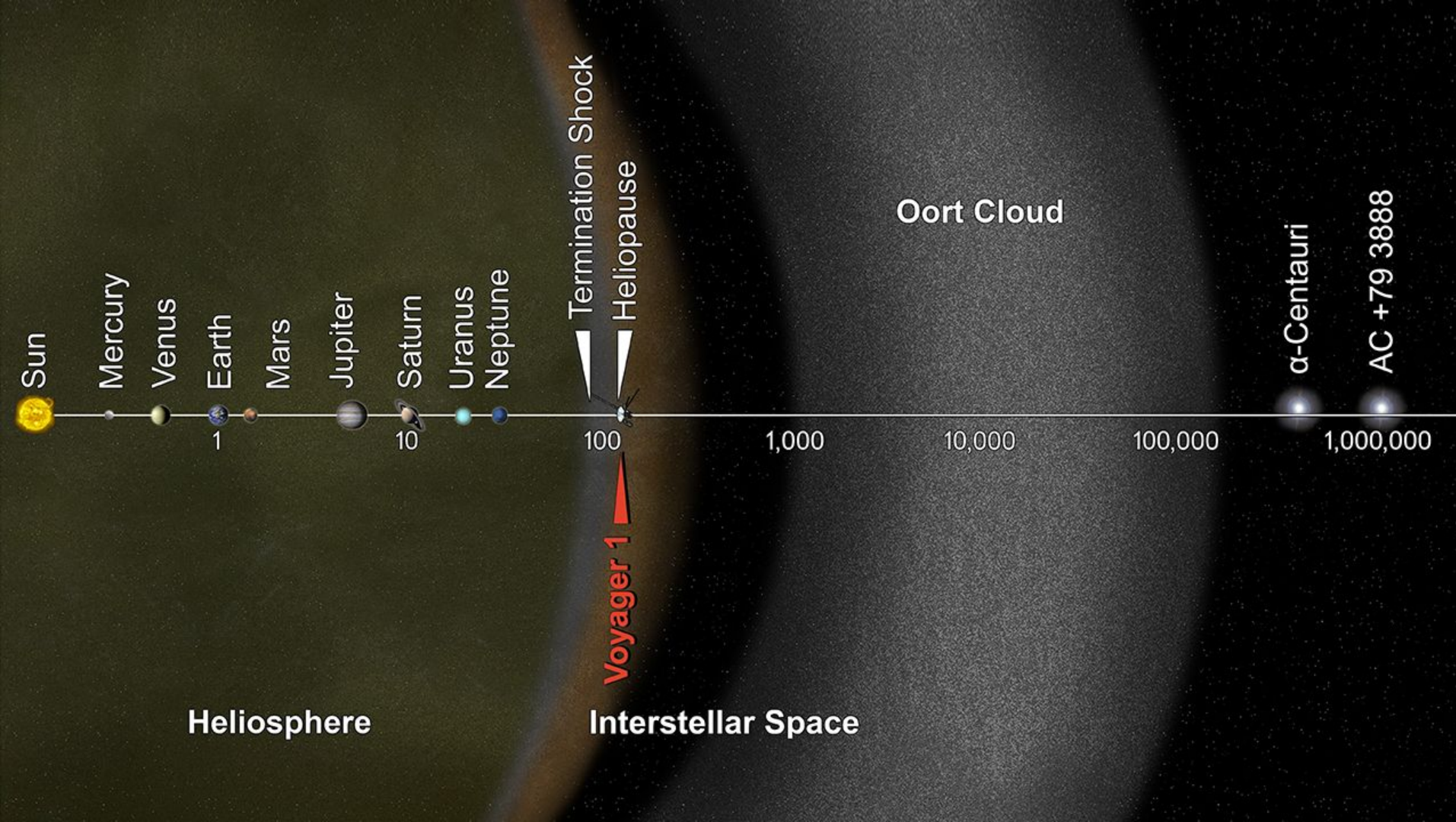
- „prakticky“

$1 \text{ au} \doteq 1,496 \times 10^8 \text{ km}$

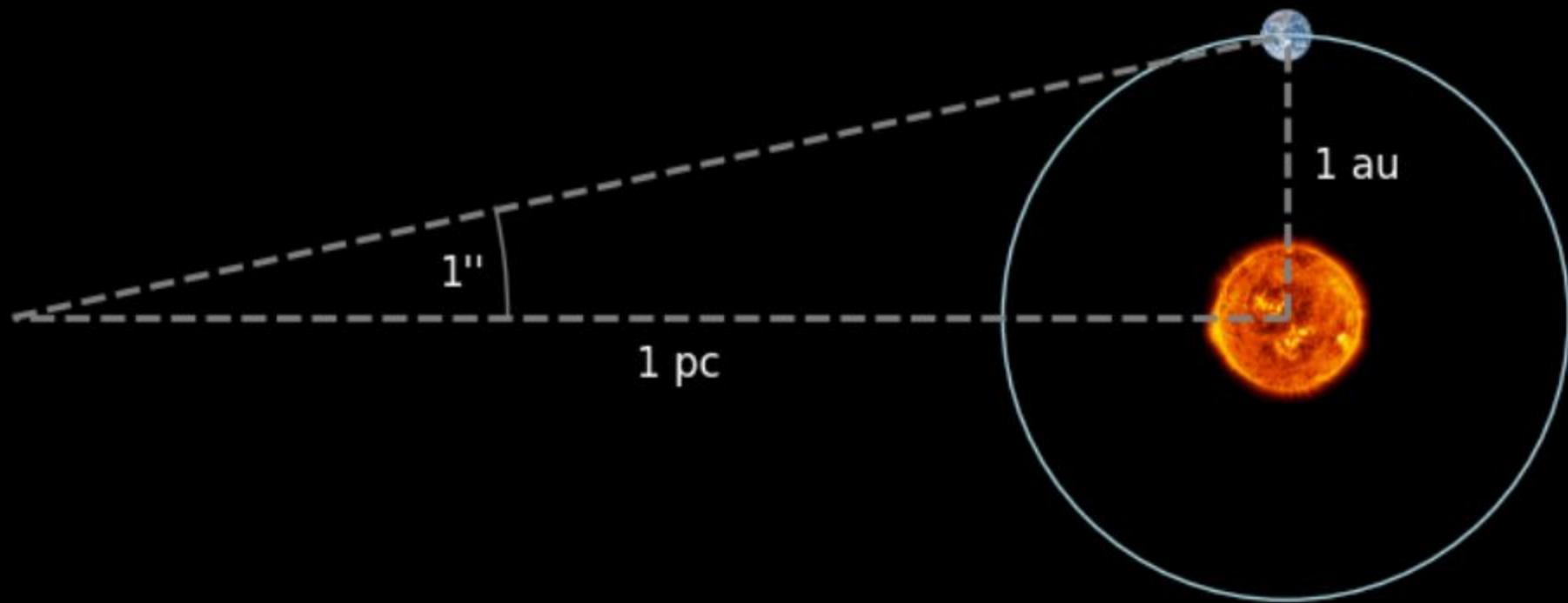
nebo jenom

$1 \text{ au} \doteq 1,5 \times 10^8 \text{ km}$



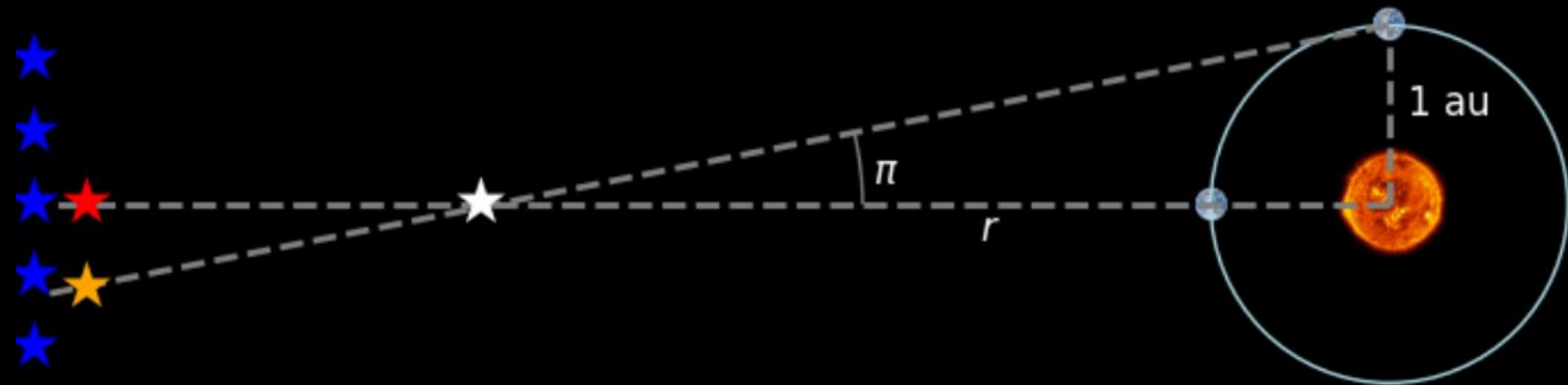


Parsek (pc)



Definice: 1 pc = vzdálenost, z jaké by byl vidět poloměr Zemské dráhy pod 1''

Vzdálenosti (blízkých) hvězd



Pozadí (referenční hvězdy)



Projekce hvězdy na pozadí



Parsek (pc)

= vzdálenost, z jaké je vidět poloměr dráhy Země pod 1", cca $3,086 \times 10^{16}$ m

- $\{r\}$ = číselná hodnota r v pc, $\{\pi\}$ = číselná hodnota π v " , pak:
(π = „*paralaxa*“)
$$\{r\} = \frac{1}{\{\pi\}}$$

Př.: $r = 10$ pc, pak $\{r\} = 10$, a tak $\{\pi\} = 0,1$, což znamená $\pi = 0,1''$

$r = 250$ pc, pak $\{r\} = 250$, a tak $\{\pi\} = 0,004$, což znamená $\pi = 0,004''$

- Poznámka pro pokročilejší:

Pro π v *radiánech*, $d = 1$ au a r též v au:

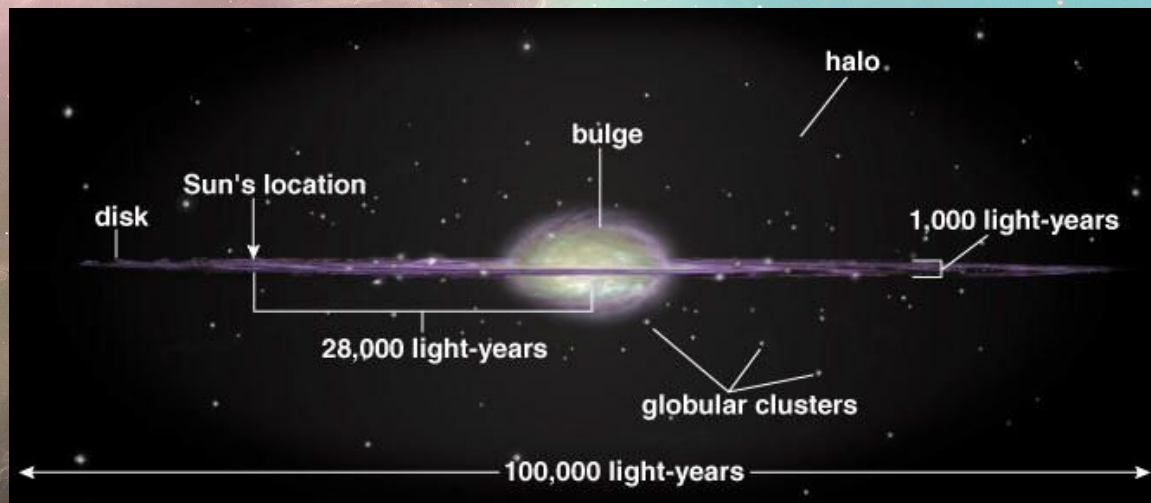
$$\tan \pi = \frac{d}{r}; \text{ pokud } \pi \ll 1, \text{ pak } \pi \doteq \frac{d}{r} \dots \text{ pokud } 2r, \text{ pak } \pi/2 \text{ apod.}$$

Poznámka: Neplést π s Ludolfovým číslem!

Světelný rok (ly)

= vzdálenost, jakou urazí světlo za rok, cca $9,46 \times 10^{15}$ m

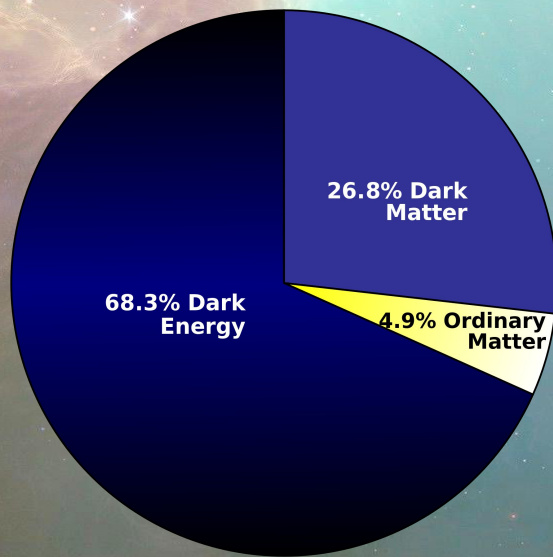
- rychlost světla: $c \doteq 3 \times 10^8$ m/s
- $t = 1$ rok $\doteq 365$ dní $= 365 \times 24 \times 3600$ s $\doteq 3,15 \times 10^7$ s
 $l = ct = (3 \times 10^8) \times (3,15 \times 10^7)$ m $= 9,45 \times 10^{15}$ m



Co vesmír skrývá za tajemství?

... mnoho, ale vybereme alespoň dvě z nich ...

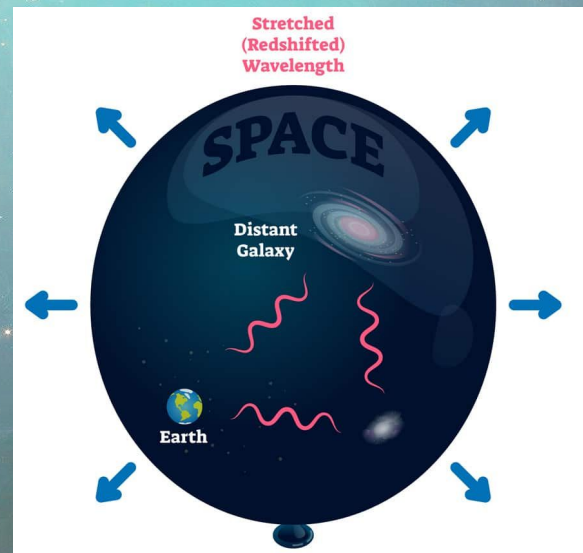
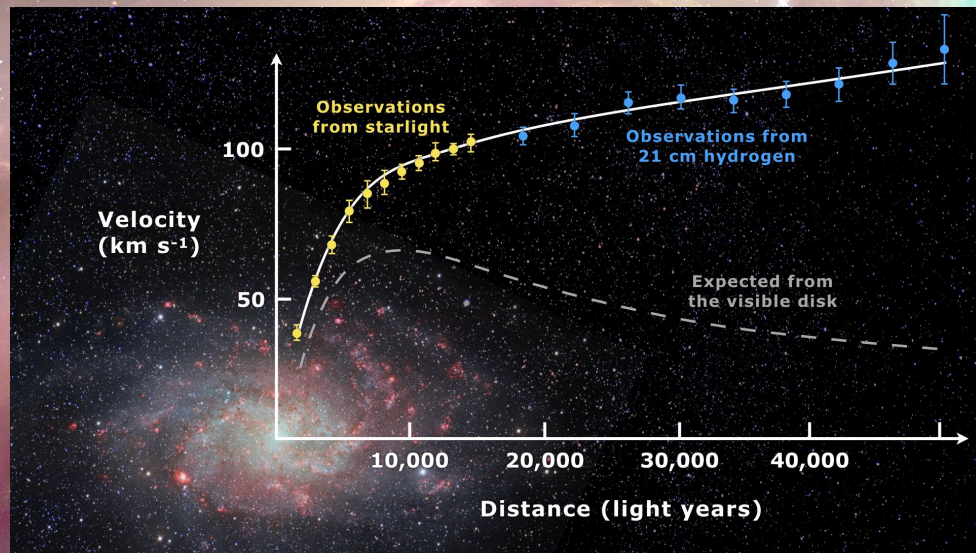
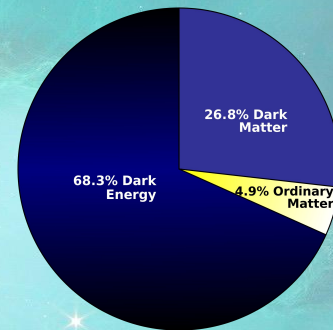
1. **Temná hmota** = exotická hmota, projevuje se pouze gravitačně (nelze ji vidět)
2. **Temná energie** = vyplňuje celý vesmír a způsobuje jeho zrychlené rozpínání

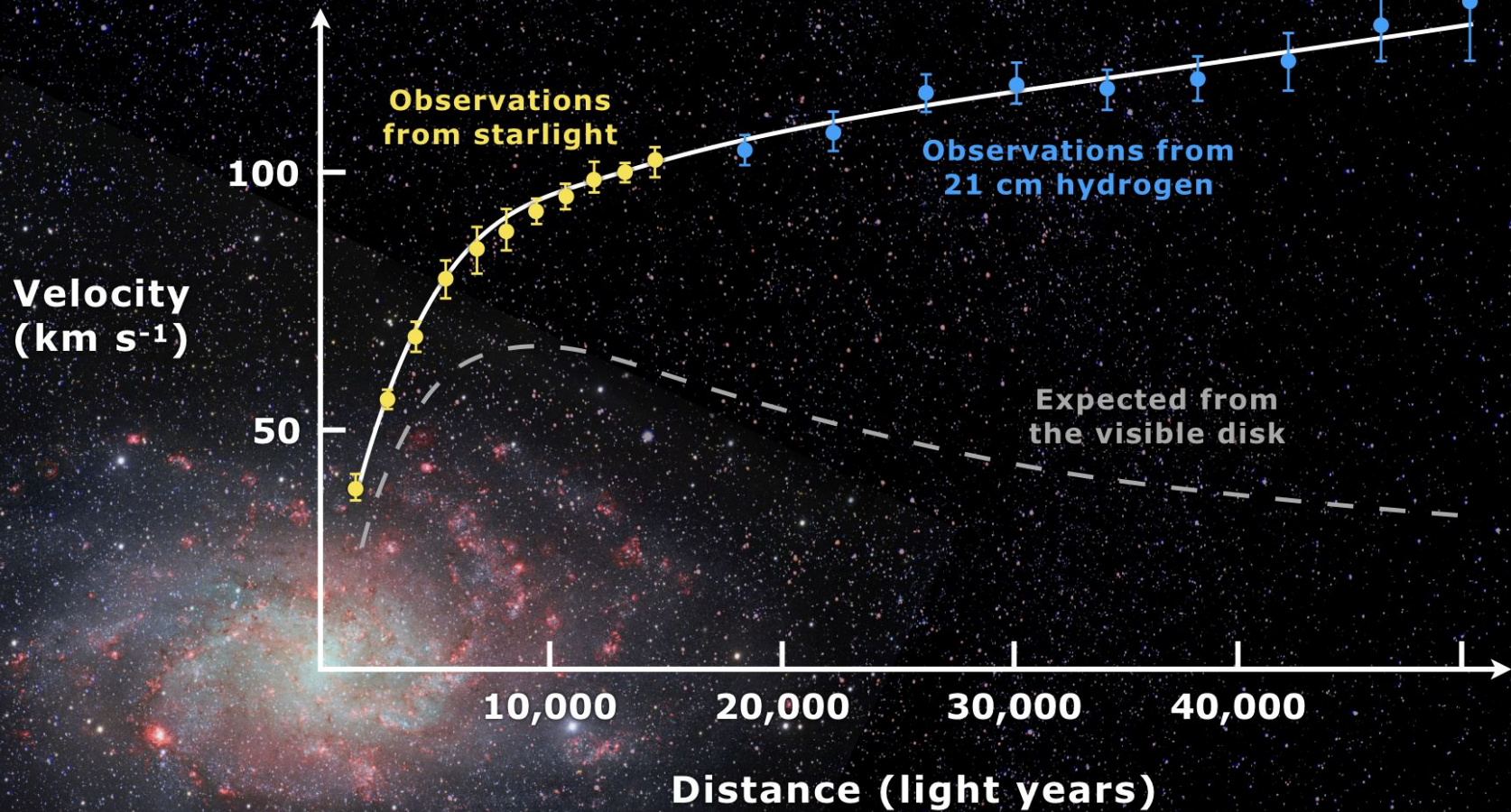


Co vesmír skrývá za tajemství?

... mnoho, ale vybereme alespoň dvě z nich ...

1. **Temná hmota** = exotická hmota, projevuje se pouze gravitačně (nelze ji vidět)
2. **Temná energie** = vyplňuje celý vesmír a způsobuje jeho exponenciální rozpínání

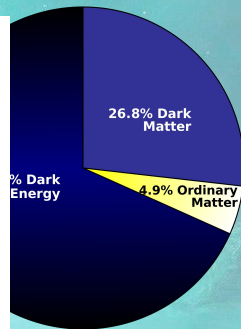
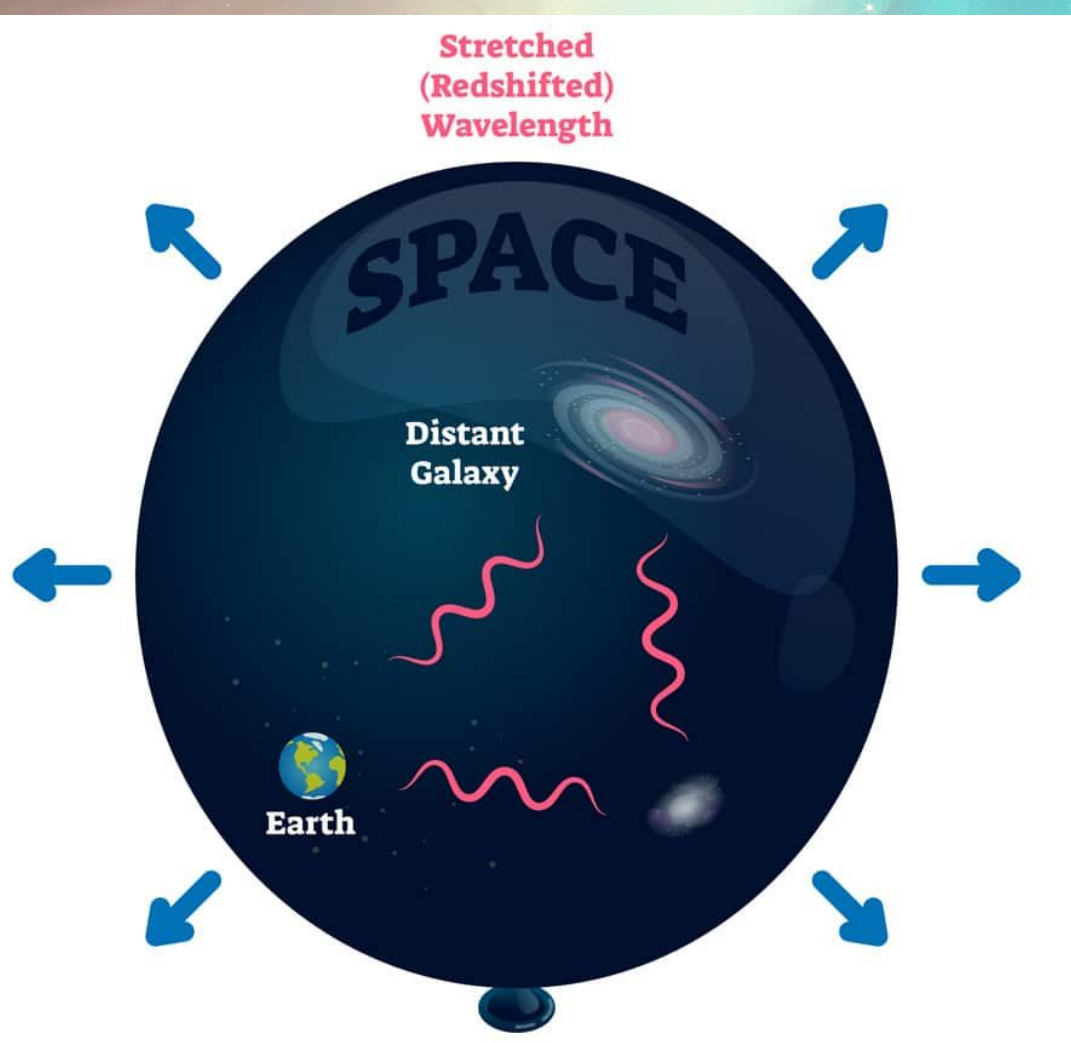
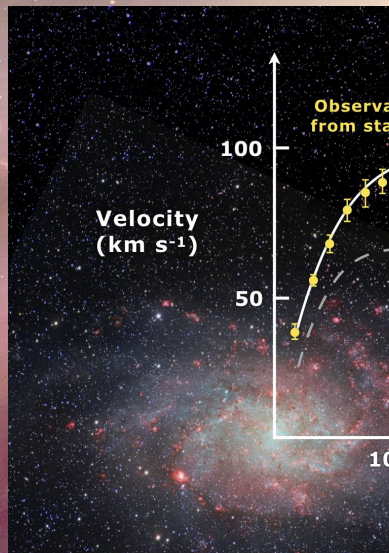




Co vesmír

... mnoho, ale v

1. Temná hmota
2. Temná energie



ě (nelze ji vidět)
enciální rozpínání

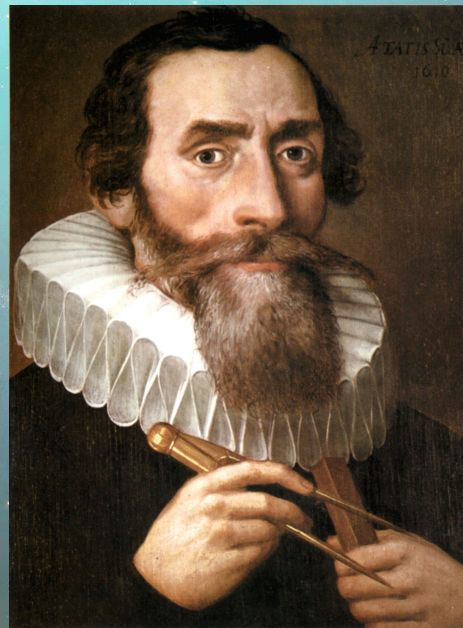
Začínáme: Kepler a Brahe v Praze aneb první astronomická revoluce!

- Brahe prováděl rozsáhlá a přesná pozorování planet na noční obloze
- Kepler Braheho zápisky studoval a objevil 3 zákony v jejich pohybu, známé jako „Keplerovy zákony“
- císařský dvůr Rudolfa II., 1600-1612, Praha kolébkou moderní astronomie

Tycho Brahe



Johannes Kepler



Začín

- Bra
poz
- Ke
a o
zná
- cí
Pra



luce!

Kepler

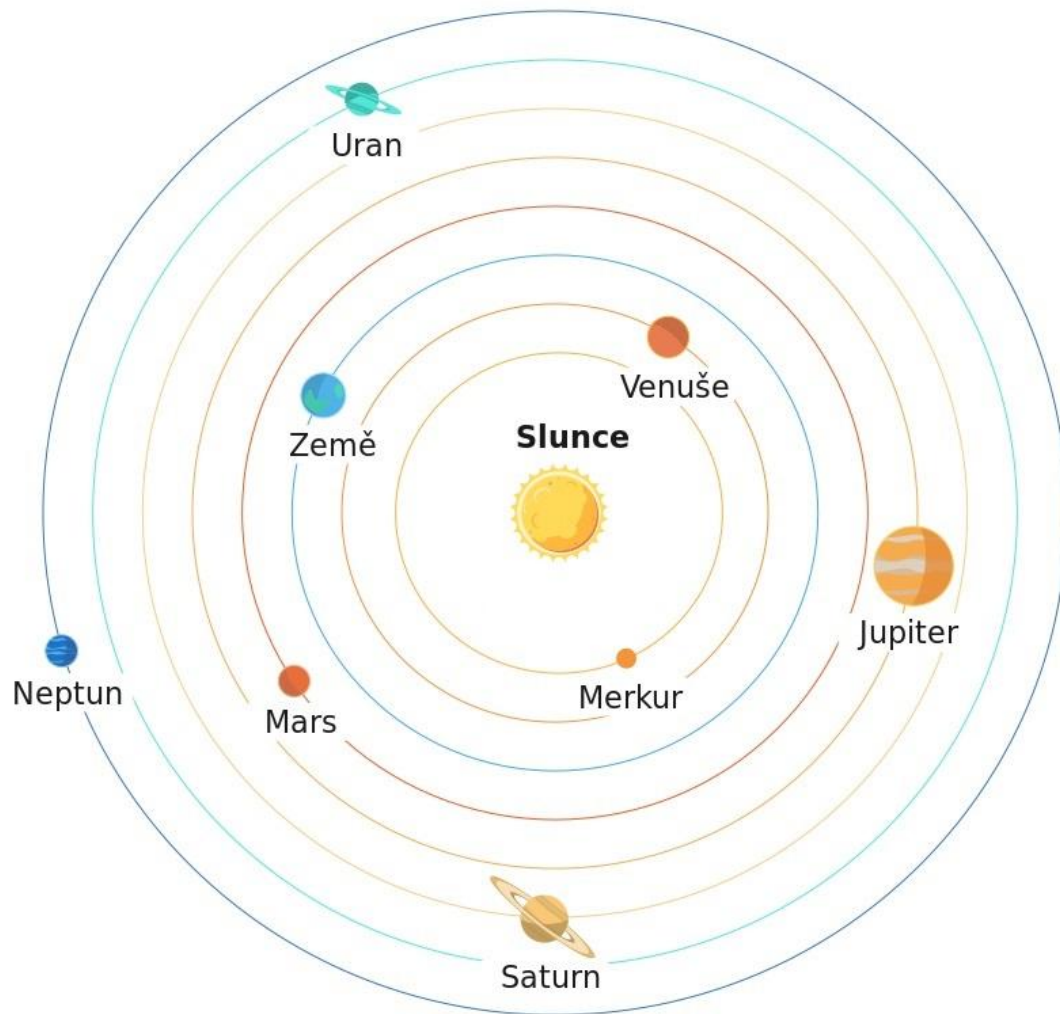


První Keplerův zákon

Planety se pohybují kolem Slunce po elipsách, málo odlišných od kružnic. Elipsy planet mají společné ohnisko, v němž se nachází Slunce. Zbylá ohniska elips zůstávají prázdná.

První Kepler

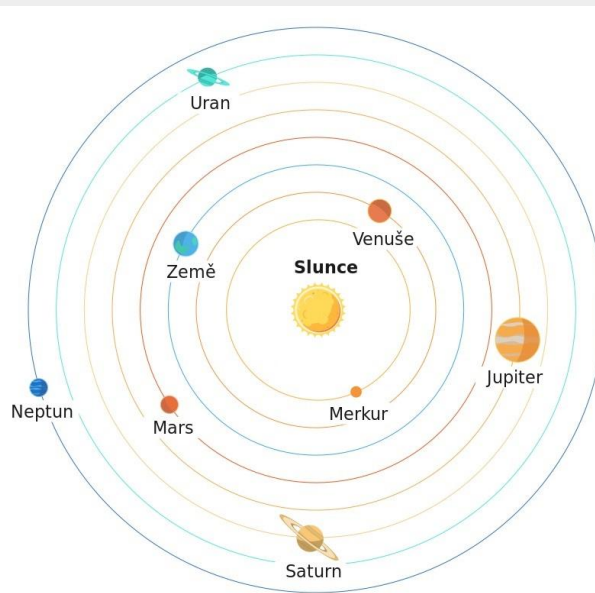
Planety se pohybují po elipsách.
Elipsy planet mají jedno ohnisko elipsy z



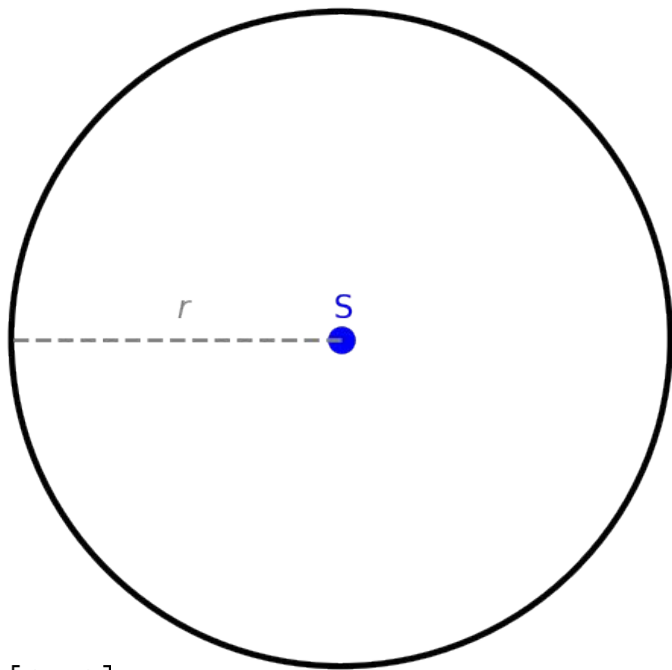
od kružnic.
Slunce. Zbývá

První Keplerův zákon

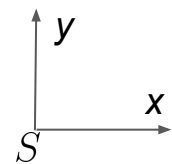
Planety se pohybují kolem Slunce po **elipsách**, málo odlišných od **kružnic**. Elipsy planet mají společné **ohnisko**, v němž se nachází Slunce. Druhá ohniska elips zůstávají prázdná.



Kružnice

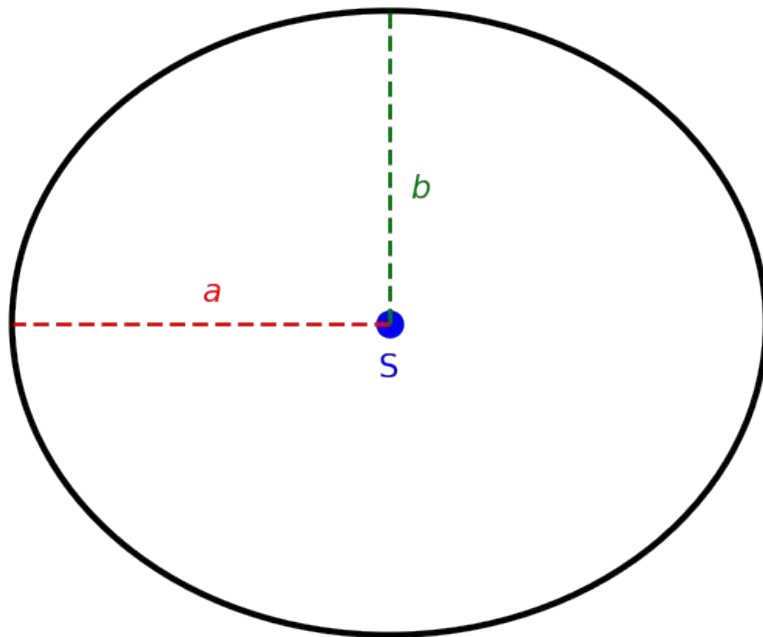


$$S = [0, 0]$$



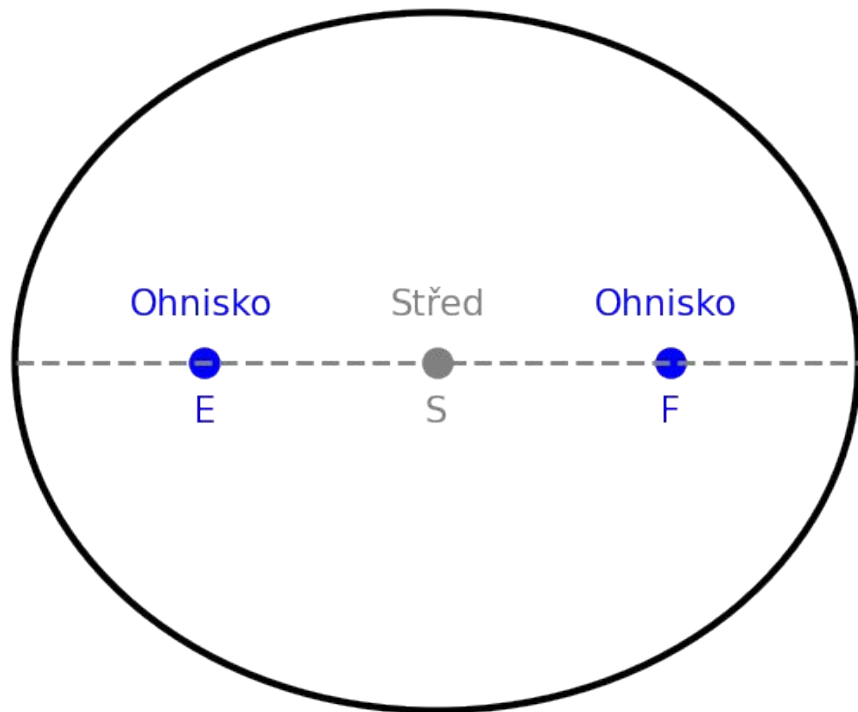
$$\left(\frac{x}{r}\right)^2 + \left(\frac{y}{r}\right)^2 = 1$$

Elipsa

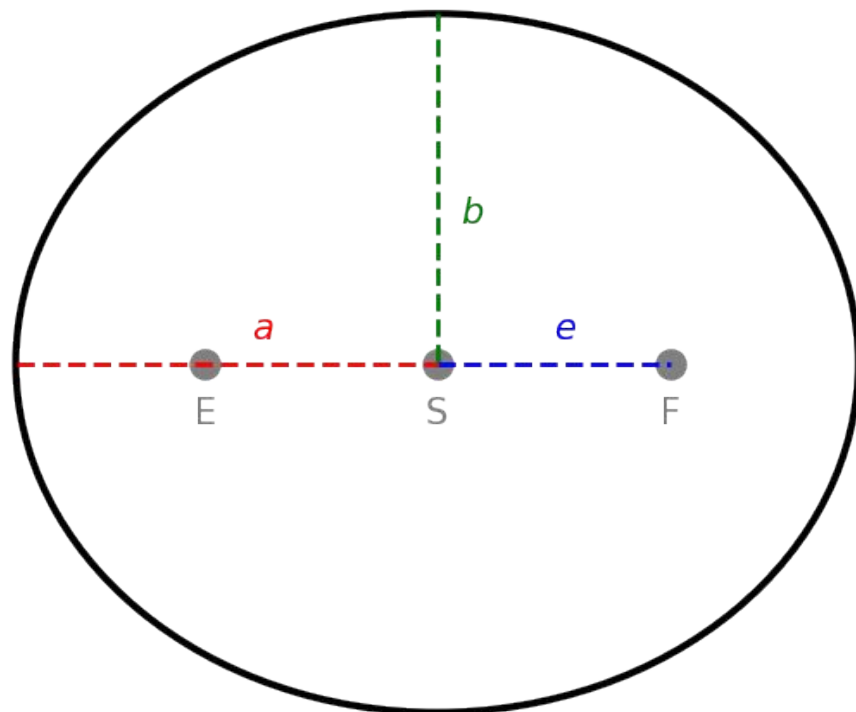


$$\left(\frac{x}{a}\right)^2 + \left(\frac{y}{b}\right)^2 = 1$$

Ohniska a střed

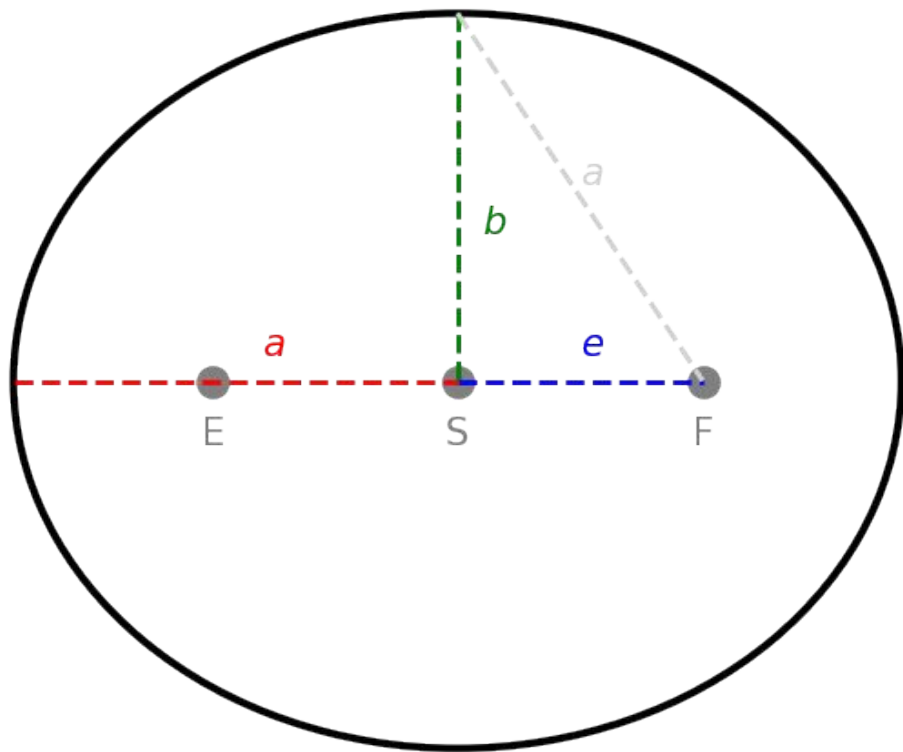


Parametry elipsy



a ... hlavní poloosa
 b ... vedlejší poloosa

e ... výstřednost (excentricita)
 $\varepsilon = e / a$... číselná výstřednost



Platí:

$$a^2 = b^2 + e^2$$

$$e = \sqrt{a^2 - b^2}$$

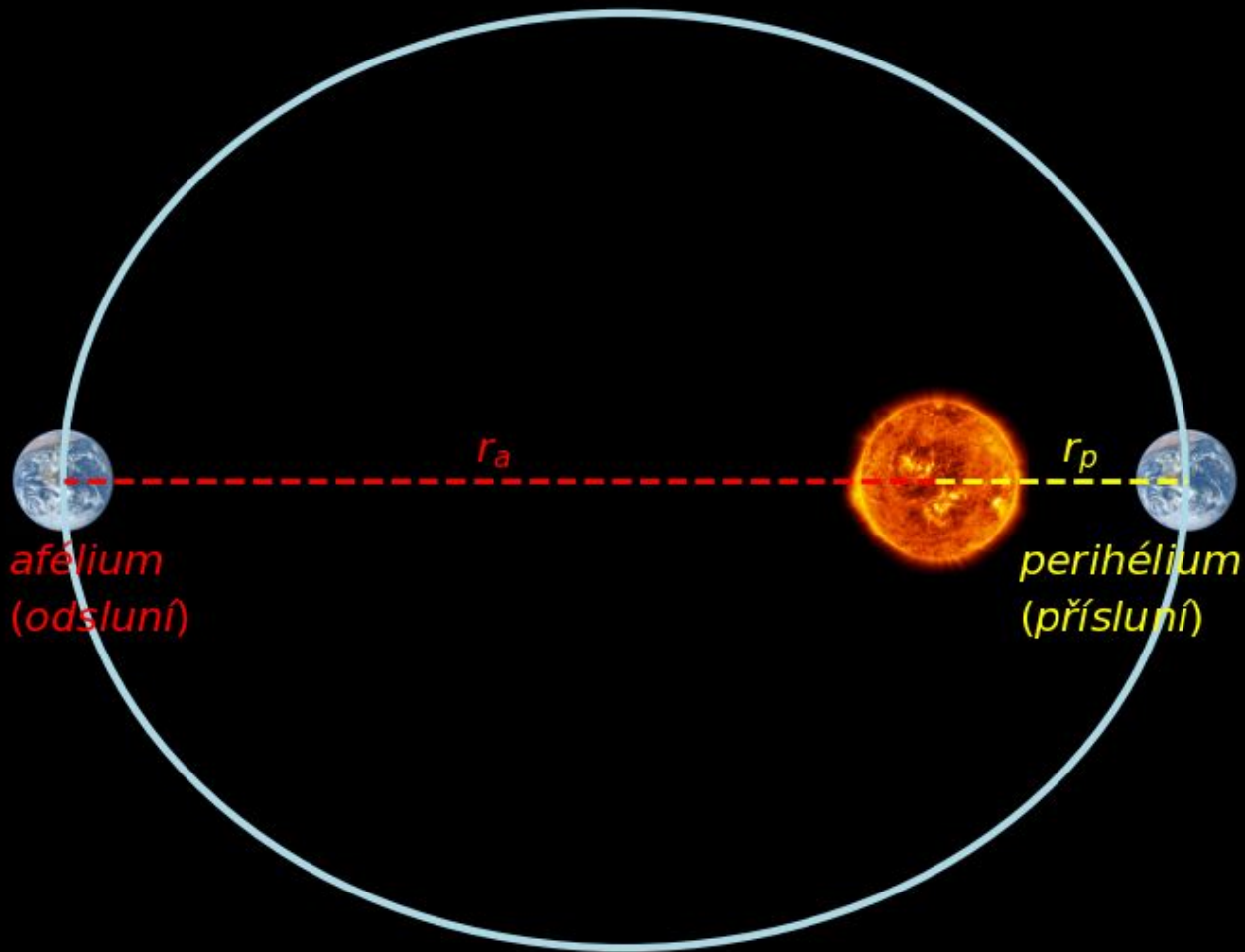
$$\epsilon = \sqrt{1 - \left(\frac{b}{a}\right)^2} \in [0, 1)$$

Pokud $\epsilon = 0$, pak

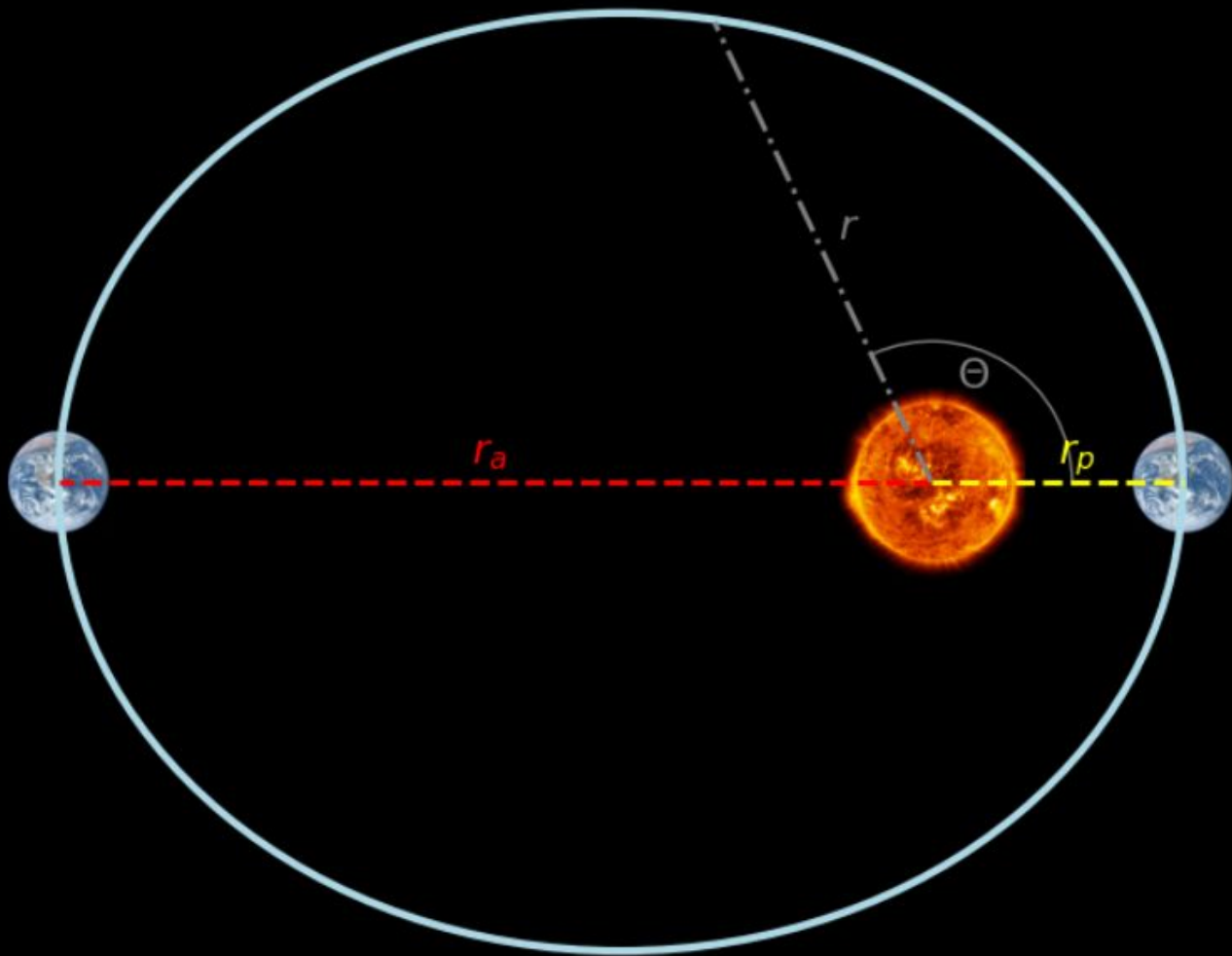
$$e = 0 \text{ a } a = b$$

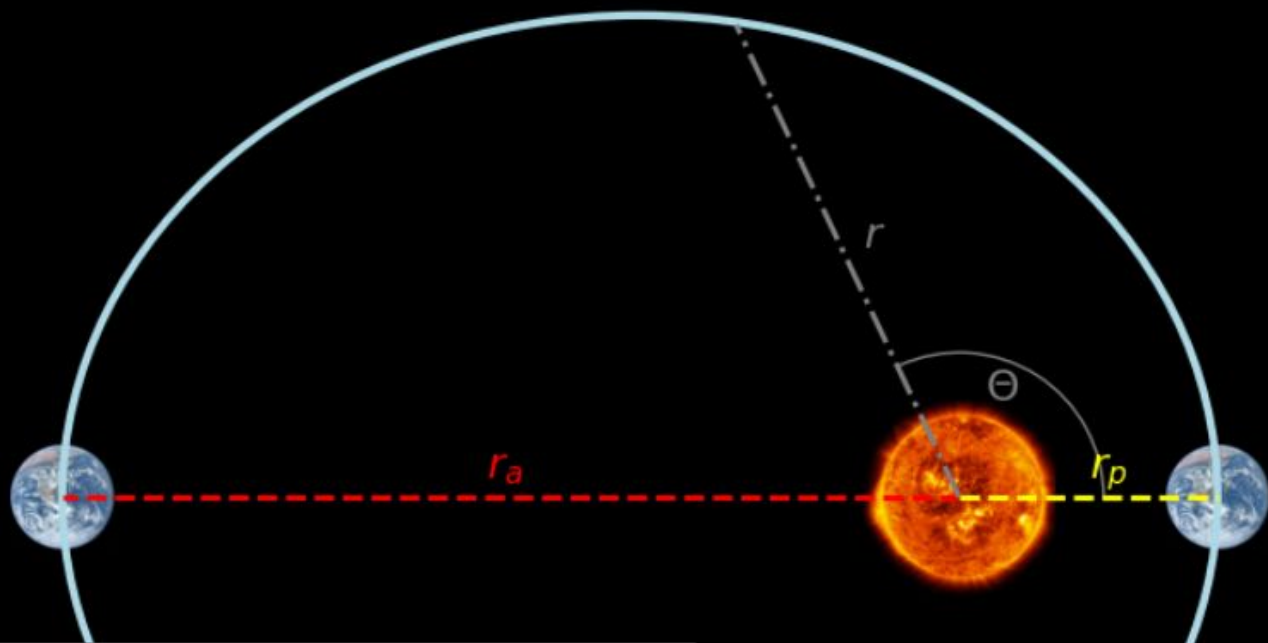
→ kružnice o poloměru $r = a$

Poznámka: Součet vzdáleností bodů elipsy od E a F je konstantní. Toto je přímo definice elipsy.



POZOR: na obrázku $\varepsilon = 0,55$, ale ve skutečnosti má Země pouhých $\varepsilon = 0,0167$, tedy mnohem více připomíná kružnici!





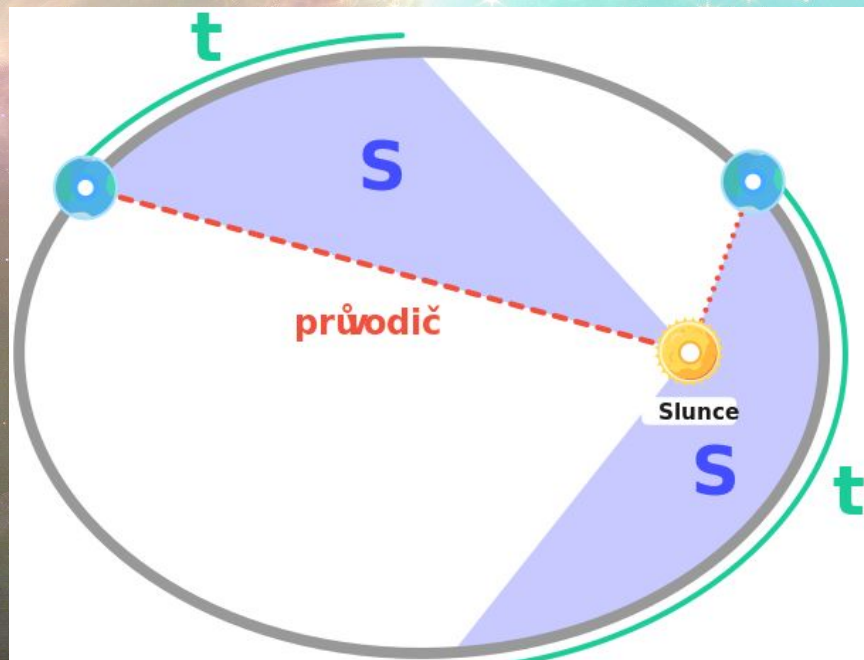
$$r(\theta) = \frac{a(1 - \epsilon^2)}{1 + \epsilon \cos \theta}$$

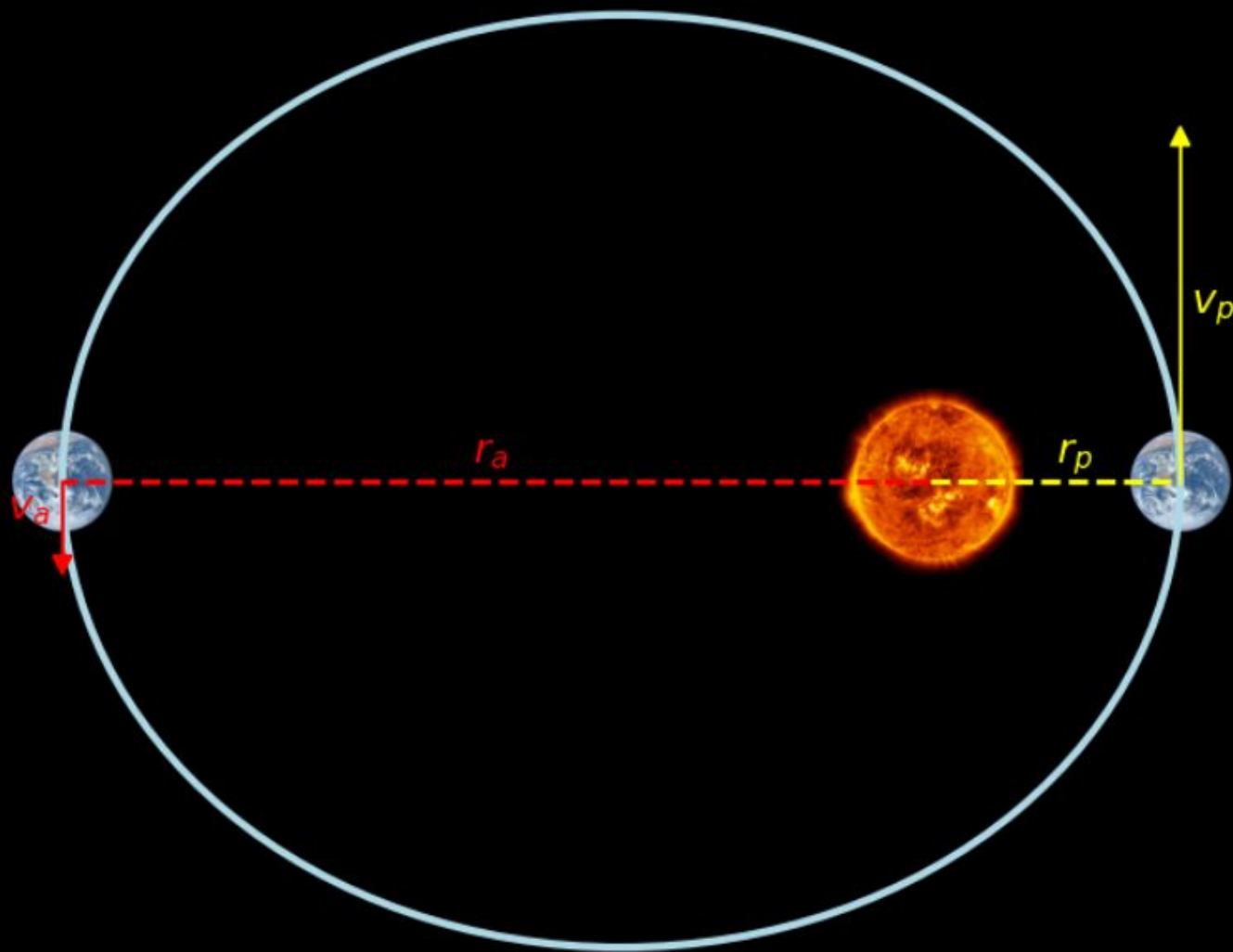
$$r(0^\circ) = \frac{a(1 + \epsilon)(1 - \epsilon)}{1 + \epsilon} = a(1 - \epsilon) = a - e = r_p$$

$$r(180^\circ) = \frac{a(1 + \epsilon)(1 - \epsilon)}{1 - \epsilon} = a(1 + \epsilon) = a + e = r_a$$

Druhý Keplerův zákon

Spojnice planety a Slunce opíše za stejné časy plochy o stejném obsahu.



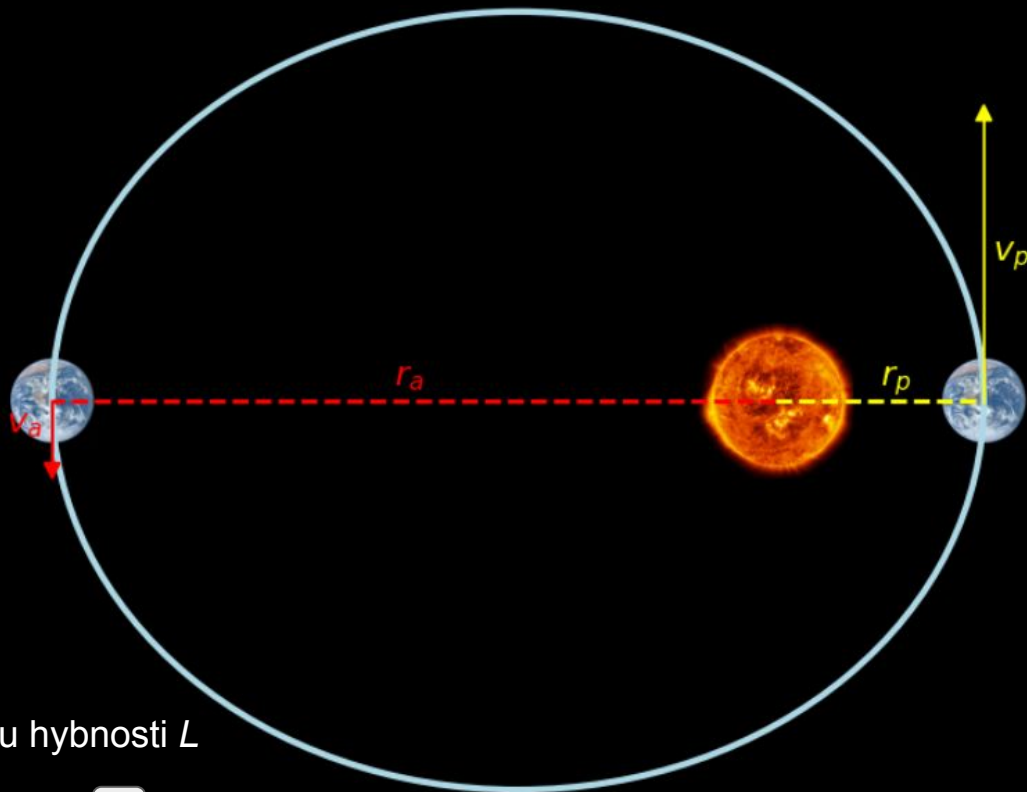


Lze ukázat, že z 2. KZ plyne:

$$\frac{v_p}{v_a} = \frac{r_a}{r_p} = \frac{1 + \epsilon}{1 - \epsilon}$$

Pro rychlost kdekoliv na dráze platí:

$$v_a \leq v \leq v_p$$



Poznámka pro pokročilejší:

2. KZ je důsledkem zákona zachování momentu hybnosti L

$L = rp \sin \phi$, kde $p = mv$ je *hybnost* a ϕ je úhel sevřený vektory r a v

V periheliu a aféliu platí:

$$L = r_p m v_p, L = r_a m v_a \rightarrow r_p v_p = r_a v_a$$

Pokud je t dostatečně malé, lze v okolí perihélia aproximovat plochu trojúhelníkem:

$$S_p = \frac{1}{2} r_p v_p t$$

Stejně tak pro afélium:

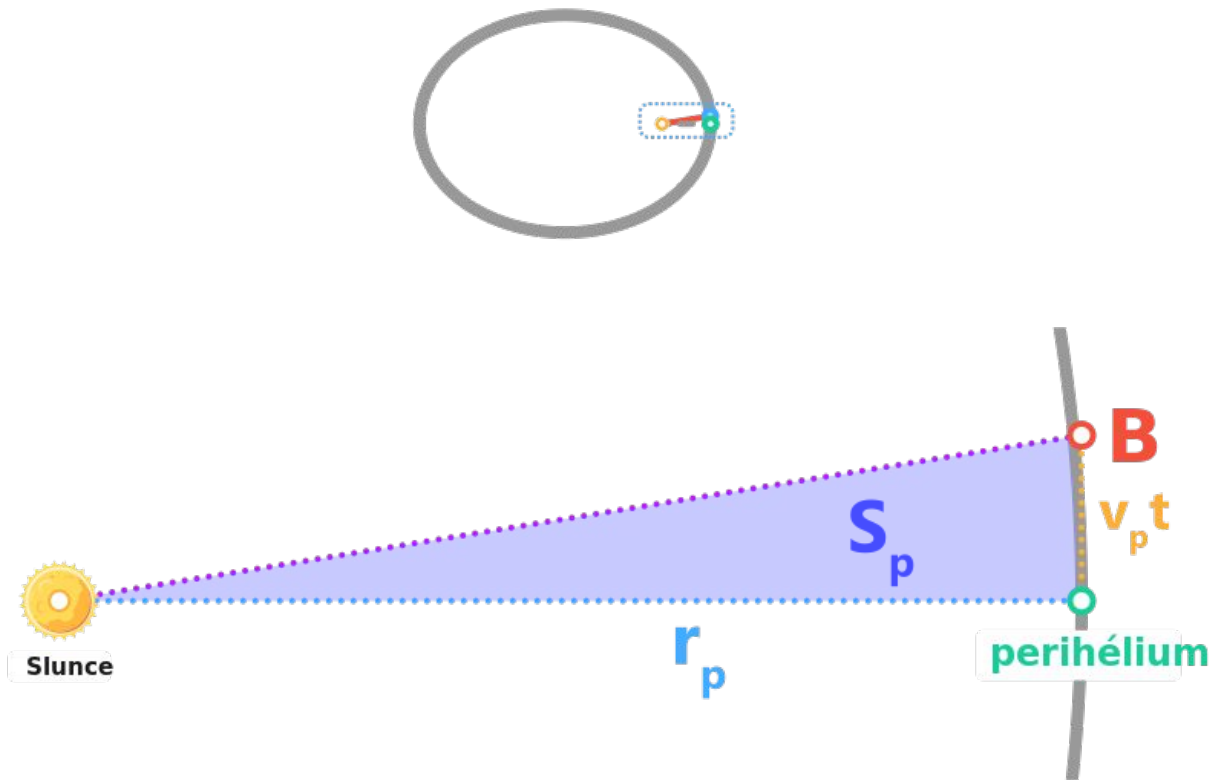
$$S_a = \frac{1}{2} r_a v_a t$$

2. KZ říká:

$$S_p = S_a$$

$$\frac{1}{2} r_p v_p t = \frac{1}{2} r_a v_a t$$

$$r_p v_p = r_a v_a$$



Třetí Keplerův zákon

Pokud je a hlavní poloosa planety a T její oběžná doba (perioda), bude poměr mezi a^3 a T^2 vždy stejný, ať zvolíme libovolnou planetu:

$$\frac{a^3}{T^2} = \text{konstanta}$$

Jako příklad zvolíme Zemi a Venuši, pak:

$$\frac{a_{\text{Zeme}}^3}{T_{\text{Zeme}}^2} = \frac{a_{\text{Venuse}}^3}{T_{\text{Venuse}}^2}$$

Můžeme pak najít periodu nebo hlavní poloosu Venuše:

$$T_{\text{Venuse}} = T_{\text{Zeme}} \sqrt[3]{\frac{a_{\text{Venuse}}^3}{a_{\text{Zeme}}^3}} \quad a_{\text{Venuse}} = a_{\text{Zeme}} \sqrt[3]{\frac{T_{\text{Venuse}}^2}{T_{\text{Zeme}}^2}}$$

Můžeme za a a T dosazovat libovolné jednotky, ale musí být pro obě tělesa stejné!

Příklad:

$$a_{\text{Zeme}} = 1 \text{ au}, \quad a_{\text{Venuse}} = 0,723 \text{ au}$$

$$T_{\text{Zeme}} = 1 \text{ rok}, \quad T_{\text{Venuse}} = 0,615 \text{ rok}$$

Obecnější podoba 3. Keplerova zákona

Pokud je a v m, T v s, hmotnost Slunce M v kg, pak:

$$\frac{a^3}{T^2} = \frac{G}{4\pi^2} M,$$

kde G je gravitační konstanta, fundamentální konstanta přírody, která udává sílu, s jakou jsou všechna tělesa k sobě přitahována gravitací. Její velikost je:

$$G = 6,67 \cdot 10^{-11} \text{N} \cdot \text{m}^2 \cdot \text{kg}^{-2}$$

Uvažujme kruhovou trajektorii, pak: $\left(\frac{2\pi}{T}\right)^2 = \frac{GM}{r^3}$

$$\frac{2\pi}{T} = \sqrt{\frac{GM}{r^3}}$$

$$v = \frac{2\pi r}{T} = \sqrt{\frac{GM}{r}} \quad \dots \text{ kruhová rychlost (1. kosmická)}$$

Ted' je potřeba toho (hodně) spočítat

1. Běž na stránku cvičení:

<https://keplervipatecnici.github.io/exercises.html>

2. Řeš předmětové soutěže, list několika z nich najdeš tady:

<https://keplervipatecnici.github.io/references.html>

Koukni se na **Astronomickou olympiádu** <https://olympiada.astro.cz/> :)

