



Reto científico CESAR

¿Cuánto es la masa de Júpiter?

*Calcula la masa de un planeta a partir
del movimiento de sus lunas*

Guía de el/la Estudiante

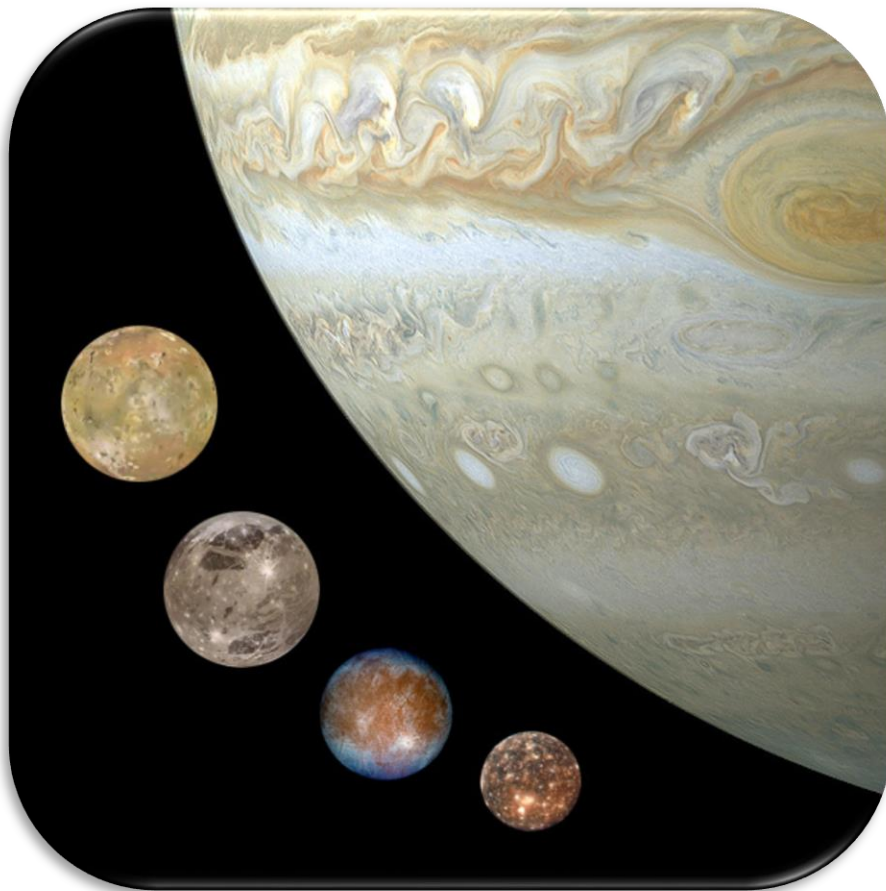




Tabla de contenidos

Tu Reto Científico	3
Fase 0	5
Fase 1	7
Actividad 1: Refresca estos conceptos.....	8
Actividad 2: Compara Júpiter y la Tierra.....	12
Actividad 3: El Sistema Joviano	13
Actividad 4: La exploración espacial de Júpiter por la Agencia Espacial Europea.....	14
Actividad 5: Evalúa lo que has aprendido hasta ahora	15
Fase 2	16
Fase 3	18
Actividad 7: Las lunas galileanas. Elige tu luna favorita.	19
Actividad 8: Calculad algunos parámetros orbitales de tu luna favorita.	23
<i>Actividad 8.1: Calculad el período de tu luna favorita</i>	<i>23</i>
<i>Actividad 8.2: Calculad el radio orbital de tu luna favorita.....</i>	<i>29</i>
<i>Actividad 8.3: Estimad los errores relativos en tus medidas</i>	<i>33</i>
Actividad 9: Calculad la masa de Júpiter.....	33
Actividad 10: Explorad un tránsito en los datos científicos de los archivos ESA.....	34
<i>Actividad 10.1: Familiarizándonos con ESASky. Accediendo a los datos de tu objeto favorito</i>	<i>35</i>
<i>Actividad 10.2: Identificad un tránsito de Europa en los datos de Júpiter de ESASky.....</i>	<i>38</i>
<i>Actividad 10.3: Analizad los datos científicos de un tránsito de Europa como científic@s.....</i>	<i>39</i>
¿Qué diferencias y parecidos veis entre las cuatro imágenes de la Figura 30?	40
¿Qué representan los puntos/manchas negras sobre Júpiter?	40
Actividad 11: Predecid un tránsito consecutivo	41
<i>Actividad 11.1: Predecid con Stellarium un tránsito consecutivo.</i>	<i>41</i>
<i>Actividad 11.2: Otros métodos para predecir un tránsito</i>	<i>42</i>
Fase 4	43
Actividad 12: Evaluación	44
Actividad 13: Presentad vuestros resultados.....	44
Enlaces	45
Créditos:	47



Tu Reto Científico

¿Cómo ponerte en contacto con tus vecinos desconocidos?

Júpiter es el planeta más grande de nuestro Sistema Solar y a partir del análisis de sus datos, los científicos consideran que se podría encontrar vida bajo el agua de algunas de sus lunas galileanas. Si la encontramos y cómo será es aún una pregunta abierta.



Figura 1: La película "Contact". (Créditos: Warner Bros)

La misión JUICE - JUpiter ICy Moons Explorer - está planificada para ser lanzada en 2022 y llegara Júpiter entorno al 2030. Su objetivo es estar tres años haciendo observaciones detalladas de Júpiter y Ganímedes, Calisto y Europa.



Figura 2: Tu desafío es saber cuánto es la masa de Júpiter. (Créditos: ESA)

Para diseñar la órbita de nuestro viaje al sistema joviano, debemos saber cuánto es la masa de Júpiter, **¿nos ayudarás a calcularla?**



Fase 0

Para poneros en contexto os recomendamos ver estos **videos**:

- [Esto es ESA](#) (10 min)
- [ESAC: Una ventana al Universo de ESA](#) (3 min)
- [Presentación de ESA/ESAC/CESAR by Dr. Javier Ventura](#) (15 min)
- Otros [videos](#) complementarios sobre el espacio.

Trabajareis en equipos de (4-6) personas, teniendo cada uno un papel específico. Rellena la Tabla 1 con el nombre del equipo y de los miembros del equipo asociados a varias profesiones relacionadas con el Espacio.








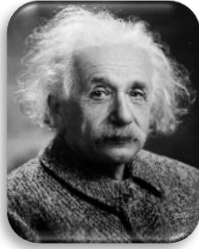
Identificador del Reto	Número del Equipo (1-6):			
Nombre de Miembros del Equipo				
Profesiones	Matemátic@/ Ingenier@ de software	Astrofísic@	Ingenier@	Químic@/Físic@
Roles	Lidera la correcta ejecución de los cálculos	Lidera el uso del telescopio y el entendimiento de misiones espaciales.	Encargada de encontrar la mejor estrategia acordada entre los miembros del Equipo y de su correcta ejecución.	Encargada de liderar investigaciones más detalladas sobre los procesos energéticos y composición de los objetos celestes.
Referencia	Katherine Johnson	Vera Rubin	Samantha Cristoforetti	Marie Curie
(femenina)				
(masculina)	Steve Wozniak	Matt Taylor	Pedro Duque	Albert Einstein
				

Tabla 0: Equipo de trabajo para resolver este Reto

Nota: El documento hace uso del [Sistema Internacional](#)



Fase 1



Actividad 1: Refresca estos conceptos.

Podéis refrescar conceptos necesarios para el Reto Científico pinchando en los links de la Tabla 2. Estos corresponden a contenidos del currículum escolar.

Masa y peso	La Gravedad	periodo orbital
-----------------------------	-----------------------------	---------------------------------

Tabla 1: Conceptos que deben ser refrescados antes de enfrentar este desafío científico.

Las leyes de Kepler

Las Leyes de Kepler, publicadas entre 1609 y 1619, condujeron a una gran revolución en el siglo XVII. Estas fueron el resultado de aplicar las matemáticas a las observaciones astronómicas realizadas por Tycho Brahe (1546-1601).

Con ellas los científicos pudieron hacer predicciones muy precisas del movimiento de los planetas, cambiando drásticamente el **modelo geocéntrico de Ptolomeo** (que afirmaba que la Tierra era el centro del Universo) y el **modelo heliocéntrico de Copérnico** (donde el Sol era el centro y las órbitas de los planetas eran perfectamente circulares).

Estas leyes también pueden explicar el movimiento de otros cuerpos del Sistema Solar, como lunas, cometas y asteroides.

Las leyes de Kepler pueden ser resumidas y probadas con el [simulador de las leyes de Kepler](#) de la siguiente manera:

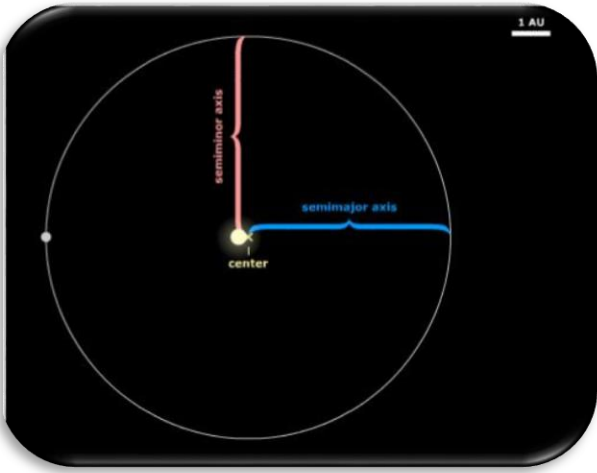
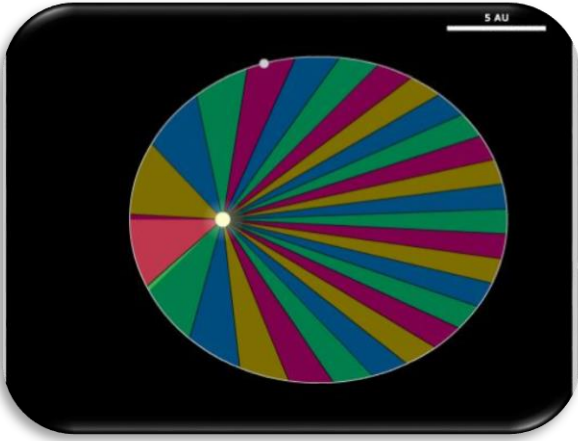
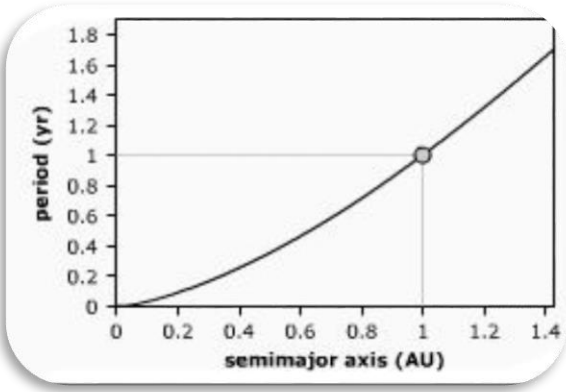
Leyes de Kepler	Simulador para probar la Ley de Kepler
<p><u>Primera Ley:</u> La órbita de cada planeta es una elipse, con el Sol en uno de los dos focos.</p>	
<p><u>Segunda Ley:</u> La línea que une un planeta y el Sol barre áreas iguales en intervalos de tiempo iguales</p>	
<p><u>Tercera Ley:</u> El cuadrado del período orbital de un planeta, T, es directamente proporcional al cubo del semieje mayor de su órbita, R:</p> $T^2 \propto R^3$	

Tabla 2: Introducción a las Leyes de Kepler y el simulador donde comprenderlas.

¿Cómo se calcula la masa de Júpiter?

A continuación vamos a explicar la ecuación que aplicamos para calcular la masa del planeta Júpiter a partir del movimiento de una de sus lunas, girando en torno a él.

Recordamos **la Ley de la Gravitación Universal**, postulada por Isaac Newton en 1687, que dice:

“ la fuerza ejercida entre dos cuerpos de masas (m) y (M), separados una distancia (r) es igual al producto de sus masas e inversamente proporcional al cuadrado de la distancia, es decir:

$$F_g = \frac{GMm}{r^2}$$

Donde G es la constante de Gravitación Universal, con un valor de $G = 6.674 \cdot 10^{-11} \text{ m}^3 \text{ kg}^{-1} \text{ s}^{-2}$

Vamos a fijarnos en la Figura 4, en la que un cuerpo como la Tierra de masa (m), gira entorno a otro cuerpo de mayor masa (M), como es el Sol, a una distancia (r).

Por simplificación, asumimos que este **movimiento es circular y sin rozamiento**, moviéndose a una velocidad de giro constante. La Tierra se encontraría por tanto **en un equilibrio de fuerzas** entre la fuerza gravitacional (F_g), generada por el Sol, y la fuerza centrífuga (F_c), causada por estar rotando entorno al Sol (o centrípeta).

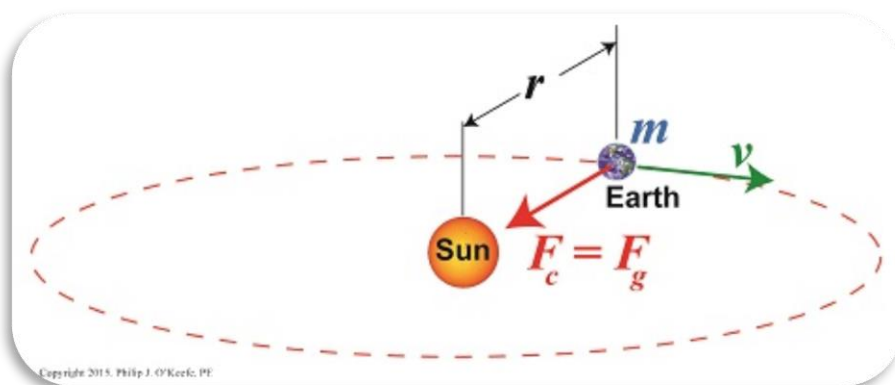


Figura 4: Segunda Ley de Newton (Créditos: <https://www.toppr.com>)

$$F_g = F_c$$



$$F_g = \frac{GMm}{r^2} \quad y \quad F_c = m a_c$$

$$\text{como } F_g = F_c \quad \rightarrow \quad \frac{GMm}{r^2} = m a_c$$

$$\text{como } a_c = \frac{v^2}{r} \quad \rightarrow \quad \frac{GMm}{r^2} = m \frac{v^2}{r}$$

$$\text{y como } v = \omega \cdot r = \frac{2\pi}{T} r \quad \rightarrow \quad \frac{GMm}{r^2} = m \frac{4\pi^2}{T^2} r \quad \rightarrow \quad \frac{GM}{4\pi^2} = \frac{r^3}{T^2}$$

En la ecuación de movimiento de la luna, v , es la velocidad lineal (en metros por segundo), r , es el radio de su órbita (en metros), ω , es la velocidad angular (expresada en radianes por segundo), T , es el período orbital (en segundos) y, G , es la constante de Gravitación Universal, con un valor de $G = 6.674 \cdot 10^{-11} \text{ m}^3 \text{ kg}^{-1} \text{ s}^{-2}$

El mismo caso puede aplicarse si el objeto masivo (M), es Júpiter (u otro planeta) y el menos masivo (m), girando a su alrededor, una de sus lunas.

Podemos deducir la Tercera Ley de Kepler, para una masa constante, M , (o M_J , en el caso de la masa de Júpiter en nuestro sistema Júpiter-luna) y decir que **“el cuadrado del período orbital de un planeta, T^2 , es directamente proporcional al cubo del semieje mayor de su órbita, r^3 ”** :

$$\text{cte} = \frac{GM}{4\pi^2} = \frac{r^3}{T^2} \quad \rightarrow \quad \boxed{T^2 \propto r^3}$$

A partir de la misma ecuación, podemos derivar M , o M_J , la masa de Júpiter como:

$$\frac{GM}{4\pi^2} = \frac{r^3}{T^2} \quad \rightarrow \quad (\text{Ec. 1}) \quad \boxed{M_J = \frac{4\pi^2 r^3}{G T^2}}$$

La Ecuación 1 será la empleada en este Reto Científico para calcular la masa de Júpiter. Vamos a calcular el período (T) y el radio orbital de una luna (r) e introduciremos estos valores en dicha Ecuación 1.

Estas mediciones las realizareis en este Reto Científico con la ayuda del software astronómico *Stellarium* (<http://stellarium.pdf>)



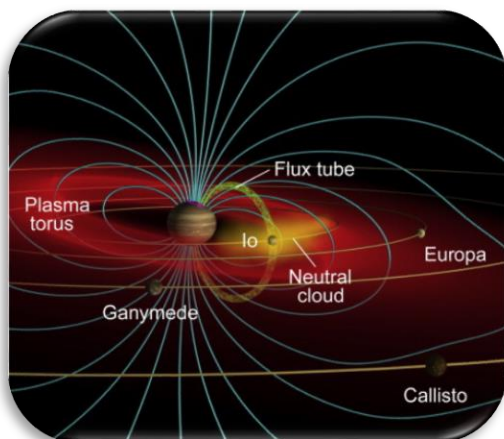
Figura 5: logo de Stellarium. (Créditos: Stellarium)

Actividad 2: Compara Júpiter y la Tierra

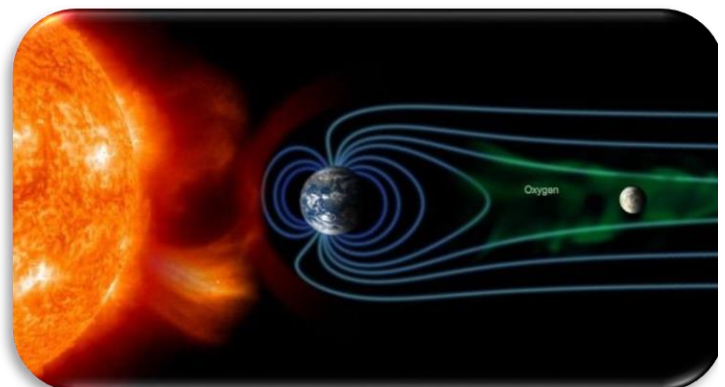
Rellenad la Tabla 3 comparando algunas propiedades de Júpiter y la Tierra.

	Tierra	Júpiter (11 veces el radio de la Tierra)
Radio		
Densidad	5.5 g/cm ³	
Temperatura Media	20° C	
Distancia al sol	1 AU	
Lunas		79
Tipo de planeta		
Composición	<ul style="list-style-type: none"> Manto de silicatos, núcleo y corteza metálica Atmósfera: nitrógeno, oxígeno, argón 	
Campos magnéticos	si	

Tabla 3: Compara Júpiter y la Tierra



El Sistema joviano



Sistema Sol-Tierra-Luna

Figura 6: Los campos magnéticos de Júpiter (Créditos: http://www.esa.int/Observing_Jupiter)

Actividad 3: El Sistema Joviano

El gigante gaseoso Júpiter es el planeta más grande de nuestro Sistema Solar. No tiene una superficie adecuada y está compuesto por nubes arremolinadas de gas y líquidos que son principalmente hidrógeno y helio. Júpiter es tan grande que unas 1300 Tierras podrían caber en él. Su masa es más del doble de la masa de todos los demás planetas del Sistema Solar combinados.

Júpiter tiene [79 lunas](#) (detectadas a fecha del 2021) – el cuerpo con mayor número de lunas en el Sistema Solar. Este número incluye las **cuatro lunas Galileanas: Ío, Europa, Ganimedes y Calisto**, que son las lunas más grandes de Júpiter y las primeras en ser descubiertas más allá de la Tierra, por el astrónomo Galileo Galilei, en 1610. Las lunas galileanas son mundos distintivos propios y de gran interés científico. En la Tabla 4 se presenta una visión general de su apariencia y características más relevantes.



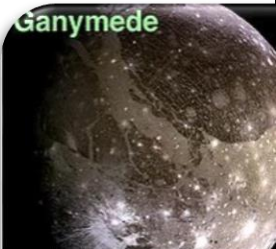

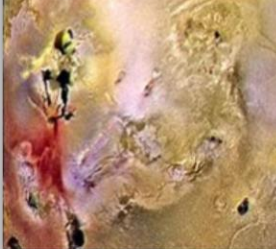

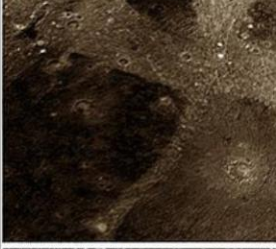
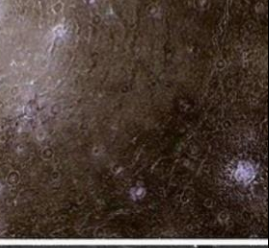
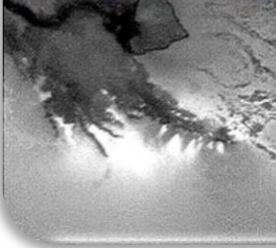


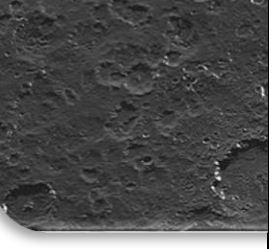
			
			
			
<p>El objeto más activo volcánicamente en todo el Sistema Solar debido a la atracción gravitatoria hacia adentro de Júpiter y hacia afuera de otras lunas galileanas.</p>	<p>Un mundo frío que podría tener un océano de agua líquida bajo una gruesa capa de hielo superficial. Los científicos creen que es la más probable que sea habitable.</p>	<p>La mayor luna conocida del Sistema Solar. Hay pruebas de que oculta un océano de agua líquida bajo su cáscara helada; potencialmente un entorno adecuado para la vida.</p>	<p>Tiene una superficie antigua con muchos cráteres, por lo que nos permite explorar la formación temprana de las lunas. Se piensa que tiene un océano bajo la superficie.</p>

Tabla 4: Imágenes de las lunas galileanas tomadas por la misión Galileo. (Créditos: NASA/JPL/DLR)

En ocasiones podemos ver el tránsito¹ de las lunas frente a Júpiter, como muestra la Figura 7.

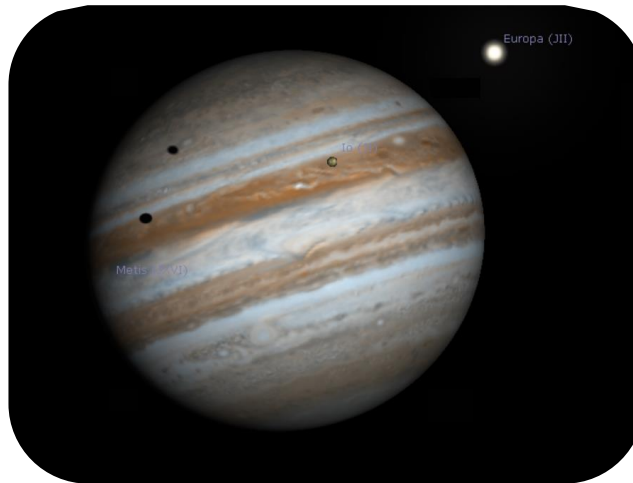


Figura 7: Imagen de Ío y Europa transitando Júpiter (Créditos: Stellarium & CESAR)

Por completitud, recomendamos algún otro de los contenidos previstos para esta actividad en el cuadro "[Resumen de actividades](#)", como por ejemplo: [El cuadernillo CESAR sobre el Sistema Solar](#).

Actividad 4: La exploración espacial de Júpiter por la Agencia Espacial Europea

Júpiter siempre ha sido un objeto astronómico muy interesante para estudiar. Desde las primeras observaciones hechas por Galileo Galieli, usando una versión temprana del telescopio, se han logrado grandes avances en su exploración gracias a la nueva tecnología.

Varias misiones espaciales NASA, como **Pioneer 10**, **Pioneer 11**, **Voyager 1**, **Voyager 2** y **Cassini-Huygens** han volado cerca de Júpiter. Sin embargo no fue hasta 1995, con la misión **Galileo**, y posteriormente en el 2016, con la misión **JUNO**, cuando NASA exploró en detalle el sistema joviano.

¹ **Un tránsito** se dice de un cuerpo celeste que se mueve a través de la cara de uno más grande

La Agencia Espacial Europea (ESA) está trabajando actualmente en la misión **JUICE**, cuyo lanzamiento está programado para el 2022 con llegada al sistema joviano en el 2029.

Sus **targets de observación** son Júpiter y las lunas que pueden albergar agua (¿y tal vez con ello vida?), Ganimedes, Calisto y Europa. Los [objetivos científicos de JUICE](#) consisten en caracterizar las condiciones que pueden haber llevado al surgimiento de ambientes habitables entre los satélites helados jovianos.

Os recomendamos, que si disponéis del tiempo, veáis estos videos sobre las lunas del sistema solar y la increíble misión JUICE: [El sistema solar, Mundos diversos: La Luna y Titán](#)

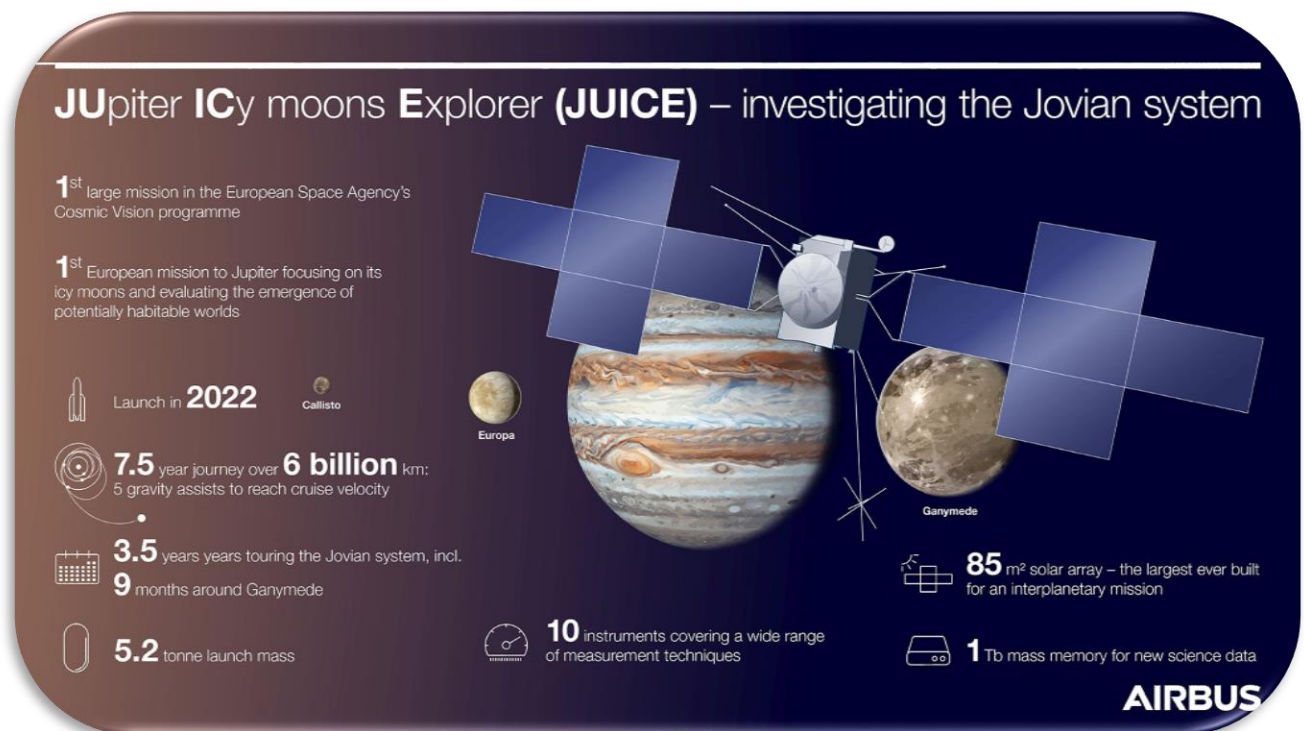


Figura 8: Infografía sobre la misión JUICE (Créditos: AIRBUS)

Actividad 5: Evalúa lo que has aprendido hasta ahora

Comprueba lo que has aprendido hasta ahora con este [cuestionario](#)



Fase 2



Figura 9: Misión ESA a Júpiter (Créditos: ESA)
https://twitter.com/ESA_JUICE/status/1317031815220203522



Fase 3

Actividad 7: Las lunas galileanas. Elige tu luna favorita.

En esta Actividad vais a conocer más sobre las lunas galileanas y así elegir vuestra luna favorita con la que realizaréis los cálculos de la masa de Júpiter. Podéis emplear uno de estos dos modos:

MODO 1: Usando Cosmographia

La instalación de Cosmographia se hace de manera gratuita desde esta web:

https://naif.jpl.nasa.gov/naif/cosmographia_components.html.

Si vuestra plataforma es:

- Mac OSX (64 bit)**, este es el link:
<http://naif.jpl.nasa.gov/pub/naif/cosmographia/packages/cosmo-installer-4.0-osx.dmg>
- Windows (64-bit)**, este es el link:
 - o <http://naif.jpl.nasa.gov/pub/naif/cosmographia/packages/cosmo-installer-4.0-windows.exe>
- Linux (64-bit)**, este es el link:
 - o <http://naif.jpl.nasa.gov/pub/naif/cosmographia/packages/cosmo-installer-4.0-linux>

Seguid este Procedimiento en *Cosmographia*:

- **Paso 1:** Lanzad la aplicación de “Cosmographia”, pinchando dos veces sobre su icono. Veréis en vuestra pantalla una imagen como la de la de la Figura 10.



Figura 10: Vista al iniciar Cosmographia. (Créditos: Cosmographia)

- **Paso 2:** Seleccionad en el menú superior izquierdo la primera opción (los círculos blancos). Veréis imágenes de varios cuerpos del Sistema Solar, como en la Figura 11.

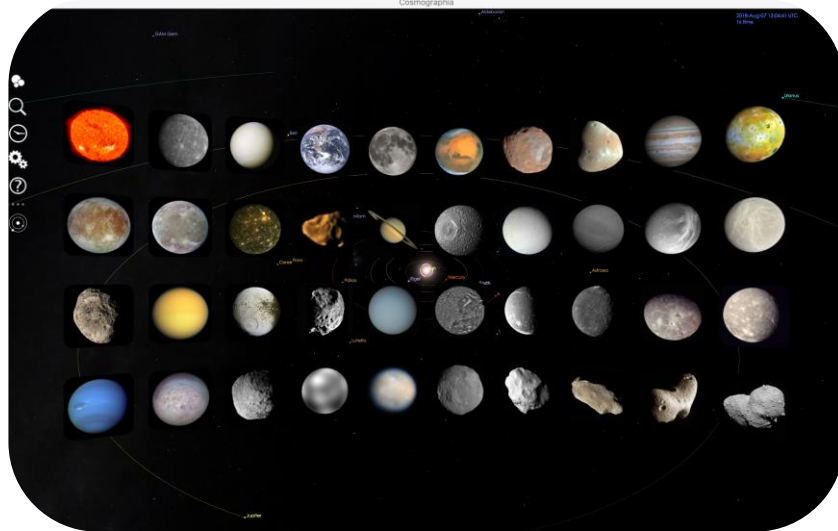


Figura 11: Cuerpos del Sistema Solar vistos con Cosmographia

- **Paso 3:** Buscad la imagen de Júpiter y pinchad sobre ésta. La aplicación os llevará a Júpiter.
- **Paso 4:** Ajustad el campo de visión (ampliando o reduciéndolo) hasta que aparezcan en vuestra pantalla las cuatro lunas galileanas, como se muestra en la Figura 12.

Nota: Por defecto Cosmographia os muestra las posiciones de los objetos del Sistema Solar en vuestro momento presente por lo que podéis tener una vista diferente que la Figura 12.

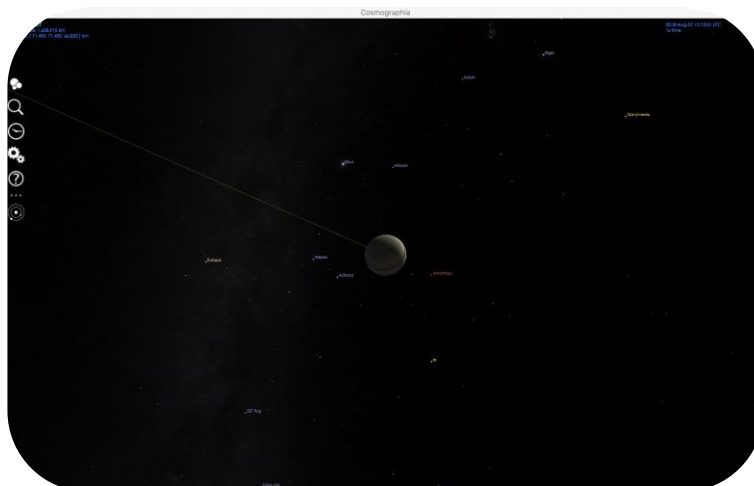


Figura 12: Júpiter y las lunas galileanas vistas en Cosmographia

- **Paso 5:** Si queréis conocer más información de cada uno de los objetos que veis en vuestro monitor (por ejemplo, Júpiter y/o sus lunas)
 - Pinchad en el botón derecho del ratón sobre cada uno de estos objetos.
 - En el menú desplegable (ver Figura 13) elegid la opción “Mostrar propiedades” (que en inglés es “Show properties”).
- **Paso 6:** Si queréis ver la trayectoria del objeto seleccionado, en el mismo menú (ratón derecho) elegid la opción “Trayectoria” (en inglés “Trajectory”), que muestra la Figura 13.

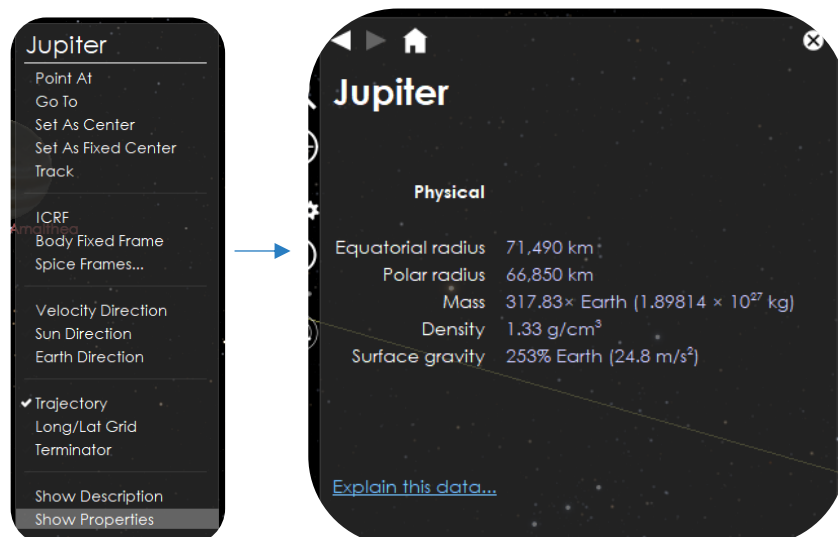
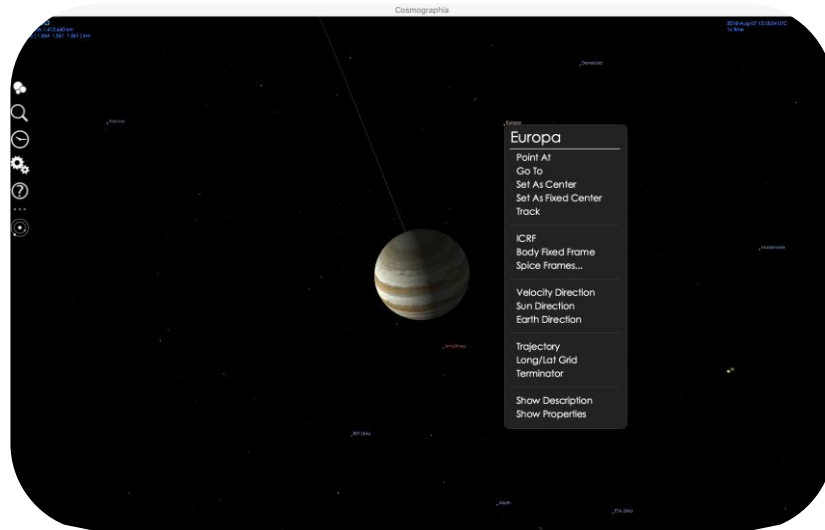


Figura 13: Menú de propiedades al pinchar con el ratón derecho en Júpiter.

- **Paso 7:** Emplead la información dada por *Cosmographia*, de las propiedades físicas de las cuatro lunas galileanas (Io, Europa, Ganímedes y Calisto), para completar la Tabla 5.

Objeto	Masa (kg)	Radio (km)	Densidad (g/cm ³)
Júpiter			
Io			
Europa			
Ganímedes			
Calisto			

Tabla 5: Propiedades físicas de Júpiter y sus lunas galileanas

MODO 2: Repasa la Fase 1

Completa la Tabla 6 con la información que recuerdas de la Fase 1, Actividad 3, para elegir vuestra luna galileana favorita. (Nota: Todas las opciones son válidas).

Tabla 6: Escribe lo que recuerdas de las lunas galileanas, visto en la Actividad 3.

Con todo lo que ahora sabemos de las lunas galileanas, nuestra luna favorita es

IMPORTANTE:

- Si no queréis hacer cálculos para obtener el periodo orbital, introducid los valores de *Stellarium* en la siguiente tabla Excel (con fórmulas). Por favor, haced una copia de esta tabla y usadla si lo deseáis.
- Esta [hoja Excel](#) os servirá para realizar todos los cálculos de la Actividad 8 y 9.

Actividad 8: Calculad algunos parámetros orbitales de tu luna favorita.

Necesitarás **Stellarium** para calcular el período orbital y el radio orbital de tu luna galileana. ([Guía básica de Stellarium](#)).

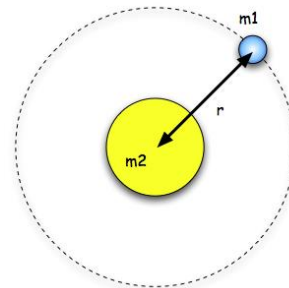


Figura 14: Representación del radio orbital, r .
(Créditos: Wikipedia)

Actividad 8.1: Calculad el período de tu luna favorita

De Wikipedia:

"El período orbital es el tiempo que un objeto astronómico tarda en completar una órbita alrededor de otro objeto, y se aplica en la astronomía generalmente a los planetas o asteroides que orbitan el Sol o las lunas que orbitan los planetas".

Con *Stellarium* podréis calcular el período de tu luna, para ello seguid este Procedimiento:

Procedimiento:

- **Paso 1: Abrid Stellarium.** Verás un campo verde. En función de la ubicación que identifique tu ordenador, el programa entenderá si es de día o de noche y así mostrará la pantalla de inicio.

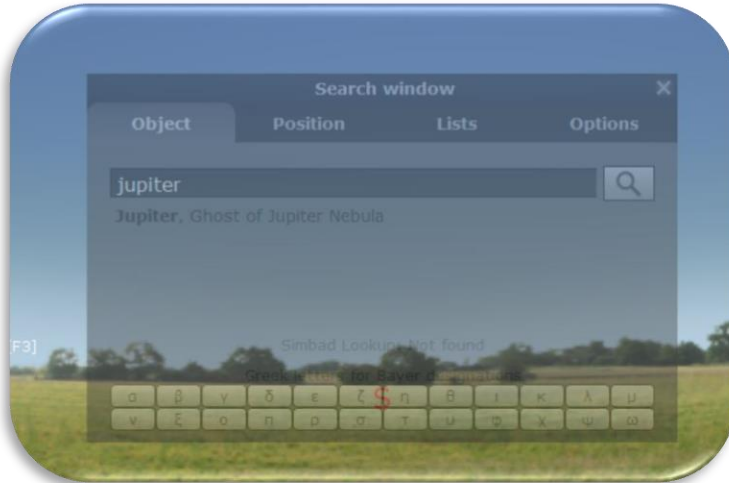



Figura 15: Pantalla de inicio de Stellarium (Créditos: Stellarium)

- **Paso 2: Id a Júpiter.** Para ello podemos emplear dos modos:

MODO 1: Usando un conjunto de instrucciones de programación (script)

1. **Abrid la consola de Stellarium pulsando F12** (en tu teclado)
2. **Copiad y pegad el guion de la Figura 12 en la consola** (comandos CTRL-C & CTRL-V).
3. **Pulsad en el botón de reproducción** ().
4. Comprobad que obtenéis una imagen como la Figura 16, en la que se ve Júpiter y sus lunas galeanas.

```
core.setObserverLocation("Madrid, Spain");
LandscapeMgr.setFlagLandscape(false);
LandscapeMgr.setFlagAtmosphere(false);
LandscapeMgr.setFlagFog(false);

core.selectObjectByName("Jupiter", true);
core.setMountMode("equatorial");
core.setTimeRate(3000);
StelMovementMgr.setFlagTracking(true);
StelMovementMgr.zoomTo(0.167, 5);
```

Figura 16: Guion para copiar en la consola de Stellarium e ir a Júpiter. (Créditos: Stellarium)

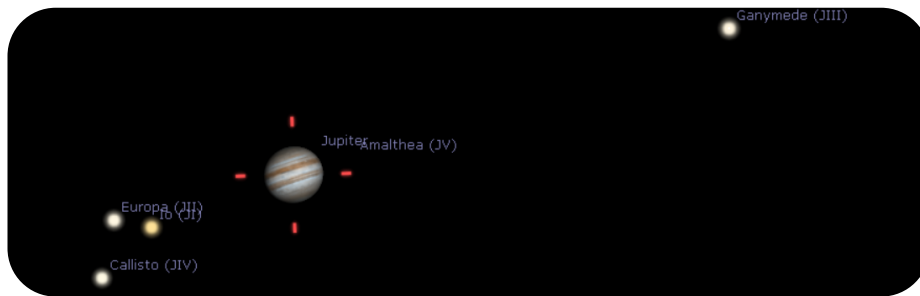


Figura 17: Vista de Stellarium, después de ejecutar el guion. (Créditos: Stellarium)

5. **Encontrad la luna elegida en la [Actividad 7](#) y observad cómo orbita alrededor de Júpiter.** Especialmente, nos interesa estudiar y asegurarnos que está siguiendo un movimiento periódico. (Nota: Al usar el script, el movimiento aplicado a la luna es 3000 veces más rápido que su movimiento real, pues así lo hemos configurado las instrucciones o script).

MODO 2: Mediante los botones de comando de Stellarium.

1. Pinchad en el icono de búsqueda escribe Júpiter, como muestra la Figura 18.



Figura 18: Icono de búsqueda en Stellarium (Créditos: Stellarium)

2. En los casos en que Júpiter no se encuentre por encima del horizonte en ese momento y/o sea de día, para poder observarlo mejor en Stellarium, deshabilitad el suelo (icono de los arbolitos) y el efecto de la atmósfera (icono de la nube), como indica la Figura 19a .

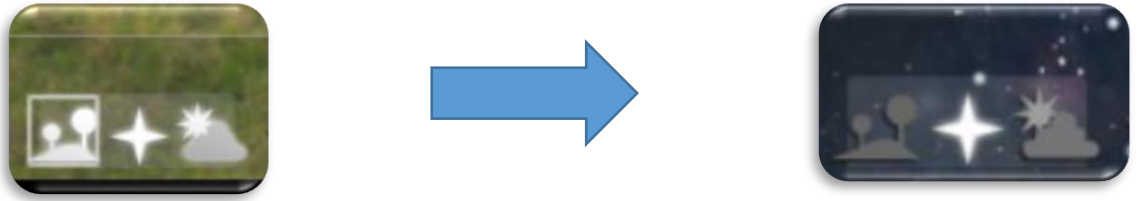



Figura 19a: Botones en Stellarium para habilitar (imagen izquierda) y deshabilitar (imagen derecha) el suelo y el efecto de la atmósfera (Créditos: Stellarium)

3. Con la rueda del ratón, acercaos a Júpiter y sus lunas galileanas hasta que se encuentren en tu centro de visión, como se ve en la Figura 17.
4. Para poder seguir el movimiento de las lunas galileanas más fácilmente, conviene que **cambiamos nuestro modo de observar Júpiter simulando que lo hacemos con un telescopio ecuatorial**, en la que uno de sus ejes está alineado con la estrella polar. Para ello habilita esta opción ().

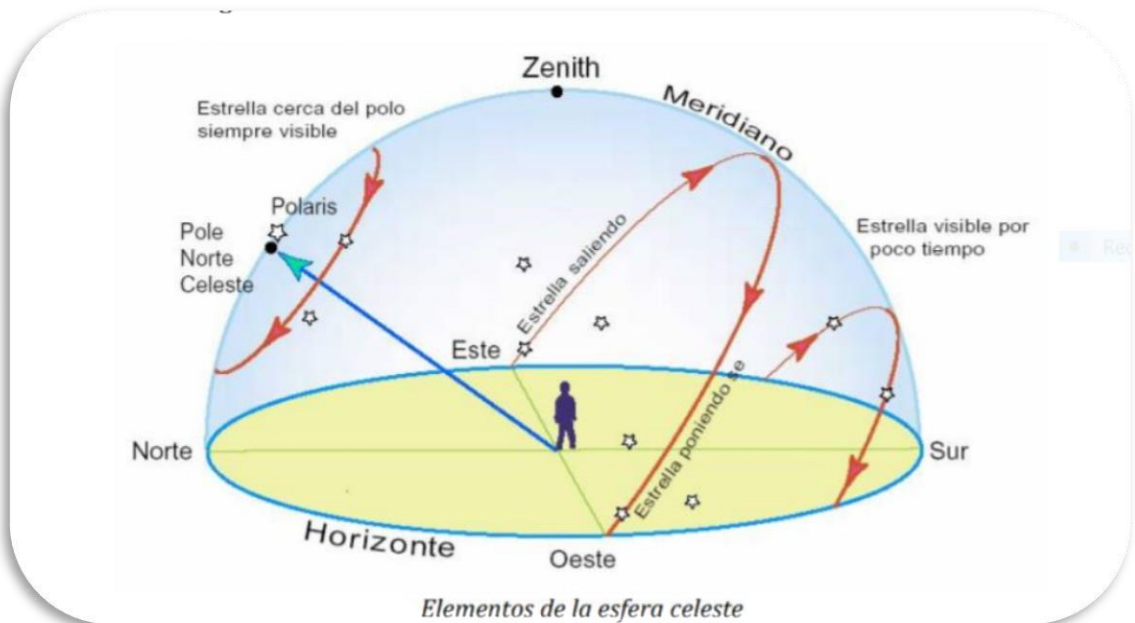


Figura 19 b.: Movimiento aparente de una estrella como la vería un observador que se encuentra en una posición determinada de la Tierra (Créditos: <https://www.uv.es/fabregaj/apuntes/AstronPos.pdf>)

- **Paso 3: Calculad el periodo orbital de tu luna galileana**

Para estudiar el movimiento orbital de tu luna tienes que ver cuánto tarda en completar una órbita. Necesitaréis saber cómo utilizar la configuración básica del tiempo, que se encuentra en el cursor inferior de la pantalla:







Button	Shortcut key	Description
	J	Decrease the rate at which time passes
	K	Make time pass as normal
	L	Increase the rate at which time passes
	8	Return to the current time & date

Figura 20: Funcionalidades dedicadas para el tiempo en Stellarium. (Créditos: Stellarium)

Si el Paso 2 se ha ejecutado con el script (MODO 1) , pinchad en este icono dos veces para disminuir la velocidad del movimiento de las lunas.	
Si el Paso 2 se ha ejecutado con los botones (MODO 2), pinchad en este icono dos veces para iniciar y/o aumentar la velocidad del movimiento de las lunas.	

1. Prestad atención a los parámetros de "**fecha**" y "**hora**" en la parte inferior de la pantalla, como muestra la Figura 21.

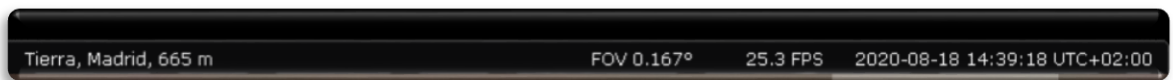


Figura 21: Parámetros fecha y hora en Stellarium. (Créditos: Stellarium)

2. **Seleccionad un momento inicial** (cuando la luna está más alejada del planeta) **y anota la fecha y la hora en la Tabla 6**. La fecha viene dada siguiendo el formato YYYY-MM-DD hh:mm:ss, donde YYYY representa el año, MM el mes, DD el día del mes, hh las horas, mm los minutos y ss los segundos.



3. **Observad a vuestra luna hacer una órbita completa** (es decir, llegar al mismo punto que elegiste de inicio) **y anotad la fecha y la hora** en que la luna vuelve a la misma posición. (Nota: Emplea el mismo formato de *YYYY-MM-DD hh:mm:ss*)

4. **Escribe en la Tabla 6 el periodo orbital de tu luna (en días y horas) que será la diferencia entre estas dos fechas. ¿Qué valor te sale?**

Fecha inicial (YYYY-MM-DD hh:mm:ss)	Fecha final (YYYY-MM-DD hh:mm:ss)
<i>Calcula la diferencia de tiempo aquí.</i>	

Tabla 6: Fecha inicial y final de tu luna

Periodo	días	horas
---------	------	-------

Nota: En *Stellarium* vemos el sistema joviano tal y como se ve desde la Tierra. Sus lunas se mueven entorno a Júpiter en un movimiento circular, pero vemos su proyección 2D, como en la Figura 22.

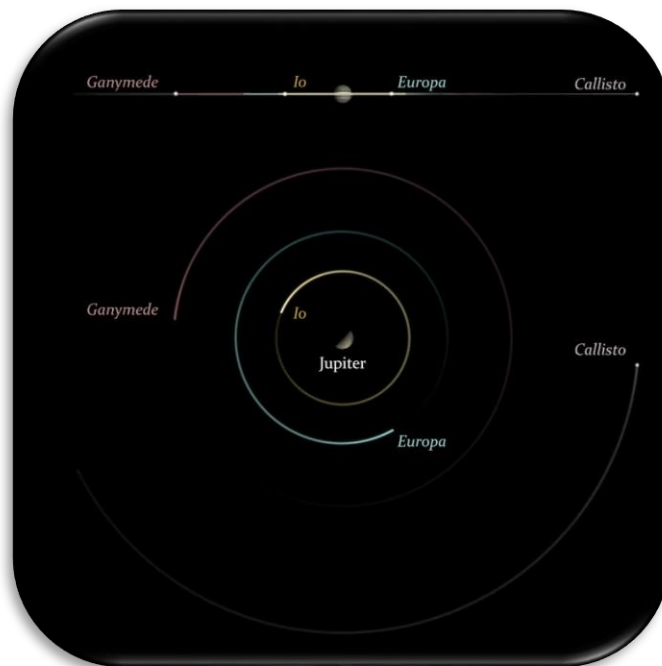


Figura 22: Visualización de las lunas de Júpiter (Créditos: CESAR)






Actividad 8.2: Calculad el radio orbital de tu luna favorita

Podemos considerar que el **radio orbital** para tu luna galileana **es la distancia máxima entre Júpiter y la luna**, asumiendo que la órbita de su luna alrededor de Júpiter es circular.

Seguid los pasos indicados a continuación en el procedimiento.

Procedimiento:

- **Paso 1: Configurad la funcionalidad “Medida de Ángulos”.**
 1. **Abrid el menú de configuración** ( en el menú lateral o con F2 en tu teclado).
 2. **Comprobad que habéis seleccionado la funcionalidad de “Medida de Ángulos”**, en el apartado de Plug-ins
 - Si no es así,
 - Pincha en la casilla junto a "Cargar al inicio"
 - Reinicia *Stellarium*.
- **Paso 2: Identifica el radio orbital**
 1. **Parad el movimiento de las lunas alrededor de Júpiter** pinchando en  en el menú de la parte inferior de la pantalla (o K en tu teclado)
 2. En el mismo menú, pinchad en  (o presionar en Ctrl + A) para activar el plugin de “Medida de Ángulos”.
 3. **Medid la distancia entre Júpiter y tu luna:**
 - Pincha en el centro de Júpiter y luego, sin soltarlo, arrastra el cursor al centro de la luna elegida (como se muestra en la Figura 23).
 - Repite la medición tantas veces como necesites hasta que estés cómodo con la medida.

Nota : Las medidas son sólo validas si la medición se hace de centro a centro, en ambos objetos.

4. **Registrad en la Tabla 7 tu medida de la distancia angular luna-Júpiter**, usando las unidades de grados, minutos y segundos de arco, dadas por *Stellarium*,

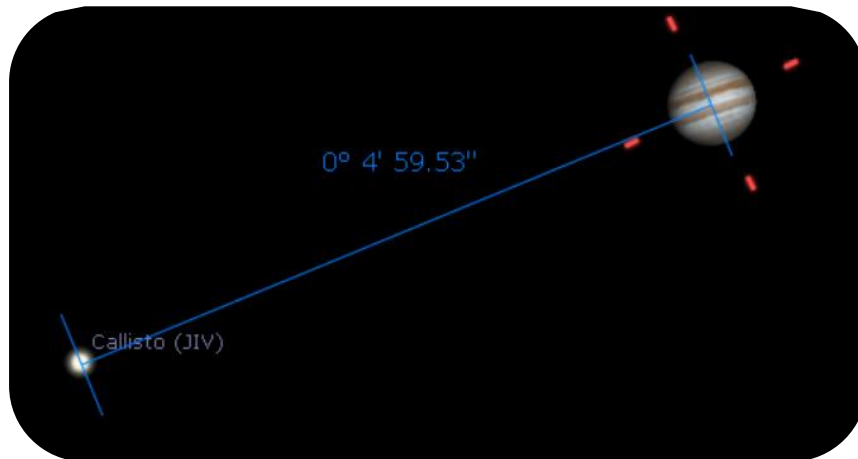


Figura 23: Usando el plugin de Medición de Ángulos. (Créditos: Stellarium)

Distancia máxima de su luna a Júpiter	° ' "	°
Escriba sus cálculos aquí		
→ 1° = 3600 "		
Recuerda: 1° = 60' y 1' = 60"		

Tabla 7: Calcula la distancia entre Júpiter y tu luna

5. **Registrad en la Tabla 8, la distancia de la Tierra a Júpiter, d_{JE}** , en Unidades Astronómicas y en kilómetros.

Convierte la distancia entre la Tierra y Júpiter de unidades astronómicas a kilómetros. Escriba sus cálculos aquí

$d_{JE} =$	AU	km
------------	----	----

Tabla 8: Calcula la distancia entre Júpiter y la Tierra (el resultado depende de la fecha)

Nota 1: La distancia Tierra-Júpiter viene dada en *Stellarium* al pinchar sobre Júpiter. Esta información viene dada en unidades astronómicas (UA o AU, en inglés), como se solicita en este paso.

Nota 2: No confundir la distancia d_{JE} , con d , que representa la distancia Júpiter- Sol.

Nota 3: Como en la Tabla 8 también se nos pide dar la distancia en kilómetros, aplicaremos la conversión de unidades de UA a km. **Una unidad astronómica es la distancia media entre la Tierra y el Sol (~150 000 000 km 149 584 372 km)**

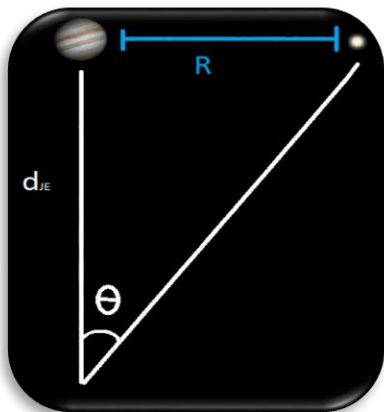
Nota 4: Como imaginarás, la distancia Tierra-Júpiter no es constante durante todo el año.

• **Paso 3: Aplicad los conocimientos en trigonometría para calcular el radio orbital (en km)**

1. Utilizad el diagrama que se muestra en la Figura 20 como ayuda para tus cálculos, donde θ , es la distancia angular entre Júpiter y la Luna, d_{JE} , es la distancia entre Júpiter y la Tierra es y R es el radio orbital de la luna alrededor de Júpiter.

2. Vamos a calcular la tangente del ángulo θ .

- Recuerda la definición trigonométrica de la **tangente de un ángulo** (Ecuación 2)
- Para ángulo pequeños, $\theta \sim 0$, como es el caso de la distancia angular Júpiter-luna, podemos usar las aproximaciones de que el valor de la *tangente de un ángulo* es comparable al valor del *seno del ángulo* y al *propio ángulo*.



$$\text{(Ecuación 2) } \tan \theta = \frac{R}{d_{JE}}$$

$$R = d_{JE} \cdot \tan \theta$$

$$\tan \theta \approx \sin \theta \approx \theta$$

$$R = d_{JE} \cdot \theta$$

Figura 24: Boceto para calcular la distancia entre la luna y Júpiter



3. Utilizad la Ecuación 2 para calcular el radio orbital, R (en kilómetros) y completad la Tabla 9 (con su valor en metros).

- Emplead los valores de Stellarium de:
 - θ : radio angular entre Júpiter y la luna (que lo pasamos de grados a radianes)
 - d_{JE} : distancia Tierra- Júpiter

$R = d_{JE} \theta$		
$R =$	km	m

Tabla 9: Calcula el radio orbital de tu luna

• **Paso 4: Calculad la velocidad lineal de tu luna**

1. A partir del **radio orbital**, calculad la velocidad lineal de la luna, con la Ecuación 3

$$v = \omega \cdot R = \frac{2\pi}{T} R \quad (\text{Ecuación 3})$$

donde, v , es la velocidad lineal, ω es la velocidad angular, T , es el período de la luna (en segundos) y, R , es el radio orbital de su luna (en metros).

2. Completad la Tabla 10 con el valor de la velocidad lineal

$v =$	ms^{-1}
-------	-----------

Tabla 10: Calcula la velocidad orbital de tu luna



Actividad 8.3: Estimad los errores relativos en tus medidas

1. Para estimar errores relativos en vuestras medidas (para el periodo y radio orbital), comparad los valores obtenidos en este Reto con los valores encontrados por internet o dados por el/la profesor/a.
2. Para calcular el error relativo de cualquier medición, emplead la Ecuación 4 y completa la Tabla 11

$$E_R = \frac{| \text{Measured Value} - \text{Real Value} |}{\text{Real Value}} \times 100 \quad (\text{Ecuación 4})$$

Tabla 11: Definición de la estimación del error

Nota: Un valor negativo del error relativo significará probablemente que no se ha aplicado el valor absoluto de la ecuación.

Actividad 9: Calculad la masa de Júpiter

Como se explicó en la Fase 1, la masa de Júpiter la podemos derivar a partir de la Ecuación 1

$$M_J = \frac{4\pi^2 R^3}{G T^2} \quad (\text{Ecuación 1})$$

Haced uso del siguiente recuadro para calcular la masa de Júpiter y completa la Tabla 12.

--

Tabla 12: Calculad la masa de Júpiter derivada del movimiento de la luna alrededor de Júpiter

$M_J =$		kg
---------	--	------

Actividad 10: Explorad un tránsito en los datos científicos de los archivos ESA.

Hipótesis

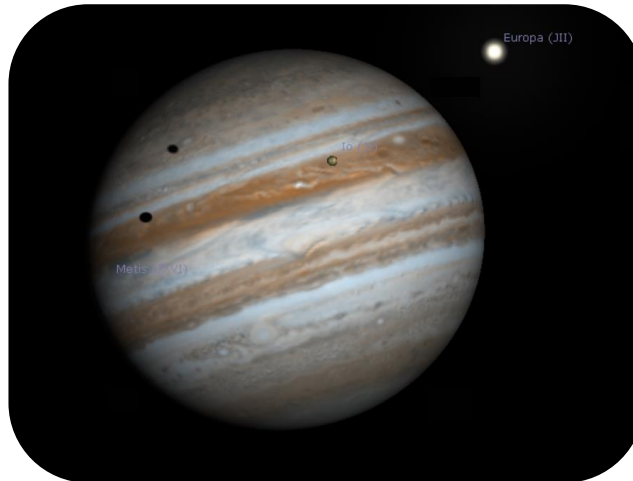


Figura 25: (duplicado de la Figura 7). Ío y Europa transitando Júpiter (Créditos: Stellarium & CESAR)

1. ¿Qué veis en la Figura 25?

2. ¿Creéis que se puede decir que vemos tránsitos de las lunas galileanas frente a Júpiter?

3. ¿Podemos predecir cuándo ocurrirán? ¿Cómo?

Experimento

- Video tutorial: https://youtu.be/MSM_vU3sFpw

Actividad 10.1: Familiarizándonos con ESASky. Accediendo a los datos de tu objeto favorito

1. Haced clic en **ESASky** (<https://sky.esa.int>) y seleccionad el modo “Científico”



Figura 26: Página de bienvenida a ESASky (Créditos: ESA)

2. Buscad “Júpiter” en ESASky.

- Escribid “Jupiter” en la ventana de búsqueda de ESASky (arriba a la derecha)
- Dadle al “Intro”.

Nota: Para que ESASky encuentre los objetos, estos deben ser escritos en inglés, siguiendo las nomenclatura de los catálogos. (ESASky proporciona posibles opciones a tu búsqueda)

3. Acceded a las observaciones de “Júpiter” en los archivos de imágenes científicas de la Agencia Espacial Europea.

- Pinchad en el segundo botón de arriba a la izquierda en ESASky (icono de una galaxia). Esto desplegará un menú como el de la Figura 23, con cuadrados de varios colores (verde, violeta, ..) que representan:

- **El tamaño de estos cuadrados:** la cantidad de observaciones de imágenes de Júpiter dentro de los catálogos de Objetos del Sistema Solar (SSO), guardados en los archivos de ESASky (archivos de telescopios ESA, NASA y de segmento de tierra).
- **El color de estos cuadrados:** El rango de longitudes de onda a la que esas observaciones fueron realizadas. En este caso, se ha asignado el verde el rango que abarca del ultravioleta al infrarrojo cercano (datos tomados por el Observatorio Hubble) y el violeta a los rayos X bandos (datos tomados por el Observatorio XMM-Newton).

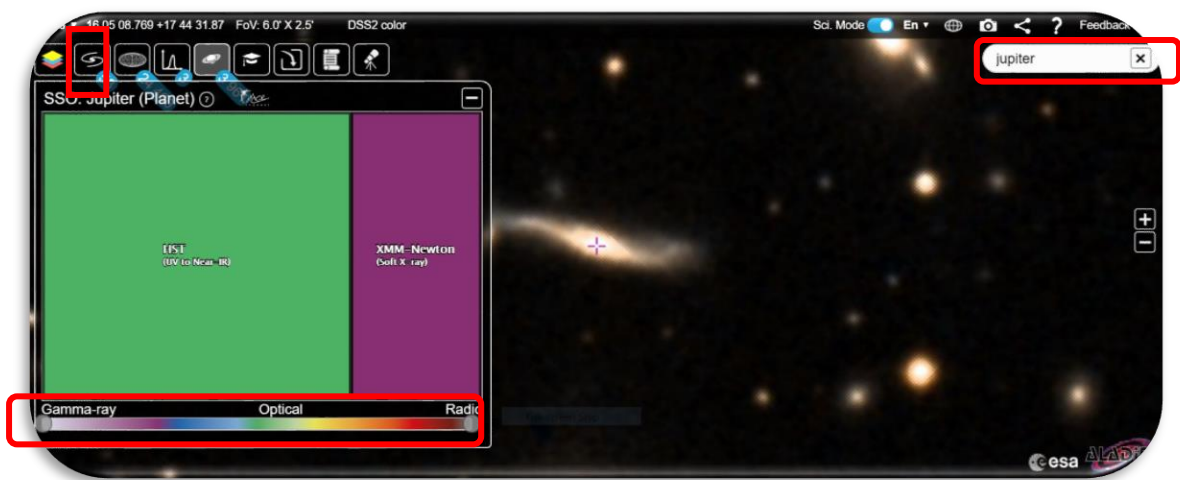


Figura 27: Cantidad de observaciones en modo imagen para Júpiter (Créditos: ESA)

4. Explorad los datos tomados por el Telescopio Espacial Hubble (HST) de Júpiter:

- Pinchad en el cuadrado verde para ver las observaciones de Júpiter disponibles (Fig.28)

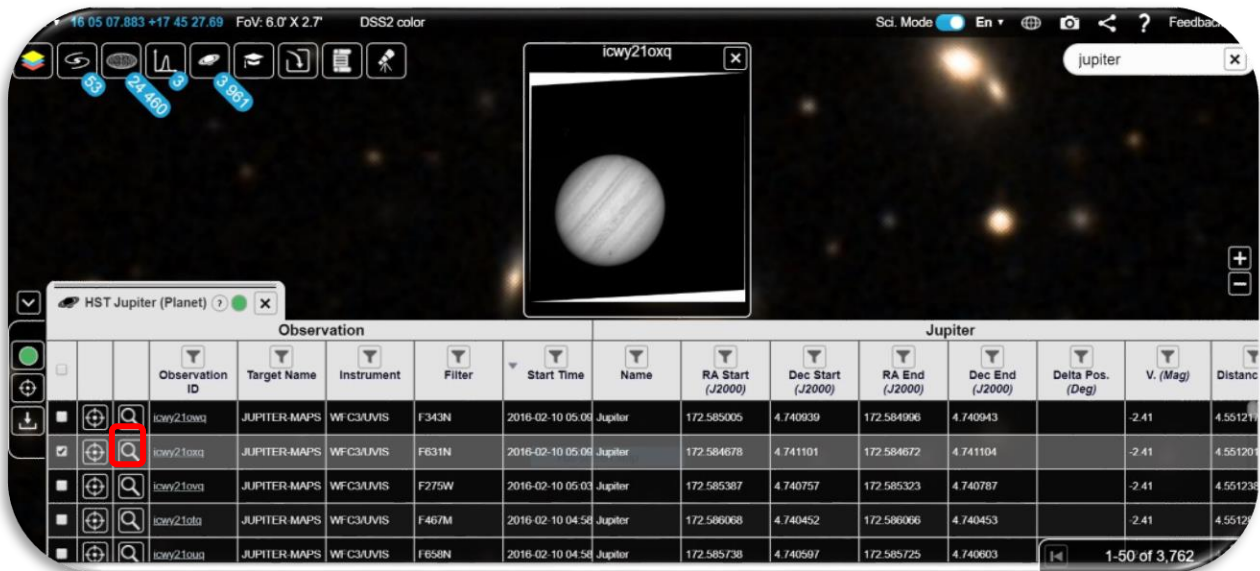


Start Time	Name	RA Start (J2000)	Dec Start (J2000)	RA End (J2000)	Dec End (J2000)	Delta Pos. (Deg)	V. (Mag)	Distanc
1994-07-17 17:31	Jupiter	213.295696	-12.199331	213.295696	-12.199331		-2.12	5.14359
1994-07-17 17:28	Jupiter	213.295601	-12.199341	213.295602	-12.199341		-2.12	5.14351
1994-07-17 17:26	Jupiter	213.29564	-12.199334	213.295645	-12.199333		-2.12	5.14355
1994-07-17 17:20	Jupiter	213.295582	-12.199348	213.295584	-12.199348		-2.12	5.1431
1994-07-17 17:15	Jupiter	213.295555	-12.199391	213.295555	-12.199391		-2.12	5.1431

Figura 28: Listado de observaciones en modo imagen de Júpiter observadas por HST (Créditos: ESA)

5. Inspeccionad imágenes de Júpiter tomadas por HST:

- Elegid una de las filas de la tabla (Figura 29)
- Pinchad en la lupa (indicada con un recuadro rojo en dicha Figura 29).
- Haciendo doble clic en la imagen de Júpiter podréis ampliarla (o empleando los comandos CTRL+ / CTRL) , como se muestra en la Figura 30.



Observation						Jupiter						
Observation ID	Target Name	Instrument	Filter	Start Time	Name	RA Start (J2000)	Dec Start (J2000)	RA End (J2000)	Dec End (J2000)	Delta Pos. (Deg)	V. (Mag)	Distanc
icwy21oxq	JUPITER-MAPS	WFC3/UVIS	F343N	2016-02-10 05:09	Jupiter	172.585005	4.740939	172.584906	4.740943		-2.41	4.551219
icwy21oxq	JUPITER-MAPS	WFC3/UVIS	F631N	2016-02-10 05:09	Jupiter	172.584678	4.741101	172.584672	4.741104		-2.41	4.551201
icwy21oxq	JUPITER-MAPS	WFC3/UVIS	F775W	2016-02-10 05:03	Jupiter	172.585387	4.740757	172.585323	4.740787		-2.41	4.551238
icwy21ofq	JUPITER-MAPS	WFC3/UVIS	F467M	2016-02-10 04:58	Jupiter	172.586068	4.740452	172.586066	4.740453		-2.41	4.551294
icwy21ouq	JUPITER-MAPS	WFC3/UVIS	F658N	2016-02-10 04:58	Jupiter	172.585738	4.740597	172.585725	4.740603		-2.41	4.551294

Figura 29: Listado de las observaciones de Júpiter observadas por HST (Créditos: ESA)



Figura 30: Imagen de Júpiter observada por HST , aumentada respecto a la Figura 25 (Créditos: ESA)

Actividad 10.2: Identificad un tránsito de Europa en los datos de Júpiter de ESASky

1. Tras ejecutar la [Actividad 10.1](#), vais a buscar, entre las observaciones de Júpiter tomadas por HST, aquellas en las que el tránsito de la luna Europa frente a Júpiter es visible.
2. Buscad, por ejemplo, la imagen de HST tomada en la fecha 2013-12-29, es decir, el 29 de Diciembre del 2013.
3. Ordena la tabla por tiempo. Para ello podéis pinchar en la columna "**hora de inicio**", que en inglés aparece como "**Start Time**", como muestra la Figura 31 que representa el momento en los datos de la observación seleccionada comenzaron a ser tomados.



Figura 31: Imágenes de Júpiter recogidas por el HST, ordenadas por fecha (Créditos: ESA)

4. Una vez identificada tu observación, por fecha, pincha en la lupa de la imagen e inspecciónala. El resultado será la Figura 32.

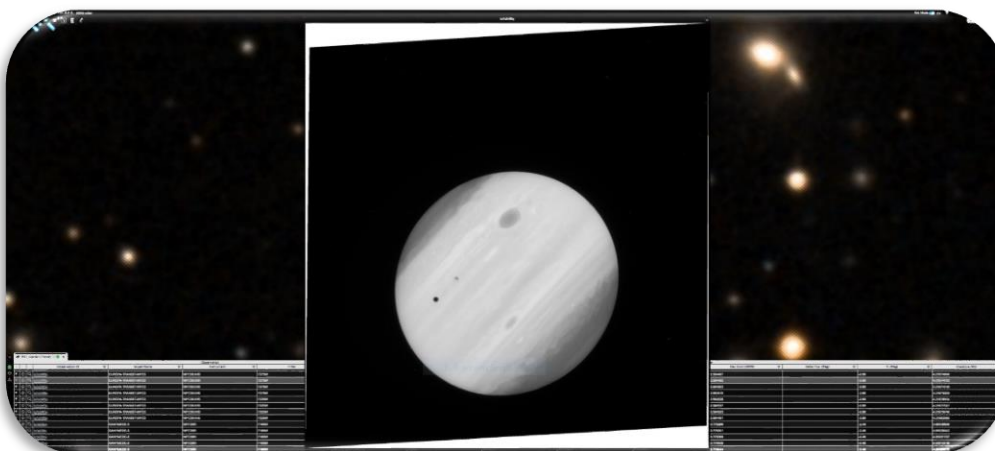


Figura 32: Imagen de tránsito de lunas galileanas frente a Júpiter, tomadas por HST. (Créditos: ESA)

No podemos saber a priori de qué lunas de Júpiter se trata.

¿Cómo podemos saber que es el tránsito ha sido causada por una luna Galileana u otra?

Actividad 10.3: Analizad los datos científicos de un tránsito de Europa como científic@s

Actividad 10.3.1: Inspeccionad los datos científicos de archivo ESA con SalsaJ

1. Descargad el conjunto de imágenes ([HSTdata-set of images](#)) de un tránsito de la luna Europa frente a Júpiter, recogidas por [Hubble Space Telescope](#).
2. Descargad [SalsaJ software package](#) e instálalo.
3. Abrid los datos en Salsa J ([SalsaJ tutorial](#)) usando este menú:

File -> Open -> [select data]

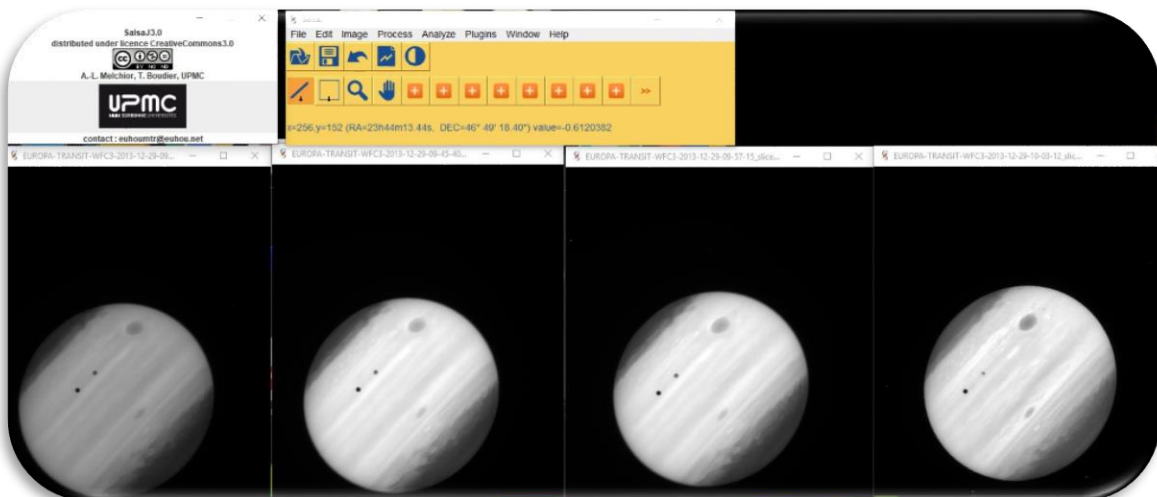


Figura 33: Inspección en SalsaJ de datos proporcionados para este Reto. (Créditos: ESA & SalsaJ).

Actividad 10.3.2: Inspeccionad los datos científicos de archivos ESA con SAODS9

Vamos a inspeccionar los datos del HST del tránsito de Europa frente a Júpiter durante un periodo de tiempo determinado.

1. Descargad el conjunto de imágenes de un tránsito de Europa frente a Júpiter ([datos](#))
2. Instalad el paquete de software [SAODS9](#)
3. Mirad el [video 3](#) y analizad las imágenes científicas como indica la Figura 30

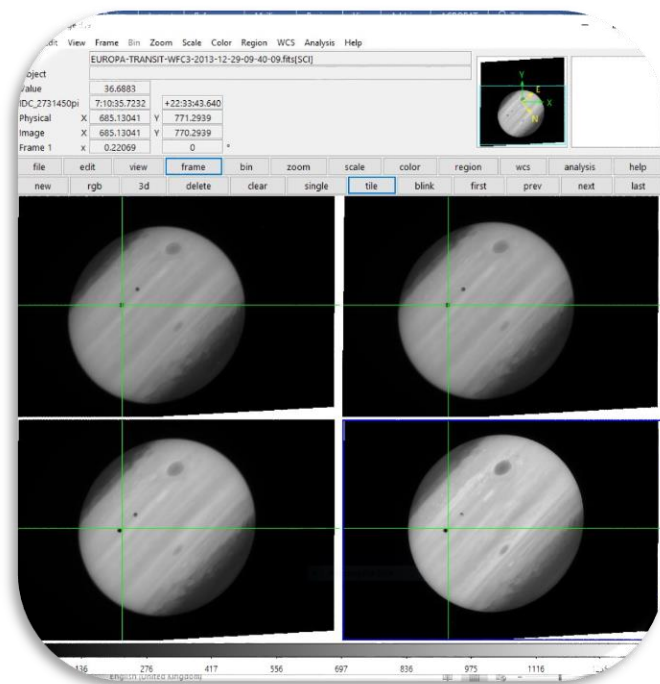


Figura 34: Inspección en el software SAODS9 del conjunto de datos del tránsito de Europa frente a Júpiter de esta actividad (Créditos: ESA & SAODS9)

¿Qué diferencias y parecidos veis entre las cuatro imágenes de la Figura 30?

¿Qué representan los puntos/manchas negras sobre Júpiter?

Pista: La cruz verde indica una misma posición en todas las imágenes consecutivas.



Actividad 11: Predecid un tránsito consecutivo

Actividad 11.1: Predecid con Stellarium un tránsito consecutivo.

Pre-requisito: Lo primero, necesitamos conocer el período orbital de la luna Europa.

- Si habéis calculado el período orbital de Europa (en la [Actividad 8.1](#)), ejecutad el Procedimiento.
- Si no, regresad a la [Actividad 8.1](#) y calculad el período orbital de Europa. Después ejecutad el Procedimiento.

Procedimiento:

1. Abrid *Stellarium*

2. Id a Júpiter:

- Buscad *Júpiter*, en el menú lateral de *Stellarium* (en el icono de la lupa).
- Ampliad la imagen de Júpiter (con la rueda del ratón) hasta que la imagen de Júpiter y sus lunas galileanas sean visibles en *Stellarium*.

3. Viajad en el tiempo:

- Buscad la fecha 2013-12-29T09:40 (en el menú inferior de *Stellarium*)

4. ¿Veis el planeta Júpiter y la sombra de sus lunas?

- Si la respuesta es SÍ, pasad al siguiente paso.
- Si la respuesta es negativa, moved el tiempo hasta que veáis la sombra.

5. Predecid el siguiente tránsito (consecutivo) como se muestra en este [video](#)

Nota: Cada vez que pulsáis en el "icono de avance" en *Stellarium*, la velocidad se multiplica por 10, por lo que con sólo tocar este botón dos o tres veces el movimiento será adecuado para esta Actividad.

Actividad 11.2: Otros métodos para predecir un tránsito

1. Acceded a la web https://skyandtelescope.org/wp-content/plugins/observing-tools/jupiter_moons/jupiter.html

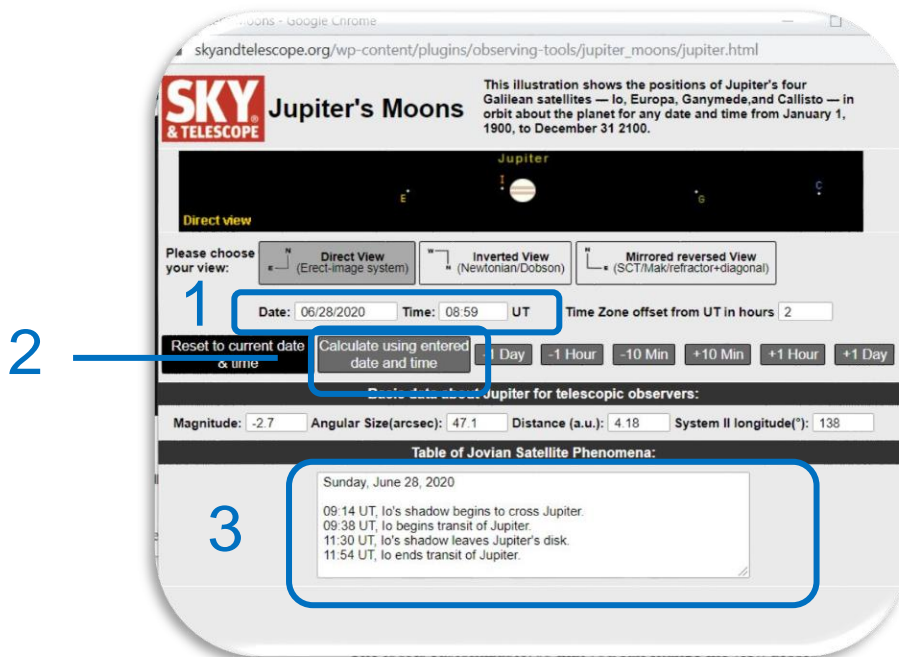


Figura 35: El Telescopio Celeste de Júpiter predice los tránsitos

2. ¿Cómo usamos esta página?
 - Introducid la **fecha y el tiempo del tránsito**, en la zona 1 de la Figura 35.
 - Pinchad en **“Calcular usando la fecha y hora introducidas”**, en la zona 2.
 - El resultado se mostrará en la zona 3, de dicha Figura.

Conclusiones

¿En qué fecha tuvieron lugar los siguientes tránsitos de la luna Europa frente a Júpiter, tras el observado por HST en 2013-12-29T09:40 ?



Fase 4



¡ Enhorabuena!

¡ Habéis completado vuestro Reto Científico!

¡ Contadnos vuestra Aventura!

Párraros a recordar la Experiencia con vuestro Equipo y profes y completad estas Actividades.

Actividad 12: Evaluación

- **En Equipos:** Rellenad este [cuestionario](#) para que comprobéis lo aprendido en el Reto.
- **Con vuestro@ profe:** Dadnos vuestro feedback

Actividad 13: Presentad vuestros resultados

Cread un producto final (un poster A0 en formato pdf, usando power point, por ejemplo) mostrando lo que han aprendido en las distintas fases del Reto Científico.

Este poster es el billete para participar en el concurso internacional de *Space Science Experiences CESAR*.



Enlaces



Créditos:

Material basado en el elaborado por [Asociación Planeta Ciencias](#) bajo la iniciativa y coordinación de la [Agencia Espacial Europea](#) y el programa [CESAR](#)

Versión inicial de Planeta Ciencias:
http://cesar.esa.int/index.php?Section=SSE_The_Mass_of_Jupiter

El equipo del CESAR ha contado para el desarrollo de este Reto con el apoyo del Programa [Young Graduate Trainee \(YGT\) Programme](#).