

Setkání 3. 2023/10/13

Témata pro dnešní odpoledne

- 1. Čas na příklady!
- 2. Proč Keplerovy zákony platí aneb co je gravitace
- 3. Newtonův gravitační zákon
- 4. Gaussova věta a sférická symetrie
- 5. Homogenní a radiální gravitační pole
- 5. Pohyb po kruhové dráze v centrálním poli zápornost celkové energie
- 6. Jiné trajektorie než kruhová, viriálová věta

Čas na příklady!

Cvičení 1

Př. 6 – 10

https://keplerovipatecnici.github.io/exercises.html

Gravitace

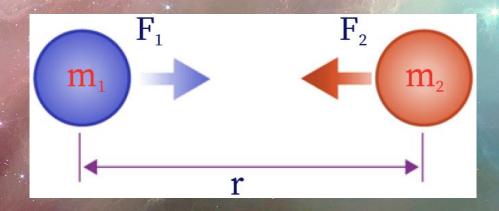
= jev, který spočívá v přitahování všech hmotných těles k sobě navzájem

Gravitace

= jev, který spočívá v přitahování všech hmotných těles k sobě navzájem

Gravitační síla

= síla, s jakou se k sobě tělesa přitahují kvůli gravitaci

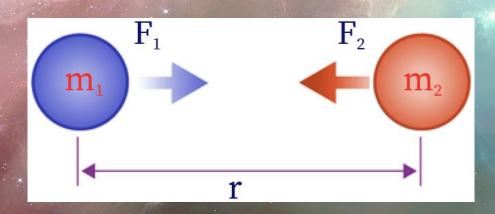


Gravitace

= jev, který spočívá v přitahování všech hmotných těles k sobě navzájem

Gravitační síla

= síla, s jakou se k sobě tělesa přitahují kvůli gravitaci



$$F_1 = F_2 = G \frac{m_1 m_2}{r^2}$$

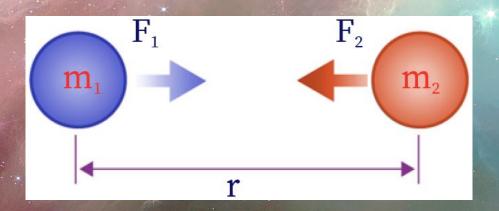
Newtonův gravitační zákon

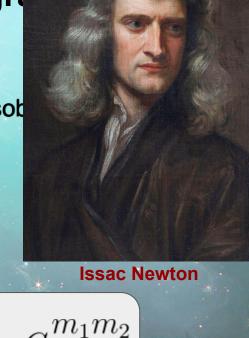
Gravitace

= jev, který spočívá v přitahování všech hmotných těles k sot

Gravitační síla

= síla, s jakou se k sobě tělesa přitahují kvůli gravitaci

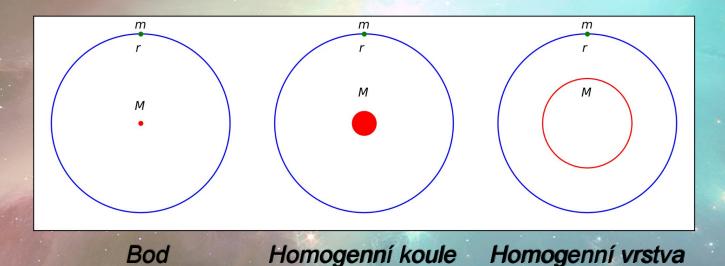




$$F_1 = F_2 = G \frac{m_1 m_2}{r^2}$$

Newtonův gravitační zákon

Gaussova věta a sférická symetrie – 1

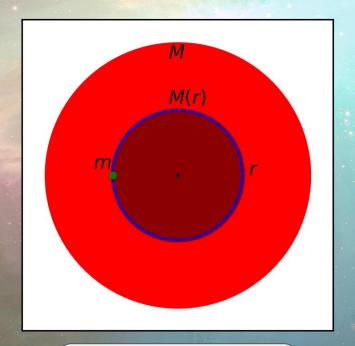


Vně gravitační pole vypadá stejně a platí:

$$F = G \frac{Mm}{r^2}$$

Gaussova věta a sférická symetrie – 2

Homogenní koule:



$$F = G \frac{M(r)m}{r^2}$$

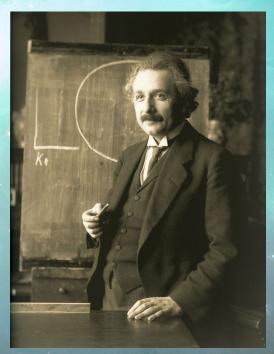
Uplatňuje se hmotnost pod slupkou o poloměru *r*.

Vsuvka: Jaký je dnešní pohled na gravitaci?



Issac Newton (1643-1727)

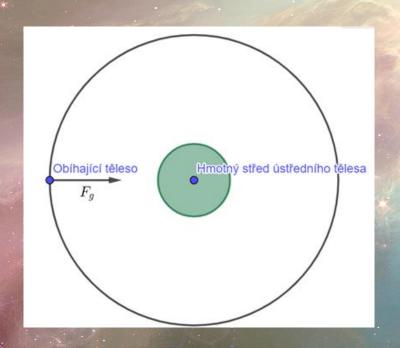
První matematický popis gravitace Síla jako základní pojem

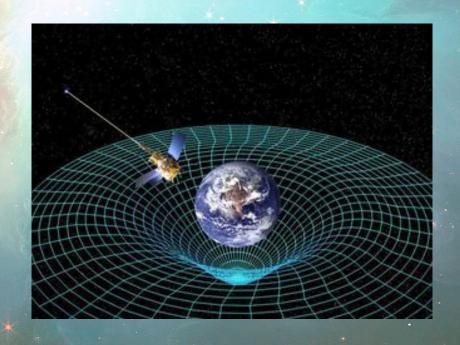


Albert Einstein (1879-1955)

Nový pohled na gravitaci
Sílu nahrazuje pokřivením prostoru (a času)

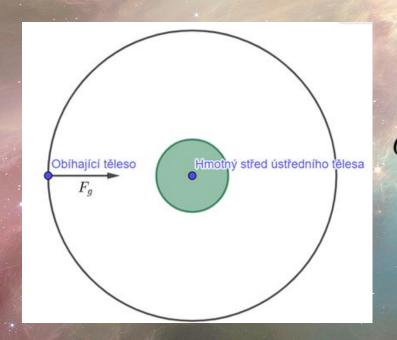
Vsuvka: Jaký je dnešní pohled na gravitaci?





Musí být Newtonův zákon tak komplikovaný?

Podívejme se na pohyb po kružnici:

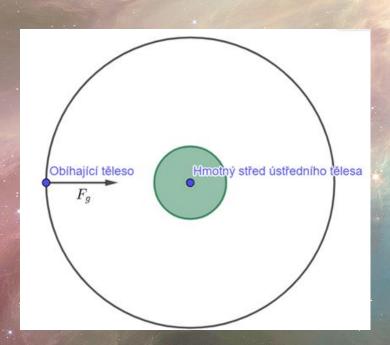


$$F_{\rm G} = F_{
m d}$$
 $\frac{2\pi r}{T} = \sqrt{\frac{GM}{r}}$ $\frac{Mm}{r}$ $\frac{v^2}{r^2} = m\frac{v^2}{r}$ $\frac{r^3}{T^2} = \frac{G}{4\pi^2}M$ $v = \sqrt{\frac{GM}{r}}$ $\frac{r^3}{T^2} = {
m konstanta}$

Musí být Newtonův zákon tak komplikovaný?

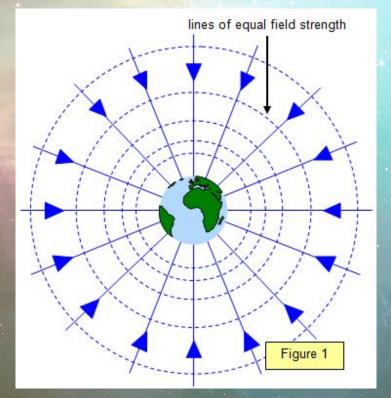
Podívejme se na pohyb po kružnici:

gravitační síla hraje roli dostředivé síly



$$F_{\rm G} = F_{
m d}$$
 $\frac{2\pi r}{T} = \sqrt{\frac{GM}{r}}$ $\frac{Mm}{r} = m\frac{v^2}{r}$ $\frac{r^3}{T^2} = \frac{G}{4\pi^2}M$ $v = \sqrt{\frac{GM}{r}}$ $\frac{r^3}{T^2} = {
m konstanta}$

3. Keplerův zákon!

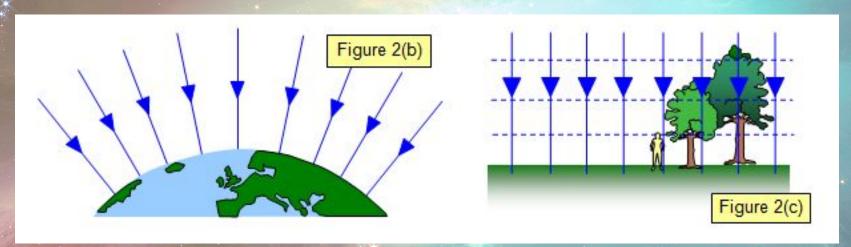


$$F_{G} = G \frac{Mm}{r^{2}}$$

$$I = \frac{F_{G}}{m} = G \frac{M}{r^{2}}$$

Intenzita gravitačního pole

Zdroj:

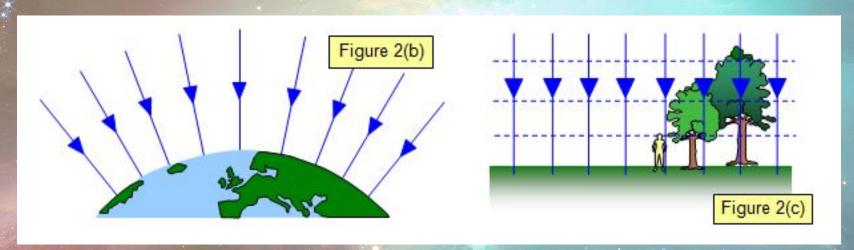


$$F_{G} = G \frac{Mm}{r^{2}}$$

$$I = \frac{F_{G}}{m} = G \frac{M}{r^{2}}$$

$$I = G\frac{M}{R^2} = \text{konstanta} = g$$

$$F_{\rm G} = mg$$



$$E_p = -G \frac{Mm}{r}$$

$$E_p = mgh$$

Přechod od radiálního k homogennímu poli:

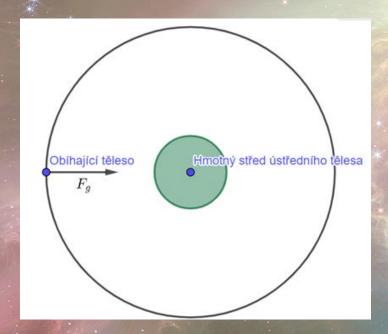
$$E_p = -\frac{GMm}{R+h} = -\frac{GMm}{R} \frac{1}{1+\frac{h}{R}}$$

$$\frac{1}{1+\frac{h}{R}} = \left(1+\frac{h}{R}\right)^{-1} \approx 1-\frac{h}{R} \qquad -(1+x)^n \approx 1+nx$$
 pro x malé
$$\rightarrow$$

$$E_p = \frac{GMm}{R^2}h + \text{konst.} = mgh + \text{konst.}$$

konstantu Ize ignorovat

Pohyb v centrálním poli – energie



$$E = E_k + E_p = \frac{1}{2}mv^2 - G\frac{Mm}{r}$$

$$v = \sqrt{\frac{GM}{r}}$$

$$\Rightarrow E = \frac{1}{2}m\frac{GM}{r} - G\frac{Mm}{r} = -G\frac{Mm}{2r}$$

Všimněte si: $\frac{E_k}{E_p} = -\frac{1}{2} \rightarrow 2E_k + E_p = 0 - 1$

obdobnou rovnici splňují i další systémy, které jsou gravitačně vázané a stabilní (Viriálová věta)

energie je záporná

(vazebná)

Druh pohybu podle energie

1.
$$E < 0$$
 : kružnice, elipsa $E = -G \frac{Mm}{2r}, \quad E = -G \frac{Mm}{2a}$

2.
$$E=0$$
: parabola

3.
$$E>0$$
 : hyperbola $E=G\frac{Mm}{2a}$

