RETO: ESCENARIO DOOMSDAY

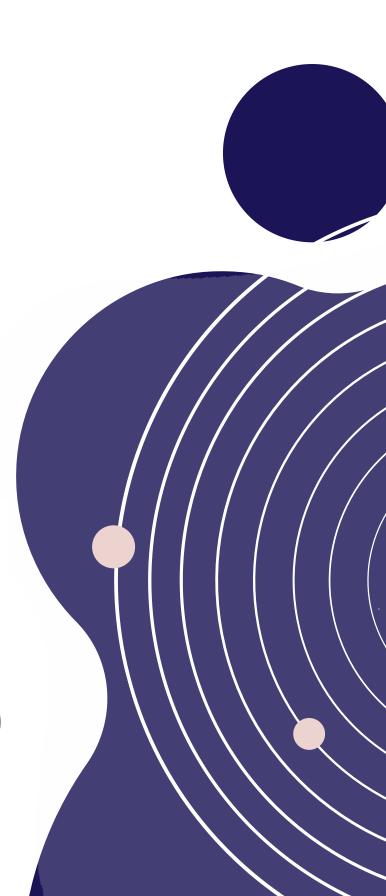
LÓPEZ VARGAS CÉSAR ANTONIO - A01424978
OLASCOAGA OLMEDO ALDO - A01424731
ANGELES BARRETO EMMANUEL - A01425046
OCHOATEGUI LUZ - A01423614
DANIEL DE LUNA - A01423940

INTRODUCCIÓN

Miembros del club de Astronomía del Tecnológico de Monterrey acaban de publicar un artículo sobre el descubrimiento de un pequeño cometa con órbita en el mismo plano orbital de la Tierra. En el artículo se reporta que la observación se llevó a cabo cuando el cometa fue eclipsado por el Sol justo al pasar por su afelio, a una distancia relativa a la tierra en ese momento de 3.82au y en una órbita con excentricidad e=0.777. Se les ha llamado a formar parte del grupo de reacción inmediata determinar si este cometa es un riesgo para la vida en la Tierra. Presentarán sus resultados y recomendaciones ante un panel conformado por miembros del Consejo Consultivo de Ciencias.

PLAN DE TRABAJO

- Aplicar las leyes de Kepler, ya que son fundamentales para entender el comportamiento de cuerpos celestes y así determinar la posición de la tierra y un posible cometa.
- Utillizar las formulas de la elipse. $\frac{x^2}{d^2} + \frac{y^2}{b^2} = 1 \quad \frac{(x-h)^2}{\sigma^2} + \frac{(y-k)^2}{b^2} = 1$
- Determinar las órbitas del Cometa y de la Tierra.
- Determinar la periodicidad del cometa y de la Tierra.



CONTENIDOS CONCEPTUALES

PRIMERA LEY DE KEPLER:

 Los planetas se mueven alrededor del Sol en órbitas elípticas y el Sol está en un foco de esa elipse.

SEGUNDA LEY DE KEPLER:

• Un planeta se mueve de tal forma que una línea trazada desde el Sol al planeta barre áreas iguales en intervalos de tiempo iguales.

TERCERA KEPLER:

• El periodo orbital de un planeta elevado al cuadrado es proporcional al cubo de la longitud del semieje mayor de la órbita elíptica de dicho planeta.

AFELIO

• Es el punto más alejado de la órbita de un planeta alrededor del Sol.

PERIHELIO

• Es el punto más cercano de la órbita de un cuerpo celeste alrededor del Sol.

ELIPSE

• Es el lugar geométrico de todos los puntos de un plano, tales que la suma de las distancias a otros dos puntos fijos, llamados focos, es constante.

EXCENTRICIDAD

• Parámetro que determina el grado de desviación de una sección cónica con respecto a una circunferencia.

ÓRBITA

• Es la trayectoria que describe un objeto físico alrededor de otro mientras está bajo la influencia de una fuerza central, como la fuerza gravitatoria.

ORBITAS

DATOS:

El cometa se encuentra en el afelio.

La tierra se encuentra en afelio.

Excentricidad del cometa: 0.777

Excentricidad de la tierra: 0.0167

FORMULA PARA OBTENER LA ORBITA:

$$e = \frac{c}{a}$$

$$ea = c$$

Orbita de la Tierra:

$$a + c = 1AU$$
 $a(e + 1) = 1AU$

$$a = \frac{1AU}{0.0167 + 1} = \frac{1AU}{1.0167} = 0.983561$$

Orbita del Cometa:

$$3.82AU - 1.00AU = 2.82$$

$$a = \frac{2.82AU}{0.777+1} = \frac{2.82AU}{1.777} = 1.58694$$

PERIODOS

Datos para obtener la periodicidad:

$$1AU = 149.9578707x10^9m$$

$$G = 6.67 \times 10^{-11} \frac{N(m^2)}{kg^2}$$

$$m_{sol} = 1.989 \times 10^{30} kg$$

Tercera ley de Kepler:

$$T^2 = \frac{4\pi^2}{GM} a^3$$

Periodo de la Tierra:

$$T = \sqrt{\frac{4\pi^2}{\left(6.67x10^{-11}\frac{N(m^2)}{kg^2}\right)(1.989x10^3kg)}} ((149.9578707x10^9m)^3)$$

$$T = 31677686.57$$
 segundos = 366.63 días

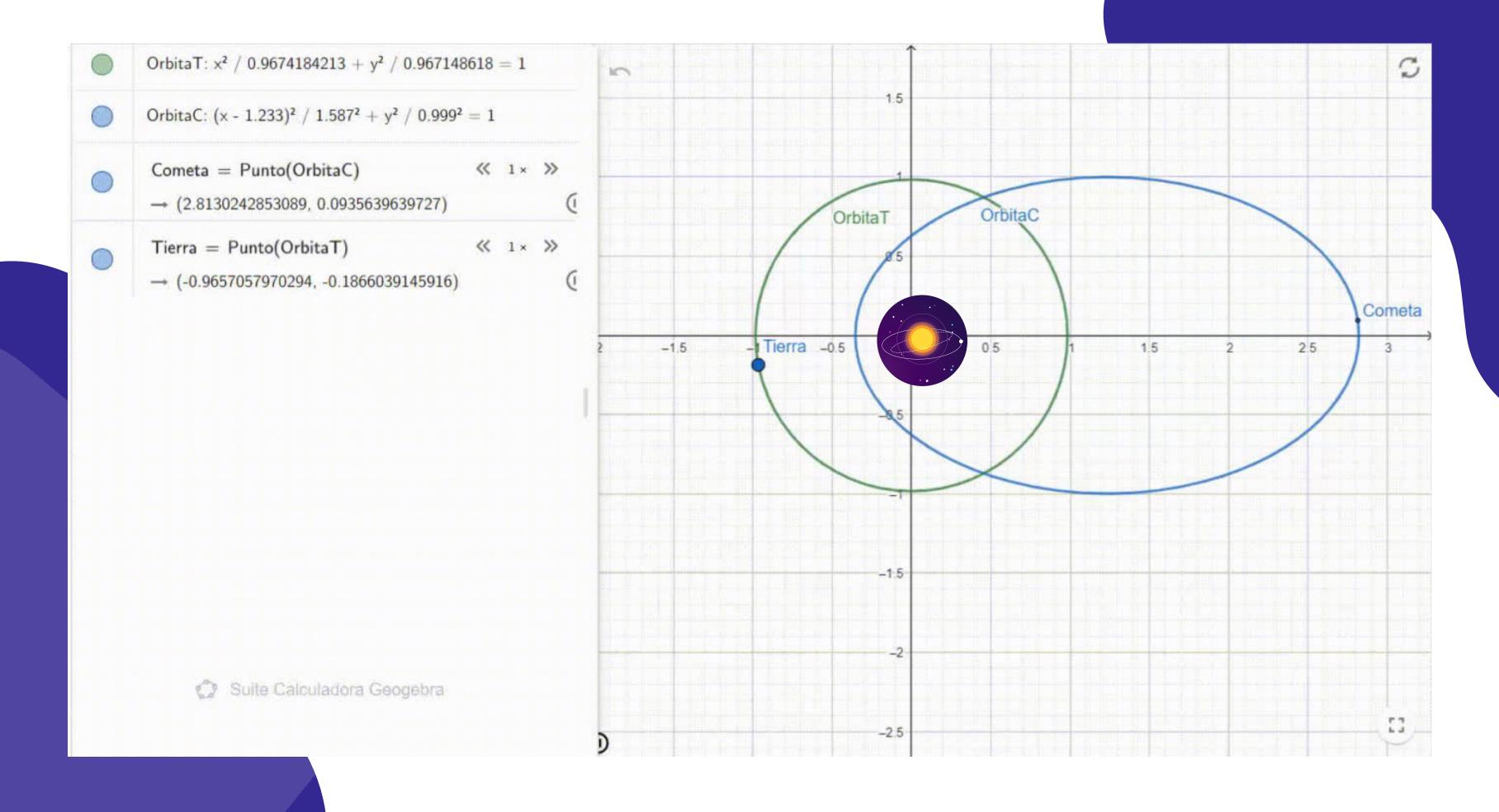
Periodo del cometa:

$$\frac{T^2Tierra}{a^3Tierra} = \frac{T^2Cometa}{a^3Cometa}$$

$$TCometa = \sqrt{\frac{T^2Tierra(a^3Cometa)}{a^3Tierra}}$$

$$TCometa = \sqrt{\frac{366.63(1.5869^3)}{1^3}}$$

TCometa = 730.24 días



PLAN DE ACCIÓN

NASA: LA NASA TIENE DISTINTOS PLANES DE ACCIÓN SI LLEGASE A PASAR ESO COMO POR EJEMPLO

• **Técnica de impactador cinético**: es decir, impactar una nave para cambiar la velocidad y la trayectoria.

PLANDE NO ACCIÓN

No se podría hacer nada más que espera a que otro objeto astronómico nos salve o hacer de el último día de la tierra el mejor... =D

RESULTADOS



Con ayuda de nuestros calculos podemos verificar que el cometa NO chocará contra el planeta Tierra. Esto es debido a que el planeta Tierra comienza recorriendo la parte de abajo de su orbita mientras que el cometa empieza del lado opuesto. Con ayuda de nuestros datos, este conocimiento y las leyes de kepler podemos llegar a la conclusión final de que estos dos no pasaran por los puntos de intersección al mismo tiempo, asegurando nuestra seguridad por ahora.

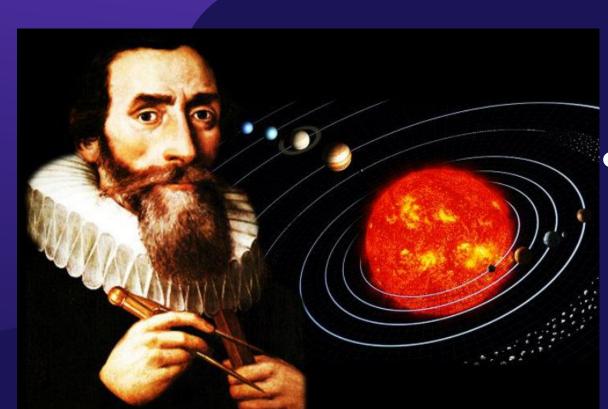
CONCLUSIONES

 LA TIERRA Y EL COMETA NO COLISIONARÁN.

 LAS LEYES DE KEPLER SON FUNDAMENTALES PARA RESOLVER ESTE TIPO DE PROBLEMAS.







Referencias

- Alarcón, H., Zavala, G. *Introducción a la Física Universitaria: Conceptos y Herramientas*, Trillas (2008)
- Young, H.D., Freedman, R. A., *Física Universitaria con Física Moderna 1*, Pearson Educación (2018)
- OpenStax, *University Physics Volume 1,* OpenStax (2018) https://openstax.org/details/books/university-physics-volume-1
- International Astronomical Union. Resolution B2 on the re-definition of the astronomical unit of length. (2012)
- Abell, M., Abraham, W. *Exploration of the Universe,* Saunders College Publishing (1987)
- Chandrasekhar, S. *Ellipsoidal Figures of Equilibrium,* Yale University (1969)

