

# Simulación de Cuerpos Celestes de Gran Masa en el Sistema Solar

2172016 - Kevin Javier Lozano Galvis

2170688 - Brayan Rodolfo Barajas Ochoa

2161342 – Carlos Alberto Palencia Pombo



# 01 Formulación del Problema

## Formulación del Problema





Gran interés para el estudio de la dinámica de los cuerpos que lo conforman



Por la gran cantidad de objetos que se encuentran orbitando, resulta complicado realizar todos los cálculos para estimar la posición y velocidad de cada uno de ellos



$$\overrightarrow{F_G} = -G.\frac{M.m}{r^2}.\overrightarrow{u_r}$$
$$F = ma$$



# Objetivos



Elaborar una simulación que permita obtener una precisión significativa al compararla con los datos observados

Visualizar los resultados de la simulación a través del tiempo





# 03 Plan General del Proyecto

## Justificación

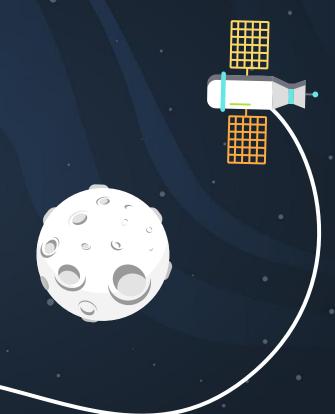
En astronomía es fundamental estudiar la posición de los cuerpos celestes para, a partir de esto, poder obtener información de cada uno de ellos y entender sus interacciones



Esto conlleva a una gran cantidad de cálculos para cada uno de los cuerpos y es por esa razón que resultan útiles las simulaciones en esta área

# Declaración y Evaluación

- Simulaciones directas de N-cuerpos. Este tipo de simulación es costosa desde el punto de vista computacional  $O(n^2)$
- Comparar la simulación a realizar con las observaciones obtenidas por la NASA JPL Horizons, así como otras simulaciones en las que se haya aprovechado la supercomputación
- Verificar la precisión de las posiciones y velocidades por medio de un error relativo



# Cronograma de Actividades



# Cronograma de Actividades





# O4 Conceptualización del Modelo

# Conceptualización del Modelo

Se deben considerar variables indispensables para la construcción de este modelo



# Conceptualización del Modelo



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

$$\vec{a}_i = -G \sum_{j=1}^n \frac{M_j}{\left\|\vec{r}_{i,j}\right\|^2} \hat{r}_{i,j}$$



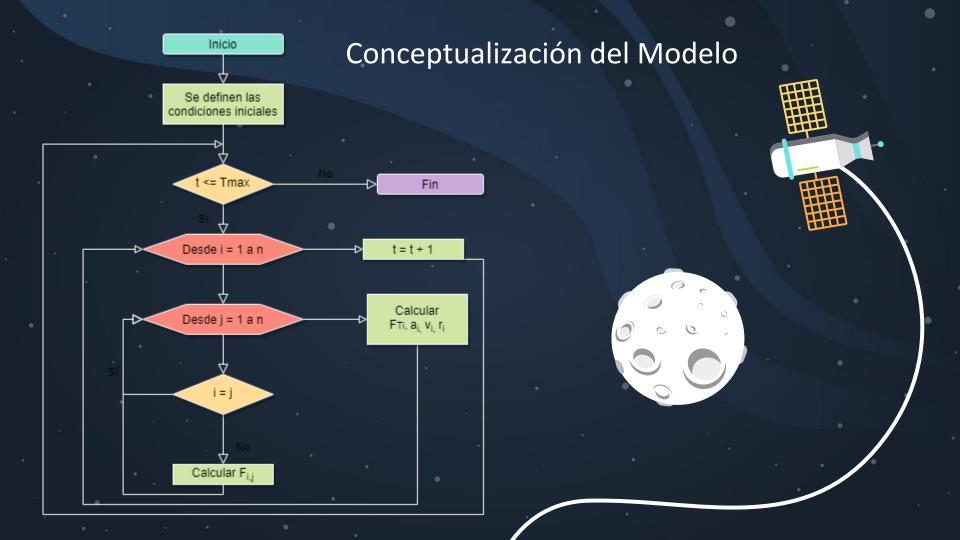






$$\overrightarrow{F_i} = -G * m_i \sum_{j=1}^{R} \frac{M_j}{\left\|\overrightarrow{r}_{i,j}\right\|^2} \widehat{r}_{i,j}$$

$$ec{r}_{i_{new}} = ec{r}_{i_{old}} + ec{v}_{i_{old}} dt$$
 $ec{v}_{i_{new}} = ec{v}_{i_{old}} + ec{a}_{i_{old}} dt$ 





# Recolección de Datos



Dataset

NASA JPL Horizons
System



Acceso a datos de

Planetas, asteroides, cometas, satélites planetarios y el Sol.



Importancia

Condiciones iniciales para determinada fecha de inicio

## Recolección de Datos

#### **Planetas**

- Mercurio
- Venus
- Tierra
- Marte
- Júpiter
- Saturno
- Urano
- Neptuno

#### Efemérides

- Posición
- Velocidad
- Aceleración

Parámetros físicos

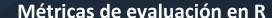
- Masa
- Densidad aparente
- Radio medio
- Albedo geométrico



## Prototipo Implementado

#### Procesamiento de los datos

Python cuenta con la librería astroquery, que contiene el módulo Horizons para el manejo de estos.



Se busca evaluar tanto el tiempo de la simulación como la precisión de esta con el RMSE









#### Contrucción de Modelos en R

Inicializados con una variable discreta desde el 2018, de tal forma que se puedan comparar con los datos de la NASA en un periodo de 3 años.

#### Animación en Python

Vídeos animando el movimiento de los planetas, con una implementación por medio del paradigma orientado a objetos.







# 07 Diseño Experimental

## Diseño Experimental



Leyes de Newton aplicadas a todos los cuerpos respecto al Sol para obtener la aceleración

Costo computacional de orden O(n) para el cálculo de las aceleraciones en cada instante de tiempo

Leyes de Newton aplicadas a cada cuerpo a partir de la interacción de este con el resto de los cuerpos del sistema solar

Costo computacional de orden  $O(n^2)$  para el cálculo de las aceletaciones en cada instante de tiempo

## Diseño Experimental

- Ambos modelos se inicializan el 01 de enero del 2018 y se ejecutan por un tiempo total de tres años, es decir 1095 días.
- Para delimiter el alcance de la simulación se seleccionarón los planetas a partir de las coordenadas baricéntricas y el Sol.

Unidades

I Tiempo: Días (d)

Distancia: Unidades Astronómicas (AU)

Velocidad: Unidades Astronómicas por día (AU/d)

Aceleración: Unidades Astronómicas por día al cuadrado (AU/d²)

Masa: Kilogramos (Kg)





# 08 Resultados de la Simulación



## Resultados de la simulación

 Los resultados obtenidos en la simulación son valores de posición y velocidad a través del tiempo.

 Estos resultados permiten describir el comportamiento del sistema y avanzar indefinidamente para conocer de forma aporximada la cinemática del Sistema a partir de coordenadas cartesianas.

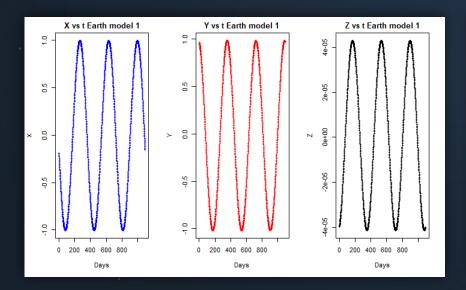


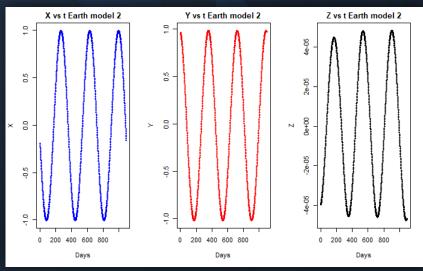


# Resultados de la simulación

Tierra – Modelo 1

Tierra – Modelo 2

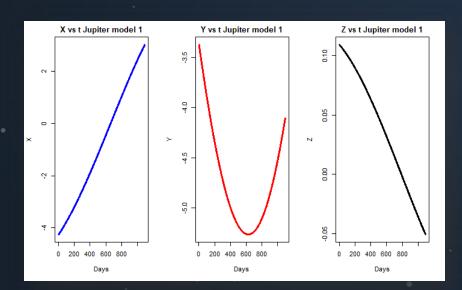


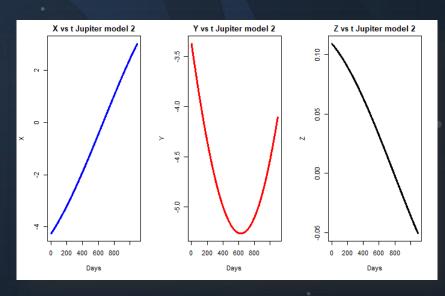


# Resultados de la simulación

Júpiter – Modelo 1

Júpiter – Modelo 2







Modelo 1

Date: 2018-01-04



### Zoom Modelo 1 Date: 2018-01-04



Modelo 2

Date: 2018-01-04

Mars

Jupiter

Saturn

## Zoom Modelo 2 Date: 2018-01-04







# 09 Análisis de Resultados

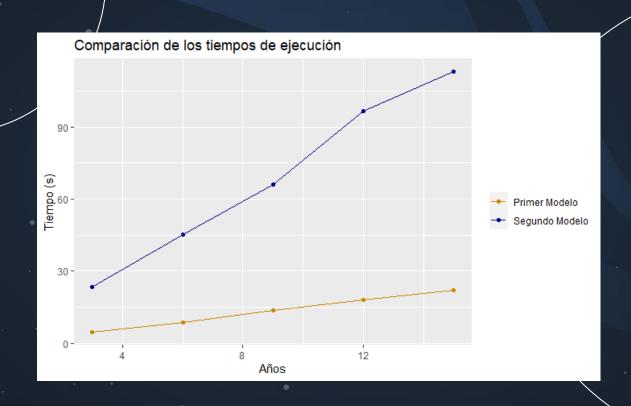


Resultados del tiempo de ejecución

# Análisis de Resultados

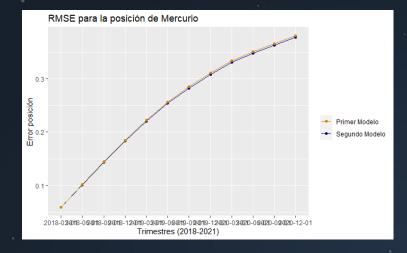
	Tiempo de ejecución (s)				
	3 años	6 años	9 años	12 años	15 años
Modelo 1	4.67	8.61	13.80	18.22	21.94
Modelo 2	23.53	45.37	66.18	96.58	113.05

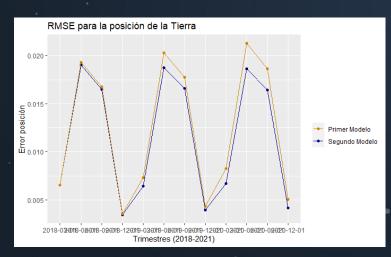
# Análisis de Resultados

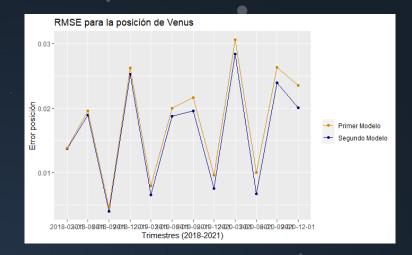


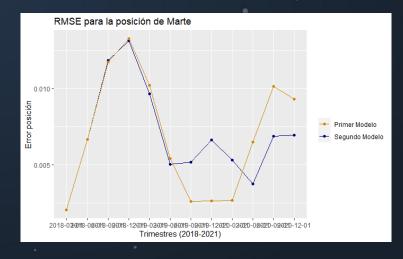


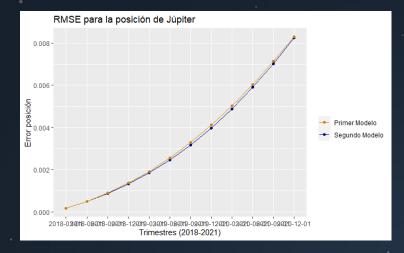
# Resultados del RMSE, posición

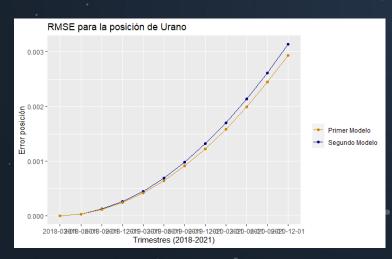




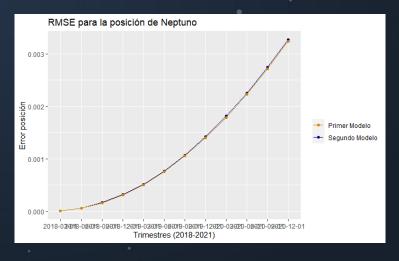




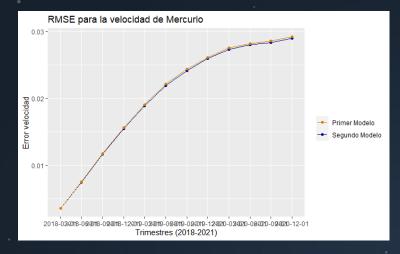


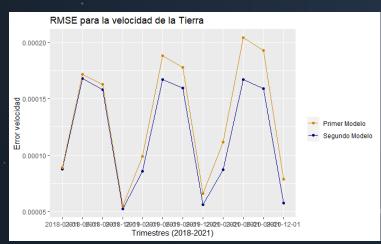


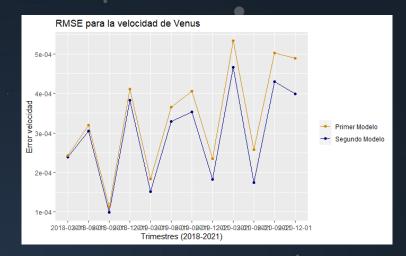


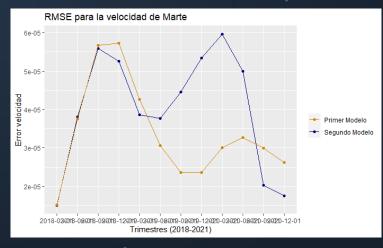


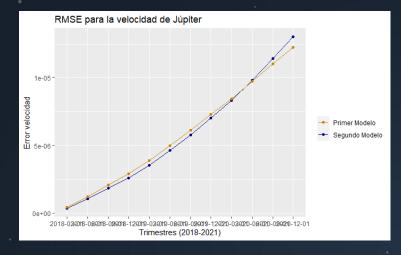


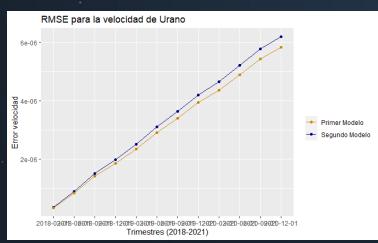


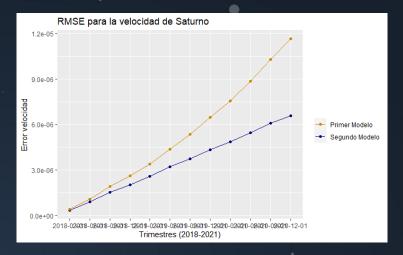


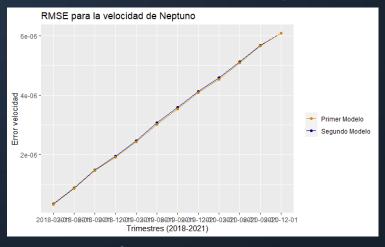




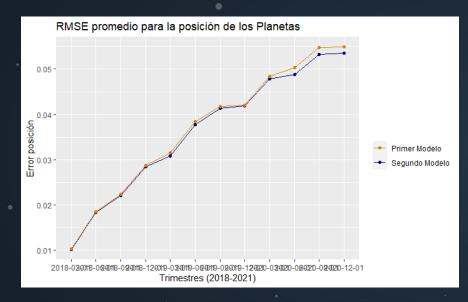


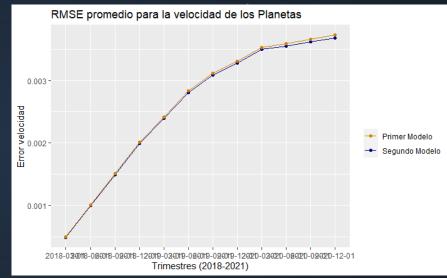














# Conclusiones

#### Conclusiones

- Ambos modelos cumplen con su propósito de acuerdo a lo esperado al momento de plantear cada uno.
- De acuerdo al modelo matemático planteado para la simulación, la cinemática depende de la masa de los cuerpos, en especial de aquellos de mayor masa, junto con la distancia existente entre ellos.
- Debido a que el estudio de la simulación se centra en cuerpos de gran masa, se puede concluir que al tomar el Sol junto con los planetas se obtienen buenos modelos.
- Si se quisiera mejorar la precisión de la simulación, sería necesario basarse en la teoría de la relatividad general de Einstein para obtener mejores resultados.
- La animación en 2D permitió visualizar el modelo en funcionamiento.

