

Resolução – Lista 3 (Física I – 4302111)

Isabella B. – 11810773

Questão 1

Um jogador de futebol inexperiente chuta um pênalti a 9 m do gol, levantando a bola com velocidade inicial de 15 m/s. A altura da trave é de 2,4 m. Calcule:

- a que distância máxima da trave, através do gol, um apanhador de bola pode ficar agachado;
- a que distância mínima devem ficar os espectadores, para que não corram risco nenhum de levar uma bolada.

Resolução:

Montando o diagrama para a situação apresentada, temos

$$v_{0x} = v_0 \cos \theta$$

$$v_{0y} = v_0 \sin \theta$$

sendo, respectivamente, as velocidades iniciais em x e y .

Supondo que o jogador levantou a bola à altura da trave, temos, por Torricelli

$$0^2 = v_{0y}^2 - 2g \cdot 2,4$$

$$(v_0 \sin \theta)^2 = 4,8g$$

$$|v_0 \sin \theta| = |\sqrt{4,8g}|$$

assumindo $v_0 \sin \theta > 0$

$$\sin \theta = \frac{\sqrt{4,8g}}{v_0}$$

$$\theta = \arcsin \left(\frac{\sqrt{4,8g}}{v_0} \right) = 27,22^\circ$$

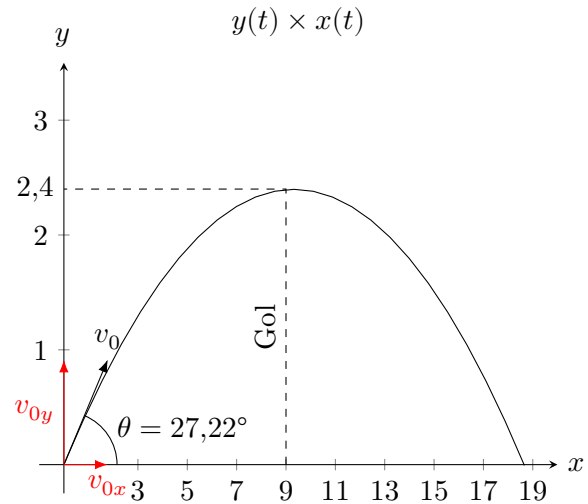
Integrando a aceleração da gravidade com respeito ao tempo, temos que:

$$\int -g dt = v_y$$

fazendo $v_y = 0$ encontramos o tempo de subida, t_s

$$-g t_s + v_{0y} = 0$$

$$t_s = \frac{v_{0y}}{g}$$



Sendo $v_x(t)$ constante no tempo, temos:

$$v_x(t) = v_{0x} \Rightarrow$$

$$\int v_x(t) dt = \int v_{0x} dt \Rightarrow$$

$$x(t) = v_{0x}t + x_0 \xrightarrow{0}$$

para $t = 2t_s$ teremos o tempo de queda, dada a simetria da parábola

$$\begin{aligned} x(2t_s) &= v_0 \cos \theta \cdot 2 \left(\frac{v_{0y}}{g} \right) \\ &= v_0 \cdot 2 \cos \theta \left(\frac{v_0 \sin \theta}{g} \right) \\ &= \frac{v_0^2 \cdot 2 \sin \theta \cos \theta}{g} \\ &= \frac{v_0^2 \sin 2\theta}{g} \end{aligned}$$

substituindo os valores

$$= \frac{15^2 \sin 2 \cdot 27,22^\circ}{9,81} \approx 18,66 \text{ m}$$

Questão 2

Um canhão lança um projétil por cima de uma montanha de altura h , de forma a passar quase tangenciando o cume C no ponto mais alto de sua trajetória. A distância horizontal entre o canhão e o cume é R . Atrás da montanha há uma depressão de profundidade d (Fig. 1).

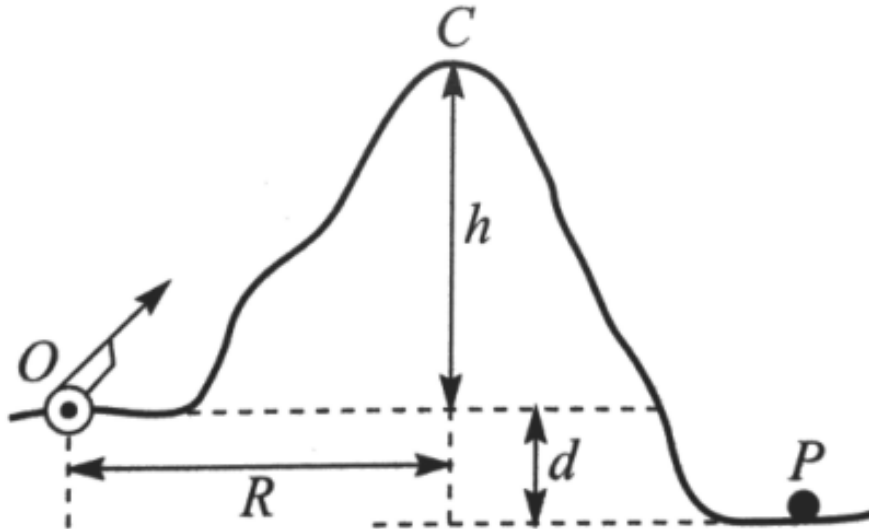


Figura 1: Canhão lançando um projétil por cima de uma montanha

Determine a distância horizontal entre o ponto de lançamento O e o ponto P onde o projétil atinge o solo, em função de R , d e h .

Resolução:

Consideramos a origem o ponto O de lançamento do projétil, onde posicionaremos um eixo de coordenadas com os eixos y orientado para cima e x para a direita.

Sendo o movimento parabólico uma função quadrática da forma

$$y(x) = ax^2 + bx + c$$

onde y é o deslocamento vertical e x é o deslocamento horizontal, derivando ambos os lados, temos

$$\begin{aligned}(y(x))' &= (ax^2 + bx + c)' \\ v_y(x) &= 2ax + b\end{aligned}$$

onde v_y é a projeção da velocidade no eixo y .

Seja v_{0y} a velocidade inicial projetada no eixo y , montando dois sistemas com os valores conhecidos para $v(x)$ e $y(x)$, respectivamente, temos

$$\begin{cases} v_y(0) = b = v_{0y} \\ v_y(R) = 0 \implies 2aR + v_{0y} = 0 \implies a = -\frac{v_{0y}}{2R} \\ y(0) = 0 \implies c = 0 \\ y(R) = h \implies -\frac{v_{0y}}{2R} R^2 + v_{0y} R = h \end{cases}$$

Resolvendo a última equação para v_{0y} , temos

$$\begin{aligned} -\frac{v_{0y}}{2} R + v_{0y} R &= h \\ \frac{v_{0y}}{2} R &= h \\ v_{0y} &= \frac{2h}{R} \end{aligned}$$

Portanto, $y(x) = -\frac{v_{0y}}{2R}x^2 + v_{0y}x \Rightarrow y(x) = -\frac{h}{R^2}x^2 + 2\frac{h}{R}x$.

Resolvendo para $y(x) = -d$, temos

$$\begin{aligned} -\frac{h}{R^2}x^2 + 2\frac{h}{R}x &= -d \\ -\frac{h}{R^2}x^2 + 2\frac{h}{R}x + d &= 0 \end{aligned}$$

por Bháskara

como $x > 0$

$$\begin{aligned} \Delta &= \left(2\frac{h}{R}\right)^2 - 4\left(-\frac{h}{R^2}\right)d \\ &= \frac{4}{R^2}h^2 + \frac{4}{R^2}h \cdot d \\ &= \frac{4}{R^2}(h^2 + h \cdot d) \\ x &= \frac{-\frac{2h}{R} \pm \sqrt{\frac{4}{R^2}(h^2 + h \cdot d)}}{2\left(-\frac{h}{R^2}\right)} \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} x &= \frac{\frac{2}{R}h + \frac{2}{R}\sqrt{h^2 + h \cdot d}}{\frac{2}{R} \cdot \frac{h}{R}} \\ &= \frac{R}{h} \left(h + \sqrt{h^2(1 + d/h)} \right) \\ &= R \left(1 + \sqrt{1 + \frac{d}{h}} \right) \end{aligned}$$

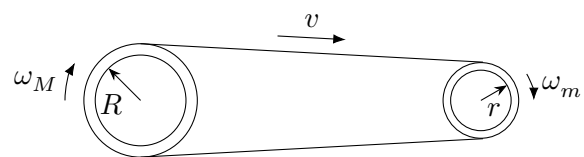
Questão 3

Uma roda maior, de 30 cm de raio, transmite seu movimento à uma menor, de 20 cm de raio, através de uma correia sem fim C , que permanece sempre bem esticada e sem deslizamento. A roda maior, partindo do repouso com aceleração angular uniforme, leva 1 min para atingir sua velocidade de regime permanente, e efetua um total de 540 rotações durante esse intervalo. Calcule a velocidade angular da roda menor e a velocidade linear da correia uma vez atingido o regime permanente.

Resolução:

Sendo v a velocidade linear, ω a velocidade angular, α a aceleração e θ uma posição angular¹ ($\theta = \theta + n\pi$, $n \in \mathbb{Z}$). Denotaremos pelo índice m as quantidades referentes à roda de raio menor, e usaremos M para as quantidades relativas à roda maior (por ex.: v_m é a velocidade linear da roda menor, e v_M é da roda maior). Sejam r e R os raios das rodas menor e maior, respectivamente.

Primeiro, devemos encontrar a velocidade angular da roda maior, ω_M . Para isso, basta integrarmos sua



aceleração α_M (e depois a velocidade) para o intervalo de 0 s à 60 s e igualarmos ao deslocamento:

$$\begin{aligned}\int_0^{60} \left[\int \alpha_M dt \right] dt &= 540 \cdot 2\pi \\ \int_0^{60} \alpha_M t dt &= 1080\pi \\ \frac{1}{2} \alpha_M t^2 \Big|_0^{60} &= 1080\pi \\ \frac{1}{2} \alpha_M \cdot 60^2 &= 1080\pi \\ \alpha_M &= \frac{2160}{3600} \pi = 0,6\pi \text{ rad/s}^2\end{aligned}$$

E, portanto, $\omega_M = 0,6\pi \cdot 60 = 36 \text{ rad/s}$. Sendo a velocidade linear das correias igual, temos

$$\begin{aligned}v_m &= v_M \\ \omega_m r &= \omega_M R \\ \omega_m &= \frac{R}{r} \omega_M \\ \omega_m &= \frac{30}{20} 36\pi = 54\pi \text{ rad/s}\end{aligned}$$

Logo, $v_m = 54\pi \cdot 0,2 = 10,8 \text{ m/s} = v_M = v$.

Questão 4

Uma roda partindo do repouso é acelerada de tal forma que sua velocidade angular aumenta uniformemente para 180 rpm em 3 min. Depois de girar com essa velocidade por algum tempo, a roda é freada com desaceleração angular uniforme, levando 4 min para parar. O número total de rotações é 1080. Quanto tempo, ao todo, a roda ficou girando?

Resolução:

Sendo a aceleração α e a desaceleração β , encontramos a aceleração α fazendo:

$$\alpha \cdot 3 = 180 \implies \alpha = 60 \text{ rpm/min}$$

E a desaceleração β por:

$$180 - \beta \cdot 4 = 0 \implies \beta = 45 \text{ rpm/min}$$

Sendo a velocidade angular da roda

$$\omega(t) = \begin{cases} \int_0^t 60 d\tau & \text{para } 0 \leq t < 3 \text{ min} \\ 180 & \text{para } 3 \text{ min} \leq t < t_c \\ 180 + \int_{t_c}^t -45 d\tau & \text{para } t_c \leq t < t_c + 4 \text{ min} \end{cases}$$

onde t_c é o tempo total em que a roda permanece em velocidade constante.

¹ Ambos problemas de movimento circular nessa lista não lidam com posições absolutas, somente deslocamentos e, portanto, só nos importamos com os $\Delta\theta$.

Temos que o deslocamento total será igual à integral da velocidade, com cada parcela tomada a parte:

$$\int_0^3 \left[\int_0^t 60 \, d\tau \right] dt + \int_3^{t_c} 180 \, dt + \int_{t_c}^{t_c+4} 180 + \left[\int_{t_c}^t -45 \, d\tau \right] dt = 1080$$

$$\int_0^3 60t \, dt + 180t \Big|_3^{t_c} + \int_{t_c}^{t_c+4} 180 - 45(t - t_c) \, du = 1080$$

tomando $u = t - t_c \Rightarrow du = dt$ na integral da direita, temos

$$\frac{1}{2} 60 t^2 \Big|_0^3 + 180(t_c - 3) + \int_0^4 180 - 45u \, du = 1080$$

$$30 \cdot 3^2 + 180t_c - 540 + \left(180u - \frac{1}{2} 45 u^2 \right) \Big|_0^4 = 1080$$

$$180t_c - 270 + 180 \cdot 4 - \frac{1}{2} 45 \cdot 4^2 = 1080$$

$$t_c = \frac{990}{180} = 5,5 \, \text{s}$$

E, portanto, o tempo total de rotação é $5,5 + 4 = 9,5 \, \text{min}$.

Questão 5

Um bombardeiro, a 300 m de altitude, voando a 180 km/h, mergulha segundo um ângulo de 30° com a horizontal, em perseguição a um carro que viaja a 90 km/h. A que distância horizontal do carro deve ser lançada uma bomba para que acerte o alvo?

Resolução:

Posicionamos nosso eixo de coordenadas com origem na intercessão da posição inicial do avião (na vertical), e da posição do carro (na horizontal), com o eixo y positivo para cima e o eixo x positivo para a direção do carro (direita).

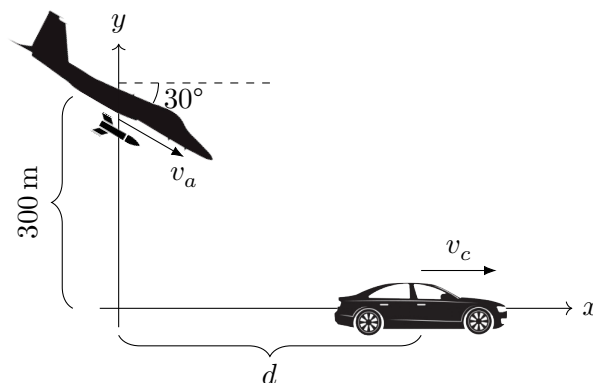
Assumindo que o bombardeiro mergulha e solta a bomba em $t = 0$, podemos calcular o tempo de queda da bomba t_q , e a partir deste, encontrar a distância desejada d .

Sendo a velocidade da bomba v_b , a velocidade do avião v_a , a velocidade do carro v_c e a altura inicial do bombardeiro h , a bomba terá equações de movimento:

$$x_b(t) = \int_0^t v_{ax} \, d\tau, \quad (5.1)$$

$$y_b(t) = h + \int_0^t -v_{ay} + \left[\int_0^\tau -g \, dt' \right] d\tau \quad (5.2)$$

onde 5.1 descreve sua posição no eixo x e 5.2 descreve sua posição no eixo y , e $v_{ax} = v_a \cos 30^\circ$, $v_{ay} = v_a \sin 30^\circ$ são as componentes horizontal e vertical velocidade do avião, respectivamente.



Resolvendo para $y_b(t) = 0$, temos:

$$\begin{aligned} h + \int_0^t -v_{ay} - g \tau' \Big|_0^\tau d\tau &= 0 \\ h + \int_0^t -v_{ay} - g \tau d\tau &= 0 \\ h + \left(-v_{ay} \tau - \frac{1}{2} g \tau^2 \right) \Big|_0^t &= 0 \\ h - v_{ay} t - \frac{g}{2} t^2 &= 0 \end{aligned}$$

Sendo ² as raízes da parábola simétricas em relação à seu valor extremo (um máximo, no caso particular), temos:

$$\left(h - v_{ay} t - \frac{g}{2} t^2 \right)' = 0 \implies -v_{ay} - g t_{max} = 0 \implies t_{max} = \frac{-v_{ay}}{g}$$

Sendo $y_b(t)$ um polinômio de segundo grau no formato $ax^2 + bx + c$, com fatoração equivalente $(x - r_1)(x - r_2)$, temos $c = -h/2g$. Escrevendo as raízes na forma $t_{max} + d_r$ e $t_{max} - d_r$ s, temos que $-2h/g$ atende a igualdade

$$(t_{max} + d_r)(t_{max} - d_r) = -\frac{2h}{g} \implies \left(\frac{-v_{ay}}{g} \right)^2 - d_r^2 = -\frac{2h}{g} \implies d_r = \sqrt{\left(\frac{v_{ay}}{g} \right)^2 + \frac{2h}{g}}$$

Portanto, as raízes da função são

$$t_{max} \pm d_r = \frac{-v_{ay}}{g} \pm \sqrt{\left(\frac{v_{ay}}{g} \right)^2 + \frac{2h}{g}}$$

E a bomba intercepta o carro com tempo mínimo igual a menor raiz positiva raiz $(t_{max} + d_r)$. Sendo

$x_c(t) = d + \int_0^t v_c d\tau$ a posição do carro, resolvendo $x_b(t) = x_c(t)$, temos:

$$\begin{aligned} x_b(t) &= x_c(t) \\ v_{ax} t &= d + v_c t \end{aligned}$$

isolando d e tomando $t = t_{max} + d_r$, temos

$$\begin{aligned} d &= (t_{max} + d_r) (v_{ax} - v_c) \\ &= \left(\frac{-v_a \sin 30^\circ}{g} + \sqrt{\left(\frac{v_a \cdot \sin 30^\circ}{g} \right)^2 + \frac{2h}{g}} \right) (v_a \cos 30^\circ - v_c) \\ &= \left(\frac{-50 \cdot 0,5}{9,81} + \sqrt{\left(\frac{50 \cdot 0,5}{9,81} \right)^2 + \frac{2 \cdot 300}{9,81}} \right) \left(50 \frac{\sqrt{3}}{2} - 25 \right) \quad \text{assumindo } g = 9,81 \text{ m/s}^2 \\ d &= 50 \left(\frac{-25 + \sqrt{(25^2 + 5886)}}{9,81} \right) (\sqrt{3} - 1) \approx 155,123 \text{ m} \end{aligned}$$

²Caso tenha dificuldades em entender esse método, [esse vídeo](#) explica bem. Alternativamente, faça por Bháskara.

Questão 6

Um rio de 1 km de largura tem uma correnteza de velocidade 1,5 km/h. Um homem atravessa o rio de barco, remando a uma velocidade de 2,5 km/h em relação à água.

- (a) Qual o tempo mínimo que leva para atravessar o rio? Onde desembarca nesse caso?

Resolução:

O tempo mínimo ocorre quando o homem viaja com velocidade v_b perpendicular à margem do rio e, portanto, leva $t = \frac{1}{2,5} = 0,4$ h. Nesse tempo, a corrente do rio o carrega por $d = 0,4 \cdot 1,5 = 0,6$ km.

- (b) Suponha agora que o homem quer chegar a um ponto diametralmente oposto na outra margem, e tem duas opções: remar de forma a atingi-lo diretamente, ou remar numa direção perpendicular à margem, sendo arrastado pela correnteza até além do ponto onde quer chegar, e depois caminhar de volta até lá. Se ele caminha a 6 km/h, qual das duas opções é mais vantajosa, e quanto tempo leva?

Resolução:

Pela primeira opção, o homem vai ter q se locomover de tal forma a ter uma velocidade v'_b que forma um ângulo θ com a correnteza.

Temos, então

$$v'_{b\parallel} = v_b \cos(\theta) = v_c \implies \cos \theta = \frac{1,5}{2,5} = 0,6$$

Pela relação fundamental da trigonometria, $\sin \theta = \sqrt{1 - \cos^2 \theta} = 0,8$, e daí tiramos

$$t_1 = \frac{1}{v'_{b\perp}} = \frac{1}{v_b \sin \theta} = \frac{1}{2,5 \cdot 0,8} = 0,5 \text{ h}$$

Como o tempo total t_2 na situação dois será dado pelo tempo mínimo (encontrado no item anterior) somado do tempo para o homem andar 0,6 m, temos

$$t_t = 0,4 + \frac{0,6}{6} = 0,5 \text{ h}$$

E, portanto, ambas opções levam ao mesmo tempo gasto.

Questão 7

As 8 h da manhã, um navio sai do porto de Ilhéus, rumando para 45°SO, à velocidade de 16 nós (1 nó = 1 milha marítima por = 1852 m/h). À mesma hora, outro navio está 45° NO de Ilhéus, a 40 milhas marítimas de distância, rumando em direção a Ilhéus, a uma velocidade de 12 nós. A que hora os dois navios passam à distância mínima um do outro? Qual é essa distância?

Resolução:

Sendo o ângulo entre os navios de 90° , podemos fixar nosso referencial com origem no porto, \hat{i} no sentido do navio saindo de Ilhéus e \hat{j} no sentido do navio indo para Ilhéus, o que nos dá as seguintes equações de movimento:

$$\begin{aligned}\mathbf{r}_s &= 16t\hat{i} \\ \mathbf{r}_i &= 40 - 12t\hat{j}\end{aligned}$$

Sendo a distância entre eles dada por

$$d = \sqrt{|\mathbf{r}_s|^2 + |\mathbf{r}_i|^2} \quad (7.1)$$

podemos derivar 7.1 e igualar a zero para encontrar o ponto extremo desejado.

$$\begin{aligned}\frac{d}{dt}[d] &= \left(\sqrt{|\mathbf{r}_s|^2 + |\mathbf{r}_i|^2}\right)' = \left(\sqrt{(16t)^2 + (40 - 12t)^2}\right)' \\ &= \left(\sqrt{256t^2 + 1600 - 960t + 144t^2}\right)' = \left(4\sqrt{5}\sqrt{20 - 12t + 5t^2}\right)' \\ &= 4\sqrt{5}u' \left(u^{1/2}\right)' \quad \text{onde } u = 20 - 12t + 5t^2 \\ &= 4\sqrt{5}(-12 + 2 \cdot 5t) \left(\frac{1}{2}(20 - 12t + 5t^2)^{-1/2}\right) \\ &= 4\sqrt{5}(-6 + 5t)(20 - 12t + 5t^2)^{-1/2} \stackrel{!}{=} 0\end{aligned}$$

Portanto, ou $-6 + 5t = 0 \implies t = 1,2$ ou, $(20 - 12t + 5t^2)^{-1/2} = 0$ (o que é impossível).

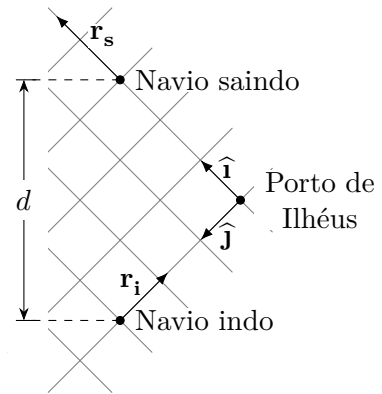
Para conferir o resultado $t = 1,2$ h, devemos tomar a segunda derivada de 7.1, portanto

$$\begin{aligned}\frac{d^2}{dt^2}[d] &= \frac{d}{dt} \left(\frac{d}{dt}[d] \right) = \left(4\sqrt{5}(-6 + 5t)(20 - 12t + 5t^2)^{-1/2} \right)' \\ &= 4\sqrt{5} \left((-6 + 5t)'(20 - 12t + 5t^2)^{-1/2} + (-6 + 5t) \left((20 - 12t + 5t^2)^{-1/2} \right)' \right) \\ &= 4\sqrt{5} \left(5(20 - 12t + 5t^2)^{-1/2} + (-6 + 5t)u' \left(u^{-1/2}\right)' \right) \quad \text{onde } u = 20 - 12t + 5t^2 \\ &= 4\sqrt{5} \left(5(20 - 12t + 5t^2)^{-1/2} + (-6 + 5t)(-12 + 2 \cdot 5t) \left(-\frac{1}{2}(20 - 12t + 5t^2)^{-3/2} \right) \right) \\ &= 4\sqrt{5} \left(5(20 - 12t + 5t^2)^{-1/2} - (-6 + 5t)^2(20 - 12t + 5t^2)^{-3/2} \right)\end{aligned}$$

substituindo $t = 6/5$, temos

$$\begin{aligned}\frac{d^2}{dt^2}[d] \left(t = \frac{6}{5} \right) &= 4\sqrt{5} \left(5 \left(20 - 12\frac{6}{5} + 5 \left(\frac{6}{5} \right)^2 \right)^{-1/2} - \left(-6 + 5\frac{6}{5} \right)^2 \left(20 - 12\frac{6}{5} + 5 \left(\frac{6}{5} \right)^2 \right)^{-3/2} \right) \\ &= 20\sqrt{5} \left(20 - \frac{72}{5} + \frac{36}{5} \right)^{-1/2} = 100\sqrt{5} \left(\frac{100 - 36}{5} \right)^{-1/2} \\ &= 20\sqrt{5} \frac{\sqrt{5}}{8} = 12,5\end{aligned}$$

Como $\frac{d^2}{dt^2}[d] (6/5) > 0$, $t = 1,2$ h é tempo mínimo.



A distância entre os navios nesse momento é de

$$d\left(\frac{6}{5}\right) = 4\sqrt{100 - 60\frac{6}{5} + 25\left(\frac{6}{5}\right)^2} = 4\sqrt{100 - 72 + 36} = 4\sqrt{64} = 32 \text{ milhas marítimas}$$

Questão 8

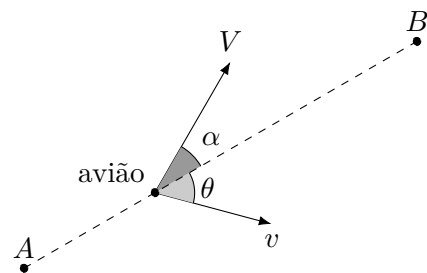
A distância entre as cidades A e B é ℓ . Um avião faz uma viagem de ida e volta entre A e B , voando em linha reta, com velocidade V em relação ao ar.

- (a) Calcule o tempo total de voo, se o vento sopra com velocidade v , numa direção que forma um ângulo θ com a direção AB . Este tempo depende do sentido em que o vento sopra?

Resolução:

Sejam θ e α os ângulos formados entre as velocidades v do vento e V do avião com a reta que liga A e B (como ilustrado ao lado). Para o avião se locomover numa reta, devemos ter

$$V \sin \alpha = v \sin \theta \quad (8.1)$$



De tal forma que o tempo de voo da ida será dado por

$$t_{\text{ida}} = \frac{\ell}{V \cos \alpha + v \cos \theta}$$

e o tempo de voo da volta, por

$$t_{\text{volta}} = \frac{\ell}{V \cos \alpha - v \cos \theta}$$

Somando-os, temos:

$$\begin{aligned} t_{\text{total}} &= t_{\text{ida}} + t_{\text{volta}} \\ &= \frac{\ell}{V \cos \alpha + v \cos \theta} + \frac{\ell}{V \cos \alpha - v \cos \theta} \\ &= \frac{\ell (V \cos \alpha - v \cos \theta) + \ell (V \cos \alpha + v \cos \theta)}{(V \cos \alpha + v \cos \theta)(V \cos \alpha - v \cos \theta)} \\ &= \frac{\ell (V \cos \alpha - v \cos \theta + V \cos \alpha + v \cos \theta)}{(V \cos \alpha)^2 - (v \cos \theta)^2} \\ t_{\text{total}} &= \frac{2\ell V \cos \alpha}{(V \cos \alpha)^2 - (v \cos \theta)^2} \quad (8.2) \end{aligned}$$

Retomando 8.1,

$$V \sin \alpha = v \sin \theta \implies \sin \alpha = \frac{v}{V} \sin \theta \quad (8.3)$$

pela relação fundamental, temos

$$\cos^2 \alpha = 1 - \sin^2 \alpha \implies \cos \alpha = \sqrt{1 - \left(\frac{v}{V} \sin \theta\right)^2}$$

substituindo em 8.2

$$\begin{aligned}
 t_{\text{total}} &= \frac{2\ell V \sqrt{1 - \left(\frac{v}{V} \sin \theta\right)^2}}{\left(V \sqrt{1 - \left(\frac{v}{V} \sin \theta\right)^2}\right)^2 - (v \cos \theta)^2} \\
 &= 2\ell V \frac{\sqrt{1 - \left(\frac{v}{V} \sin \theta\right)^2}}{V^2 - v^2 \sin^2 \theta - v^2 \cos^2 \theta} \\
 &= 2\ell V \frac{\sqrt{1 - \left(\frac{v}{V} \sin \theta\right)^2}}{V^2 - v^2 (\sin^2 \theta + \cos^2 \theta)} \cdot \frac{V^2}{V^2} \\
 &= \frac{2\ell V}{V^2} \cdot \frac{\sqrt{1 - \left(\frac{v}{V} \sin \theta\right)^2}}{\frac{V^2 - v^2}{V^2}} \\
 t_{\text{total}} &= \frac{2\ell}{V} \cdot \frac{\sqrt{1 - \left(\frac{v}{V} \sin \theta\right)^2}}{1 - v^2/V^2} \quad (8.4)
 \end{aligned}$$

Suponhamos uma alteração do ângulo θ para $\pi - \theta$ — o que inverte sua contribuição para a componente da velocidade do avião que é paralela à trajetória, porém deixa a componente perpendicular inalterada.

Isso faz com que os tempos de ida e volta se invertam, porém, como o tempo final é sua soma (e a soma é comutativa), não há alteração no tempo.

(b) Mostre que a viagem de ida e volta só é possível se $v < V$, e calcule a relação entre o tempo de voo t_{\parallel} quando o vento sopra na direção de AB e o tempo t_{\perp} quando sopra na direção perpendicular (este resultado é relevante na discussão da famosa experiência de Michelson e Morley para medir a velocidade da luz em relação ao éter);

Resolução:

Caso $v \geq V$, por mais que o vento sopra na direção AB , ele sempre estará contra o sentido do avião em algum dos dois trechos e, portanto, o avião não conseguirá completar a viagem inteira.

Tomando dois os dois casos particulares t_{\parallel} e t_{\perp} de 8.4, temos:

$$\begin{aligned}
 \frac{t_{\parallel}}{t_{\perp}} &= \frac{\frac{2\ell}{V} \cdot \frac{\sqrt{1 - \left(\frac{v}{V} \sin 0^\circ\right)^2}}{1 - v^2/V^2}}{\frac{2\ell}{V} \cdot \frac{\sqrt{1 - \left(\frac{v}{V} \sin 90^\circ\right)^2}}{1 - v^2/V^2}} \\
 &= \frac{1}{\sqrt{1 - v^2/V^2}} = \frac{\sqrt{1 - v^2/V^2}}{1 - v^2/V^2}
 \end{aligned}$$

(c) Mostre que, qualquer que seja sua direção, o vento sempre prolonga a duração da viagem de ida e volta.

Resolução:

Suponhamos uma viagem onde não há vento. Portanto, o tempo total será $t_{wl} = 2\ell/V$.

Sabendo que, para $0 \leq \theta \leq \pi/2$, temos

$$0 \leq \sin \theta \leq 1$$

assumindo $v \neq 0, \sin \theta \neq 0$ e tomando $v < V \neq 0$

$$\begin{aligned} 0 < v \sin \theta \leq v < V &\Rightarrow \\ 0 < \frac{v}{V} \sin \theta \leq \frac{v}{V} < 1 &\Rightarrow \\ 0 < \left(\frac{v}{V} \sin \theta \right)^2 \leq \left(\frac{v}{V} \right)^2 < 1 &\Rightarrow \\ 1 > 1 - \left(\frac{v}{V} \sin \theta \right)^2 \geq 1 - \left(\frac{v}{V} \right)^2 > 0 &\Rightarrow \\ 1 > \sqrt{1 - \left(\frac{v}{V} \sin \theta \right)^2} > 1 - \left(\frac{v}{V} \sin \theta \right)^2 \geq 1 - \left(\frac{v}{V} \right)^2 > 0 &\Rightarrow \\ \frac{\sqrt{1 - \left(\frac{v}{V} \sin \theta \right)^2}}{1 - v^2/V^2} > 1 \end{aligned}$$

Portanto, de 8.4, temos que o tempo total de viagem com vento é

$$t_{\text{total}} = \frac{2\ell}{V} \cdot \frac{\sqrt{1 - \left(\frac{v}{V} \sin \theta \right)^2}}{1 - v^2/V^2} = t_{wl} \cdot \frac{\sqrt{1 - \left(\frac{v}{V} \sin \theta \right)^2}}{1 - v^2/V^2} > t_{wl}$$

Questão 9

A ionosfera é uma região de gás eletricamente neutro, composto de elétrons carregados negativamente e íons carregados positivamente, que circunda a Terra na altura de 200 km do solo. Se uma onda de rádio passa através da ionosfera o seu campo elétrico $\mathbf{E} = \mathbf{E}_0 \sin \omega t$ (ω é a frequência de oscilação da onda dada em radianos por segundo) acelera as partículas carregadas nessa região. Para um elétron de carga $-e$ e massa m essa aceleração é

$$\mathbf{a} = -\frac{e}{m} \mathbf{E} = -\frac{e}{m} \mathbf{E}_0 \sin \omega t,$$

onde \mathbf{E}_0 é um vetor constante. Escolha os eixos de coordenadas de forma conveniente e calcule

(a) a velocidade do elétron em função do tempo, admitindo que ele parta do repouso;

Resolução:

Sendo \mathbf{E}_0 constante, podemos encontrar a velocidade do elétron em função do tempo integrando a aceleração, portanto

$$\mathbf{v}(t) = \int \mathbf{a}(t) dt = \int -\frac{e}{m} \mathbf{E}_0 \sin \omega t dt$$

fazendo $u = \omega t \Rightarrow du = \omega dt$, temos

$$\begin{aligned} &= -\frac{e}{m} \mathbf{E}_0 \int \frac{1}{\omega} \sin u \, du \\ &= -\frac{e}{m\omega} \mathbf{E}_0 (-\cos \omega t) + C \\ \mathbf{v}(t) &= \frac{e}{m\omega} \mathbf{E}_0 \cos \omega t + C \end{aligned}$$

Como, para $t = 0$, $\mathbf{v}(t) = \mathbf{0}$, temos:

$$\mathbf{v}(0) = \frac{e}{m\omega} \mathbf{E}_0 \cos \omega \cdot 0 + C = \mathbf{0} \Rightarrow C = -\frac{e}{m\omega} \mathbf{E}_0$$

Portanto,

$$\mathbf{v}(t) = \frac{e}{m\omega} \mathbf{E}_0 (\cos \omega t - 1).$$

(b) a posição do elétron em função do tempo, admitindo que ele parta da origem do sistema de coordenadas. Discuta o seu resultado.

Resolução:

De forma análoga ao item anterior, basta integrar-mos o vetor velocidade:

$$\mathbf{r}(t) = \int \mathbf{v}(t) \, dt = \int \frac{e}{m\omega} \mathbf{E}_0 (\cos \omega \tau - 1) \, dt$$

fazendo $u = \omega t \Rightarrow du = \omega dt$, temos

$$\begin{aligned} &= \frac{e}{m\omega} \mathbf{E}_0 \int \frac{1}{\omega} (\cos u - 1) \, du \\ \mathbf{r}(t) &= \frac{e}{m\omega^2} \mathbf{E}_0 (\sin \omega t - \omega t) + C \end{aligned}$$

Como, para $t = 0$, $\mathbf{r}(t) = \mathbf{0}$, temos:

$$\mathbf{r}(0) = \frac{e}{m\omega^2} \mathbf{E}_0 (\sin \omega \cdot 0 - \omega \cdot 0) + C = \mathbf{0} \Rightarrow C = 0$$

Portanto,

$$\mathbf{r}(t) = \frac{e}{m\omega^2} \mathbf{E}_0 (\sin \omega t - \omega t).$$

Questão 10

O chamado Modelo Padrão Solar, fornece além de várias outras propriedades do Sol a distribuição de elétrons em função do raio solar. Na tabela ([click nesse link](#)) temos na primeira coluna o raio da zona respectiva em unidades do raio solar e na segunda o logaritmo na base 10 da densidade de número de elétrons ($\text{cm}^{-3}N_A^{-1}$) onde N_A é o número de Avogadro. Com essas informações responda:

(a) Qual o número total de elétrons do Sol?

Resolução:

Utilizando o Python³, podemos importar a tabela disponibilizada, utilizando a biblioteca numpy — a qual chamaremos de np.

Para importar um arquivo temporariamente, podemos utilizar o comando with, que realiza uma operação temporária, e com isso chamamos with open('tabela.txt') as f:, o que nos permite manipular o arquivo.

```
with open('tabela.txt') as f:
    lines = f.readlines()[6::]
    R_Rsun_ratio = \
        np.array([line.split()[0] for line in lines])\
        .astype(np.longdouble)
    norm_electron_density = \
        np.array([line.split()[1] for line in lines])\
        .astype(np.longdouble)
```

Primeiro nós importamos as linhas a partir da sexta, já que a tabela possui um pequeno cabeçalho.

Depois definimos a coluna correspondente às razões R/R_{Sol} , e cada entrada é convertida para um longdouble (basicamente, um número bastante preciso, para evitar erros de falta de memória — overflow). Fazemos a mesma coisa com a coluna dos logaritmos.

Após isso, vamos definir as constantes A_N e S_R, que são o número de Avogadro e o raio solar, respectivamente.

A partir destes, podemos tornar os dados adquiridos da tabela mais úteis:

```
electron_density = 10 ** norm_electron_density * A_N * 10 ** 6
r = R_Rsun_ratio * S_R
dr = np.array([r[i + 1] - r[i] for i in range(0, len(r) - 1)])
```

Primeiro definimos um novo np.array que corresponde à tomar cada valor da primeira coluna da tabela (a), tomar a sua exponencial de base 10 (10^a), e multiplicar pelo número de Avogadro e por 10^6 , para transformar de cm^3 para m^3 .

Depois definimos outro np.array multiplicando todas as razões de R/R_{Sol} pelo raio do sol, efetivamente encontrando cada raio.

Finalmente, vamos definir um np.array com intervalos infinitesimais dr, correspondentes à diferenças entre valores sucessivos de raio da tabela — esses intervalos serão necessários para tomar uma integral.

Agora, vamos definir algumas funções úteis:

```
val_index = lambda array1, val: (np.abs(array1 - val)).argmin()

def electron_func(r_sun_frac):
    return np.sum(
        [electron_density[i] * 4 * np.pi * (r[i] ** 2) * dr[i]
         for i in range(0, val_index(r, r_sun_frac * S_R) - 1)])
```

Definimos uma função lambda, `val_index (array1, val)`, que vai nos entregar o índice do valor mais próximo de um valor desejado.

Além disso, definimos uma função que toma a integral da densidade de elétrons em função do raio ($e_d(R)$), com respeito ao volume (V), de 0 até uma porcentagem do raio total do Sol (p)

$$e_c(p) = \int_0^{p R_{\text{Sol}}} e_d(R) dV.$$

Sendo

$$V = \frac{4}{3}\pi R^3 \implies dV = 4\pi R^2 dR,$$

nossa integral é

$$e_c(p) = \int_0^{p R_{\text{Sol}}} e_d(R)(4\pi R^2) dR,$$

o que se aproxima de um somatório, pela definição Riemmaniana da integral — e é isso que fazemos no código.

Sendo o total de elétrons no Sol $e_c(1)$, temos, pelo código, $e_c(1) = 1,005\,101\,679\,579\,159 \cdot 10^{57}$.

(b) Qual a fração do raio solar que contém metade desses elétrons?

Resolução:

Definindo um intervalo de amostragem $\text{delta} = 1/\text{len}(r)$, podemos formar uma lista com tantas integrais quanto houver valores de raio disponíveis.

Essa lista será dada por:

```
electron_count = \
    np.array([[i, electron_func(i)] for i in np.arange(0, 1, delta)])
```

E a fração de raio desejada pode ser encontrada por:

```
electron_count_half_rad = \
    electron_count[val_index(electron_count, 0.5 * total), 0]
```

O que nos dá $p = 0.5283417935702199$.

(c) Estime o número total de elétrons da Terra. Qual a fração do raio solar que contém essa quantidade de elétrons?

Resolução:

Vamos estimar esse valor através [desses dados](#). Montando um `np.array` multidimensional com os valores de percentual em massa do elemento na Terra, de prótons do elemento, e da sua massa molar, temos:

```
percentage_mass_earth = np.array([
    [32.1, 26, 55.845], # iron
    [30.1, 8, 15.999], # oxygen
    [15.1, 14, 28.0855], # silicon
    [13.9, 12, 24.305], # magnesium
    [2.9, 16, 32.065], # sulphur
    [1.8, 28, 58.6934], # nickel
```

³Código disponível em https://colab.research.google.com/drive/1odxr7kuqpi_bbsrlz1V4OKfaqFrhTWdW.

```
[1.5, 20, 40.078], # calcium
[1.4, 13, 26.981539]]) # aluminum
```

Também definiremos a massa da Terra M_E .

Supondo que os elementos utilizados representam 99% da quantidade de elétrons da Terra, e que quase todos se encontram neutros, naturalmente — ou que há igual distribuição de íons no interior do planeta, por exemplo — e descontando os elétrons na atmosfera, temos que a massa total de um elemento no planeta será

$$M_e = M_T \cdot \frac{p_e}{100}$$

onde M_T é a massa do planeta, e p_e é sua porcentagem (em massa).

Daí temos que o número de mols $N_m = M_e/M_m$, onde M_m é a massa molar do elemento.

Multiplicando o número de mols pelo número de Avogadro e pela quantidade de prótons do elemento, encontramos o total de elétrons desse elemento.

Agora podemos fazer isso para cada um dos elementos em nossa lista e somar os resultados:

```
electron_count_earth = np.sum([
    (M_E * percentage_mass_earth[i, 0]/100) /
    (percentage_mass_earth[i, 2]/1000) *
    percentage_mass_earth[i, 1] * A_N
    for i in range(1, len(percentage_mass_earth) - 1)])
```

Fazendo

```
equivalent_sun_rad = \
    electron_count[val_index(electron_count, electron_count_earth), 0]
```

encontramos o resultado desejado: $p = 0,005\,499\,153\,976\,311\,336$.