4302305 - Lista de exercícios 2

Louis Bergamo Radial 8992822

6 de abril de 2024

Lema 1: Trajetória de um potencial central

Um sistema com massa reduzida μ submetido a um potencial central U=U(r) tem trajetória definida pela integração da relação

$$\frac{L}{r^2 \sqrt{2\mu \left(E - U(r) - \frac{L^2}{2\mu r^2}\right)}} \frac{\mathrm{d}r}{\mathrm{d}\theta} = \pm 1,\tag{1}$$

onde $L = \mu r^2 \dot{\theta}$ é o momento angular e E é a energia do sistema.

Demonstração. Segue da conservação do momento angular em sistemas com potencial central que

$$\frac{\mathrm{d}\theta}{\mathrm{d}t} = \frac{L}{\mu r^2},\tag{2}$$

ou então, ao multiplicar $\frac{\mathrm{d}t}{\mathrm{d}\theta}$ em ambos os lados da equação e utilizando a regra da cadeia,

$$\frac{\mathrm{d}t}{\mathrm{d}\theta} = \frac{\mu r^2}{L}.\tag{3}$$

Pela conservação da energia do sistema, temos

$$\frac{1}{2}\mu\left\langle\frac{\mathrm{d}\vec{r}}{\mathrm{d}t},\frac{\mathrm{d}\vec{r}}{\mathrm{d}t}\right\rangle + U(r) = E. \tag{4}$$

Em coordenadas polares, temos $\frac{\mathrm{d}\vec{e}_r}{\mathrm{d}t} = \frac{\mathrm{d}\theta}{\mathrm{d}t}\vec{e}_\theta$, portanto

$$\left\langle \frac{d\vec{r}}{dt}, \frac{d\vec{r}}{dt} \right\rangle = \left\langle \dot{r}\vec{e}_r + r\dot{\theta}\vec{e}_\theta, \dot{r}\vec{e}_r + r\dot{\theta}\vec{e}_\theta \right\rangle \tag{5}$$

$$=\dot{r}^2 + \left(r\dot{\theta}\right)^2\tag{6}$$

$$=\dot{r}^2 + r^2 \left(\frac{L}{\mu r^2}\right)^2\tag{7}$$

$$= \dot{r}^2 + \frac{L^2}{\mu^2 r^2}. (8)$$

Assim, a equação da energia do sistema pode ser escrita como

$$E = \frac{1}{2}\mu\dot{r}^2 + \frac{L^2}{2\mu r^2} + U(r). \tag{9}$$

Isolando \dot{r} , obtemos

$$\frac{\mathrm{d}r}{\mathrm{d}t} = \pm \sqrt{\frac{2}{\mu}} \sqrt{E - U(r) - \frac{L^2}{2\mu r^2}}.$$
 (10)

Multiplicando ambos os lados por $\frac{\mathrm{d}t}{\mathrm{d}\theta}$ e utilizando a regra da cadeia, obtemos

$$\frac{\mathrm{d}r}{\mathrm{d}\theta} = \pm \sqrt{\frac{2}{\mu}} \sqrt{E - U(r) - \frac{L^2}{2\mu r^2}} \frac{\mathrm{d}t}{\mathrm{d}\theta}$$
 (11)

$$= \pm \frac{r^2}{L} \sqrt{2\mu \left(E - U(r) - \frac{L^2}{2\mu r^2} \right)}.$$
 (12)

Dividindo ambos os lados pelo lado direito, obtemos a expressão dada no Lema 1.

Exercício 2

Considere um corpo submetido a um potencial central

$$U(r) = \frac{1}{2}\mu\omega^2 r^2.$$

(a) Descreva qualitativamente os movimentos possíveis.

Consideremos o potencial efetivo

$$U_{\rm ef}(r) = \frac{1}{2}\mu\omega^2 r^2 + \frac{L^2}{2\mu r^2}.$$
 (13)

Temos

$$\frac{dU_{\text{ef}}}{dr} = \mu \omega^2 r - \frac{L^2}{\mu r^3} \quad e \quad \frac{d^2 U_{\text{ef}}}{dr^2} = \mu \omega^2 + 3 \frac{L^2}{\mu r^4}.$$
 (14)

Notemos que $\frac{\mathrm{d} U_{\mathrm{ef}}}{\mathrm{d} r}=0$ apenas para $r=r_0\equiv\sqrt{\frac{L}{\mu\omega}}$, já que r>0. Ainda, temos

$$U_{\rm ef}(r_0) \equiv U_0 = L\omega \quad e \quad \left(\frac{\mathrm{d}^2 U_{\rm ef}}{\mathrm{d}r^2}\right)_{r=r_0} = 4\mu\omega^2 > 0, \tag{15}$$

isto é, o valor mínimo do potencial efetivo é U_0 , que ocorre em $r = r_0$.

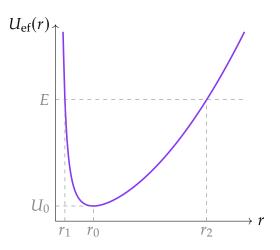


Figura 1: Potencial efetivo para o potencial central $U(r) = \frac{1}{2}\mu\omega^2 r^2$.

Substituindo $\mu = \frac{L}{\omega r_0^2}$ na expressão do potencial efetivo, podemos escrever

$$U_{\rm ef}(r) = \frac{U_0}{2} \left[\left(\frac{r}{r_0} \right)^2 + \left(\frac{r}{r_0} \right)^{-2} \right]. \tag{16}$$

Nesta forma é fácil ver que se $U_{\rm ef}(r_1)=U_{\rm ef}(r_2)$, então $r_1=r_2$ ou $r_1r_2=r_0^2$. Desta forma, dada uma energia $E\geq U_0$ do sistema, ou a trajetória é circular, no caso de $E=U_0$, ou o movimento é oscilatório entre os pontos de retorno r_1 e r_2 , que satisfazem a relação descrita anteriormente e são dados por

$$r_1 = r_0 \sqrt{\frac{E}{U_0} - \sqrt{\left(\frac{E}{U_0}\right)^2 - 1}} \quad \text{e} \quad r_2 = r_0 \sqrt{\frac{E}{U_0} + \sqrt{\left(\frac{E}{U_0}\right)^2 - 1}}.$$
 (17)

Assim, para órbitas não circulares sempre há dois pontos de retorno distintos, portanto o movimento é sempre oscilatório.

(b) Dada a energia do corpo E, obtenha a sua trajetória.

Pelo Lema 1, temos

$$\pm (\theta - \theta_i) = \frac{L}{\sqrt{\mu}} \int_{\theta_i}^{\theta} d\varphi \frac{1}{r^2 \sqrt{2E - U_0 \left[\left(\frac{r}{r_0} \right)^2 + \left(\frac{r}{r_0} \right)^{-2} \right]}} \frac{dr}{d\varphi'}, \tag{18}$$

para um ângulo inicial θ_i . Utilizando que $\frac{L}{\sqrt{\mu}} = r_0 \sqrt{U_0}$ e a substituição de variáveis $r = r(\varphi)$, obtemos

$$\pm (\theta - \theta_i) = \int_{r_i}^{r(\theta)} \frac{r_0 \, dR}{R^2} \sqrt{\frac{U_0}{2E - U_0 \left[\left(\frac{R}{r_0} \right)^2 + \left(\frac{R}{r_0} \right)^{-2} \right]}},$$
(19)

onde $r_i = r(\theta_i)$ Com a substituição de variáveis $\rho = \frac{r_0}{r}$, temos

$$\pm (\theta - \theta_i) = -\int_{\frac{r_0}{r_i}}^{\frac{r_0}{r(\theta)}} \frac{d\rho}{\sqrt{2\frac{E}{U_0} - \rho^2 - \rho^{-2}}}$$
(20)

$$= -\int_{\frac{r_0}{r_i}}^{\frac{r_0}{r(\theta)}} \frac{\rho \,\mathrm{d}\rho}{\sqrt{2\lambda\rho^2 - \rho^4 - 1}},\tag{21}$$

onde $\lambda = \frac{E}{U_0}$. Notando que

$$2\lambda \rho^2 - \rho^4 - 1 = \lambda^2 - 1 - (\rho^2 - \lambda)^2$$
(22)

$$= \left(\lambda^2 - 1\right) \left[1 - \left(\frac{\rho^2 - \lambda}{\sqrt{\lambda^2 - 1}}\right)^2 \right],\tag{23}$$

segue que

$$\pm (\theta - \theta_i) = -\int_{\frac{r_0}{r_i}}^{\frac{r_0}{r(\theta)}} \frac{\rho \,\mathrm{d}\rho}{\sqrt{\lambda^2 - 1}} \left[1 - \left(\frac{\rho^2 - \lambda}{\sqrt{\lambda^2 - 1}} \right)^2 \right]^{-\frac{1}{2}}.$$
 (24)

Com a substituição de variáveis $\xi = \frac{\rho^2 - \lambda}{\sqrt{\lambda^2 - 1}}$, obtemos

$$\pm 2(\theta - \theta_i) = -\int_{\xi\left(\frac{r_0}{r_i}\right)}^{\xi\left(\frac{r_0}{r(\theta)}\right)} \frac{d\psi}{\sqrt{1 - \psi^2}} = \arccos\left(\frac{\left(\frac{r_0}{r(\theta)}\right)^2 - \lambda}{\sqrt{\lambda^2 - 1}}\right) - \arccos\left(\frac{\left(\frac{r_0}{r_i}\right)^2 - \lambda}{\sqrt{\lambda^2 - 1}}\right). \tag{25}$$

Definimos

$$\phi = 2\theta_i \mp \arccos\left(\frac{\left(\frac{r_0}{r_i}\right)^2 - \lambda}{\sqrt{\lambda^2 - 1}}\right) \tag{26}$$

respeitando a escolha de sinal na equação anterior. Desse modo,

$$\cos(2\theta - \phi) = \frac{\left(\frac{r_0}{r(\theta)}\right)^2 - \lambda}{\sqrt{\lambda^2 - 1}}.$$
 (27)

Isolando $r(\theta)$, obtemos a equação da trajetória

$$r(\theta) = r_0 \left[\frac{E}{U_0} + \sqrt{\left(\frac{E}{U_0}\right)^2 - 1\cos(2\theta - \phi)} \right]^{-\frac{1}{2}}$$
(28)

$$= r_0 \sqrt{\frac{U_0}{E}} \left[1 + \sqrt{1 - \left(\frac{U_0}{E}\right)^2} \cos(2\theta - \phi) \right]^{-\frac{1}{2}}$$
 (29)

$$= \frac{L}{\sqrt{\mu E}} \left[1 + \sqrt{1 - \left(\frac{L\omega}{E}\right)^2} \cos\left(2\theta - \phi\right) \right]^{-\frac{1}{2}} \tag{30}$$

para este potencial central.

Exercício 3

Considere um corpo submetido a um potencial central

$$U(r) = -\frac{\alpha}{r} + \frac{\beta}{r^2}$$

onde α , β > 0.

(a) Existem órbitas circulares? Qual a condição para que isso ocorra? Consideremos o potencial efetivo

$$U_{\rm ef}(r) = -\frac{\alpha}{r} + \frac{\beta}{r^2} + \frac{L^2}{2\mu r^2}$$
 (31)

$$= -\alpha r^{-1} + \frac{2\mu\beta + L^2}{2\mu}r^{-2} \tag{32}$$

Temos

$$\frac{dU_{\text{ef}}}{dr} = \alpha r^{-2} - \frac{2\mu\beta + L^2}{\mu} r^{-3} \quad e \quad \frac{d^2U_{\text{ef}}}{dr^2} = -\alpha r^{-3} + 3\frac{2\beta\mu + L^2}{\mu} r^{-4}.$$
 (33)

Notemos que $\frac{dU_{ef}}{dr}=0$ apenas para $r=r_0\equiv\frac{2\beta\mu+L^2}{\mu\alpha}$. Ainda, temos

$$U_{\rm ef}(r_0) \equiv U_0 = -\frac{\alpha}{2r_0} \quad e \quad \left(\frac{d^2 U_{\rm ef}}{dr^2}\right)_{r=r_0} = \alpha r_0^3 > 0,$$
 (34)

isto é, o valor mínimo do potencial efetivo é U_0 , que ocorre em $r = r_0$.

Substituindo $\alpha r_0 = \frac{2\beta\mu + L^2}{\mu}$ na expressão do potencial efetivo, podemos escrever

$$U_{\rm ef}(r) = -\alpha r^{-1} + \frac{\alpha r_0}{2} r^{-2} \tag{35}$$

$$= -\frac{\alpha}{r_0} \left(\frac{r}{r_0}\right)^{-1} + \frac{\alpha r_0}{2r_0^2} \left(\frac{r}{r_0}\right)^{-2} \tag{36}$$

$$= U_0 \left[2 \left(\frac{r}{r_0} \right)^{-1} - \left(\frac{r}{r_0} \right)^{-2} \right]. \tag{37}$$



Figura 2: Potencial efetivo para o potencial central $U(r) = -\frac{\alpha}{r} + \frac{\beta}{r^2}$.

Se o sistema tiver energia total $E \ge U_0$, um ponto de retorno satisfaz

$$U_{\rm ef}(r) = E \implies \frac{\lambda r^2 - 2r_0 r + r_0^2}{r^2} = 0,$$
 (38)

com $\lambda = \frac{E}{U_0}$. Caso $\lambda = 0$, há apenas um ponto de retorno em $r = \frac{r_0}{2}$, de modo que a trajetória não é limitada. Caso $\lambda \neq 0$, temos

$$r = \frac{r_0}{1 \pm \epsilon'}\tag{39}$$

onde $\epsilon=\sqrt{1-\lambda}\neq 1$. No caso em que E<0, temos $1>\epsilon\geq 0$, portanto há dois pontos de retorno

$$r_1 = \frac{r_0}{1+\epsilon} \quad e \quad r_2 = \frac{r_0}{1-\epsilon'},\tag{40}$$

de modo que a trajetória é limitada, com o caso especial de $E = U_0$, em que a trajetória é circular $r_1 = r_2 = r_0$. No caso em que E > 0, temos $\epsilon > 1$, de modo que há apenas um ponto de retorno

$$r = \frac{r_0}{1 + \epsilon'} \tag{41}$$

uma vez que r > 0, portanto a trajetória não é limitada.

(b) Dada a energia do corpo E < 0, obtenha a sua trajetória.

Pelo Lema 1, temos

$$\pm d\theta = \frac{L}{\sqrt{2\mu}} \cdot \frac{dr}{r^2 \sqrt{E - 2U_0 \left(\frac{r}{r_0}\right)^{-1} + U_0 \left(\frac{r}{r_0}\right)^{-2}}}$$
(42)

$$= -\frac{L}{\sqrt{2\mu r_0^2}} \cdot \frac{d\rho}{\sqrt{E - 2U_0\rho + U_0\rho^2}}$$
 (43)

$$= -\frac{L}{\sqrt{\mu\alpha r_0}} \cdot \frac{\mathrm{d}\rho}{\sqrt{2\rho - \rho^2 - \lambda}} \tag{44}$$

onde $\rho = \frac{r_0}{r}$. Recordando que $\mu \alpha r_0 = 2\mu \beta + L^2$ e notando que

$$2\rho - \rho^2 - \lambda = \epsilon^2 - (\rho - 1)^2 \tag{45}$$

$$= \epsilon^2 \left[1 - \left(\frac{\rho - 1}{\epsilon} \right)^2 \right],\tag{46}$$

obtemos

$$\pm \sqrt{1 + \frac{2\mu\beta}{L^2}} \, d\theta = -\frac{d\rho}{\epsilon} \left[1 - \left(\frac{\rho - 1}{\epsilon} \right) \right]^{-\frac{1}{2}} \tag{47}$$

$$= -\frac{\mathrm{d}\xi}{\sqrt{1 - \xi^2}},\tag{48}$$

 $com \xi = \frac{\rho - 1}{\epsilon}.$

Integrando e fazendo as devidas substituições, segue que

$$\pm \sqrt{1 + \frac{2\mu\beta}{L^2}} \left(\theta - \theta_i\right) = \arccos\left(\frac{\frac{r_0}{r(\theta)} - 1}{\epsilon}\right) - \arccos\left(\frac{\frac{r_0}{r_i} - 1}{\epsilon}\right),\tag{49}$$

onde $r(\theta) = r_i$. Seja

$$\phi = \sqrt{1 + \frac{2\mu\beta}{L^2}} \theta_i \mp \arccos\left(\frac{\frac{r_0}{r_i} - 1}{\epsilon}\right),\tag{50}$$

respeitando a escolha de sinal na Equação (49), de modo que

$$\frac{\frac{r_0}{r(\theta)} - 1}{\epsilon} = \cos\left(\sqrt{1 + \frac{2\mu\beta}{L^2}}\theta - \phi\right). \tag{51}$$

Isolando $r(\theta)$, obtemos a trajetória

$$r(\theta) = \frac{r_0}{1 + \epsilon \cos\left(\sqrt{1 + \frac{2\mu\beta}{L^2}}\theta - \phi\right)}$$
 (52)

$$= \frac{\frac{2\beta\mu + L^2}{\mu\alpha}}{1 + \sqrt{1 + \frac{2E(2\beta\mu + L^2)}{\mu\alpha^2}}\cos\left(\sqrt{1 + \frac{2\mu\beta}{L^2}}\theta - \phi\right)}$$
(53)

para este potencial.

Exercício 4

No potencial do problema 3, considere que o termo r^{-2} é muito menor que o termo de Kepler. Mostre que a velocidade de precessão da órbita é

$$\dot{\Omega} = \frac{2\pi\mu\beta}{L^2T}$$

onde L é o momento angular e T o período. O termo extra na forma r^{-2} parece muito com a barreira centrífuga. Por que esse termo causa a precessão da órbita?

O teorema de Bertrand garante que os únicos potenciais centrais para os quais toda órbita limitada é fechada são os potenciais de Kepler e do oscilador harmônico radial

$$U_{\text{Kepler}}(r) = -\alpha r^{-1} \quad \text{e} \quad U_{\text{harmônico}} = \frac{1}{2}m\omega^2 r^2.$$
 (54)

Dessa forma, apesar do termo adicional em relação ao potencial de Kepler ser pequeno e do mesmo tipo de função da barreira centrífuga, não é necessário que uma órbita limitada seja fechada para este sistema.

Após um período, a coordenada radial deve retornar ao seu valor inicial. Neste caso, da Equação (49), devemos ter

$$\sqrt{1 + \frac{2\mu\beta}{L^2}} \left(\theta - \theta_i\right) = \pm 2\pi \implies \theta - \theta_i = \frac{\pm 2\pi}{\sqrt{1 + \frac{2\mu\beta}{L^2}}}.$$
 (55)

No caso em que $\sqrt{1+\frac{2\mu\beta}{L^2}}\in\mathbb{Q}$, a órbita para $U_0< E<0$ será fechada, visto que após um número inteiro de períodos a variação angular será um múltiplo inteiro de 2π , como garante a Equação (55). Em contrapartida, se $\sqrt{1+\frac{2\mu\beta}{L^2}}\notin\mathbb{Q}$, não existe um número inteiro de períodos que torna a variação angular num múltiplo inteiro de 2π , logo não existem dois instantes distintos em que os pares de coordenadas r e θ são os mesmos, isto é, a órbita não pode ser fechada.

Tornemos nossa atenção para o caso em que a órbita não pode ser fechada. Se a constante β é pequena, a variação entre o ângulo final e o ângulo inicial deve ser próxima de 2π , isto é,

$$\theta - \theta_i = \pm (2\pi - \dot{\Omega}T),\tag{56}$$

com $|\dot{\Omega}|T \ll 2\pi$, onde T é o período. Assim,

$$2\pi - \dot{\Omega}T = \frac{2\pi}{\sqrt{1 + \frac{2\mu\beta}{L^2}}} \implies \dot{\Omega} = \frac{2\pi}{T} \left(1 - \frac{1}{\sqrt{1 + \frac{2\mu\beta}{L^2}}} \right) \tag{57}$$

$$\implies \dot{\Omega} \simeq \frac{2\pi\mu\beta}{L^2T},\tag{58}$$

onde foi utilizada a aproximação

$$1 - \frac{1}{\sqrt{1 + \frac{2\mu\beta}{L^2}}} \simeq \frac{\mu\beta}{L^2} + O\left(\frac{\mu^2\beta^2}{L^4}\right). \tag{59}$$

Exercício 5

No problema de Kepler $U(r) = -\frac{\alpha}{r}$ com $\alpha > 0$, obtenha as soluções com energia positiva. O potencial efetivo no problema de Kepler é dado por

$$U_{\rm ef}(r) = -\frac{\alpha}{r} + \frac{L^2}{2\mu r^2}.$$

Podemos obter o ponto r_0 que minimiza o potencial efetivo tomando $\beta=0$ nos resultados do exercício 3, então definimos

$$r_0 = \frac{L^2}{\mu \alpha} \quad e \quad U_0 = -\frac{\alpha}{2r_0}$$

de modo que o potencial efetivo pode ser escrito como

$$U_{\rm ef}(r) = U_0 \left[2 \left(\frac{r}{r_0} \right)^{-1} - \left(\frac{r}{r_0} \right)^{-2} \right],$$

como antes. Desse modo, a trajetória é dada por

$$r(\theta) = \frac{r_0}{1 + \epsilon \cos(\theta - \phi)},$$

onde $\epsilon = \sqrt{1 - \frac{E}{U_0}}$, repetindo os argumentos do exercício anterior.

Para simplificar, tomamos ϕ = 0. Para energias positivas temos ϵ > 1, portanto

$$(1 + \epsilon \cos \theta)r = r_0 \implies r = r_0 - \epsilon x$$

$$\implies x^2 + y^2 = r_0^2 + \epsilon^2 x^2 - 2r_0 \epsilon x$$

$$\implies \left(\frac{y}{r_0}\right)^2 = 1 + (\epsilon^2 - 1) \left(\frac{x}{r_0}\right)^2 - 2\epsilon \frac{x}{r_0}$$

$$\implies \left(\frac{y}{r_0 \sqrt{\epsilon^2 - 1}}\right)^2 = \frac{1}{\epsilon^2 - 1} + \left(\frac{x}{r_0}\right)^2 - 2\frac{\epsilon}{\epsilon^2 - 1} \frac{x}{r_0}$$

$$\implies \frac{1}{(\epsilon^2 - 1)^2} + \left(\frac{y}{r_0 \sqrt{\epsilon^2 - 1}}\right)^2 = \left(\frac{x}{r_0} - \frac{\epsilon}{\epsilon^2 - 1}\right)^2$$

$$\implies \left(\frac{(\epsilon^2 - 1)x}{r_0} - \epsilon\right)^2 - \left(\frac{y\sqrt{\epsilon^2 - 1}}{r_0}\right)^2 = 1$$

$$\implies \left(\frac{x - \frac{\epsilon r_0}{\epsilon^2 - 1}}{\frac{r_0}{\epsilon^2 - 1}}\right)^2 - \left(\frac{y}{\frac{r_0}{\sqrt{\epsilon^2 - 1}}}\right)^2 = 1.$$

Assim, para E > 0, a trajetória descreve uma hipérbole.

Exercício 6

Obtenha a equação da trajetória de soluções com energia negativa para uma partícula de massa m na presença do potencial central $U(r) = -\frac{\alpha}{r^2}$.

O potencial efetivo para este sistema é

$$U_{\rm ef}(r) = -\frac{\alpha}{r^2} + \frac{L^2}{2ur^2}$$