## Aula 12 - 2018

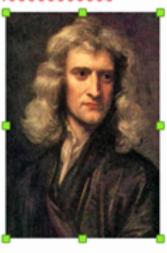
Forças gravitacionais: órbitas

#### **Objetivos**

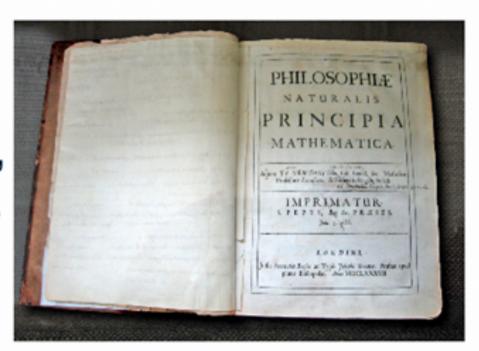
- Utilizar a força gravitacional para atualizar o momento e a posição de um planeta.
- Aplicar a propriedade de "reciprocidade" das forças entre dois objetos cuidadosamente, identificando os objetos e forças apropriadas.
- Utilizar a linguagem de programação VPython para resolver problemas iterativamente e exibir trajetórias que envolvem interações gravitacionais.

## Leis de Newton

#### Issac Newton



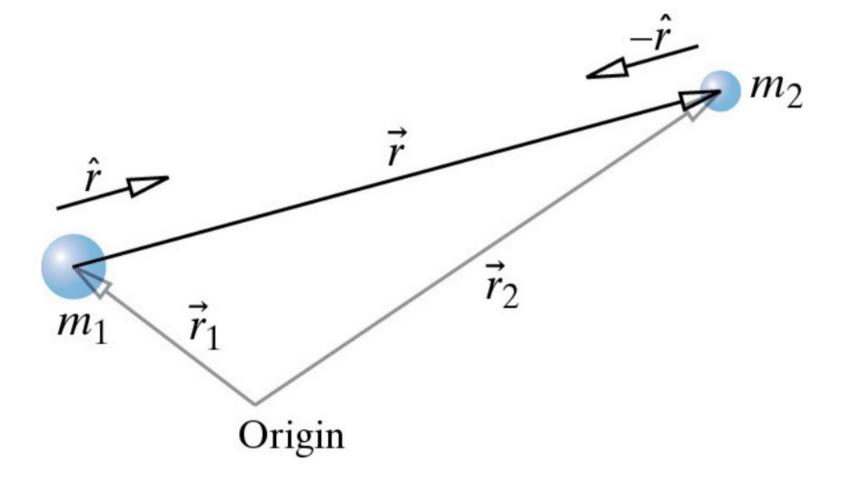
"Principia" 1687



- 1.Qualquer corpo continua seu estado de repouso ou de movimento uniforme em linha reta, a menos que seja compelido a mudar deste estado por forças impressas sobre ele.
- 2.A mudança do movimento [da quantidade de movimento] é proporcional à força impressa e é feita na direção (e sentido) da linha reta na qual aquela força é impressa.
- 3.Para cada ação há sempre uma reação igual e oposta: ou seja, as ações mútuas de dois corpos entre si são sempre iguais e dirigidas a partes contrárias.

# Força gravitacional de 1 sobre 2

$$\vec{F} = -\frac{Gm_1m_2}{|\vec{r}_2 - \vec{r}_1|^2}\hat{r}, \quad \hat{r} = \frac{\vec{r}_2 - \vec{r}_1}{|\vec{r}_2 - \vec{r}_1|}\hat{r},$$



# ATC 12 – Parte 1 Item 1

Na lousa, desenhem um diagrama como aquele da figura abaixo. Cada posição numerada representa a localização de uma espaçonave diferente. Em cada posição numerada, desenhem uma seta representando a força gravitacional exercida pelo planeta sobre a espaçonave, naquela posição. Certifiquem-se de que a direção e o sentido estejam corretos, e de que o comprimento das setas sejam (aproximadamente) proporcionais à magnitude da força correspondente.

- Desenhem também, no planeta, setas que indiquem as forças exercidas sobre ele por cada nave.
- Comparem o resultado com o de outras equipes. Ao final, indiquem na caixa de texto abaixo que já efetuaram o desenho e continuem a atividade.

- Completem o programa VPython
   Forca\_gravitacional\_esqueleto.py, de modo a
   calcular a força gravitacional (vetorial) da Terra
   sobre cada nave, e exibi-la com o auxílio de um
   objeto 'arrow'.
- Utilizem símbolos, não números. P. ex., se bola1 = sphere(pos=vector(0,1,1)) e bola2 = sphere(pos=vector(1,0,0)), defina o vetor posição relativa entre eles como r = bola2.pos bola1.pos, ao invés de r = vector(1,-1,-1).
- Depois, exibam também as forças gravitacionais de cada nave sobre a Terra.

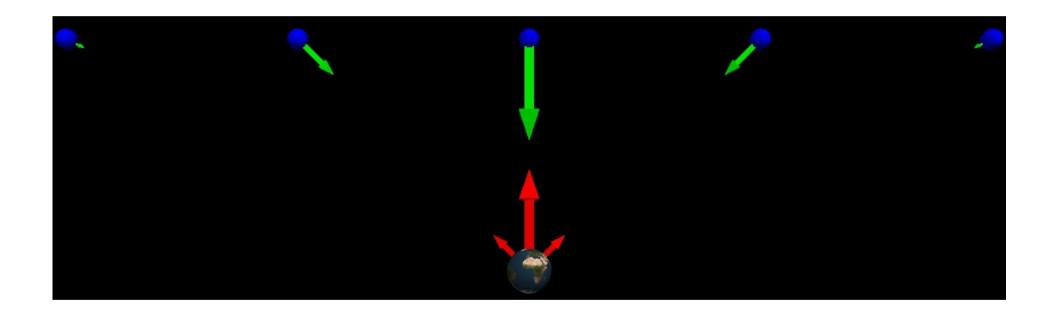
```
# -*- coding: utf-8 -*-
      from visual import *
 3
 4
     # Constantes
 5
      G = 6.7e-11
      mnave=15e3 # Massa de cada espaçonave
mplaneta=6e24 # Massa do planeta
 6
 7
      Fescala=20000 # Fator de escala para visualização da força
 8
 9
10
      planeta=sphere(pos=vector(0,0,0), radius=6.4e6, material=materials.earth)
11
12
      #Nave 1
13
      nave=sphere(pos=vector(-13e7,6.5e7,0), radius=3e6, color=color.blue)
14
      r= ???
15
      rmag = ???
16
      Fmag = ???
17
      rchap = ???
18
     Fres = ???
19
      seta=arrow(pos=???, axis=Fescala*Fres,color=color.green)
20
      #Nave 2
21
```

# **OBS.: Sintaxe no python**

$$\frac{1}{|\vec{r}^2|}$$
 = 1/rmag/rmag = 1/( rmag\*rmag )= 1/rmag\*\*2 = rmag\*\*( -2 )

# ATC 12 – Parte 1 Item 2

```
constantes
G = 6.7e-11
mnave=15e3 # Massa de cada espaçonave
mplaneta=6e24 # Massa do planeta
Fescala=20000 # Fator de escala para visualização da força
planeta=sphere(pos=vector(0,0,0), radius=6.4e6, material=materials.earth)
#Nave 1
nave=sphere(pos=vector(-13e7,6.5e7,0), radius=3e6, color=color.blue)
r= nave.pos - planeta.pos
rmag = mag (r)
Fmag = (G*mnave*mplaneta)/(rmag**2)
rchap = r/rmag
Fres = -Fmag*rchap
seta=arrow(pos=nave.pos, axis=Fescala*Fres,color=color.green)
```



# O princípio do momento:

$$\Delta \vec{p} = \vec{F}_R \Delta t$$

# Fórmulas de Atualização

Momento: 
$$\vec{p}_f = \vec{p}_i + \vec{F}_R(t_f - t_i)$$

Posição: 
$$\vec{r}_f = \vec{r}_i + \vec{v}_{med}(t_f - t_i)$$

$$\vec{\mathbf{v}}_{med} \approx \frac{\vec{p}_f}{m}$$

- Vamos estudar o movimento de um satélite em torno da Terra. Completem o programa VPython satelite\_esqueleto.py de modo a incluir a atualização do momento e da posição do satélite a cada passo de tempo.
- Modifiquem a rapidez inicial do satélite para produzir uma trajetória circular.
- Em que região (próximo ou longe da Terra) o momento da nave muda mais rapidamente?
   Por quê?

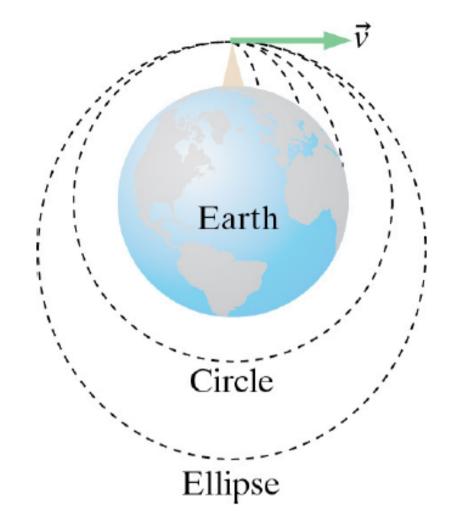
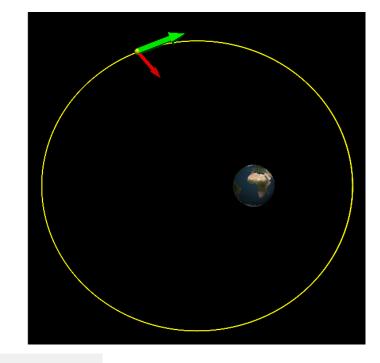


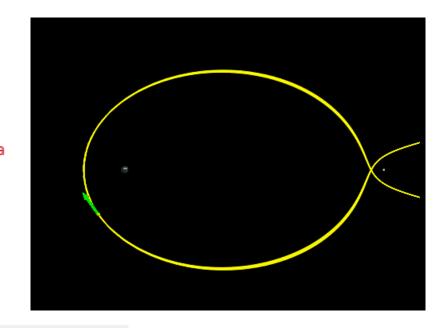
Figura 3.24 Newton imaginou lançamentos horizontais de uma pedra, com diferentes velocidades, a partir de uma montanha alta, resultando em diferentes elipses. Apenas uma velocidade em especial produz uma órbita circular.

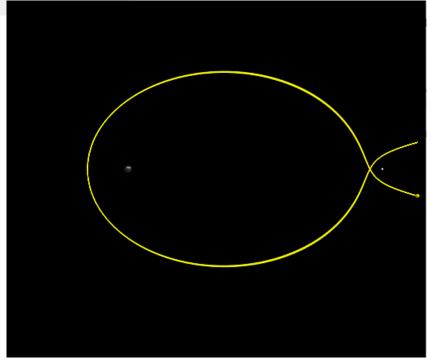
```
psatetite = msatetite*vsatetite
t = 0
Fseta = arrow(color=color.red) # Seta para visualizar a força sobre o satélite
pseta = arrow(color=color.green) # Seta para visualizar o momento do satélite
#LAÇO DE CÁLCULO: COLOQUE TODOS OS CÁLCULOS REPETITIVOS DENTRO DO LAÇO
while t < 10*365*24*60*60: ## Por quanto tempo rodará?
                              ## Torna a animação mais lenta
   rate(100)
   Coloque abaixo o cálculo da força da Terra sobre o satélite (Fres)
   r=satelite.pos-Terra.pos
   rmag=mag(r)
   Fmag=(G*msatelite*mTerra)/(rmag**2)
   rchap=r/rmag
   Fres=-Fmag*rchap
   Agora instrua o cálculo do novo momento do satélite, pelo Princípio do Momento
   psatelite = psatelite + Fres*delta t
  Atualizando a posição do satélite
   satelite.pos = satelite.pos + (psatelite/msatelite) * delta t
   Atualizando as setas da força e do momento
   Fseta.pos = satelite.pos
                                # Reescalando a força para melhor visualização
   Fseta.axis = Fres*Fescala
   pseta.pos=satelite.pos
   pseta.axis=psatelite*pescala # Reescalando o momento para melhor visualização
   Atualizando o tempo
   t = t+delta t
```



- Vamos por fim estudar o movimento de uma sonda entre a Terra e a Lua. Completem o programa VPython tres\_corpos\_esqueleto.py de modo a levar em conta, na força resultante sobre a sonda, os efeitos tanto da Terra quanto da Lua.
- Modifiquem a rapidez inicial da sonda para produzir trajetórias em volta da Terra, ou em volta tanto da Terra quanto da Lua, ou em forma de oito. Que outras trajetórias vocês conseguem obter?

```
# CALCULOS
|while t < 10*365*24*60*60: # Quanto tempo dura a simulação?
    rate(6000) ## Torna a animação mais lenta
    ## Calcule abaixo a força exercida pela Terra (FTerra)
    ## e a força exercida pela Lua (FLua) sobre a sonda.
    ## Qual a força resultante (Fres) sobre a sonda?
    rt = sonda.pos - Terra.pos # Vetor posição da sonda em relação à Terra
    rtmag = mag(rt)
    rtchap = rt/rtmag
    FTerra = -(G*mTerra*msonda/rtmag**2)*rtchap
    rl = sonda.pos - Lua.pos # Vetor posição da sonda em relação à Lua
    rlmag = mag(rl)
    rlchap = rl/rlmag
    FLua = -(G*mLua*msonda/rlmag**2)*rlchap
    Fres = FTerra + FLua
                                # Força resultante sobre a sonda
    ## Atualizando o momento e a posição da sonda
    psonda = psonda + Fres*delta t
    sonda.pos = sonda.pos + psonda/msonda*delta t
    ## Atualizando a visualização do momento da sonda
    pseta.pos = sonda.pos
    pseta.axis = psonda*pescala
    ## Vericando se a sonda atingiu a Terra. Em caso positivo,
    ## saímos do laço de cálculo
    if rtmag < Terra.radius:</pre>
       break
    ## Vericando se a sonda atingiu a Lua. Em caso positivo,
    ## saímos do laço de cálculo
    if rlmag < Lua.radius:</pre>
       break
```





Quando o programa é executado com a	velocidade inicial padrão	, quais das afirmações	a seguir são verdadeiras?
(Marquem todas as corretas.)			

- 🗹 Em todos os instantes, o momento da sonda é tangente a sua trajetória. 🧹
- ☑ Em todos os instantes, a força resultante sobre a sonda é a superposição das forças gravitacionais exercidas pela Terra e pela Lua. 
  ✓
- ✓ Ao longo do movimento, a orientação (direção e sentido) do momento da sonda muda de um instante para outro. 
  ✓
- A força gravitacional da Lua é sempre perpendicular ao momento da sonda.
- 🗹 No instante em que a sonda começa a retornar sobre sua trajetória, sua velocidade é praticamente nula. 🧹
- A magnitude do momento da sonda é constante.
- No instante em que a sonda começa a retornar sobre sua trajetória, a magnitude da força resultante sobre a sonda é nula.

## "Antes de sair"

**Apagar lousas.** 

Desligar notebooks.

Outras providências de arrumação que julgar necessárias...

Não esquecer objetos (réguas, canetas, cadernos, celulares...)

A equipe agradece!!