#### Departamento de Física Universidade de Aveiro

# Modelação de Sistemas Físicos

Capítulo 3 Movimento no plano e no espaço: forças e vetores

#### Sumário:

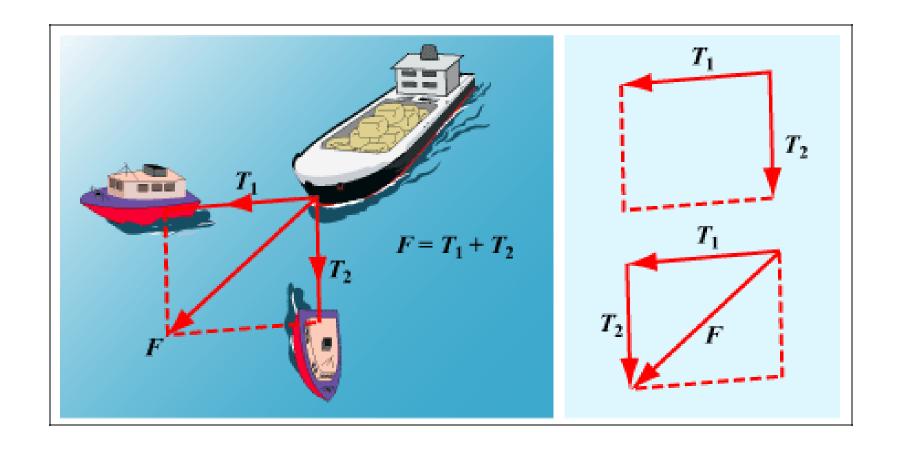
- Vetores
- Forças e as leis de Newton
- Movimento a 2D e 3D

#### Bibliografia:

- Sørenssen, cap. 6
- Serway, cap. 3 (vetores) 4 (movimento 2D) e 5 (forças e movimento)
- Villate, cap. 4

MSF 2025 - T3

# **Vetores**



MSF 2025 - T3

### Matemática dos vetores

**Vetor**  $\vec{a}$ 



definido pela direção e magnitude

 $|\vec{a}|$  = módulo ou norma = intensidade, magnitude ou comprimento de  $\vec{a}$ 

Multiplicação por um escalar



 $\vec{c} = \lambda \vec{a}$  outro vetor, mesma direção, magnitude diferente

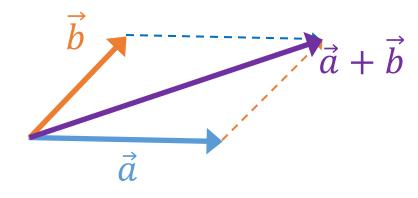
$$|\vec{c}| = |\lambda| |\vec{a}|$$

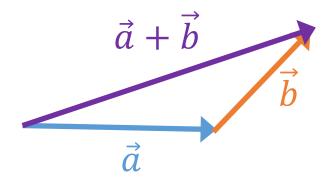
**Vetor unitário**:  $\hat{i}$  tem  $|\hat{i}|=1$ 

Usado para indicar direção e sentido

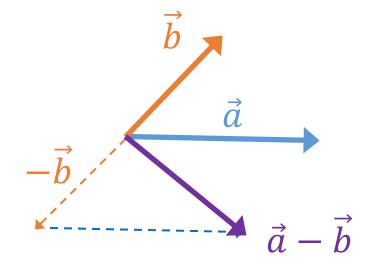
ex. 
$$\hat{a} = \frac{\vec{a}}{|\vec{a}|} \Leftrightarrow \vec{a} = |\vec{a}| \hat{a}$$

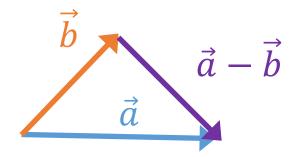
### Soma de 2 vetores





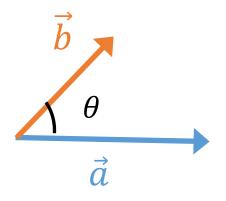
# Diferença de 2 vetores

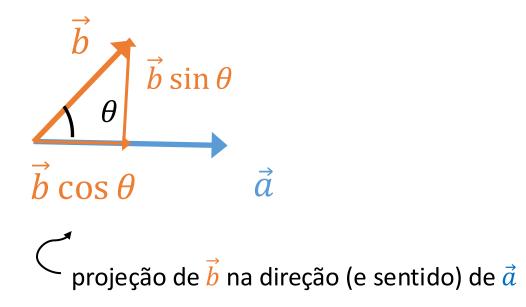




### **Produto** escalar

$$\vec{a} \cdot \vec{b} = |\vec{a}| |\vec{b}| \cos \theta$$





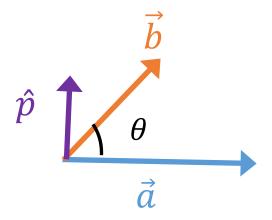
### também chamado produto interno

- Máximo quando os vetores são alinhados
- Zero quando são perpendiculares

### **Produto vetorial**

$$\vec{a} \times \vec{b} = |\vec{a}||\vec{b}|\sin\theta\,\hat{p}$$

é um vetor perpendicular a ambos os vetores

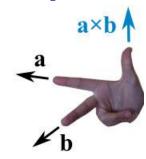


também chamado produto externo

- Máximo quando os vetores são perpendiculares
- Zero quando são paralelos

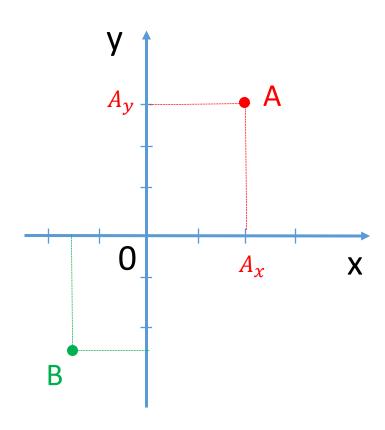
vetor unitário perpendicular ao plano de  $\vec{a}$  e  $\vec{b}$ 

Sentido de  $\hat{p}$ 



$$\vec{b} \times \vec{a} = -\vec{a} \times \vec{b}$$

### 2 dimensões



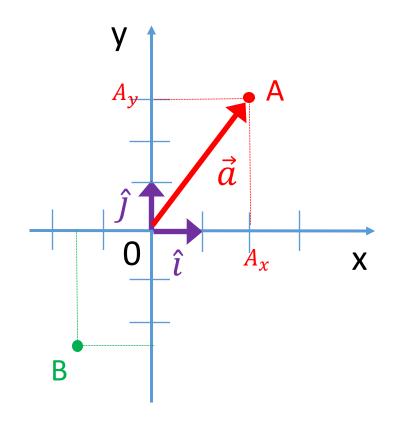
Posições dos pontos

Orígem (0,0)

A em  $(A_x, A_y) = (2,3)$ 

B em (-1.5,-2.5)

### 2 dimensões



Posição A também indicada por um vetor  $\vec{a}$ , do orígem ao ponto A.

$$\vec{a} = \vec{a}_x + \vec{a}_y$$

 $\vec{a}_{x}$  componente paralelo ao eixo X  $\vec{a}_{y}$  componente paralelo ao eixo Y

Vetores unitários  $\hat{i}$  e  $\hat{j}$  para indicar os eixos:

$$\vec{a}_x = A_x \hat{\imath} \qquad \vec{a}_y = A_y \hat{\jmath}$$

$$\vec{a} = A_x \hat{\imath} + A_y \hat{\jmath}$$

$$A_{x} = \vec{a}_{x} \cdot \hat{\imath}$$

$$A_{y} = \vec{a}_{y} \cdot \hat{\jmath}$$

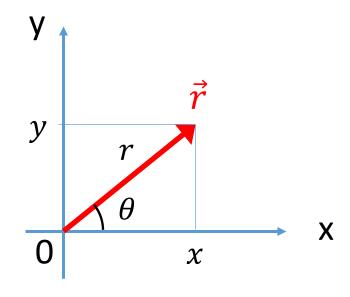
$$|\hat{\imath}| = 1$$

$$|\hat{\jmath}| = 1$$

$$\hat{\imath} \cdot \hat{\jmath} = \hat{\jmath} \cdot \hat{\imath} = 0$$

## Vetores em coordenadas polares

### 2 dimensões



O vetor  $\vec{r}$  é definido por dois valores:

$$(x, y)$$
 coordenadas cartesianas  $x = \vec{r} \cdot \hat{\imath} = |\vec{r}| \cos \theta$   $y = \vec{r} \cdot \hat{\jmath} = |\vec{r}| \sin \theta$ 

ou

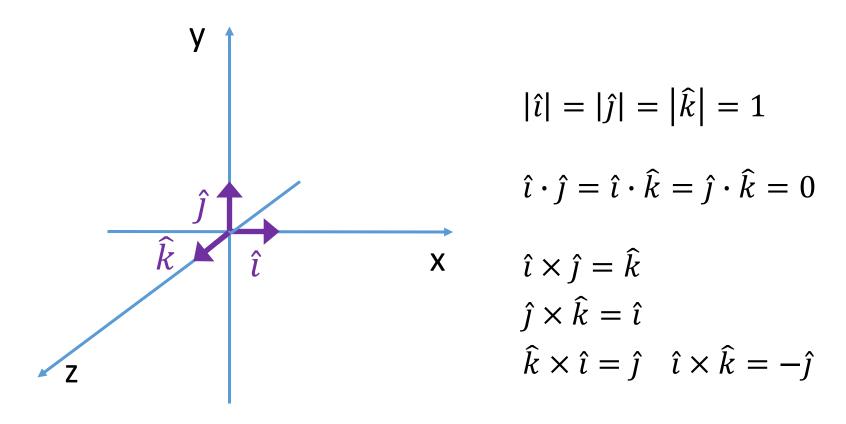
 $(r, \theta)$  coordenadas polares

$$r = |\vec{r}| = \sqrt{x^2 + y^2}$$

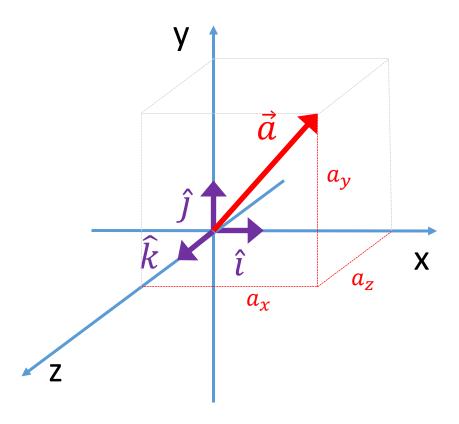
$$\theta = \cos^{-1}(x/\sqrt{x^2 + y^2})$$

$$= \sin^{-1}(y/\sqrt{x^2 + y^2})$$

#### 3 dimensões



#### 3 dimensões



$$\vec{a} = (a_x, a_y, a_z)$$
$$= a_x \hat{i} + a_y \hat{j} + a_z \hat{k}$$

$$|\vec{a}| = \sqrt{a_x^2 + a_y^2 + a_z^2}$$

$$\vec{a} = (a_x, a_y, a_z), \qquad \vec{b} = (b_x, b_y, b_z)$$
  
$$\vec{a} = a_x \hat{\imath} + a_y \hat{\jmath} + a_z \hat{k} \qquad \vec{b} = b_x \hat{\imath} + b_y \hat{\jmath} + b_z \hat{k}$$

#### Soma de vetores

$$\vec{a} + \vec{b} = (a_x + b_x, a_y + b_y, a_z + b_z)$$

#### **Produto escalar**

$$\vec{a} \cdot \vec{b} = (a_x \hat{\imath} + a_y \hat{\jmath} + a_z \hat{k}) \cdot (b_x \hat{\imath} + b_y \hat{\jmath} + b_z \hat{k})$$

$$= a_x b_x \hat{\imath} \cdot \hat{\imath} + a_y b_y \hat{\jmath} \cdot \hat{\jmath} + a_z b_z \hat{k} \cdot \hat{k}$$

$$\text{desde que} \qquad \hat{\imath} \cdot \hat{\jmath} = \hat{\imath} \cdot \hat{k} = \hat{\jmath} \cdot \hat{k} = 0$$

$$= a_x b_x + a_y b_y + a_z b_z$$
 escalar

 $\hat{\imath} \cdot \hat{\imath} = 1$  etc.

#### **Produto vetorial**

$$\vec{a} \times \vec{b} = \begin{vmatrix} \hat{i} & \hat{j} & \hat{k} \\ a_x & a_y & a_z \\ b_x & b_y & b_z \end{vmatrix}$$

$$= (a_y b_z - a_z b_y)\hat{i} + (a_z b_x - a_x b_z)\hat{j} + (a_x b_y - a_y b_x)\hat{k}$$

Ex.

$$\hat{i} \times \hat{j} = \begin{vmatrix} \hat{i} & \hat{j} & \hat{k} \\ 1 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 \end{vmatrix}$$
$$= (0 - 0)\hat{i} + (0 - 0)\hat{j} + (1 - 0)\hat{k}$$
$$= \hat{k}$$

### Igualdade entre vetores

$$\vec{a} = a_x \hat{\imath} + a_y \hat{\jmath} + a_z \hat{k}$$

$$\vec{b} = b_x \hat{\imath} + b_y \hat{\jmath} + b_z \hat{k}$$

$$\vec{a} = \vec{b} \qquad \Leftrightarrow \begin{cases} a_x = b_x \\ a_y = b_y \\ a_z = b_z \end{cases}$$

$$\vec{c} = c_x \hat{\imath} + c_y \hat{\jmath} + c_z \hat{k}$$

$$\vec{c} = \vec{a} - \vec{b} \qquad \Leftrightarrow \begin{cases} c_x = a_x - b_x \\ c_y = a_y - b_y \\ c_z = a_z - b_z \end{cases}$$

# **Problemas**

Considere

 $\vec{a}$ =(1,2,0) e  $\vec{b}$ =(3,-2,2).

#### Calcule

- A sua soma
- A sua diferença
- O seu produto escalar
- d) O seu produto vetorial

B. Considere

 $\vec{a}$ =(2,1,0)

 $\vec{b}$ =(1,2,0). (Vetores a duas dimensões, pois ambos tem z=0)

Calcule

O módulo de cada vetor e o ângulo que formam.

O seu produto vetorial b)

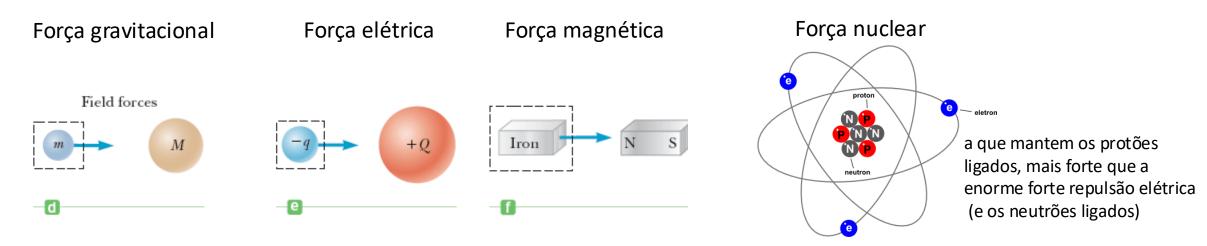
# **Forças**



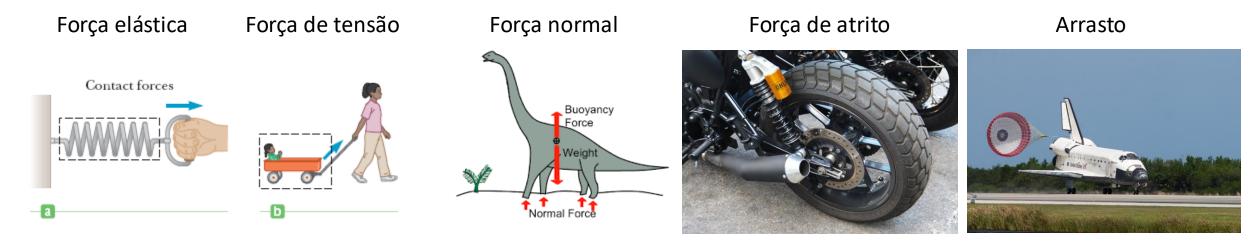
MSF 2025 - T3 16

# Forças alteram o movimento

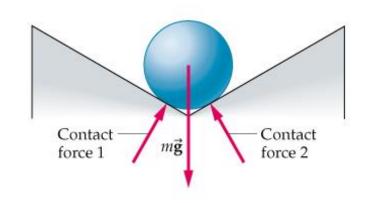
#### Forças que actuam à distância (forças fundamentais)

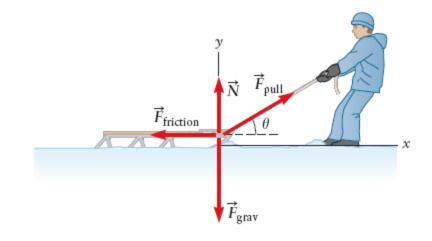


### Forças de contacto (forças derivadas)

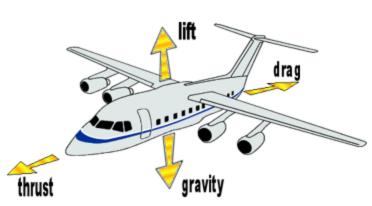


MSF 2025 - T3

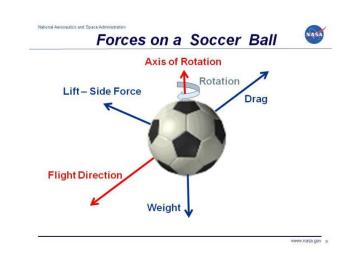




# Força é um vetor



direção e magnitude indica-se  $\vec{F}$  intensidade  $|\vec{F}|$ 



MSF 2025 - T3

18

### Os princípios da Mecânica

#### 1ª lei de Newton:

Quando  $\vec{F}=0$  o corpo ou está parado ou move-se a uma velocidade constante.



Isaac Newton 1642 - 1726

2ª Lei de Newton:

$$\vec{F} = m \vec{a}$$

$$\vec{F} = \sum_i \vec{F}_i$$

A variação da velocidade de um corpo (aceleração) é proporcional à resultante das forças (soma das forças) aplicadas ao corpo.

A constante de **proporcionalidade** é a **massa** m do corpo.

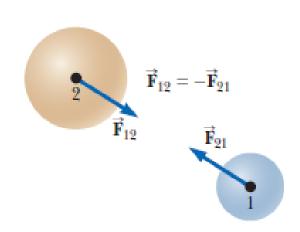
Massa é a propriedade de cada corpo que especifica a resistência à variação da velocidade.

#### 3ª lei de Newton:

Quando 2 corpos interatuam, as forças de um noutro são iguais e apostos

$$\vec{F}_{12} = -\vec{F}_{21}$$

 $\vec{F}_{12}$  a força no corpo 1 devido à interação com o corpo 2  $\vec{F}_{21}$  a força no corpo 2 devido à interação com corpo 1,



### Os princípios da Mecânica

2ª Lei de Newton:

$$\vec{F} = m \vec{a}$$

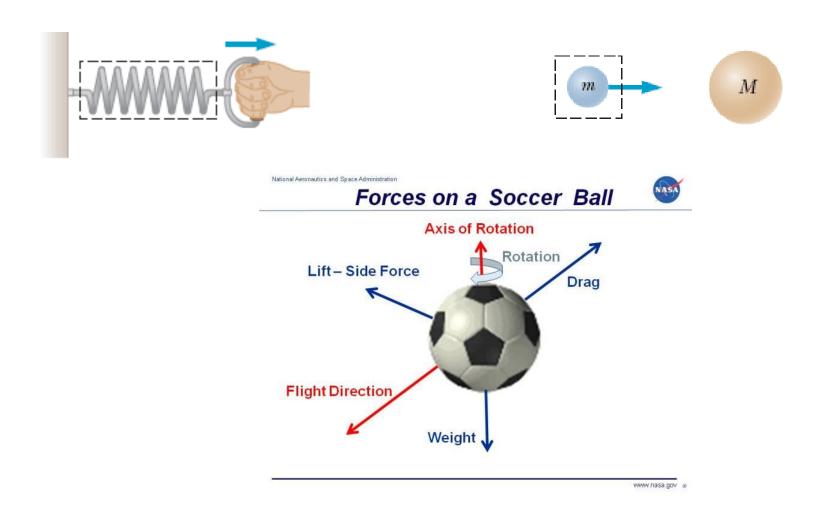
$$\vec{F} = \sum_i \vec{F}_i$$

A variação da velocidade de um corpo (aceleração) é proporcional à resultante das forças (soma das forças) aplicadas ao corpo. A constante de proporcionalidade é a massa m do corpo.

A massa é a propriedade de cada corpo que especifica a resistência à variação da velocidade.

Se as **forças** aplicadas ao um objeto forem conhecidas, pode-se determinar o **movimento** do objeto – a sua posição e velocidade.

Forças determinam-se **por experiências** ou por **modelos teóricos**, que aplicados aos dados experimentais, concordam com eles.



MSF 2025 - T3 21

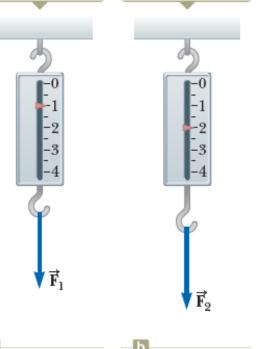
## A força elástica (mola)

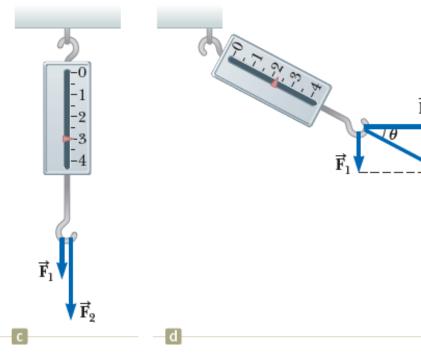
A downward force  $\overrightarrow{\mathbf{F}}_1$  elongates the spring 1.00 cm.

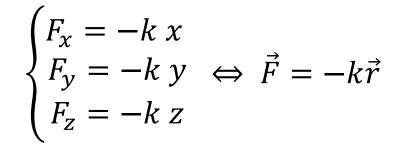
A downward force  $\vec{F}_2$  elongates the spring 2.00 cm.

When  $\vec{F}_1$  and  $\vec{F}_2$  are applied together in the same direction, the spring elongates by 3.00 cm.

When  $\overrightarrow{F}_1$  is downward and  $\overrightarrow{F}_2$  is horizontal, the combination of the two forces elongates the spring by 2.24 cm.







MSF 2025 - T3

### Força de resistência do ar

Experiências no volante de badmington

• Força oposta à velocidade

$$\vec{F} = -C(v) \ \hat{v}$$

$$\vec{v} = |\vec{v}|\hat{v} \quad \hat{v} = \vec{v}/|\vec{v}|$$

• Proporcional ao quadrado da velocidade  $\left| ec{F} \right| \propto |ec{v}|^2$ 

$$\Rightarrow \quad \vec{F} = -m \, D |\vec{v}|^2 \hat{v}$$

A 1D:

$$\vec{v} = v_{\chi} \hat{\imath}$$
 $|\vec{v}| = |v_{\chi}|$ 
 $\hat{v} = \frac{v_{\chi}}{|v_{\chi}|} \hat{\imath}$ 

$$\Rightarrow F_{\chi} = -m D|v_{\chi}|^2 \frac{v_{\chi}}{|v_{\chi}|} = -m D|v_{\chi}|v_{\chi}$$

Expressão válida para qualquer sentido do eixo e sentido da velocidade.



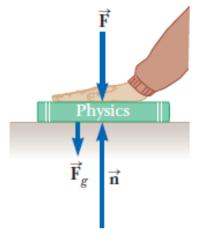
### Força normal

 $\overrightarrow{N}$  ou  $\overrightarrow{n}$  é uma força de contato

- força exercida por uma superfície em resposta a uma força aplicada
- perpendicular à superfície, e oposto à força aplicada
- impede objectos cair/passar pela superfície (um sólido!)

Qual a orígem dessa força?

Forças eletrostáticas entre as eletrões nos dois objetos (repulsão) que resiste deformação e sobreposição



**Figure 5.9** When a force  $\vec{\mathbf{F}}$  pushes vertically downward on another object, the normal force  $\vec{\mathbf{n}}$  on the object is greater than the gravitational force:  $n = F_g + F$ .

Ex: Forças aplicadas ao livro:

Peso 
$$\vec{P}$$
 ou  $\vec{F}_{\varrho}$  Força exercida pela mão  $\vec{F}$  Normal  $\vec{n}$ 

Não existe movimento 
$$\Rightarrow \vec{P} + \vec{n} + \vec{F} = 0$$
 (1ª lei de Neton)

ou 
$$\vec{n} = -(\vec{F} + \vec{P})$$

### Força de tensão

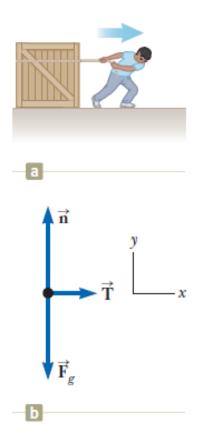
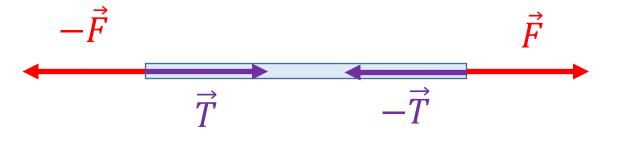


Figure 5.8 (a) A crate being pulled to the right on a friction-less floor. (b) The free-body diagram representing the external forces acting on the crate.

Força transmitida ao longo de um objeto extenso, como uma corda ou barra



MSF 2025 - T3 25

#### Gravidade

#### **Moviment dos corpos celestes:**

- Observação experimental de Tycho Brahe: medições precisas das posições e movimentos dos corpos celestes
- 3 Leis de Kepler (em concordância com as observações de Tycho Brahe):
  - 1. planetas com órbitas elíticas
  - 2. o segmento que une cada planeta ao sol, varre áreas iguais em tempos iguais.
  - 3. o quadrado do período de translação de um planeta é proporcional ao cubo do semi-eixo maior da sua órbita







Johannes Kepler 1571-1630

#### Peso:

Os objetos experimentam uma força Força vertical, aponta para baixo, e proporcional à sua massa.

$$\left| \vec{P} \right| = m \left| \vec{g} \right|$$
,  $\left| \vec{g} \right| = g = 9.80 \text{ m/s}^2$  aceleração da gravidade (na superfície da terra)

Os dois fenómenos resultam da mesma força, gravidade!

MSF 2025 - T3 26

#### Lei da gravidade de Newton:

Força atrativa ao longo da reta entre os dois corpos Proporcional a ambas as massas

$$\vec{F}_{grav} = G \frac{m M}{|\vec{r}|^2} \hat{r}$$

$$|\vec{r}|=d$$
, distância entre 2 corpos

$$\hat{r} = \frac{\vec{r}}{|\vec{r}|}$$

$$G = 6.67259 \times 10^{-11} \,\mathrm{N \cdot m^2/kg^2}$$



#### **Movimento dos corpos celestes:**

- A lei de Newton prevê as leis de Kepler
- Consistente com todas as observações dos movimentos dos corpos celestes

#### Peso:

$$\left| \vec{F}_{grav} \right| = G \frac{m \, M_{Terra}}{R_T^2}$$

$$\left| \vec{P} \right| = m \left| \vec{g} \right|$$

$$\Rightarrow g = |\vec{g}| = G \frac{M_{Terra}}{R_T^2} = 9.82 \text{ m/s}^2$$

$$M_{Terra} = 5.97 \times 10^{24} \text{ kg Massa da Terra}$$

$$R_T = 6.37 \times 10^6 \,\mathrm{m}\,$$
 Distância até ao centro da Terra

### Força elétrica (eletrostática)

- Lei elétrica entre duas cargas, q e Q (por experiências e medições)
- Força atrativa entre cargas de sinais opostos e repulsiva entre cargas de igual sinal



Charles-Augustin de Coulomb 1736-1806

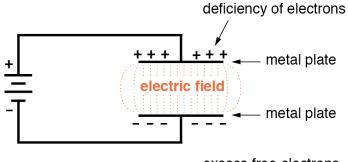
Na direção ao longo da reta entre as duas cargas

$$\left| \vec{F}_{el\acute{e}t} \right| = K \frac{q \, Q}{d^2}$$

$$K = 8.987551 \times 10^9 \,\mathrm{N\cdot m^2/C^2}$$
 (constante de Coulomb)  $d$  distância entre 2 cargas

ullet Força elétrica aplicada a um corpo de carga elétrica q , num campo elétrico  $ec{E}_{el\acute{e}t}$ 

$$\vec{F}_{el\acute{e}t} = q \, \vec{E}_{el\acute{e}t}$$



excess free electrons

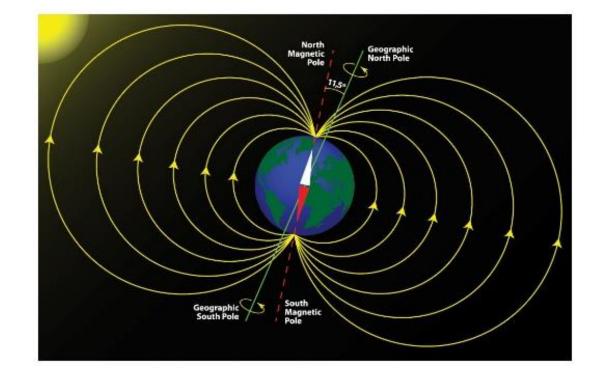
### Força magnética

• Força magnética aplicada a um corpo de carga elétrica q em movimento num campo magnético  $\vec{B}_{mag}$ 

$$\vec{F}_{mag} = q \, \vec{v} \, \times \vec{B}_{mag}$$



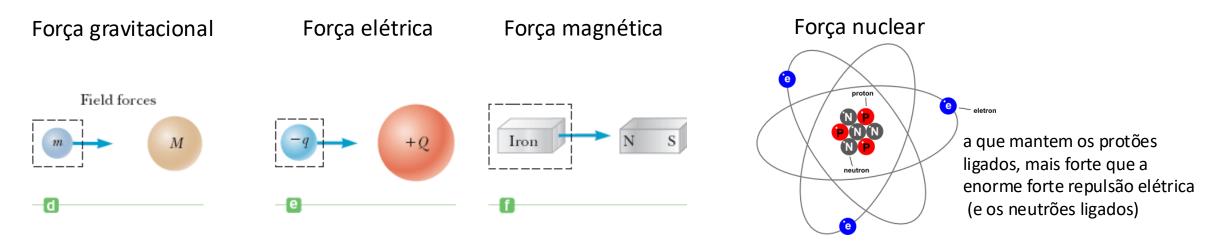
Charles-Augustin de Coulomb 1736-1806



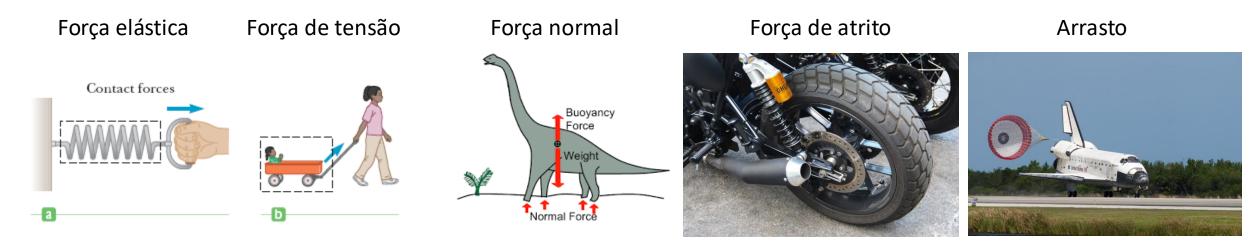
MSF 2025 - T3

# Forças alteram o movimento

#### Forças que actuam à distância (forças fundamentais)



### Forças de contacto (forças derivadas)



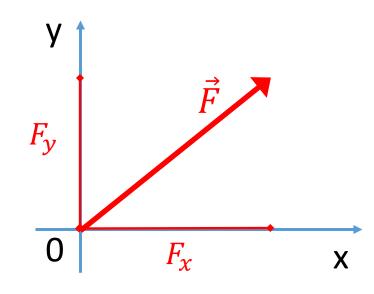
MSF 2025 - T3

## Forças como vetores

Componentes de uma força

Em 2D:

$$\vec{F} = F_{x}\hat{\imath} + F_{y}\hat{\jmath}$$



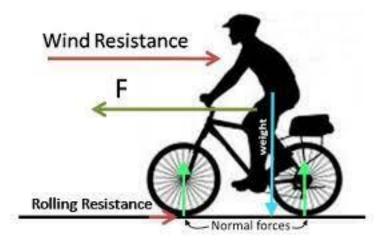
Em 3D:

$$\vec{F} = F_x \hat{\imath} + F_y \hat{\jmath} + F_z \hat{k}$$

 $F_x$ ,  $F_y$ ,  $F_z$  escalares

 $\hat{\imath}, \hat{\jmath}, \hat{k}$  vetores unitários, paralelos aos eixos XX, YY, ZZ

### Mais do que uma força

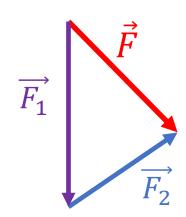


O movimento de um objeto é determinado pela soma das forças (vetoriais) que nele atuam.

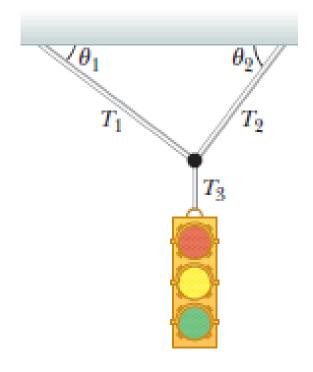
Força resultante

$$\vec{F} = \sum_{i} \vec{F}_{i}$$

$$F_x = \sum_i F_{ix}$$
  $F_y = \sum_i F_{iy}$   $F_z = \sum_i F_{iz}$ 



Soma vetorial: componente da soma = a soma dos componentes



### **Exemplo: Tensão em direções diferentes**

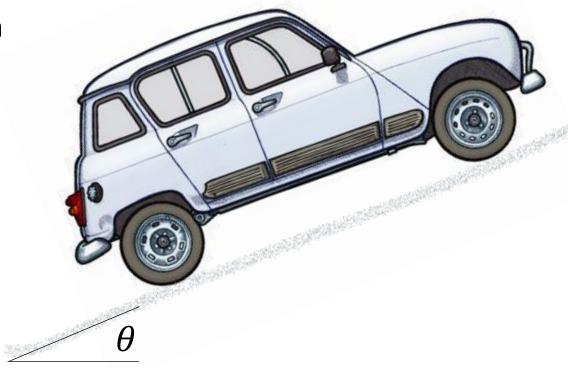
• O semáforo não cai porque a força resultante é nula.

• 
$$\vec{F} = \vec{T}_1 + \vec{T}_2 + \vec{T}_3 = 0$$

• 1ª lei de Newton

Se soubermos os ângulos e o peso do semáforo, como é que podemos calcular  $T_1$  e  $T_2$ ?

**Exemplo: Carro numa rampa** 



Quais são as forças que atuam no carro?

Quais são os componentes paralelos e perpendiculares à superfície?

Qual a direção da força resultante?

MSF 2025 - T3 34

## Movimento no plano e no espaço

2ª Lei de Newton:

$$\vec{F} = m \vec{a}$$

$$\vec{F} = \sum_{i} \vec{F}_{i}$$

- A variação da velocidade de um corpo (aceleração) é proporcional à resultante das forças (soma das forças) aplicadas ao corpo.
- A massa é a propriedade de cada corpo que especifica a resistência à variação da velocidade.

Se as **forças** aplicadas ao um objeto forem conhecidas, pode-se determinar o **movimento** do objeto – a sua posição e velocidade.

Forças determinam-se por experiências Ou por modelos teóricos, que aplicados aos dados experimentais, concordam com eles.

### Movimento no plano e no espaço

Lembre-se: Relação entre as quantidade de interesse do movimento a 1 dimensão

Posição (instantânea): x(t)

Velocidade instantânea:  $v_x(t) = \frac{dx}{dt}$ 

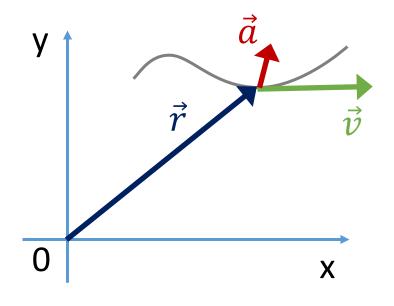
Aceleração instantânea:  $a_{\chi}(t) = \frac{dv_{\chi}}{dt}$ 

Relação entre a força aplicada e a aceleração:

$$F_{\chi}(t) = m \, a_{\chi}(t) \iff F_{\chi}(t) = m \frac{dv_{\chi}(t)}{dt} = m \frac{d^2 \chi(t)}{dt^2}$$

Agora, como fazemos em 3D?

# Posição, velocidade e aceleração também são vetores



Posição 
$$\vec{r} = x \hat{\imath} + y \hat{\jmath} + z \hat{k}$$

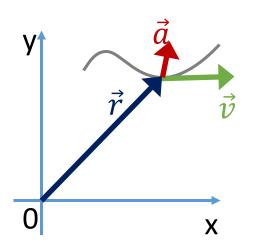
Velocidade 
$$\vec{v} = v_x \hat{\imath} + v_y \hat{\jmath} + v_z \hat{k}$$

Aceleração 
$$\vec{a} = a_x \hat{\imath} + a_y \hat{\jmath} + a_z \hat{k}$$

$$\vec{v}(t) = \frac{d\vec{r}}{dt}$$
  $\vec{a}(t) = \frac{d\vec{v}}{dt} = \frac{d^2\vec{r}}{dt^2}$ 

Como funcionam as derivadas dos vetores?

## **Derivadas dos Vetores**



Posição 
$$\vec{r} = x \hat{\imath} + y \hat{\jmath} + z \hat{k}$$

Velocidade

$$\vec{v} = \frac{d\vec{r}}{dt} = \frac{d}{dt} (x \hat{i} + y \hat{j} + z \hat{k})$$

$$= \frac{dx}{dt} \hat{i} + \frac{dy}{dt} \hat{j} + \frac{dz}{dt} \hat{k} = v_x \hat{i} + v_y \hat{j} + v_z \hat{k}$$

Ou seja

$$v_{x} = \frac{dx}{dt}$$

$$v_{y} = \frac{dy}{dt}$$

$$v_x = \frac{dx}{dt}$$
  $v_y = \frac{dy}{dt}$   $v_z = \frac{dz}{dt}$ 

Similarmente

$$\vec{a} = \frac{d\vec{v}}{dt} \quad \Rightarrow \quad a_x = \frac{dv_x}{dt} \qquad a_y = \frac{dv_y}{dt} \qquad a_z = \frac{dv_z}{dt}$$

$$a_{y} = \frac{dv_{y}}{dt}$$

$$a_z = \frac{dv_z}{dt}$$

Desde que os três componentes são perpendiculares, os componentes das variáveis paralelos a cada eixo são relacionadas entre eles como no caso de movimento a 1D

## Se soubermos as forças aplicadas, saberemos a aceleração

$$\vec{F}(t) = m \, \vec{a}(t) \implies \vec{F}(t) = m \, \frac{d\vec{v}(t)}{dt} = m \frac{d^2 \vec{r}(t)}{dt^2}$$

$$\vec{r}(t) = (x, y, z)$$

Os componentes das variáveis paralelos a cada eixo são relacionadas entre eles como no caso de movimento a 1D

$$F_{x}(t) = ma_{x}(t)$$

$$F_{y}(t) = ma_{y}(t)$$

$$F_{z}(t) = ma_{z}(t)$$

$$v_{z}(t) = v_{z}(t_{0}) + \int_{t_{0}}^{t} a_{x}(t) dt$$

$$v_{z}(t) = v_{z}(t_{0}) + \int_{t_{0}}^{t} a_{z}(t) dt$$

$$v_{z}(t) = v_{z}(t_{0}) + \int_{t_{0}}^{t} a_{z}(t) dt$$

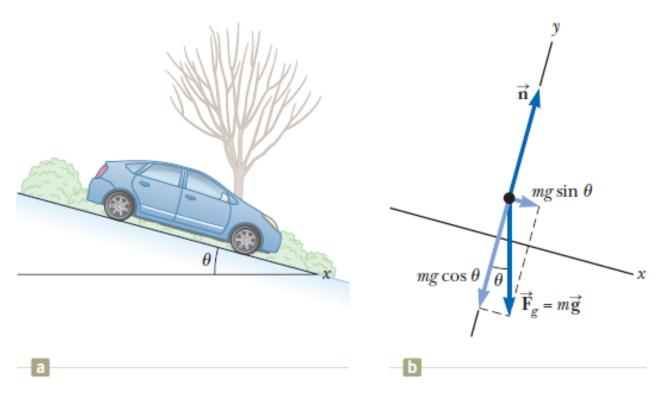
$$v_{z}(t) = v_{z}(t_{0}) + \int_{t_{0}}^{t} a_{z}(t) dt$$

$$z(t) = z(t_{0}) + \int_{t_{0}}^{t} v_{z}(t) dt$$

 $\vec{v}(t)$  e  $\vec{r}(t)$  podem ser calculados (i) por métodos analíticos ou (ii) por métodos numéricos.

## **Exemplo: Carro num plano inclinado**

Um carro desce, sem atrito, uma colina inclinada de ângulo  $\theta$ , com o motor desligado. Calcule a aceleração que adquire nessa descida.



**Figure 5.11** (Example 5.6) (a) A car on a frictionless incline. (b) The free-body diagram for the car. The black dot represents the position of the center of mass of the car. We will learn about center of mass in Chapter 9.

$$\vec{F} = \vec{P} + \vec{n} = m\vec{a}$$

$$\begin{cases} F_x = P_x + n_x = ma_x \\ F_y = P_y + n_y = ma_y \end{cases}$$

$$\begin{cases} F_x = m g \sin \theta + 0 = ma_x \\ F_y = -m g \cos \theta + |\vec{n}| = 0 \end{cases}$$

a força normal anula as forças na direção OY

$$\Rightarrow a_{x} = g \sin \theta$$

#### Modelo:

O movimento ou a trajetória da bola é devido à bola estar sempre sujeita à força da gravidade.

Num 1º estudo, não vamos considerar o efeito da resistência do ar, a rotação da bola, o efeito de altitude, impulsão, a rotação da Terra, ...

$$\vec{F} = m \ \vec{a}$$
 em que  $\vec{F} = \vec{P}$ 

Consideremos que a bola é pontapeada no solo, e inicia o seu movimento com uma velocidade  $\vec{v}_0$ , a fazer um ângulo  $\theta_0$  com a horizontal (solo).



Usamos coordenadas cartesianas, e organizamos todas as variáveis em componentes horizontal (x) e vertical (y)

#### **Condições iniciais:**

A bola é pontapeada no solo, na posição

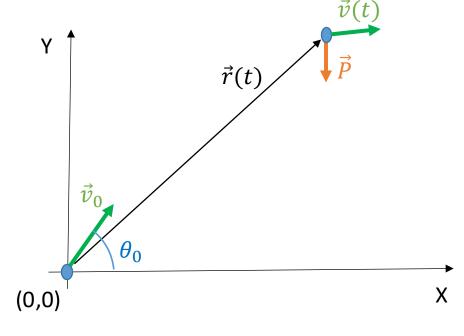
$$\vec{r}_0 = (x_0, y_0)$$

e inicia o seu movimento com uma velocidade  $\vec{v}_0$  =  $(v_{0x}, v_{0y})$ 

de magnitude  $|\vec{v}_0|$ 

e a fazer um ângulo  $\theta_0$  com a horizontal

$$\Rightarrow \vec{v}_0 = (v_{0x}, v_{0y}) = (|\vec{v}_0| \cos \theta_0, |\vec{v}_0| \sin \theta_0)$$



#### Força:

A única força é o peso da bola, com orientação vertical para baixo

$$\vec{P} = -m g \hat{j}$$

$$\Rightarrow \begin{cases} P_{x} = 0 \\ P_{y} = -mg \end{cases}$$

#### Aceleração:

$$\vec{P} = m \vec{a} \qquad \Rightarrow \begin{cases} P_{\chi} = m a_{\chi} \\ P_{\nu} = m a_{\nu} \end{cases}$$

$$\Leftrightarrow \left\{ \begin{array}{c} a_x = 0 \\ a_y = -g \end{array} \right.$$

$$\begin{cases} a_{x} = 0 & \vec{r}_{0} = (x_{0}, y_{0}) \\ a_{y} = -g & \vec{v}_{0} = (v_{0x}, v_{0y}) = (|\vec{v}_{0}| \cos \theta_{0}, |\vec{v}_{0}| \sin \theta_{0}) \\ t_{0} = 0 s \end{cases}$$

Neste caso, a aceleração vertical não depende dos variáveis horizontais, e vice versa

#### Efetivamente, trata-se de dois problemas 1D independentes

horizontal:

$$v_{x}(t) - v_{x}(t_{0}) = \int_{t_{0}}^{t} a_{x}(t) dt \quad \Rightarrow \qquad v_{x}(t) - v_{0x} = \int_{0}^{t} 0 dt \qquad \Rightarrow \qquad v_{x}(t) = v_{0x}$$

$$x(t) - x(t_{0}) = \int_{t_{0}}^{t} v_{x}(t) dt \quad \Rightarrow \qquad x(t) - x_{0} = \int_{t_{0}}^{t} v_{0x} dt \qquad \Rightarrow \qquad x(t) = x_{0} + v_{0x} t$$

vertical:

$$v_{y}(t) - v_{y}(t_{0}) = \int_{t_{0}}^{t} a_{y}(t) dt \quad \Rightarrow \quad v_{y}(t) - v_{0y} = \int_{0}^{t} -g dt \quad \Rightarrow \quad \mathbf{v}_{y}(t) = \mathbf{v}_{0y} - \mathbf{g}t$$

$$y(t) - y(t_{0}) = \int_{t_{0}}^{t} v_{y}(t) dt \quad \Rightarrow \quad y(t) - y_{0} = \int_{t_{0}}^{t} \left[ v_{0y} - gt \right] dt \quad \Rightarrow \quad \mathbf{y}(t) = \mathbf{y}_{0} + \mathbf{v}_{0y} t - \frac{1}{2} \mathbf{g} t^{2}$$

$$\begin{cases} a_x = 0 & \vec{r}_0 = (x_0, y_0) \\ a_y = -g & \vec{v}_0 = (v_{0x}, v_{0y}) = (|\vec{v}_0| \cos \theta_0, |\vec{v}_0| \sin \theta_0) \\ t_0 = 0 s \end{cases}$$

$$\begin{cases} v_x(t) = v_{0x} \\ v_y(t) = v_{0y} - gt \end{cases}$$

$$\begin{cases} x(t) = x_0 + v_{0x} t \\ y(t) = y_0 + v_{0y} t - \frac{1}{2} g t^2 \end{cases}$$

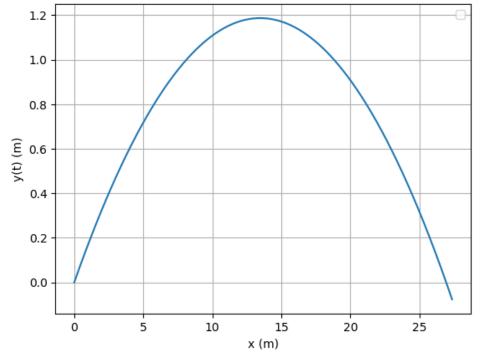
#### relação entre y e x:

$$t = \frac{x - x_0}{v_{0x}}$$
 (da equação para  $v_x$ )

$$y(t) = y_0 + v_{0y} \left( \frac{x - x_0}{v_{0x}} \right) - \frac{1}{2} g \left( \frac{x - x_0}{v_{0x}} \right)^2$$

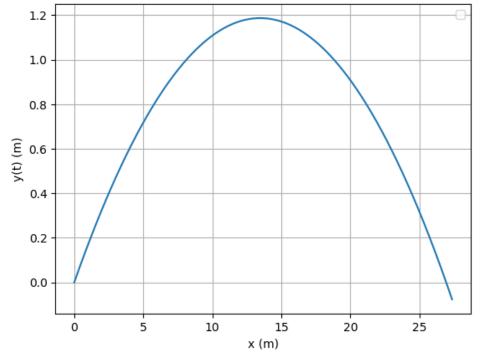
$$y(t) = y_0 + \frac{v_{0y}}{v_{0x}}[x(t) - x_0] - \frac{1}{2}\frac{g}{v_{0x}^2}[x(t) - x_0]^2$$
 equação da parábola

Trajetória de uma bola sem resistência do ar v0=100 km/h, theta=10º



$$\begin{cases} a_{x} = 0 & \vec{r}_{0} = (x_{0}, y_{0}) = (0, 0) \\ a_{y} = -g & \vec{v}_{0} = (v_{0x}, v_{0y}) = (|\vec{v}_{0}| \cos \theta_{0}, |\vec{v}_{0}| \sin \theta_{0}) \\ t_{0} = 0 s \end{cases} \begin{cases} v_{x}(t) = v_{0x} \\ v_{y}(t) = v_{0y} - gt \end{cases} \qquad y(t) = y_{0} + \frac{v_{0y}}{v_{0x}} [x(t) - x_{0}] - \frac{1}{2} \frac{g}{v_{0x}^{2}} [x(t) - x_{0}]^{2} \\ v_{y}(t) = v_{0y} - gt \end{cases}$$
$$\begin{cases} x(t) = x_{0} + v_{0x} t \\ y(t) = y_{0} + v_{0y} t - \frac{1}{2} g t^{2} \end{cases}$$

Trajetória de uma bola sem resistência do ar v0=100 km/h, theta=10°



## **Perguntas:**

- 1. Qual a altura máxima e quando a atinge?
- 2. Qual o alcance e quando o alcança?

$$\begin{cases} v_x(t) = v_{0x} \\ v_y(t) = v_{0y} - gt \end{cases}$$

$$\begin{cases} y(t) = y_0 + \frac{v_{0y}}{v_{0x}} [x(t) - x_0] - \frac{1}{2} \frac{g}{v_{0x}^2} [x(t) - x_0]^2 \\ x(t) = x_0 + v_{0x} t \\ y(t) = y_0 + v_{0y} t - \frac{1}{2} g t^2 \end{cases}$$

#### **Perguntas:**

1. Qual a altura máxima  $(y_m)$  e quando a atinge  $(t_m)$ ?

quando 
$$\frac{dy(t)}{dt}=v_y=0$$
  $\Longrightarrow$   $t_m=\frac{v_{0y}}{g}$  e  $y_m=y_0+\frac{1}{2}\frac{v_{0y}^2}{g}$  ou,  $\frac{dy(x)}{dx}=0$ 

2. Qual o alcance ( $x_{solo}$ ) e quando o alcança  $t_{solo}$ ?

quando 
$$y=0$$
 quando  $y_0=0$  e  $x_0=0$  temos

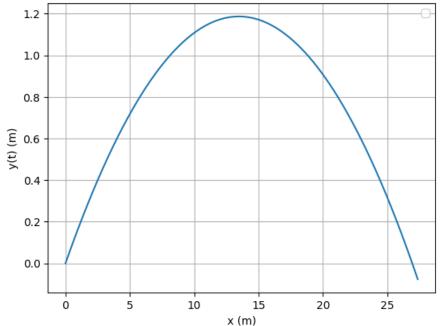
$$t_{solo} = \frac{2 v_{0y}}{g}$$
 e  $x_{solo} = \frac{2 v_{0x} v_{0y}}{g}$ 

1. Qual a altura máxima 
$$(y_m)$$
 e quando a atinge  $(t_m)$ ?  $t_m = \frac{v_{0y}}{g}$  e  $y_m = y_0 + \frac{1}{2} \frac{v_{0y}^2}{g}$ 

2. Qual o alcance ( $x_{solo}$ ) e quando o alcança  $t_{solo}$ ?

$$y_0=0$$
 e  $x_0=0$ , temos  $t_{solo}=rac{2\,v_{0y}}{g}$  e  $x_{solo}=rac{2\,v_{0x}\,v_{0y}}{g}$ 

Trajetória de uma bola sem resistência do ar v0=100 km/h, theta=100



Ex: 
$$|\vec{v}_0| = 100 \text{ km/h} = 27.78 \text{ m/s}$$
  $\theta_0 = 10^\circ$   $\vec{r}_0 = (x_0, y_0) = (0,0)$ 

$$\vec{v}_0 = (|\vec{v}_0|\cos\theta_0, |\vec{v}_0|\sin\theta_0) = (27.36, 4.82) \text{ m/s}$$

$$t_m = 0.49 \text{ s}$$
  
 $y_m = 1.19 \text{ m}$ 

$$t_{solo} = 0.98 \text{ s}$$
  
 $x_{solo} = 26.9 \text{ m}$ 

# Exemplo: trajetória de uma bola de futebol <u>COM</u> resistência do ar.

**Modelo:** O movimento ou a trajetória da bola é devido à bola estar sempre sujeita à força da gravidade, e resistência do ar proporcional à velocidade quadrado.

$$\vec{F} = m \vec{a}$$

em que

$$\vec{F} = \vec{P} - mD|\vec{v}|^2\hat{v}$$

Consideremos que a bola é pontapeada no solo, e inicia o seu movimento com uma velocidade  $\vec{v}_0$ , a fazer um ângulo  $\theta_0$  com a horizontal (solo).



$$\vec{F} = \vec{P} - m D |\vec{v}|^2 \hat{v} \qquad \qquad \hat{v} = \frac{\vec{v}}{|\vec{v}|} \qquad D = g/v_T^2$$

Esta força não altera o plano do movimento. Temos ainda um problema a 2D.

Componentes horizontal e vertical:

$$\begin{cases} F_{x} = P_{x} - m D |\vec{v}| v_{x} = m a_{x} \\ F_{y} = P_{y} - m D |\vec{v}| v_{y} = m a_{y} \end{cases} \qquad P_{x} = 0, \quad P_{y} = -m g$$

$$\Rightarrow \begin{cases} a_{x} = -D|\vec{v}|v_{x} \\ a_{y} = -g - D|\vec{v}|v_{y} \end{cases}$$

Como sabemos a força, e a aceleração, a velocidade e a posição são obtidos por integração.

Neste caso, a aceleração vertical <u>depende</u> da velocidade horizontal, e vice versa

O movimento em ambos os eixos deve ser resolvido simultaneamente.

Como o movimento é no plano, temos quatro equações diferenciais para integrar:

$$v_{x}(t) = \frac{dx}{dt},$$
  $v_{y}(t) = \frac{dy}{dt},$   $a_{x}(t) = \frac{dv_{x}}{dt} = \frac{d^{2}x}{dt^{2}},$   $a_{y}(t) = \frac{dv_{y}}{dt}$ 

Neste caso não é possível integrar analiticamente.

#### Mas podemos integrar numericamente usando o método de Euler

Podemos implementar o seu cálculo num programa python, acrescentando umas linhas (e as que lhe fornecem informação) no ciclo dum programa que implemente o método de Euler.

```
for i in range(n):
    t[i+1]=t[i]+dt
    ax= ...
    vx[i]= vx[i]+ax*dt
    x[i+1]=x[i]+vx[i]*dt
    ay= ...
    vy[i]= vy[i]+ay*dt
    y[i+1]=y[i]+vy[i]*dt
# Método de Euler (n+1 elementos)
# Método de Euler (n+2 elementos)
# Adicionar linhas para a 2ª dimensão
# adicionar linhas para a 2ª dimensão
```

$$\begin{cases} a_{x} = -D|\vec{v}|v_{x} \\ a_{y} = -g - D|\vec{v}|v_{y} \end{cases}$$

1º Cálculo da velocidade por integração com o método de Euler das duas relações diferenciais:

$$a_{\chi}(t) = \frac{dv_{\chi}}{dt}$$
  $a_{\chi}(t) = \frac{dv_{\chi}}{dt}$ 

a 2D:

$$v_x(t + \delta t) \approx v_x(t) + a_x(t) \times \delta t$$
  
 $v_y(t + \delta t) \approx v_y(t) + a_y(t) \times \delta t$ 

#### <u>Implementação:</u>

```
D = g/vt**2
for i in range(n):
    t[i+1]=t[i]+dt
    vv=np.sqrt(vx[i]**2 +vy[i]**2) #norma de v
    ax[i]=-D*vv*vx[i]
    ay[i]=-g-D*vv*vy[i]
    vx[i+1]=vx[i]+ax[i]*dt
    vy[i+1]=vy[i]+ay[i]*dt
```

$$\begin{cases} a_x = -D|\vec{v}|v_x \\ a_y = -g - D|\vec{v}|v_y \end{cases}$$

2º Cálculo da posição por integração com o método de Euler das duas relações diferenciais:

$$v_x(t) = \frac{dx}{dt}$$
  $v_y(t) = \frac{dy}{dt}$ 

a 2D:

$$x(t + \delta t) \approx x(t) + v_x(t) \times \delta t$$
  
 $y(t + \delta t) \approx y(t) + v_y(t) \times \delta t$ 

#### Implementação:

```
D = g/vt**2
for i in range(n):
    t[i+1]=t[i]+dt
    vv=np.sqrt(vx[i]**2 +vy[i]**2) #norma de v
    ax[i]=-D*vv*vx[i]
    ay[i]=-g-D*vv*vy[i]
    vx[i+1]=vx[i]+ax[i]*dt
    vy[i+1]=vy[i]+ay[i]*dt
    x[i+1]=x[i]+vx[i]*dt
    y[i+1]=y[i]+vy[i]*dt
```

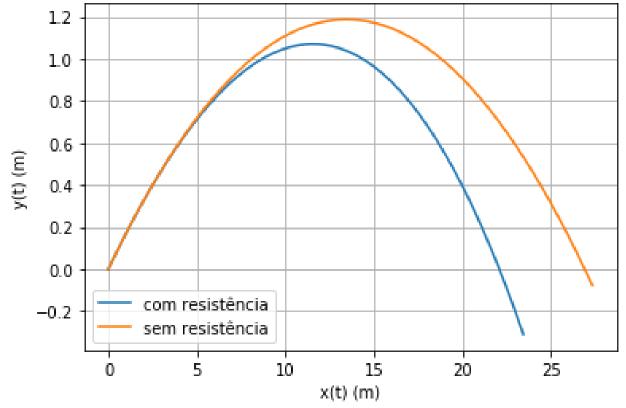
$$\begin{cases} a_{x} = -D|\vec{v}|v_{x} \\ a_{y} = -g - D|\vec{v}|v_{y} \end{cases}$$

- 1º Cálculo da velocidade por integração com o método de Euler
- 2º Cálculo da posição velocidade por integração com o método de Euler

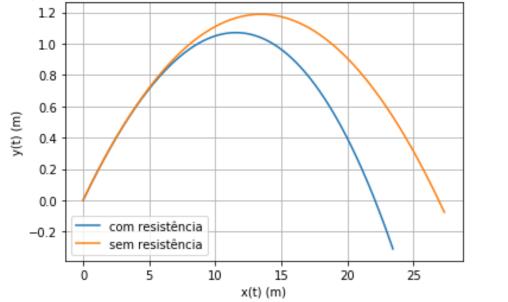
EX:

$$v_0 = 100$$
 km/h 
$$v_T = 100$$
 km/h.  $\theta_0 = 10^\circ$ 

Trajetória de uma bola sem e com resistência do ar v0=100 km/h, 10º







#### **Perguntas:**

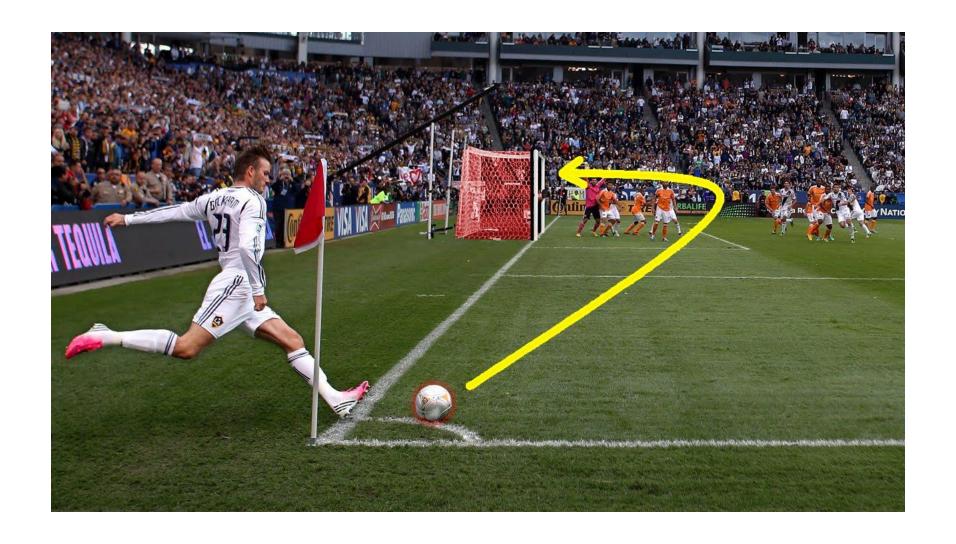
1. Qual a altura máxima  $(y_m)$  e quando a atinge  $(t_m)$ ? quando  $\frac{dy(t)}{dt} = v_y = 0$ 

ou, 
$$\frac{dy(x)}{dx} = 0$$

2. Qual o alcance máximo  $(x_{solo})$  e quando o alcança  $t_{solo}$ ? quando y=0

**Encontrar as soluções numericamente** 

# Movimento a 3D



# Trajetória de uma bola de futebol resistência do ar e rotação

Se soubermos as forças aplicadas à bola saberemos a lei do movimento.

1. Peso da bola

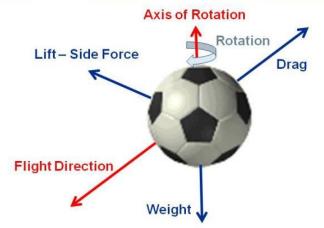
$$\vec{F}_{grav} = -mg\hat{\jmath}$$

2. Uma bola em movimento desloca o ar à sua passagem. Por isso sofre uma força de resistência do ar na forma

$$\vec{F}_{res} = -m \, D |\vec{v}|^2 \hat{v}$$







www.nasa.gov :

3. A rotação da bola faz que o escoamento do ar seja diferente nos lados opostos da bola. O resultado é o aparecimento

de uma força perpendicular ao eixo de rotação. É a força de Magnus, que tem a forma

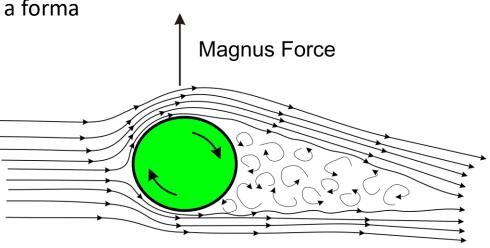
$$\vec{F}_{Magnus} = \frac{1}{2} A \rho_{ar} r \vec{\omega} \times \vec{v}$$

 $\overrightarrow{\omega}$  é o vetor rotação,  $|\overrightarrow{\omega}|$ = ângulo (rad)/segundo

 $A=\pi r^2$  a área da secção da bola

 $\rho_{ar}$  a densidade do ar

r o raio da bola



# Problema: Bola de futebol com rotação

Determinar se é golo ou não, a bola ser chutada do canto com rotação. Implementar o movimento da bola com rotação, usando o método de Euler. Modificar um programa anterior que seja semelhante e adicionar a parte do método de Euler correspondente à dimensão extra z

#### **Dados:**

$$\vec{r}_0 = (x_0, y_0, z_0) = (0, 0, 23.8m)$$
 $\vec{v}_0 = (v_{0x}, v_{0y}, v_{0z}) = (25, 5, -50) \text{ m/s}$ 
 $\vec{\omega} = (\omega_x, \omega_y, \omega_z) = (0, 400 \text{ rad/s}, 0)$ 
 $t_0 = 0 \text{ s}$ 

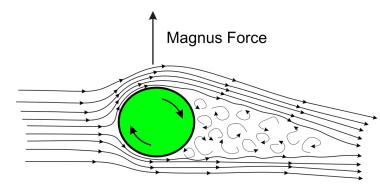


Raio da bola: r = 11 cm

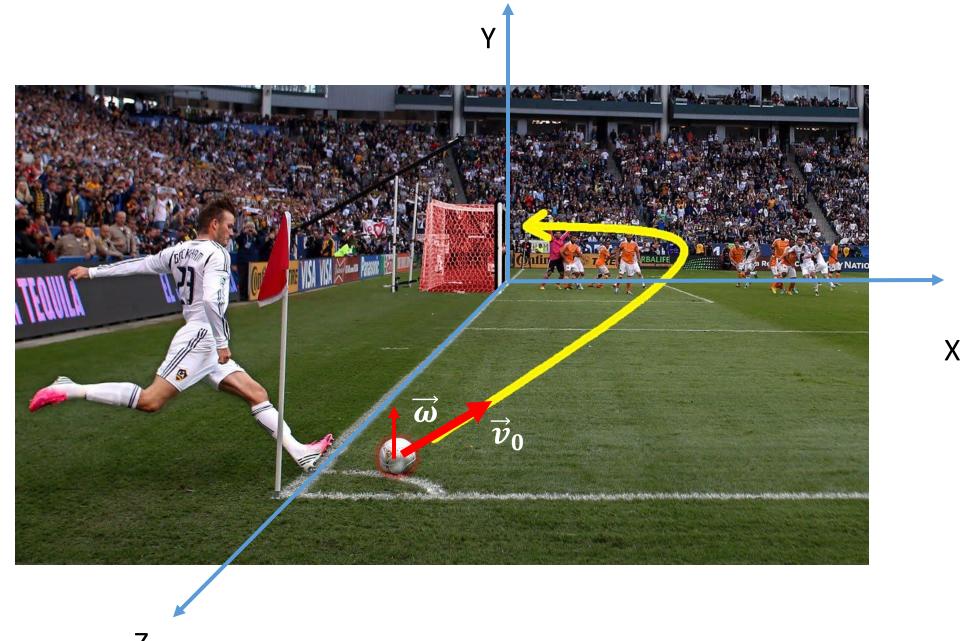
Área transversal da bola:  $A = \pi r^2$ 

$$\rho_{ar} = 1.225 \text{ kg/m}^3$$

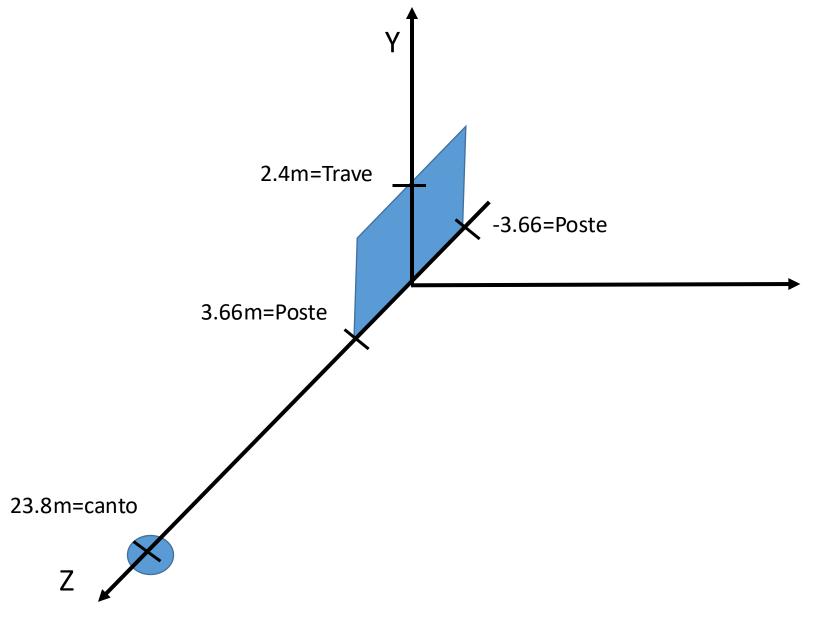
$$\vec{F}_{Magnus} = \frac{1}{2} A \, \rho_{ar} \, r \, \vec{\omega} \times \vec{v}$$



$$\vec{\omega} \times \vec{v} = (\omega_y v_z, 0, -\omega_y v_x)$$
 neste caso



MSF 2025 - T3 **2** 58



Baliza:

$$-3.66 < z < 3.66 \text{ m}$$

$$0 < y < 2.4 \text{ m}$$

X

Descrição em termos de componentes x, y e z:

As projeções das forças de **peso** e **resistência do ar** são: 
$$\begin{cases} P_{\chi} = 0 \\ P_{y} = -mg \\ P_{z} = 0 \end{cases} \qquad \text{e} \qquad \begin{cases} F_{res,\chi} = -m \ D | \vec{v} | v_{\chi} \\ F_{res,y} = -m \ D | \vec{v} | v_{y} \\ F_{res,z} = -m \ D | \vec{v} | v_{z} \end{cases}$$

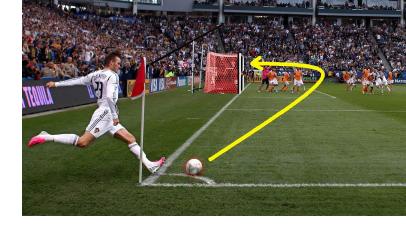
O vetor velocidade angular  $\vec{\omega}=(0,\omega_{\nu},0)~{\rm rad/s}$ , faz que a **força de Magnus** seja

$$\vec{F}_{Magnus} = \frac{1}{2} A \rho_{ar} r \vec{\omega} \times \vec{v} = \frac{1}{2} A \rho_{ar} r \begin{vmatrix} \hat{\imath} & \hat{\jmath} & \hat{k} \\ 0 & \omega_{y} & 0 \\ v_{x} & v_{y} & v_{z} \end{vmatrix}$$
$$= \frac{1}{2} A \rho_{ar} r \left( \omega_{y} v_{z} \hat{\imath} - \omega_{y} v_{x} \hat{k} \right)$$

e assim as componentes da força de Magnus são:

$$\begin{cases} F_{Magnus,x} = \frac{1}{2}A \rho_{ar} r \omega_{y} v_{z} \\ F_{Magnus,y} = 0 \\ F_{Magnus,z} = -\frac{1}{2}A \rho_{ar} r \omega_{y} v_{x} \end{cases}$$

$$\begin{cases} P_x = 0 \\ P_y = -mg \\ P_z = 0 \end{cases} \begin{cases} F_{res,x} = -m \ D | \vec{v} | v_x \\ F_{res,y} = -m \ D | \vec{v} | v_y \\ F_{res,z} = -m \ D | \vec{v} | v_z \end{cases} \begin{cases} F_{Magnus,x} = \frac{1}{2} A \ \rho_{ar} \ r \omega_y v_z \\ F_{Magnus,y} = 0 \\ F_{Magnus,z} = -\frac{1}{2} A \ \rho_{ar} \ r \omega_y v_x \end{cases}$$



Ao combinar todas estas forças e dividi-las pela massa, temos

$$\begin{cases} a_x = -D|\vec{v}|v_x + \frac{1}{2}A \rho_{ar} r\omega_y v_z/m \\ a_y = -g - D|\vec{v}|v_y \\ a_z = -D|\vec{v}|v_z - \frac{1}{2}A \rho_{ar} r\omega_y v_x/m \end{cases}$$

Outra vez, a aceleração em cada direção depende do movimento nas outras

### Resolvemos pelo método de Euler

Dados:

$$\vec{r}_0 = (x_0, y_0, z_0) = (0,0,23.8m)$$
  
 $\vec{v}_0 = (v_{0x}, v_{0y}, v_{0z}) = (25,5, -50)$  m/s  
 $\vec{\omega} = (\omega_x, \omega_y, \omega_z) = (0,400 \text{ rad/s}, 0)$   
 $t_0 = 0 \text{ s}$ 

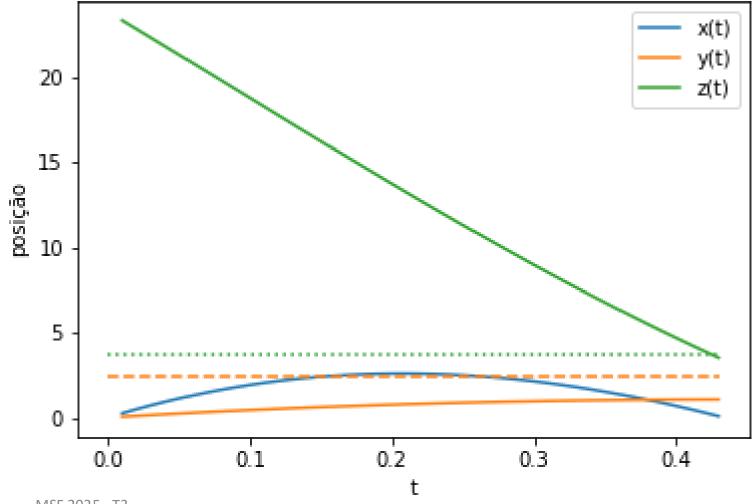
Massa da bola = 0.45 kg Velocidade terminal da bola =100 km/h Raio da bola: r=11 cm Área transversal da bola:  $A=\pi\,r^2$  $\rho_{ar}=1.225$  kg/m³

$$\begin{cases} a_x = -D|\vec{v}|v_x + \frac{1}{2}A \rho_{ar} r\omega_y v_z \\ a_y = -g - D|\vec{v}|v_y \\ a_z = -m D|\vec{v}|v_z - \frac{1}{2}A \rho_{ar} r\omega_y v_x \end{cases}$$

#### Solução:

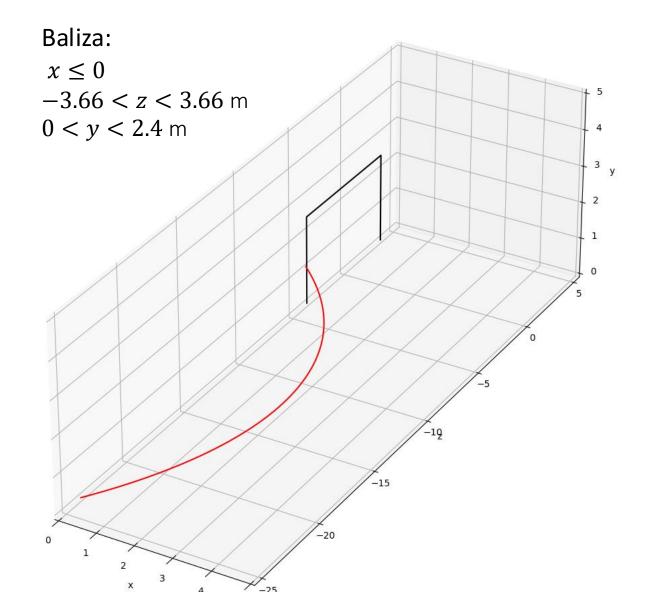
```
dres=g/vt**2 #coeficiente para resistência do ar
mag=0.5*1.225*0.11*np.pi*0.11**2 #coeficiente força Magnus
omega y = 400 #componente y da rotação
for i in range(n):
  t[i+1]=t[i]+dt
  vv=np.sqrt(vx[i]**2+vy[i]**2+vz[i]**2) #|v|
  amx=mag*omega y*vz[i]/m #força de Magnus - x
  amz=-mag*omega y*vx[i]/m #força de Magnus - z
  ax[i]=-dres*vv*vx[i]+amx
  av[i]=-g-dres*vv*vv[i]
  az[i]=-dres*vv*vz[i]+amz
  vx[i+1]=vx[i]+ax[i]*dt
  vv[i+1]=vv[i]+av[i]*dt
  vz[i+1]=vz[i]+az[i]*dt
  x[i+1]=x[i]+vx[i]*dt
  v[i+1]=v[i]+vv[i]*dt
  z[i+1]=z[i]+vz[i]*dt
```

## Solução numérica



#### Baliza:

$$x < 0$$
  
-3.66 <  $z <$  3.66 m  $0 < y <$  2.4 m



#### Código plot 3D:

plt.figure(figsize=(8,8))
ax = plt.axes(projection='3d') #criar eixos 3D

#### #desenhar a baliza

goalx = [0,0,0,0] goaly = [0,2.4,2.4,0] goalz = [-3.66,-3.66,3.66,3.66] ax.plot3D(goalx,goalz,goaly, 'k')

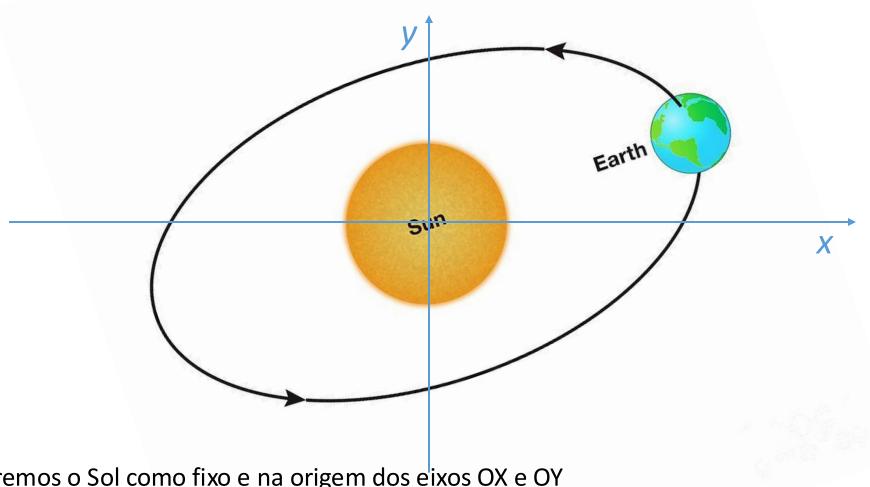
#### #trajetória da bola

ax.plot3D(x[x>=0],-z[x>=0],y[x>=0],'r')

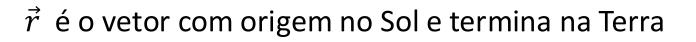
#### #ajustar eixos

ax.set\_xlim3d(0, 5)
ax.set\_ylim3d(-25, 5)
ax.set\_zlim3d(0, 5)
ax.set\_box\_aspect((2,6,2))
ax.set\_xlabel('x')
ax.set\_ylabel('z')
ax.set\_zlabel('y')

# Teste 1 até aqui!



Consideremos o Sol como fixo e na origem dos eixos OX e OY



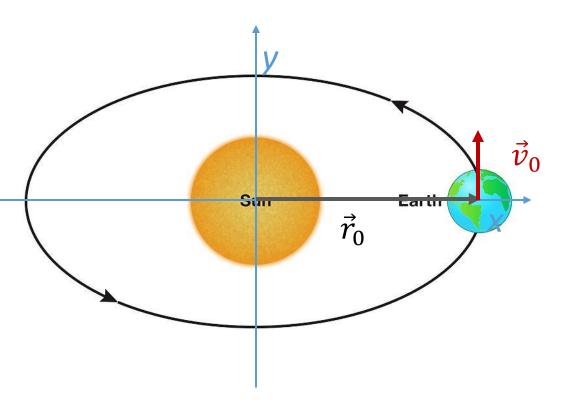
Força de gravidade (do sol na terra)

$$\vec{F}_{grav} = -G \frac{m M}{|\vec{r}|^2} \hat{r} = -G \frac{m M}{|\vec{r}|^2} \frac{\vec{r}}{|\vec{r}|}$$

$$\vec{r} = \vec{r}$$

$$\vec{r} = x \,\hat{\imath} + y \,\hat{\jmath}$$

$$\vec{F}_{grav} = -G \frac{m M}{|\vec{r}|^3} (x \hat{i} + y \hat{j}) = (-G \frac{m M}{|\vec{r}|^3} x, -G \frac{m M}{|\vec{r}|^3} y)$$



## **Condições iniciais**

$$\vec{r}_0 = (x_0, y_0) = (distancia\ ao\ sol, 0)$$

$$\vec{v}_0 = (v_{0x}, v_{0y}) = (0, 2\frac{pi}{ano} * distancia ao sol)$$

#### Sistema Astronómico de Unidades

Grandeza	Unidade	Definição	Valor no SI
Distância	AU	Distância média da Terra ao Sol	$1.498 \times 10^{11} m$ (~150 milhões de km)
Tempo	ano	Período da Terra em volta do Sol	$3.15 \times 10^7 s$
Massa	M	Massa do Sol	$1.989 \times 10^{30} kg$

Neste sistema, a constante de gravitação é 
$$G=6.67408\times 10^{-11}\frac{m^3}{kg\,s^2}=4\pi^2\frac{AU^3}{M\,ano^2}$$
 a massa da Terra é  $m=5.9722\times 10^{24}kg=3.003\times 10^{-6}M$ 

# Condições iniciais neste sistema de unidades

$$\vec{r}_0 = (x_0, y_0) = (1,0) \text{ AU}$$
  
 $\vec{v}_0 = (v_{0x}, v_{0y}) = (0,2\pi) \text{ AU/ano}$ 

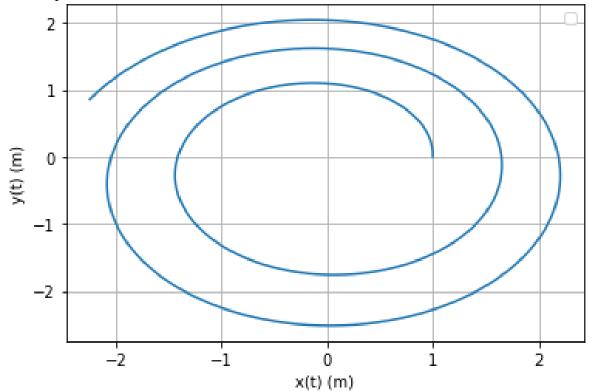
tornam-se muito mais simples.

$$\vec{F}_{grav} = \left( -G \frac{m M}{|\vec{r}|^3} x, -G \frac{m M}{|\vec{r}|^3} y \right)$$

$$a_x = -\frac{GM}{|\vec{r}|^3}x$$
,  $a_y = -\frac{GM}{|\vec{r}|^3}y$ 

$$a_y = -\frac{GM}{|\vec{r}|^3}y$$

#### Trajetória da Terra à volta do Sol. Métode de Euler, dt=0.01 ano



## Integração pelo método de Euler

```
gm = 4*np.pi**2
x0 = 1
y0 = 0
vx0 = 0
vy0 = 2*np.pi
```

```
for i in range(n):
  t[i+1]=t[i]+dt
  r=np.sqrt(x[i]**2+y[i]**2)
  ax[i]=-gm/r**3*x[i]
  ay[i]=-gm/r**3*y[i]
  vx[i+1]=vx[i]+ax[i]*dt
  vy[i+1]=vy[i]+ay[i]*dt
  x[i+1]=x[i]+vx[i]*dt
  y[i+1]=y[i]+vy[i]*dt
```

#### Método de Euler

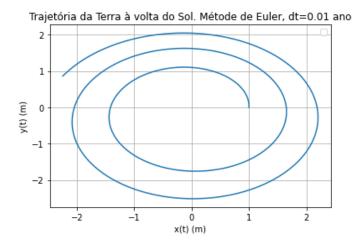
$$x(t + \delta t) \approx x(t) + v_x(t) \times \delta t$$
  
 $v_x(t + \delta t) \approx x(t) + a_x(t) \times \delta t$ 

Não funcionou muito bem para este problema. Precisamos de um alternativo

## Método de Euler-Cromer (ou Euler modificado)

$$v_x(t + \delta t) \approx x(t) + a_x(t) \times \delta t$$
  
 $x(t + \delta t) \approx x(t) + v_x(t + \delta t) \times \delta t$ 

usar o novo valor da velocidade para calcular a nova posição

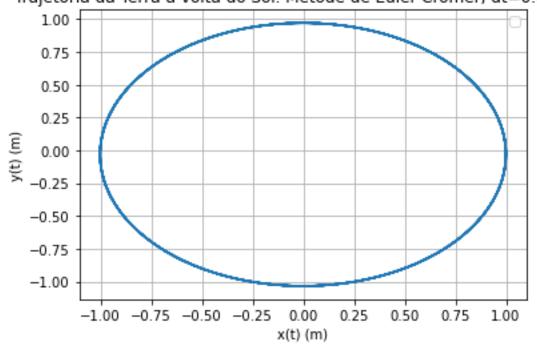


$$\vec{F}_{grav} = \left( -G \frac{m M}{|\vec{r}|^3} x, -G \frac{m M}{|\vec{r}|^3} y \right)$$

## Integração pelo método de <u>Euler-Cromer</u>

```
for i in range(n):
  t[i+1]=t[i]+dt
  r=np.sqrt(x[i]**2+y[i]**2)
  ax[i]=-gm/r**3*x[i]
  ay[i]=-gm/r**3*y[i]
  vx[i+1]=vx[i]+ax[i]*dt
  vy[i+1]=vy[i]+ay[i]*dt
  x[i+1]=x[i]+vx[i+1]*dt
  y[i+1]=y[i]+vy[i+1]*dt
```





#### Produz órbitas fechadas!

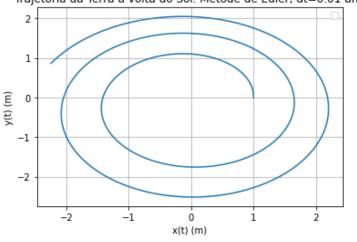
# Métodos de Integração

#### Método de Euler

$$x(t + \delta t) \approx x(t) + v_x(t) \times \delta t$$

for i in range(n):
 t[i+1]=t[i]+dt
 r=np.sqrt(x[i]\*\*2+y[i]\*\*2)
 ax[i]=-gm/r\*\*3\*x[i]
 ay[i]=-gm/r\*\*3\*y[i]
 vx[i+1]=vx[i]+ax[i]\*dt
 vy[i+1]=vy[i]+ay[i]\*dt
 x[i+1]=x[i]+vx[i]\*dt
 v[i+1]=v[i]+vy[i]\*dt

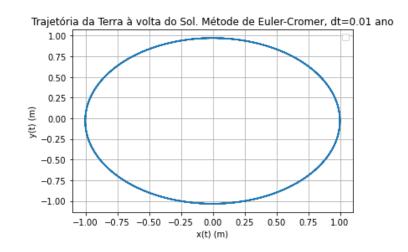
Trajetória da Terra à volta do Sol. Métode de Euler, dt=0.01 ano



#### Método de Euler-Cromer

$$x(t + \delta t) \approx x(t) + v_x (t + \delta t) \times \delta t$$

for i in range(n):
 t[i+1]=t[i]+dt
 r=np.sqrt(x[i]\*\*2+y[i]\*\*2)
 ax[i]=-gm/r\*\*3\*x[i]
 ay[i]=-gm/r\*\*3\*y[i]
 vx[i+1]=vx[i]+ax[i]\*dt
 vy[i+1]=vy[i]+ay[i]\*dt
 x[i+1]=x[i]+vx[i+1]\*dt
 y[i+1]=y[i]+vy[i+1]\*dt x



# Métodos de Integração

## O método de <u>Euler-Cromer</u>:

- Mesmo erro de truncatura que o método de Euler
- Mas para movimentos periódicos, o erro anula-se ao fim de um período
- Conserve melhor a energia

Método de Euler mediocre para movimentos periódicos.

