

Física I - Resumo para a P3 - 2016

Por Anthônio Valle Salles

I - Rotações

Até agora, estamos acostumados a trabalhar com corpos puntiformes (de dimensões desprecáveis). No entanto, nos problemas reais, temos objetos com dimensões relevantes. Nesta parte da matéria, vamos aprender a lidar com esses corpos.

Qual é o principal desafio? Em um corpo com dimensões não desprecáveis, cada ponto pode ter uma velocidade diferente



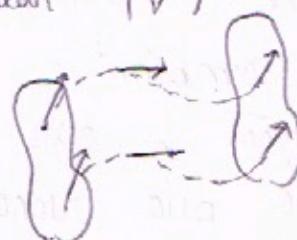
Para facilitar um pouquinho, vamos trabalhar apenas com corpos rígidos, que são aqueles em que a distância entre dois pontos do corpo não se alteram. Ou seja, um corpo que não se deforma

→
 $(A-B) \cdot \vec{v}_A = (A-B) \cdot \vec{v}_B$

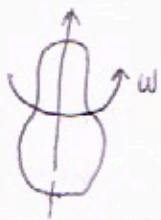
Para todos $A \neq B$ no corpo

De que formas um corpo rígido pode se movimentar?

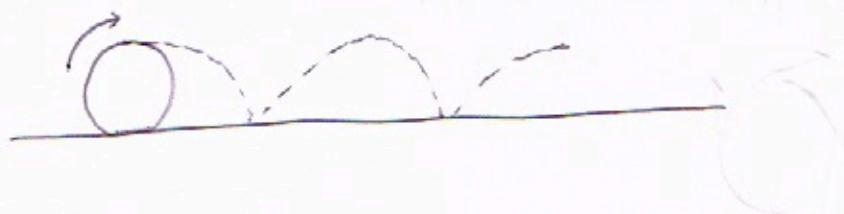
A. Translação Pura: todos os pontos do corpo têm a mesma velocidade linear (\vec{v})



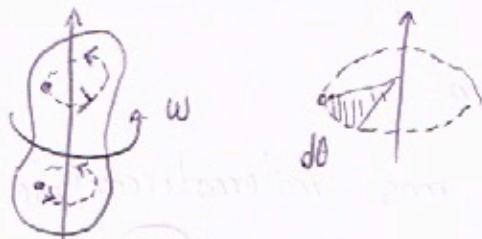
B. Rotação Pura: o corpo gira ao redor de um eixo fixo. Todos os pontos têm mesma velocidade angular (ω)



C. Movimento Geral: no qual, o movimento de um corpo é um misto de rotação e translação



* O que é ω ? em uma rotação pura, os pontos fora do eixo de rotação percorrem uma trajetória circular:



Em um intervalo dt , o ponto vai se deslocar de um ângulo $d\theta$. A velocidade angular (ω) tem módulo

$$\boxed{\omega = \frac{d\theta}{dt}}$$

Como velocidade angular é um vetor ($\vec{\omega}$), temos que sabemos também:

- Direção: direção do eixo de rotação
- Sentido: dado pela regra da saca - nolha

Para relacionar velocidade linear com velocidade angular, costumávamos usar no ensino médio:

$$V = \omega r$$

Ou vale para notação pura, com ponto a uma distância r do eixo

No caso geral, podemos usar

$$\vec{V}_A = \vec{V}_B + \vec{\omega} \wedge (A - B)$$

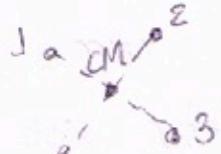
Onde \vec{V}_B é a velocidade de um ponto que já conhecemos.

II - Centro de Massa

Como vimos na fórmula anterior, se soubermos a velocidade linear (\vec{v}) de um ponto do corpo e seu vetor notação, encontraremos a velocidade de qualquer outro ponto.

Assim, podemos descobrir completamente o movimento de um corpo rígido indicando seu $\vec{\omega}$ e a velocidade de um de seus pontos.

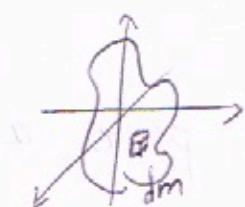
No geral, esse ponto para o qual temos a velocidade será o centro de massa (CM) do corpo. Sua posição é dada por:



$$x_{CM} = \frac{\sum m_i x_i}{\sum m_i} \quad y_{CM} = \frac{\sum m_i y_i}{\sum m_i}$$

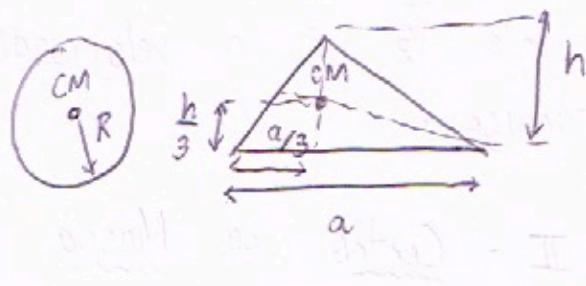
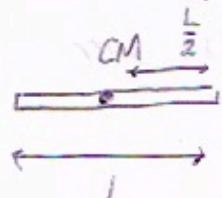
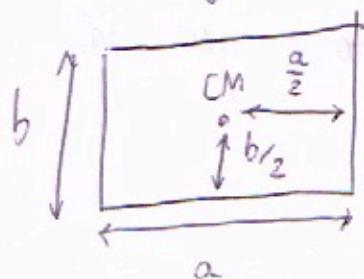
Em que (x_i, y_i) são as posições dos pedaços de massa m_i que formam o corpo.

Para um corpo rígido, se dividirmos em pedacinhos infinitesimais de massa dm :

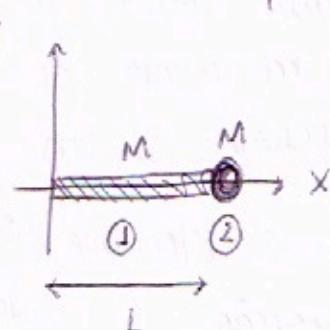


$$x_{CM} = \frac{\int x \, dm}{\int dm} \quad y_{CM} = \frac{\int y \, dm}{\int dm} \quad z_{CM} = \frac{\int z \, dm}{\int dm}$$

Não temos que usar tais integrais, no entanto, pois, para corpos de densidade uniforme, o centro de massa é igual ao centro geométrico da figura



E se tivermos um corpo que combina figuras usaremos as fórmulas da página anterior



$$x_{CM} = \frac{m_1 x_1 + m_2 x_2}{m_1 + m_2} = \frac{M \left(\frac{L}{2}\right) + M L}{M + M}$$

$$x_{CM} = \frac{3L}{4}$$

III - 2º Lei de Newton

Um dos tópicos desta matéria é Dinâmica, ou seja, relacionar forças aplicadas no corpo com seu movimento. Uma primeira forma de fazer isso é pela lei de Newton:

$$\vec{R} = m_{total} \cdot \ddot{a}_{CM}$$

\vec{R} = resultado das forças externas
 m_{total} = massa do sistema
 \ddot{a}_{CM} = aceleração centro de massa

IV - Energia Cinética

Vamos imaginar um corpo girando ao redor de um eixo fixo



Apesar de não sair do lugar, possui-se que o corpo tem energia cinética (tem pontos com $v \neq 0$)

Para calcular energia cinética total do corpo podemos:

Fazer:

$$K = \sum \frac{m_i v_i^2}{2}$$

Dividindo o corpo em pedacinhos de massa m_i e velocidade v_i .

Mas $v = \omega r$, assim:

$$K = \sum m_i \omega^2 r_i^2 = (\sum m_i r_i^2) \cdot \frac{\omega^2}{2}$$

Ou, se fizermos infinitos pedacinhos:

$$K = \left(\int r^2 dm \right) \frac{\omega^2}{2}$$

Chamemos $\boxed{I = \int r^2 dm = \sum m_i r_i^2}$ de MOMENTO DE INÉRIA

E portanto: $K = \frac{I\omega^2}{2}$ para uma notação punt

Para um ponto O qualquer

$$K = \frac{1}{2} m v_0^2 + \frac{1}{2} I_{O\omega} \omega^2 + m v_0 \cdot \vec{v} \cdot \vec{\omega} / (6-0)$$

Em um caso qualquer:

$$\boxed{K = \frac{1}{2} m v_{cm}^2 + \frac{1}{2} I_{cm} \omega^2}$$

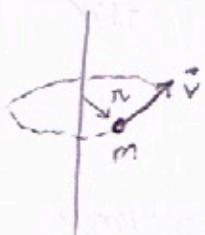
Ou, para um ponto O de velocidade $v_0 = 0$:

$$K = \frac{1}{2} I_{O\omega} \omega^2$$

Fica uma dúvida: como calcular I ?

V - Momento de Inércia

Para uma partícula:



$$I = m r^2$$

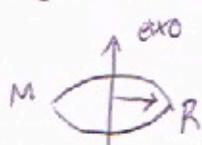
Em que r é a distância até o eixo

Para um corpo rígido

$$I = \int r^2 dm$$

Alguns exemplos:

① Anel



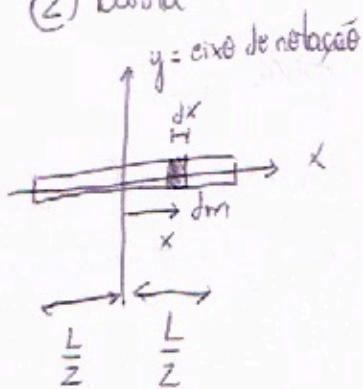
$$I = \int r^2 dm$$

Mas como todos os pontos têm distância $r=R$ do eixo, r^2 é uma constante

$$I = R^2 \int dm \rightarrow I = MR^2$$

$\underbrace{\hspace{1cm}}$ massa total

② Barra



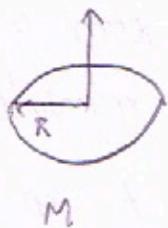
Neste caso, cada ponto tem uma distância diferente até o eixo de notação (y).

Por isso dividimos em pedacinhos de comprimento dx e massa $dm = \lambda dx = \frac{M}{L} dx$

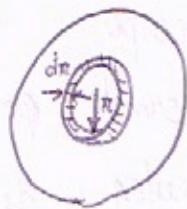
$$I = \int r^2 dm = \int_{-\frac{L}{2}}^{\frac{L}{2}} x^2 \left(\frac{M}{L} dx \right) = \frac{M}{L} \left(\frac{x^3}{3} \right) \Big|_{-\frac{L}{2}}^{\frac{L}{2}}$$

$$I = \frac{ML^2}{12}$$

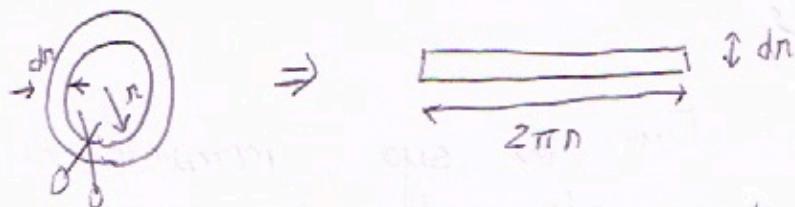
③ Disco



Divide um pedaço com a mesma distância ao eixo



Para cada n : temos comprimento $2\pi r$ e largura dr



A área desse pedaço é: $A = 2\pi r dr$

E sua massa é: $dm = \left(\frac{M}{\pi R^2} \right) 2\pi r dr = \frac{2Mr}{R^2} dr$

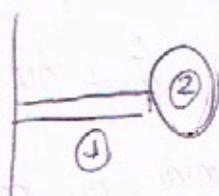
densidade superficial

Calculamos:

$$I = \int r^2 dm = \int_0^R r^2 \left(\frac{2Mr}{R^2} dr \right)$$

$$I = \frac{MR^2}{2}$$

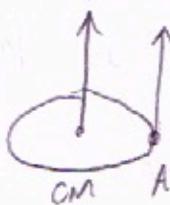
Observação: Se tivermos um corpo formado por algumas figuras podemos somar



$$I = I_1 + I_2$$

Teorema dos eixos paralelos

No exemplo ③ calculamos o momento de inércia com o eixo passando pelo centro do corpo. Se quiséssemos o momento de inércia com um eixo passando por um ponto A na borda do disco, precisaria calcular de novo? NÃO



Se eu conseguir I_{cm} , ou seja, momento de inércia para um eixo passando pelo centro de massa do corpo e quiséssemos I_A , o momento para um eixo paralelo passando por A, posso usar:

$$I_A = I_{cm} + Mj^2 \quad |$$

Onde j é a distância entre os 2 eixos.

→ DS 2015

VI - 2^a Lei de Newton para as notações

De forma similar ao que fizemos para as grandezas da translação ($\vec{R} = m \vec{acm}$), para a notação temos:

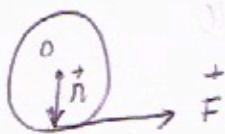
$$\overrightarrow{T}_{ext} = I \vec{\alpha} \quad | \quad \text{ou} \quad T = I \alpha$$

Em que \vec{T}_{ext} é o torque total das forças externas, $\vec{\alpha}$ é a aceleração angular ($\vec{\alpha} = \vec{\omega} = \frac{d\vec{\omega}}{dt}$)

*Obs: calcula torques adotando como polo ou o centro de massa ou um ponto fixo ($\vec{a} = \vec{0}$). O momento de inércia deve ser calculado para o mesmo ponto que usam no torque

Para o qualquer: $T_{ext,0} = m(g-0) \wedge \vec{a}_0 + I_0 \frac{\vec{\omega} \times \vec{\alpha}}{\vec{\alpha}}$

Obs: cálculo do torque



$$\vec{\tau} = \vec{n} \times \vec{F}$$

\vec{n} é o vetor que liga o polo (ponto em relação ao qual calculo o torque) ao ponto de aplicação de \vec{F}

Para figuras planas : cálculo
se o sentido é positivo ou
mão direita (mão no sentido da força, dedo apontando
para o polo)

força x braço x sinal

negativo para regra da

VIII - Momento Angular

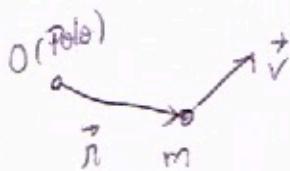
Outra forma de escrever a 2^a Lei de Newton para
as notações é :

$$[T_{ext} = \frac{d\vec{L}}{dt}] \quad (\vec{T}_{ext} = \frac{d\vec{L}}{dt})$$

Em que \vec{L} é o chamado momento angular do corpo

i) Ponto Ponderal :
$$\begin{aligned}\vec{L} &= \vec{n} \times \vec{p} = \vec{n} \times (m\vec{v}) \\ \vec{L} &= m\vec{n} \times \vec{v}\end{aligned}$$

Em que \vec{n} é o vetor que vai de um polo que adotarmos
para calcular \vec{L} até o ponto



ii) Ponto Rígido :

$$[\vec{L}_{cm} = I_{cm} \vec{\omega}] \quad \text{para polo no CM}$$

Para outros polos :

$$\vec{L}_p = I_{cm} \vec{\omega} + (CM-p) \times (m\vec{v}_p)$$

iii) Conservação do momento angular

Se o torque das forças externas é nulo

$$\vec{T}_{ext} = \frac{d\vec{L}}{dt} = 0$$

Então há conservação do momento angular

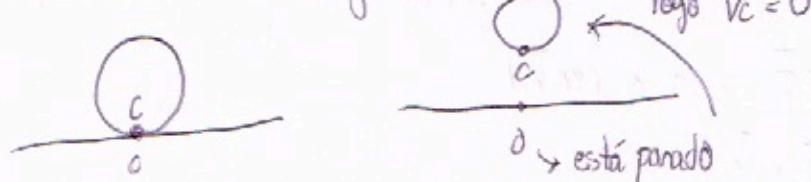
Quinta 2015

IX - Rolamento

Um caso muito comum de rotação combinada com translação é o de um disco que rola sobre uma superfície sem escorregan



Se rola sem escorregar, a velocidade no ponto de contato é igual das dois lados



Chamamos C de centro instantâneo de rotação pois, por um instante, é como se o corpo girasse ao redor de C



Nesse caso, para o centro de massa

$$v_{cm} = w n \quad \text{e} \quad a_{cm} = w^2 r$$

Q. 2011

X - Trabalho

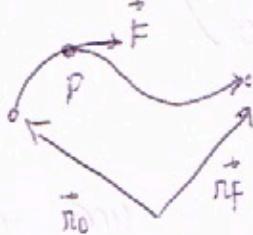
Muitas vezes usamos o teorema da energia cinética

$$W = k_f - k_i$$

Ou seja, o trabalho das fórcas externas (W) é igual à variação da energia cinética.

Como calcular trabalho?

i) Para uma fórcia qualquer \vec{F} agindo sobre um corpo que vai de uma posição \vec{r}_i para \vec{r}_f :



$$W = \int_{\vec{r}_i}^{\vec{r}_f} \vec{F} \cdot d\vec{l}$$

ii) Para fórcia peso:

$$W_p = mg(h_f - h_i)$$



iii) Para fórcia normal

$W_N = 0$, pois a normal é ortogonal ao deslocamento ($\vec{N} \cdot d\vec{l} = 0$)

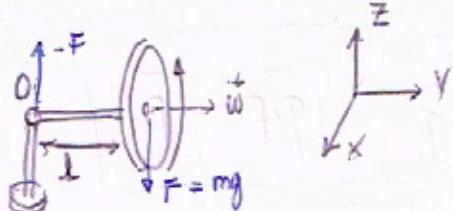
iv) Para fórcia elástica

$$W_{el} = \frac{k}{2} (x_i^2 - x_f^2)$$

x = deformação da mola

XII - Gírescópio

Na sua forma mais simples, um gírescópio é formado por um disco acoplado a uma haste girando com velocidade $\vec{\omega}$



A força peso, juntamente com sua reação no apoio vão gerar um torque sobre o disco/haste: $\vec{\tau} = -Mgl\hat{i}$

$$\begin{aligned} \text{Sabemos que: } & \vec{\tau} = \frac{d\vec{L}}{dt} \\ & L = I\vec{\omega} \\ & dL = T\vec{J}\cdot\vec{t} \\ & \vec{T} = \frac{dL}{dt} \Rightarrow d\vec{L} = \vec{T}dt \end{aligned}$$

Assim, o momento angular que inicialmente era $\vec{L} = I\vec{\omega}\hat{j}$

vai ser alterado, somando um $d\vec{L}$ na direção $(-\hat{i})$
Mas: $dL = \vec{T}dt = Mg l dt$

* como $d\vec{L}$ é ortogonal a \vec{L} , \vec{L} não muda módulo, apenas direção

E graficamente: $dL = L d\vec{\omega}$

$$Mgl dt = L d\vec{\omega}$$

Igualando:

$$\frac{d\vec{\omega}}{dt} = \frac{Mgl}{I} \Rightarrow \boxed{\vec{\omega} = \frac{Mgl}{Iw}}$$

Quando o eixo gira $d\vec{\omega}$, o torque também gira $d\vec{\omega}$, de forma que $\frac{d\vec{\omega}}{dt}$ permanece constante. Ou seja, o eixo vai girar no plano xy, evitando que o disco "caia" em z. Esse é o chamado movimento de precessão.