# Dinámica Molecular regida por el paso temporal

#### Equipo 5:

- Fernando Bejarano (legajo 52043).
- Luis Marzoratti (legajo 54449).
- Sebastian Kulesz (legajo 54045).

## 1) Oscilador puntual amortiguado (sistema 1).

• 
$$f = m * a = m * r_2 = -k * r - \gamma * r_1$$

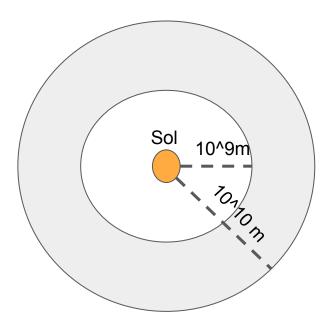
Parámetros:

$$m = 70; k = 10^4; \gamma = 100; t_f = 5$$

Condiciones iniciales

° 
$$r(t=0) = 1; v(t=0) = \frac{-\gamma}{2*m}$$

## 2) Formación del sistema solar (Sistema 3).



#### Condiciones iniciales

- N partículas.
- Masa total de partículas 2 \*10^30 [kg].
- Momento angular inicial: L=0.8\* 2^140.
- Velocidades tangenciales en sentido antihorario.
- $\circ$  |  $\vee$  | =L/r.
- Partículas entre 10^9 metros y 10^10 metros del Sol.

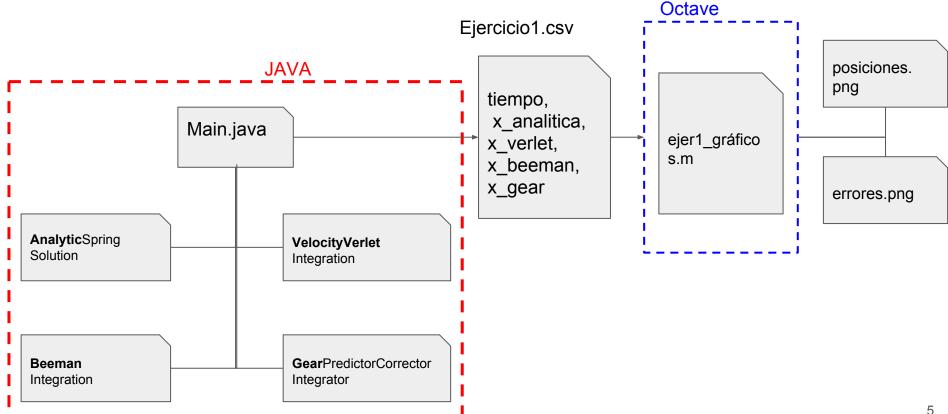
## 2) Formación del sistema solar.(2)

• Energía cinética:  $E_k = \frac{1}{2}mv^2$ 

$$ullet$$
 Energía potencial:  $E_{pot} = -G rac{m_i * m_j}{r_{i,j}}$ 

• Energía total:  $E_{total} = E_k + E_{pot}$ 

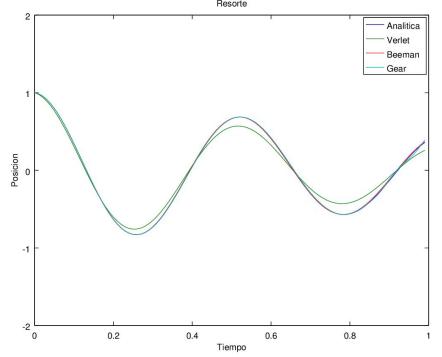
## Implementación sistema 1

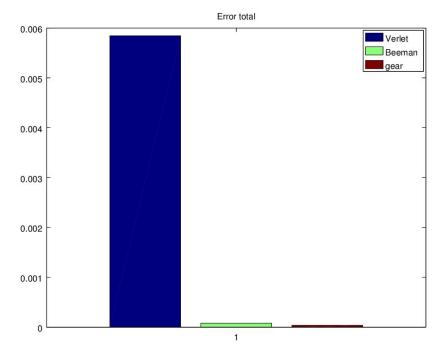


## Implementación del sistema 3 (pseudocódigo).

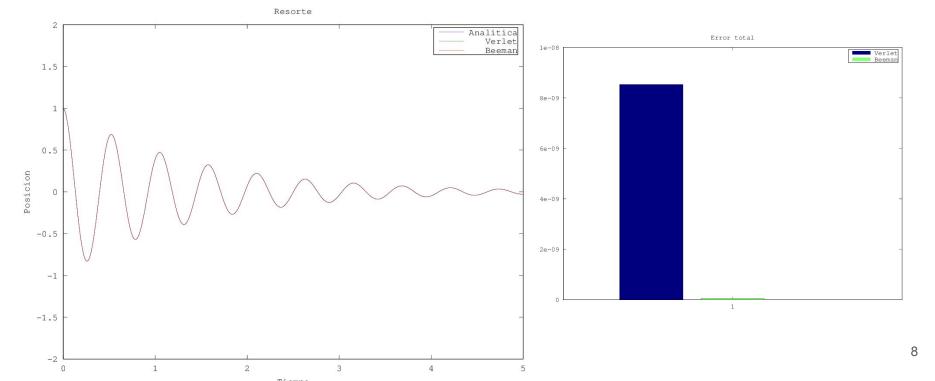
```
for paso=(0, TOTAL PASOS-1){
for i = (0, N-1)
       for j=(i+1,N-1){
               distancia = distancia( i.posición, j.posición)
               if ( distancia < ( i.radio + j.radio)){
                      j.posición=calcularNuevaPosición(i.posición, j.posición)
                      j.velocidad=calcularNuevaVelocidad(i,j)
                      j.masa= j.masa + i.masa
                      eliminarPartícula( i )
```

• dt=0.01, tiempo limitado entre 0 y 1 segundo.





• dt= 0.00001, sin Gear predictor

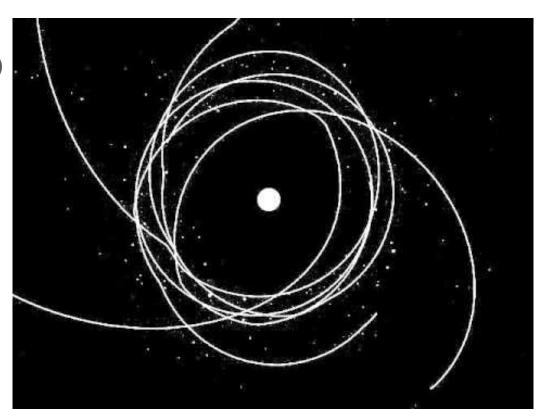


Mejores resultados (entre Velocity-Verlet y Beeman): Beeman.

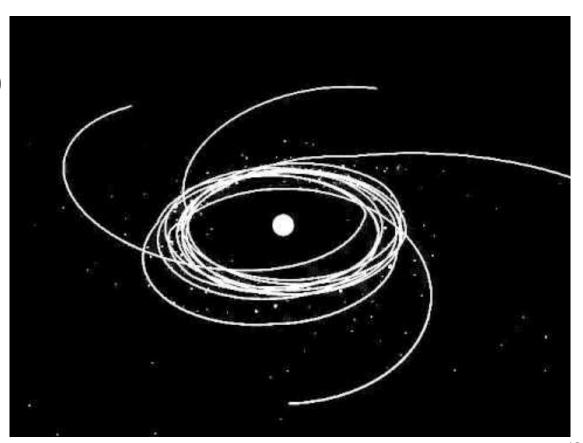
• t=1000, N=1000.



• t=10^6, N=1000, dt=1.(A)



• t=10^6, N=1000, dt=1.(B)



Energías para t=(0,1000), N=1000, dt=0.1.

