

## § Estática dos corpos rígidos

As eqs. de movimento de um corpo rígido são:

$$M \ddot{\vec{R}} = \sum_i \vec{F}_i^{(e)}, \quad (1)$$

$$\frac{d\vec{L}^{(0)}}{dt} = \sum_i \vec{N}_i^{(0)(e)}, \quad (2)$$

onde o movimento do CM em  $\vec{R}$  é determinado pela soma das forças externas aplicadas sobre o corpo. A eq. (2) descreve os graus de liberdade de rotação em relação a um ponto arbitrário 'O'. Este movimento depende do torque externo total em relação ao mesmo ponto 'O'.

Em particular, se o corpo estiver em repouso, temos que:

$$\sum_i \vec{F}_i^{(e)} = 0, \quad (1')$$

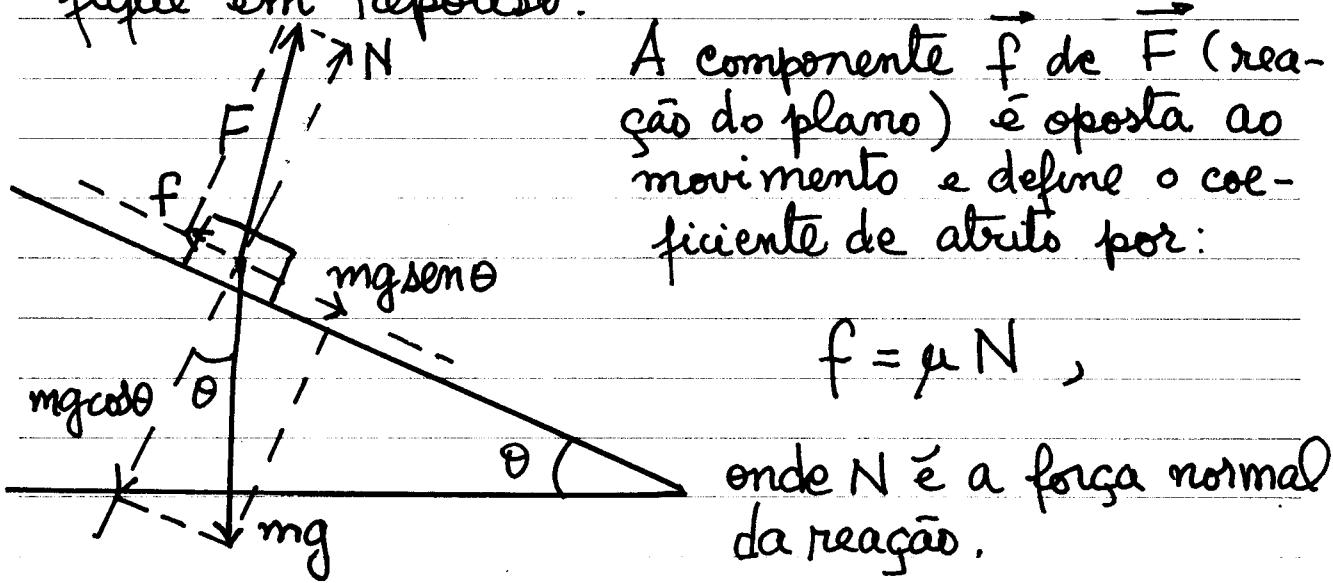
$$\sum_i \vec{N}_i^{(e)} = 0. \quad (2')$$

As condições (1') e (2') são necessárias, mas não suficientes, pois o corpo poderia executar translação e rotação uniforme. Porém, se a condição inicial for do corpo em repouso, el-

permanecerá nesse estado se as condições (1) e (2) forem satisfeitas.

O estudo das diversas configurações onde isso acontece é chamado de 'Estática'.

Ver exemplo do plano inclinado. Encontrar a condição de equilíbrio para que um corpo fique em repouso.



Em equilíbrio (dependerá da inclinação através de  $\theta$ ):

$$N - mg \cos \theta_c = 0$$

$$\mu N - \operatorname{sen} \theta_c \cdot mg = 0$$

Obtemos

$$\mu mg \cos \theta_c = mg \operatorname{sen} \theta_c$$

com

$$\boxed{\mu = \tan \theta_c}$$

## ► Def Força Resultante

Se um sistema de forças  $\vec{F}_i$  que age nos pontos  $\vec{r}_i$  de um corpo, for equivalente a uma única força  $\vec{F}$  aplicada no ponto  $\vec{r}$ , ela é chamada Resultante do sistema  $\{\vec{F}_i\}$ .

Para  $\vec{F}$  ser uma força resultante devemos ter:

$$\vec{F} = \sum_i \vec{F}_i, \quad (A)$$

$$(\vec{r} - \vec{r}_0) \times \vec{F} = \sum_i (\vec{r}_i - \vec{r}_0) \times \vec{F}_i, \quad (B).$$

(A) significa que  $\vec{F}$  é a resultante da soma vetorial das forças  $\vec{F}_i$ ;

(B) significa que o torque em relação a um ponto qualquer  $\vec{r}_0$  de  $\vec{F}$  deve ser igual à soma dos torques do sistema  $\{\vec{F}_i, \vec{r}_i\}$ .

Um exemplo importante de resultante de um sistema de forças é o caso das forças gravitacionais:

Temos:  $\vec{F}_i = m_i \vec{g}$

e para a soma

$$\vec{F} = \sum_i \vec{F}_i = \left( \sum_i m_i \right) \vec{g} = M \vec{g},$$

onde  $M = \sum m_i$  é a massa total.

Calculamos agora o torque tomando um ponto O qualquer como origem:

$$\vec{N}_i^{(0)} = \vec{r}_i \times m_i \vec{g},$$

e para o torque total temos

$$\vec{N}^{(0)} = \sum_i \vec{r}_i \times m_i \vec{g} = \sum_i m_i \vec{r}_i \times \vec{g}$$

$$= M \vec{R} \times \vec{g} = \vec{R} \times M \vec{g} = \vec{R} \times \vec{F},$$

onde  $\vec{R}$  é a coordenada do CM relativa ao ponto O.

A resultante é  $\vec{F} = M \vec{g}$  agindo no centro de Massa (passa a ser Centro de Gravidade).

## Rotação em torno de um eixo fixo

Neste caso simples interessa apenas o momento de inércia I em relação ao eixo de rotação. O sistema possui apenas um grau de liberdade, que é o ângulo de rotação  $\theta$ . O eixo de rotação está fixo no SRI (lab) e também no sistema rotatório:

$$\dot{\theta} = \omega$$

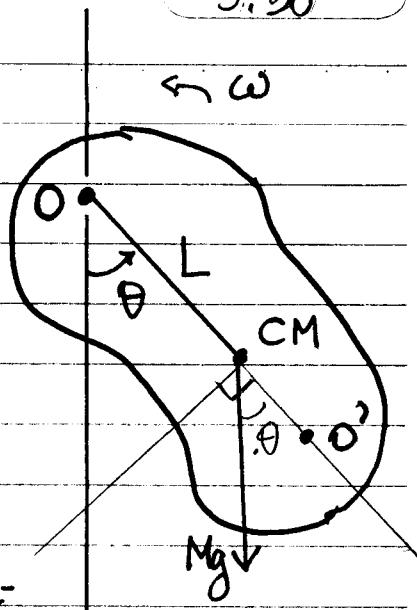
Momento angular, em relação ao eixo:

$$L = I \dot{\theta} = I \omega$$

## Ex : Pêndulo composto

É um corpo rígido suspenso e livre para rodar em torno de um eixo, que admitimos que não passa pelo CM, sendo L a distância entre o eixo e o CM.

Seja I o momento de inércia relativo ao eixo que passa pelo ponto O.



$$\frac{d}{dt} L = I \frac{d}{dt} \dot{\theta} = I \ddot{\theta} = I \dot{\omega} = N^{(o)} =$$

$$= -Mg L \sin \theta$$

$N^{(o)}$  é o torque da Resultante Mg relativo ao ponto O. Obtemos a equação:

$$\ddot{\theta} + \left( \frac{MgL}{I} \right) \sin \theta = 0 \quad (*)$$

## Def. Raio de Giração, $\Lambda$

É uma distância efetiva tal que:

$$I = M \Lambda^2,$$

como se o momento de inércia fosse calculado para uma partícula de massa M, distante  $\Lambda$  do eixo.

A equação do pêndulo fica então:

$$\ddot{\theta} + \left( \frac{g L}{\Lambda^2} \right) \sin \theta = 0$$

O comprimento  $(\Lambda^2/L) \equiv l$ , seria o comprimento efetivo de um pêndulo simples que oscilaria com a mesma frequência. Note que  $\Lambda$  é a média geométrica de 'L' e 'l':

$$\Lambda = \sqrt{Ll},$$

portanto, se  $\Lambda > L$ , temos

$$L < \Lambda < l \Rightarrow l > L,$$

e viceversa. Os pontos  $(0,0')$  que definem L e l são conjugados, isto é, eles podem ser intercambiados.

Conhecidos os momentos de inércia em relação a CM, podemos facilmente calcular I usando o teorema do eixo paralelo:

$$I \equiv I^{(0)} = I^{(CM)} + ML^2.$$

A eq. (\*) para o pêndulo composto pode ser integrada por quadraturas. Note que para pequenas oscilações,  $\theta \ll 1$ , temos:

$$\sin \theta \approx \theta ,$$

resultando em :

$$\ddot{\theta} + \omega_0^2 \theta = 0 ,$$

com  $\omega_0^2 = \frac{MgL}{I} = \frac{g}{l}$ . Esta é uma eq. de

oscilador harmônico com freqüência  $\omega_0$ . As soluções para este caso são :

$$\theta = \theta_0 \cos(\omega_0 t + \varphi_0) ,$$

onde  $(\theta_0, \varphi_0)$  são determinados pelas condições iniciais. Para o caso geral dado por (\*), usaremos a conservação da energia, em analogia ao movimento em 1-dim.

$$E = \frac{1}{2} I \dot{\theta}^2 - MgL \cos \theta ,$$

onde consideramos o ponto 0 como referência para a energia potencial :

$$V(\theta) = -MgL \cos \theta .$$

Note que :

$$N^{(0)} = -\frac{\partial V(\theta)}{\partial \theta} = -MgL \sin \theta ,$$

e  $V(\theta)$  pode ser considerado como o 'potencial

do torque). Escrevendo:  $I = M\lambda^2$

$$E = \frac{M}{2} (\lambda^2 \dot{\theta}^2 - 2gL \cos \theta)$$

Obtemos:

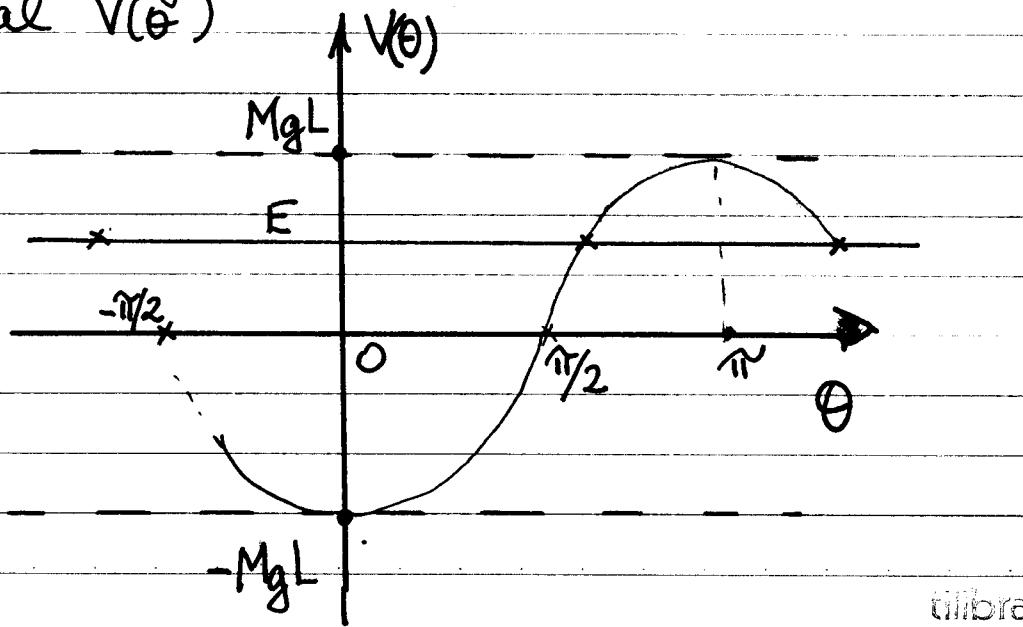
$$\dot{\theta}^2 = \frac{1}{\lambda^2} \left( \frac{2E}{M} + 2gL \cos \theta \right)$$

$$\dot{\theta} = \pm \sqrt{\frac{2E}{M} + 2gL \cos \theta}$$

ou

$$dt = \frac{\pm \lambda d\theta}{\sqrt{\frac{2E}{M} + 2gL \cos \theta}}$$

O sinal  $\pm$  define o ramo de velocidade angular positiva ou negativa na oscilação para o potencial  $V(\theta)$



Vemos que temos múltiplos pontos de retorno, dependendo das condições iniciais. Para  $-MgL < E < MgL$ , a condição de ponto de retorno é satisfeita por:

$$E = -MgL \cos \chi$$

$$\Rightarrow \frac{2E}{M} = -2gL \cos \chi \Rightarrow \text{obtemos:}$$

$$dt = \pm \frac{d\theta}{\sqrt{2gL(\cos \theta - \cos \chi)}}$$

$$= \frac{\pm d\theta}{\sqrt{\frac{2gL}{l^2} (\cos \theta - \cos \chi)}}$$

e introduzindo o comprimento equivalente 'l':

$$\int_{t_0}^t \left( \frac{2g}{l} \right)^{1/2} dt = \int_{\theta_0}^{\theta} \frac{\pm d\theta}{\sqrt{\cos \theta - \cos \chi}}$$

Usando a identidade:  $\cos \theta = \cos^2 \frac{\theta}{2} - \sin^2 \frac{\theta}{2} = 1 - 2 \sin^2 \frac{\theta}{2}$

$$\int_{t_0}^t \left( \frac{2g}{l} \right)^{1/2} dt = \int_{\theta_0}^{\theta} \frac{\pm d\theta}{\sqrt{\left[ \frac{\sin^2 \chi}{2} - \frac{\sin^2 \theta}{2} \right]^{1/2}}}$$

Mudança de variável:

$$a \equiv \frac{\sin \chi}{2}, \quad \sin \varphi = \frac{\sin \theta/2}{\sin \chi/2} = \frac{\sin \theta/2}{a}$$

$$\frac{1}{2} d\theta \cos \theta/2 = a \cos \varphi d\varphi,$$

mas como

$$d\theta = 2 \left( \frac{g}{e} \right)^{1/2} dt \quad \sin \frac{\chi}{2} \left( 1 - \frac{\sin^2 \theta/2}{\sin^2 \chi/2} \right)^{1/2}$$

resulta:

$$a' \cos \varphi d\varphi = 2 \left( \frac{g}{e} \right)^{1/2} dt \quad \sin \frac{\chi}{2} \left( 1 - \sin^2 \varphi \right)^{1/2} \cdot \frac{1}{2} \cos \theta/2$$

$$d\varphi = \left( \frac{g}{e} \right)^{1/2} dt \sqrt{1 - a^2 \sin^2 \varphi}$$

e integrando:

$$\int_{t_0}^T \left( \frac{g}{e} \right)^{1/2} dt = \int_{\varphi_0}^{\varphi} \frac{(\pm) d\varphi}{\sqrt{1 - a^2 \sin^2 \varphi}} = \left( \frac{g}{e} \right)^{1/2} t,$$

com  $t_0 = 0$ . A integral

$$K(\varphi/a) = \int_{\varphi_0}^{\varphi} \frac{d\varphi}{\sqrt{1 - a^2 \sin^2 \varphi}}$$

é uma função elíptica de 1º. tipo incompleta.

Se o parâmetro  $a = \sin \chi_2$  for pequeno, o denominador pode ser expandido em série e integrado termo a termo:

$$(1 - a^2 \sin^2 \varphi)^{-1/2} = 1 + \frac{1}{2} a^2 \sin^2 \varphi + \frac{1 \cdot 3}{2 \cdot 4} a^4 \sin^4 \varphi + \dots$$

Para um período completo,  $\varphi = 2\pi$  no limite superior de integração (considerando  $\varphi_0 = 0$ ):

$$\left(\frac{g}{l}\right)^{1/2} T = \int_0^{2\pi} d\varphi \left( 1 + \frac{1}{2} a^2 \sin^2 \varphi + \frac{1 \cdot 3}{2 \cdot 4} a^4 \sin^4 \varphi \dots \right)$$

Em ordem mais baixa obtemos:

$$\left(\frac{g}{l}\right)^{1/2} T^{(0)} = 2\pi \Rightarrow T^{(0)} = 2\pi \sqrt{\frac{l}{g}} ,$$

não depende da amplitude e é o período para pequenas oscilações. Na ordem seguinte:

$$\left(\frac{g}{l}\right)^{1/2} T^{(1)} = \left[ \varphi + \frac{1}{2} a^2 \left( \frac{\varphi}{2} - \frac{\sin 2\varphi}{4} \right) \right]_0^{2\pi}$$

$$= 2\pi \left( 1 + \frac{a^2}{4} \right) \Rightarrow$$

$$T^{(1)} = 2\pi \sqrt{\frac{l}{g}} \left( 1 + \frac{a^2}{4} \right).$$

A solução exata para o período do péndulo composto é:

$$T = \left(\frac{l}{g}\right)^{1/2} K(2\pi|a|)$$

$$\text{Temos que } K(2\pi|a|) = 4 K\left(\frac{\pi}{2}|a|\right)$$

e a expansão em série da função elíptica completa:

$$K\left(\frac{\pi}{2}|a|\right) = \frac{\pi}{2} \left\{ 1 + \left(\frac{1}{2}\right)^2 a^2 + \left(\frac{1 \cdot 3}{2 \cdot 4}\right)^2 a^4 + \dots \right\}$$

$$= \frac{\pi}{2} \sum_{n=0}^{\infty} \left( \frac{(2n-1)!!}{2^n n!} \right)^2 a^{2n} \quad \begin{matrix} \text{Ref: Abramowitz e} \\ \text{Stegun, "Handbook} \\ \text{of Mathematical} \\ \text{Functions", Dover, p. 509} \end{matrix}$$

de onde resulta que:

$$T = 2\pi \left(\frac{l}{g}\right)^{1/2} \left\{ 1 + \left(\frac{1}{2}\right)^2 a^2 + \left(\frac{1 \cdot 3}{2 \cdot 4}\right)^2 a^4 \dots \right\}$$

$a = \sin \chi/2$  depende da amplitude da oscilação por

$$E = -MgL \cos \chi$$

$$= -MgL (1 - 2\sin^2 \chi/2)$$

$$= -MgL + 2MgL a^2$$

$$a^2 = \frac{E + MgL}{2MgL}$$