

IC1795 Nebulosa Cabeza de Pez

Autor: Joan Josep Isach Cogollos

Para algunos, esta nebulosa parece la cabeza de un pez . Una región de formación estelar que hay en la constelación septentrional Casiopea. IC 1795 propiamente dicha se encuentra no muy lejos en el cielo del famoso doble cúmulo estelar de Perseus y junto a IC 1805, la nebulosa del Corazón , como parte de un complejo de regiones de formación estelar que hay en la borde de una gran nube molecular. La estrella más grande de este complejo se encuentra a unos 6.000 años luz de distancia y se extiende a lo largo del brazo espiral de Perseus de la Vía Láctea . A esta distancia, la imagen cubre unos 70 años luz de IC 1795.

Las tomas

El 1 de octubre del 2016 decidí ir al Centro Astronómico del Alto Turia en la salida oficial de la Asociación Valenciana de Astronomía para disfrutar de la afición.

Por aquel entonces no disponía de guiado en el telescopio, pero por suerte, un compañero de AVA dejó un kit de guiado a disposición para poder utilizarlo el resto de compañeros. Con muchas ganas de aprender a guiar y con el permiso de la AVA para utilizar el kit de guiado y el telescopio Takahasi 106/530 me dispuse a fotografiar la nebulosa corazón.

Una vez encontrado el objeto me lanzo a probar el guiado. ¡Funciona! Pensé al ver la primera toma de 900s (15 minutos de exposición) a ISO 1600 con la Canon 1000D. Quizá fuera la sensación de que todo iba bien lo que hizo que no me diera cuenta que no tenía el objeto que buscaba bien centrado en la imagen o mi inexperiencia. Más tarde me he dado cuenta que no hubiese entrado el objeto entero dentro de la imagen.

Finalmente hice 6 tomas de 900s con 2 tomas dark y más tarde me fui a dormir satisfecho con el resultado del guiado que había hecho, ya que todo parecía que había ido bien.

El procesado

Mi primer procesado no merece ni mención en este artículo, el resumen: un desastre. La toma muy oscura, apenas le saco detalle en mi búsqueda de evitar el ruido. Un compañero del foro de la web de AVA me demostró que se podía sacar mas información con programas como el STARTTOOLS o PIXINSIGHT pero que por mi situación económica no he podido adquirir.

Pasados los meses y con un poco más de experiencia, he decidido a procesar de nuevo la imagen. Mi problema es que ni con la versión demo de STARTTOOLS, ni con el Photoshop CS6 era capaz de alcanzar el nivel de detalle que el compañero del foro había conseguido con el procesado de mi fotografía.

Decidido a conseguir un mejor resultado lo he intentado con el software Pixinsight 1.8 con la versión de 45 días de prueba. Este software tiene un coste de unos 230€ más IVA de licencia.

El Video tutorial utilizado seria el siguiente https://www.youtube.com/watch?v=_lqrXaJEs7g. Después de 2h de procesado, el resultado no es mejor ni peor que el compañero del foro, no tengo la suficiente experiencia para entrar a valorar esto, pero si que he mejorado mucho el primer procesado que hice.

Por todo el esfuerzo y el gusto que es conseguir avanzar y mejorar comparto el resultado obtenido:

A continuación tenemos la Nebulosa cabeza de pez o IC1795:



Autor: Joan Josep Isach Cogollos

Los Satélites de Júpiter. Fenomenos clásicos y mutuos.

Autor: Juan Manuel Tormo Martínez

El sistema de Júpiter es sumamente vasto. Desde finales del siglo XIX, han sido descubiertas decenas de lunas jovianas, mucho más pequeñas, a las cuales se han adjudicado nombres de amantes, hijas y conquistas de los dioses Zeus (griego) y Júpiter (romano). Actualmente se le conocen 67 lunas, siendo las cuatro galileanas las mayores que orbitan en torno a Júpiter. (El total de las 63 restantes lunas y los anillos forman solo el 0,003 por % de la masa orbital total. Ocho de los satélites de Júpiter tienen órbitas casi circulares, no estando muy inclinadas con respecto al plano ecuatorial del planeta, girando aproximadamente en un mismo plano, muy próximo al ecuador del mismo. Contrariamente, las órbitas de los demás tienen **Los "galileanos" orbitando a Júpiter**

una excentricidad considerable, estando muy inclinadas, habiendo satélites que se mueven en sentido

retrogrado. Los satélites galileanos serian considerados planetas enanos de haber estado en orbita alrededor del Sol, por ser su forma elipsoidal al tener masa planetaria. De hecho forman un minisistema solar, teniendo periodos orbitales muy breves, entre , 17 y 16.7 días, dando lugar a numerosos tránsitos , ocultaciones y eclipses por el cono de sombra de Júpiter. Al estar cada 6 años la órbita de los satélites en el mismo plano que la Tierra, se suceden entonces los llamados “fenómenos mutuos”. El estudio de estos fenómenos ayuda a precisar la orbita de los satélites.



Los “galileanos” orbitando a Júpiter

Un poco de historia.

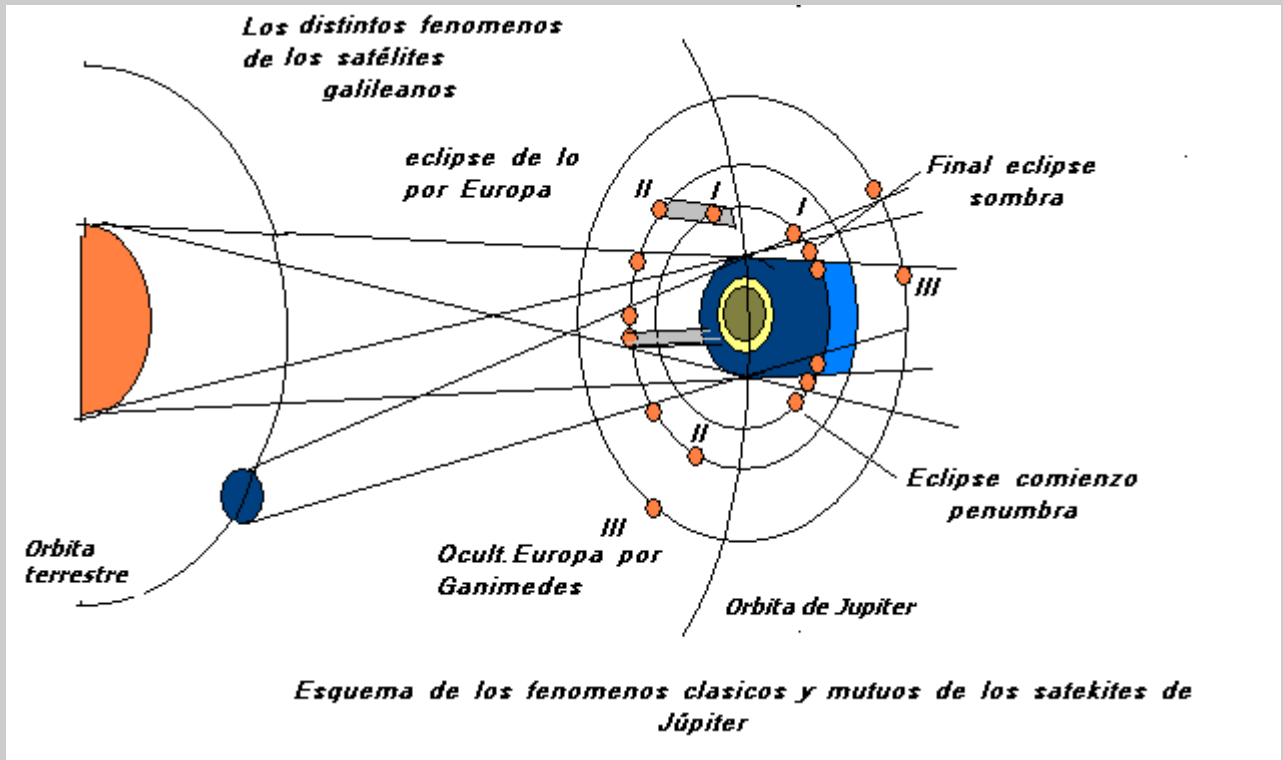
Júpiter es el planeta más grande y con mayor brillo (a excepción de Marte y Venus en contadas ocasiones).del Sistema Solar. Su magnitud es superior a -2 y recorre su órbita en 12 años, Visto con binoculares o con telescopio es majestuoso. Tal es que adopta el nombre del dios más poderoso del Olimpo. Galileo Galilei fue el primero en observarlos con telescopio. Mediante un modesto telescopio construido por el mismo, en la noche del 7 de enero de 1610 observó la presencia de tres estrellas próximas a Júpiter. En la noche del 11 de enero, señaló a estas tres estrellas como cuerpos celestes que orbitaban a Júpiter. El cuarto satélite fue descubierto el día 13 de enero por el propio Galileo..

Galileo fue el primero en descubrir un eclipse clásico al observar en la noche del 12 de enero de 1610 la reaparición de Europa oculto por Júpiter.. A partir de este momento se multiplicaron los descubrimientos, Las órbitas de los satélites fueron descritas por el propio Galileo como circulares alrededor de Júpiter, siendo el mismo quien realizo las primeras tablas de efemérides en 1612. Adjudicándose a los satélites distintos nombres en principio, no siendo hasta 1614 que fueron bautizados con sus nombres actuales, apareciendo como tales en el “Mundus Joviales” de S. Mayer. En

la actualidad, los satélites Galileanos aparecen en los anuarios de Efemérides designados como I o J1 (Io), II o J2 (Europa) , III o J3 (Calixto) y IV o J4 (Ganímedes).

La predicción de fenómenos mutuos es de gran complejidad. La trayectoria de un satélite esta regida por diversos factores. En primer lugar por el Sol y Júpiter, pero al tiempo perturbado por los otros tres satélites y por Saturno, de tal manera que sus movimientos son extremadamente complejos . Además, IO está extraordinariamente caliente debido al movimiento de marea que producen los demás satélites y Júpiter. Toda esa energía produce una aceleración de la orbita de Io dificultando el calculo de las efemérides.

Lieske basándose en 8800 observaciones fotográficas y medidas de eclipses, en 1977 publicó su teoría del movimiento de los satélites galileanos. En 1982 fueron modificadas por Arlot, pudiéndose elaborar tablas muy precisas de los fenómenos mutuos.



Si bien hacemos referencia al V satélite Amaltea, tratemos aquí únicamente de los cuatro satélites que pueden ser observados ordinariamente y cuyos movimientos determinan interesantes fenómenos fáciles de ser seguidos. Los tránsitos de estos satélites por delante de Júpiter, proyectando su sombra, e, inversamente, sus eclipses por este último, sumergidos en su cono de sombra.

<i>Nº y nombre.</i>	<i>Mag.</i>	<i>Diámetro</i>	<i>Distancia*</i>	<i>Tiempo de inclinación</i>	<i>Inclinación sobre la orbita.</i>	<i>Autor y Fecha.</i>
---------------------	-------------	-----------------	-------------------	------------------------------	-------------------------------------	-----------------------

V Amaltea	11	190 Km	181	0d 11h 57 m	3º 7´	Barnard 9/11/1892
I IO	5.4	3735 Km	422	1d 18h 27m	3º 7´	Galileo 9/11/1610
II Europa	5.6	3150 Km	671	3d 13h 23 m	3º 6´	Galileo 9/11/1610
III Ganimedes	5.1	5150 Km	1070	7d 3h 43m	3º 2´	Galileo 9/11/1610
IV Calixto	6.1	5180 Km	1882	16d 16h 33 m	2º 43´	Galileo 7/11/1610

*En miles de Km.

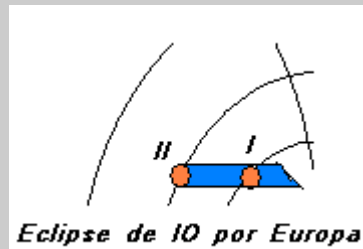
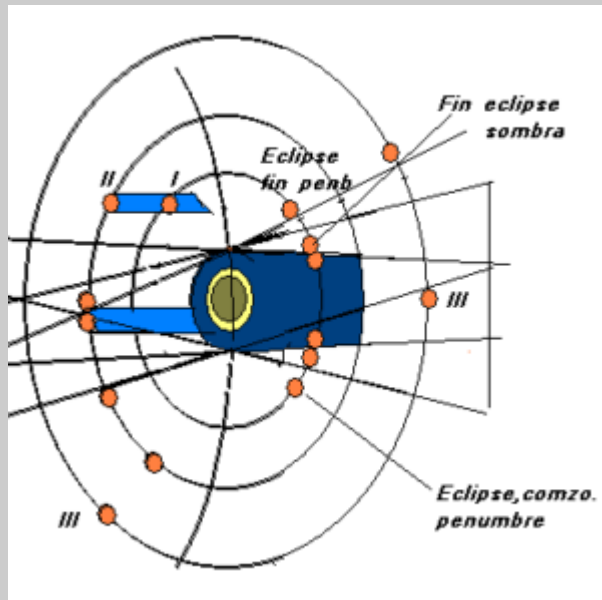
Fenómenos clásicos y fenómenos mutuos de los satélites galileanos.

Hay que diferenciar los fenómenos clásicos y los fenómenos mutuos. Los fenómenos clásicos se producen cuando los satélites pasan por detrás del planeta siendo ocultados, o bien pasan por el cono de sombra siendo eclipsados. También cuando pasan por delante del planeta produciéndose un transito del satélite o de su sombra.

Ocultación y reaparición, pasando por detrás del planeta: En épocas cercanas a la oposición de Júpiter, se produce la ocultación seguida de una aparición de alguno de sus satélites.

Transito de un satélite: Difícil de observar. El satélite se confunde con la masa del planeta. En algunos casos puede verse una minúscula motita deslizarse con lentitud sobre la superficie de Júpiter.

Proyección de la sombra de un satélite sobre Júpiter: Excepto durante la oposición, momento en que el satélite oculta su propia sombra, es un fenómeno fácilmente observable. La sombra del satélite se desliza sobre la capa atmosférica del planeta como una bolita negra. El satélite en si, sigue siendo difícil de distinguir.



Los fenómenos mutuos.

La observación de estos esquemas ayudará a una mejor comprensión de las causas que motivan los fenómenos de los satélites. Está representado a distintas escala el Sol, la Tierra y el sistema Joviano. Es muy simple pero muy orientativo. Los fenómenos mutuos se producen entre dos satélites.

Eclipse de un satélite por la sombra del planeta. Al encontrarse Júpiter en cuadratura (entre oposición y conjunción), la sombra del planeta se desvía hacia el este o el oeste (siempre en dirección contraria al Sol). En esos momentos se producen los eclipses. Cuando Júpiter se encuentra en la oposición y su sombra queda detrás se producen simultáneamente ocultación y eclipse.

Ocultación de un satélite por otro: Este hecho solo sucede cuando hay alineados dos satélites y los planos de las órbitas de los mismos coinciden con la visual nuestra. Tales ocultaciones suceden durante un espacio de varios meses en unos periodos de 6 años. Según los casos, las ocultaciones duran entre varios segundos a varios minutos. Las ocultaciones pueden ser rasantes, parciales, anulares o totales, según el diámetro aparente de los satélites.

Eclipse de un satélite por otro: Un eclipse se produce cuando dos satélites están alineados respecto al Sol. La sombra de uno de ellos se proyecta sobre el otro y lo eclipsa. No es el satélite más externo el que eclipsa al otro, pues si están en el lado más lejano de la órbita, será el satélite interno el que eclipsará al más externo. Si el eclipse es total, un satélite desaparecerá totalmente de nuestra vista, y si es parcial, solo se oscurecerá notablemente al penetrar en la sombra que

proyecta el otro satélite. Este hecho dura también unos segundos o minutos, produciéndose en la misma temporada bicíclica que el anterior

Pero no es tan fácil como en el esquema pues no está representado tridimensionalmente. Solo pueden suceder fenómenos mutuos tipo ocultaciones cuando la Tierra está en el mismo plano que los satélites jovianos , es decir cuando la declinación jovicéntrica de la Tierra es de 0 grados. Los eclipses se producirán cuando la declinación jovicéntrica del Sol sea 0 y por tanto estén alineados el plano de los satélites con el Sol. Las observaciones serán mas fáciles o difíciles en función de la declinación geocéntrica de Júpiter, o sea lo alto que esté en la eclíptica y por tanto en el cielo.



Júpiter a las 22,45 horas del día 3 de mayo 2016. A la Izquierda se puede observar la sombra de Europa a la izquierda del planeta, la tormenta blanca un poco a la derecha de la sombra, el satélite se puede confundir con la masa del planeta se observa al final a la derecha.

En la foto derecha, se puede contemplar abandonando el planeta.- Fotos cortesía de Jordi Cornelles.

Los tránsitos de Io y de Europa el día 3 de Mayo 2016

En la tarde del día 3 de mayo Jordi Cornalles realizó un magnifico video reportaje del transito del satélite Galileanos EUROPA. En la primera imagen se puede observar la sombra de Europa, el cual se confundía con la masa del planeta. En la segunda se ve mas claro al alejarse del planeta.

Los tiempos de los tránsitos fueron:

El tiempo es en Tiempo Universal.

Transito Comienzo 14:37

Sombra comienzo 15:41

Transito Final 16:51

Sombra final 17:56

EUROPA

Transito comienzo 17:52

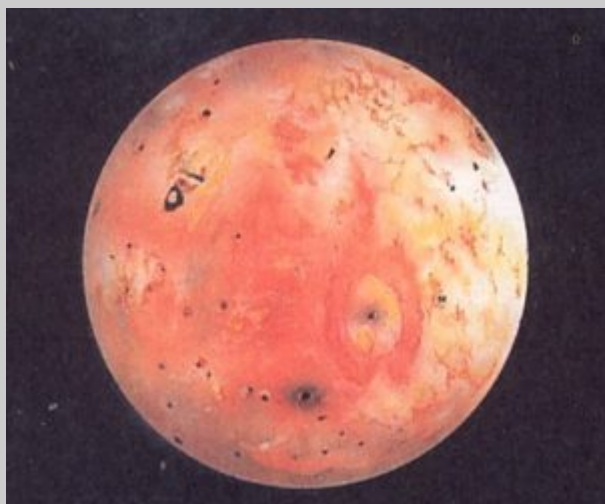
Sombra comienzo 20:00

Transito final 20:39

Sombra final 22:51

LOS SATELITES DE JÚPITER. .- Los Galileanos

IO: Es un satélite que sorprende por su actividad volcánica. Descubrimientos recientes han señalado la existencia de ocho volcanes activos. Su actividad volcánica, unida a la influencia de Júpiter transforman la corteza de Io. Se desconoce la existencia de agua en el satélite.



Europa: La superficie de este satélite se encuentra cubierta de hielo, con fallas de entre 15 a 40 metros rellena de una sustancia oscura. Su superficie es lisa, no existiendo cráteres en ella.



Ganímedes: Se trata de un cuerpo de hielo en el que probablemente bajo la superficie se encuentra agua en estado líquido. Su superficie es antigua existiendo en ella numerosos cráteres de impacto y una compleja red de fisuras. Su tamaño es superior al de Mercurio.



Calíxto: Es el más oscuro de los satélites de Júpiter semejjando “una bola de hielo sucio”. Su superficie es muy antigua, existiendo numerosos cráteres de impacto.

