F-315 (Mecânica Geral I) Aula 20



Prof. Mário Noboru Tamashiro Departamento de Física Aplicada, prédio A-5, sala 7

ramal 3521-5339

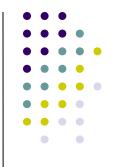
e-mail: mtamash@ifi.unicamp.br

http://www.ifi.unicamp.br/~mtamash/f315_mecgeral_i

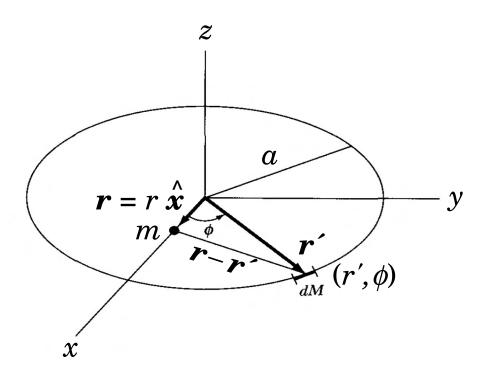
Slides do prof. Antonio Vidiella Barranco: http://www.ifi.unicamp.br/~vidiella/aulas.html

Problema 1

TM exemplo 5.3, pgs. 190-192



Considere um anel fino e homogêneo e circular, de massa M e raio a. Uma partícula de massa m é colocada no plano do anel. Encontrar a posição de equilíbrio da partícula e verificar se é ou não estável.



TM exemplo 5.3, pgs. 190-192

Potencial $\Phi(\mathbf{r}) = -G \int \frac{\lambda(\mathbf{r}')r'd\phi}{|\mathbf{r}-\mathbf{r}'|}$ escolhendo $\mathbf{r} = r\hat{\mathbf{x}}$:

$$r - r' = (r - a\cos\phi)\hat{x} - a\sin\phi\hat{y}$$

$$|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|^2 = a^2 + r^2 - 2ar\cos\phi = a^2(1 + \xi^2 - 2\xi\cos\phi), \ \xi \equiv \frac{r}{a}$$

$$\Phi(r) = -G\lambda \int_{0}^{2\pi} \frac{\mathrm{d}\phi}{\sqrt{1+\xi^2 - 2\xi\cos\phi}} = -\frac{GM}{2\pi a} \int_{-\pi}^{\pi} \frac{\mathrm{d}\phi}{\sqrt{1+\xi^2 - 2\xi\cos\phi}}$$

Note que $\cos \phi = \cos(-\phi) = -\cos(\pi - \phi) = 1 - 2\sin^2\frac{\phi}{2}$

$$\Phi(r) = -\frac{GM}{\pi a} \int_{0}^{\pi/2} \frac{d\phi}{\sqrt{1 + \xi^2 + 2\xi \cos \phi}} - \frac{GM}{\pi a} \int_{0}^{\pi/2} \frac{d\phi}{\sqrt{1 + \xi^2 - 2\xi \cos \phi}}$$

$$\int\limits_{0}^{\pi/2} \frac{\mathrm{d}\phi}{\sqrt{1+\xi^2\pm 2\xi\cos\phi}} = \frac{1}{|1\pm\xi|} \int\limits_{0}^{\pi/2} \frac{\mathrm{d}\phi}{\sqrt{1\mp \frac{4\xi}{(1\pm\xi)^2}\sin^2\frac{\phi}{2}}} = \frac{2}{|1\pm\xi|} K \left(\frac{2\sqrt{\pm\xi}}{|1\pm\xi|}\right)$$

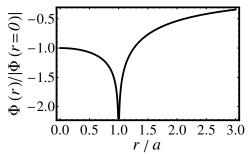
TM exemplo 5.3, pgs. 190–192

Potencial $\Phi(\mathbf{r}) = -G \int \frac{\lambda(\mathbf{r}')r'd\phi}{|\mathbf{r}-\mathbf{r}'|}$ escolhendo $\mathbf{r} = r\hat{\mathbf{x}}$:

$$r - r' = (r - a\cos\phi)\hat{x} - a\sin\phi\hat{y}$$

$$|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|^2 = a^2 + r^2 - 2ar\cos\phi = a^2(1 + \xi^2 - 2\xi\cos\phi), \ \xi \equiv \frac{r}{a}$$

$$\Phi(r) = -\frac{2GM}{\pi a} \left[\frac{1}{1+\xi} K \left(\frac{2\sqrt{\xi}}{1+\xi} \right) + \frac{1}{|1-\xi|} K \left(\frac{2\sqrt{-\xi}}{|1-\xi|} \right) \right]$$





TM exemplo 5.3, pgs. 190–192

Potencial
$$\Phi(\boldsymbol{r}) = -G \int \frac{\lambda(\boldsymbol{r}')r'\mathrm{d}\phi}{|\boldsymbol{r}-\boldsymbol{r}'|}$$
 escolhendo $\boldsymbol{r} = r\hat{\boldsymbol{x}}$:
$$\boldsymbol{r} - \boldsymbol{r}' = (r - a\cos\phi)\hat{\boldsymbol{x}} - a\sin\phi\hat{\boldsymbol{y}}$$

$$|\boldsymbol{r} - \boldsymbol{r}'|^2 = a^2 + r^2 - 2ar\cos\phi = a^2 \left(1 + \xi^2 - 2\xi\cos\phi\right), \ \xi \equiv \frac{r}{a}$$

$$\Phi(r) = -\frac{GM}{2\pi a} \int_0^{2\pi} \frac{\mathrm{d}\phi}{\sqrt{1 + \xi^2 - 2\xi\cos\phi}}$$

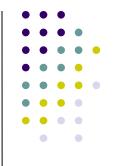
$$= -\frac{GM}{2\pi a} \int_0^{2\pi} \mathrm{d}\phi \left[1 + \xi\cos\phi + \frac{1}{2}\xi^2(3\cos^2\phi - 1) + \cdots\right]$$

$$= -\frac{GM}{2\pi a} \left(2\pi + \frac{\pi}{2}\xi^2 + \cdots\right)$$

$$= -\frac{GM}{a} \left(1 + \frac{1}{4}\xi^2 + \cdots\right)$$
 TM eq. (5.28)
$$V(r) \equiv m\Phi(r), \ V'(r) \approx -\frac{GMmr}{2a^3} = 0 \ \rightarrow \ r = 0 \ \text{\'e} \ \text{um} \ \text{ponto}$$
 de equilíbrio, $V''(r = 0) = -\frac{GMm}{2a^3} < 0$ (equilíbrio instável)

M. N. Tamashiro

Problema 2



Um buraco circular de raio R é efetuado num plano infinito de densidade superficial de massa σ . Considere apenas movimentos ao longo da linha que passa pelo centro do buraco e é perpendicular ao plano infinito.

- a) Qual é a força que atua sobre uma partícula de massa *m* localizada a uma altura *h* sobre o centro do buraco?
- b) Se a partícula parte do repouso bem próxima ao centro do buraco, mostre que ela executa movimento oscilatório e determine a frequência de pequenas oscilações.
- c) Se a partícula parte do repouso de uma altura *h*, qual é a sua velocidade ao passar pelo centro do buraco? Dica: Utilize os resultados da aula 18 para o disco finito com buraco.





Um planeta esférico homogêneo (densidade ρ_1 e raio R_1) está envolto por uma nuvem de poeira (densidade ρ_2 e raio externo R_2). Uma partícula de massa m está localizada à uma altitude h a partir da superfície do planeta, dentro da nuvem. Calcular a força gravitacional sobre a partícula.

Problemas

Problema 2:

a)
$$\mathbf{F}(h) = -2\pi\sigma Gmh\,\hat{\mathbf{z}}/\sqrt{R^2 + h^2}$$

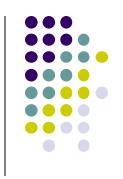
b)
$$\omega \approx \sqrt{2\pi\sigma G/R}$$

c)
$$\mathbf{v}(z=0) = -2\hat{\mathbf{z}}\sqrt{\pi\sigma G\left(\sqrt{R^2 + h^2} - R\right)}$$

Problema 3:

$$\begin{split} &M_1 = \rho_1 V_1 = \frac{4}{3} \pi R_1^3 \rho_1 \\ &m_2 = \rho_2 V_2 = \frac{4}{3} \pi \left[(R_1 + h)^3 - R_1^3 \right] \rho_2 \\ &\boldsymbol{F} = -\frac{G(M_1 + m_2)m\hat{\boldsymbol{r}}}{(R_1 + h)^2} = -\frac{4\pi G m\hat{\boldsymbol{r}}}{3(R_1 + h)^2} \left[R_1^3 (\rho_1 - \rho_2) + (R_1 + h)^3 \rho_2 \right] \end{split}$$

Problema 4



Um túnel é perfurado através de um diâmetro de um planeta de raio R. Calcular a força gravitacional sobre uma partícula de massa m localizada, dentro do túnel, a uma distância r do centro do planeta para:

- a) Planeta homogêneo de massa M
- b) Planeta com densidade $\rho(r) = \rho_0 r / R$.

Expressar o resultado em termos da massa total do planeta, *M*.

Problemas

Problema 4: $\mathcal{M}(r)$ é a massa acumulada até o raio r

a)
$$\rho = \frac{M}{\frac{4}{3}\pi R^3}$$
, $\mathcal{M}(r) = \int_{r' < r} \rho(r') d^3 \boldsymbol{r}' = \frac{M}{\frac{4}{3}\pi R^3} 4\pi \int_0^r dr' r'^2 = M \left(\frac{r}{R}\right)^3$

$$\boldsymbol{F}(r) = -\frac{G\mathcal{M}(r)m}{r^2} \hat{\boldsymbol{r}} = -\frac{GMmr}{R^3} \hat{\boldsymbol{r}}, \ \omega \approx \sqrt{\frac{GM}{R^3}} \text{ (força linear)}$$

$$\tau \approx 2\pi \sqrt{\frac{R^3}{GM}} \text{ (Terra: 84 min, Lua: 108 min, Júpiter: 177 min)}$$

b)
$$M = \frac{\rho_0}{R} \int_{r' < R} r' d^3 \mathbf{r}' = \frac{\rho_0}{R} 4\pi \int_0^R dr' r'^3 = \pi \rho_0 R^3 \rightarrow \rho_0 = \frac{M}{\pi R^3}$$

 $\mathcal{M}(r) = \int_{r' < r} \rho(r') d^3 \mathbf{r}' = \frac{M}{\pi R^4} 4\pi \int_0^r dr' r'^3 = M \left(\frac{r}{R}\right)^4$
 $\mathbf{F}(r) = -\frac{G\mathcal{M}(r)m}{r^2} \hat{\mathbf{r}} = -\frac{GMmr^2}{R^4} \hat{\mathbf{r}}$