

• pole homogenního disku (na ose)  $K_R = -2\pi\sigma\mathcal{R} \left( 1 - \frac{R}{\sqrt{R^2+R^2}} \right)$

• pole nekonečné homogenní roviny  $K_R = -2\pi\sigma\mathcal{R}$   
 $\hookrightarrow R \rightarrow +\infty$

• pole roviny s dírou ve tvaru disku  $K_R = -2\pi\sigma\mathcal{R} - \left( -2\pi\sigma\mathcal{R} \left( 1 - \frac{R}{\sqrt{R^2+R^2}} \right) \right)$

$\uparrow$  ODEČTEME POLE DISKU

$$K_R = -2\pi\sigma\mathcal{R} + 2\pi\sigma\mathcal{R} - 2\pi\sigma\mathcal{R} \frac{R}{\sqrt{R^2+R^2}}$$

$$\underline{K_R = -2\pi\sigma\mathcal{R} \frac{R}{\sqrt{R^2+R^2}}}$$

\* potenciál disku

$$\varphi(R) = -2\pi\sigma\mathcal{R} \left( \sqrt{R^2+R^2} - R \right)$$

// nulový potenciál v  $\infty$

\* potenciál roviny

$$\varphi(R) = 2\pi\sigma\mathcal{R} R$$

$$\downarrow$$

$$K_R = -\frac{\partial\varphi}{\partial R}$$

\* potenciál roviny s dírou

$$\varphi(R) = 2\pi\sigma\mathcal{R} R - \left( -2\pi\sigma\mathcal{R} \left( \sqrt{R^2+R^2} - R \right) \right)$$

$$\varphi(R) = 2\pi\sigma\mathcal{R} R + 2\pi\sigma\mathcal{R} \sqrt{R^2+R^2} - 2\pi\sigma\mathcal{R} R$$

$$\underline{\varphi(R) = 2\pi\sigma\mathcal{R} \sqrt{R^2+R^2}}$$

Velikost gravitační síly, kterou působí Země na družici, je rovna:

$$F_{gz} = \frac{\kappa M_Z m}{r^2},$$

podobně můžeme napsat velikost gravitační síly, kterou na družici působí Měsíc:

$$F_{gM} = \frac{\kappa M_M m}{(R - r)^2} = \frac{\kappa M_M m}{(r - R)^2}.$$

V rovnováze mají obě síly stejnou velikost a opačný směr.

$$\begin{aligned} \frac{\kappa M_Z m}{r^2} &= \frac{\kappa M_M m}{(R - r)^2} \\ (R - r)^2 &= \frac{M_M}{M_Z} r^2 \\ R - r &= \pm \sqrt{\frac{M_M}{M_Z}} r \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} r_1 &= \frac{R}{1 + \sqrt{\frac{M_M}{M_Z}}} \\ r_1 &= \frac{9}{10} R = 354\,825 \text{ km} \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} r_2 &= \frac{R}{1 - \sqrt{\frac{M_M}{M_Z}}} \\ r_2 &= \frac{9}{8} R = 443\,531 \text{ km} \end{aligned}$$

Vzdálenost  $r_1 < R$  je naší hledanou polohou na spojnici středů Země a Měsíce.

Celková potenciální energie gravitačního pole je rovna součtu příspěvků od gravitačního pole Země a gravitačního pole Měsíce. Pro družici je potenciální energie gravitačního pole Země rovna:

$$E_{pz1} = -\frac{\kappa M_Z m}{r_1},$$

podobně opět můžeme napsat potenciální energii gravitačního pole Měsíce:

$$E_{pM1} = -\frac{\kappa M_M m}{R - r_1}.$$

Pro zjednodušení výpočtu si poměr hmotností Měsíce a Země označme jako  $\mu = \frac{M_M}{M_Z}$ .

Celková potenciální energie je rovna:

$$E_{p_1} = E_{p_{z_1}} + E_{p_{M_1}}$$

$$E_{p_1} = -\frac{\kappa M_Z m}{r_1} \left( 1 + \frac{M_M}{M_Z} \frac{r_1}{R - r_1} \right)$$

$$E_{p_1} = -\frac{\kappa M_Z m}{\frac{R}{1+\sqrt{\mu}}} \left( 1 + \mu \frac{\frac{R}{1+\sqrt{\mu}}}{R - \frac{R}{1+\sqrt{\mu}}} \right)$$

$$E_{p_1} = -\frac{\kappa M_Z m}{R} (1 + \sqrt{\mu}) \left( 1 + \mu \frac{\frac{1}{1+\sqrt{\mu}}}{1 - \frac{1}{1+\sqrt{\mu}}} \right)$$

$$E_{p_1} = -\frac{\kappa M_Z m}{R} (1 + \sqrt{\mu}) \left( 1 + \mu \frac{1}{1 + \sqrt{\mu} - 1} \right)$$

$$E_{p_1} = -\frac{\kappa M_Z m}{R} (1 + \sqrt{\mu}) \left( 1 + \frac{\mu}{\sqrt{\mu}} \right)$$

$$E_{p_1} = -\frac{\kappa M_Z m}{R} (1 + \sqrt{\mu})^2$$

$$E_{p_1} = -\frac{\kappa M_Z m}{R} \left( 1 + \sqrt{\frac{M_M}{M_Z}} \right)^2$$

$$E_{p_1} \doteq -1.3 \times 10^8 \text{ J}$$

V obou případech dochází k přeměně kinetické energie  $E_k$  tělesa v potenciální energii gravitačního pole  $E_p$ .

(a) V homogenním gravitačním poli je potenciální energie rovna  $E_p = mgh$  a platí tedy:

$$\frac{1}{2}mv^2 = mgh$$

$$h \equiv h_0 = \frac{v^2}{2g}$$

(b) V centrálním gravitačním poli Země je potenciální energie tělesa ve vzdálenosti  $r$  od středu Země rovna  $E_p = -\frac{\kappa M_Z m}{r}$ . Kinetická energie se přemění na rozdíl potenciální energií na povrchu Země ( $r = R$ ) a ve výšce  $h$  nad zemským povrchem ( $r = R + h$ ).

$$E_k = E_p(R + h) - E_p(R)$$

$$\frac{1}{2}mv^2 = -\frac{\kappa M_Z m}{R + h} + \frac{\kappa M_Z m}{R}$$

$$\frac{v^2}{2\kappa M_Z} = \frac{1}{R} - \frac{1}{R + h}$$

$$\frac{1}{R + h} = \frac{1 - \frac{v^2 R}{2\kappa M_Z}}{R}$$

$$R + h = \frac{R}{1 - \frac{v^2 R}{2\kappa M_Z}}$$

$$h = R \frac{\frac{v^2 R}{2\kappa M_Z}}{1 - \frac{v^2 R}{2\kappa M_Z}}$$

Pro zjednodušení posledního výrazu si vyjádříme gravitační zrychlení na povrchu Země

$$g = \frac{\kappa M_Z}{R^2}$$

a dosadíme do výrazu vystupujícím ve vztahu pro výšku  $h$ .

$$\frac{v^2 R}{2\kappa M_Z} = \frac{v^2}{2R} \frac{R^2}{\kappa M_Z} = \frac{1}{R} \frac{v^2}{2g} = \frac{h_0}{R}$$

Výsledná výška  $h$  je tedy:

$$h = R \frac{\frac{h_0}{R}}{1 - \frac{h_0}{R}}$$

$$h = h_0 \frac{R}{R - h_0}$$

Vidíme, že pro malé výšky je  $h_0 \ll R$  a  $h \approx h_0$ , gravitační pole tedy můžeme aproximovat polem homogenním.

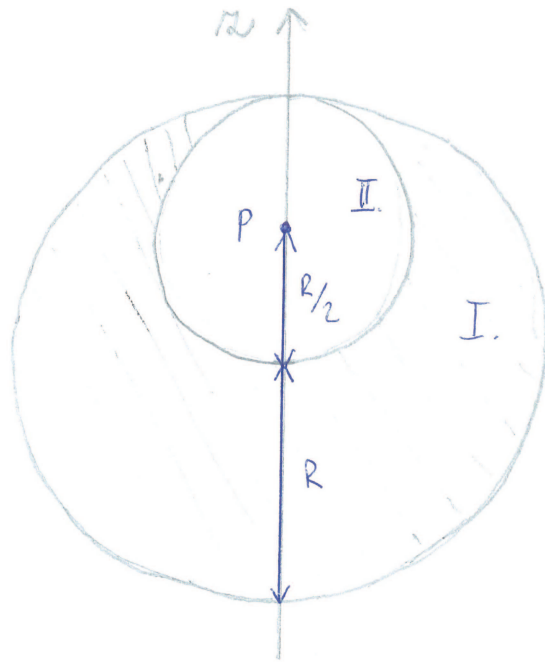
výpočet intenzity

$$\text{one: } K_x = -\frac{\partial \varphi}{\partial x} = -\frac{\partial}{\partial x} \left( -\frac{\mathcal{E}M}{\sqrt{x^2+y^2+R^2}} \right) = +\mathcal{E}M \left( -\frac{1}{2} \right) (x^2+y^2+R^2)^{-3/2} \cdot 2x$$

$$\text{podobně: } \left. \begin{aligned} K_x &= -\frac{\mathcal{E}M}{r^3} x \\ K_y &= -\frac{\mathcal{E}M}{r^3} y \\ K_z &= -\frac{\mathcal{E}M}{r^3} z \end{aligned} \right\} \vec{K} = -\frac{\mathcal{E}M}{r^3} \vec{r}$$

$$\text{uvnitř: } K_x = -\frac{\partial \varphi}{\partial x} = -\frac{\partial}{\partial x} \left( -\frac{\mathcal{E}M}{2R^3} (3R^2 - x^2 - y^2 - z^2) \right) = \frac{\mathcal{E}M}{2R^3} (-2x)$$

$$\text{podobně: } \left. \begin{aligned} K_x &= -\frac{\mathcal{E}M}{R^3} x \\ K_y &= -\frac{\mathcal{E}M}{R^3} y \\ K_z &= -\frac{\mathcal{E}M}{R^3} z \end{aligned} \right\} \vec{K} = -\frac{\mathcal{E}M}{R^3} \vec{r}$$



potenciál uvnitř homogenní koule:  $\varphi(z) = -\frac{\alpha M}{2R^3} (3R^2 - z^2)$

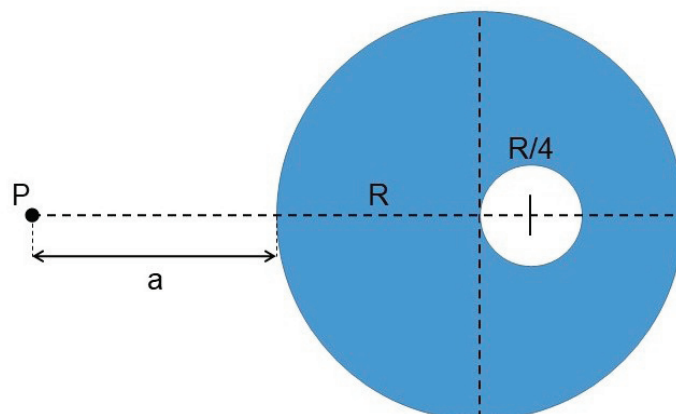
I. plná koule:  $R_I = R$   $z_I = R/2$   $M_I = M$

$$\Rightarrow \varphi_I(P) = -\frac{\alpha M}{2R^3} \left( 3R^2 - \left(\frac{R}{2}\right)^2 \right) = -\frac{\alpha M}{R} \cdot \frac{11}{8}$$

II. dutina:  $R_{II} = R/2$   $z_{II} = 0$   $M_{II} = \frac{1}{8}M$

$$\Rightarrow \varphi_{II}(P) = -\frac{\alpha M/8}{2(R/2)^3} \left( 3(R/2)^2 - 1 \right) = \frac{3}{8} \cdot \left( -\frac{\alpha M}{R} \right)$$

$$\Rightarrow \text{koule } \approx \text{dutinou} \quad \varphi(P) = \varphi_I - \varphi_{II} = -\frac{\alpha M}{R} \cdot \left( \frac{11}{8} - \frac{3}{8} \right) = \underline{\underline{-\frac{\alpha M}{R}}}$$



Jak známo gravitační pole (intenzita a potenciál) homogenní plné koule o hmotnosti  $M$  vně této koule má stejný tvar jako gravitační pole hmotného bodu o stejné hmotnosti  $M$  umístěného do jejího středu. Hodnota  $x$ -ové složky intenzity gravitačního pole velké koule bez dutiny v bodě P je tedy:

$$K_x^{(1)}(P) = \frac{\kappa M}{(a + R)^2} = g.$$

Pro malou kouli na místě dutiny a o stejné velikosti jako dutina má  $x$ -ová složka intenzity gravitačního pole v bodě P velikost:

$$K_x^{(2)}(P) = \frac{\kappa m}{\left(a + R + \frac{R}{4}\right)^2}.$$

Poznamenejme, že z důvodu symetrie je  $y$ -ová i  $z$ -ová složka obou intenzit gravitačního pole nulová. Mezi hmotnostmi  $m$  malé koule a  $M$  velké koule platí vztah:

$$m = \rho V_2 = M \frac{V_2}{V_1} = M \frac{\frac{4}{3}\pi \left(\frac{R}{4}\right)^3}{\frac{4}{3}\pi R^3} = \frac{M}{64}$$

Výsledná hledaná hodnota  $x$ -ové složky intenzity gravitačního pole v bodě P pro zadanou kouli s dutinou je rovna rozdílu intenzit  $K_x^{(1)}(P)$  a  $K_x^{(2)}(P)$ .

$$\begin{aligned} K_x(P) &= K_x^{(1)}(P) - K_x^{(2)}(P) \\ K_x(P) &= \frac{\kappa M}{(a + R)^2} - \frac{\kappa m}{\left(a + \frac{5}{4}R\right)^2} \\ K_x(P) &= \frac{\kappa M}{(a + R)^2} \left(1 - \frac{(a + R)^2}{64 \left(a + \frac{5}{4}R\right)^2}\right) \\ K_x(P) &= g \left[1 - \left(\frac{a + R}{8a + 10R}\right)^2\right] \end{aligned}$$