

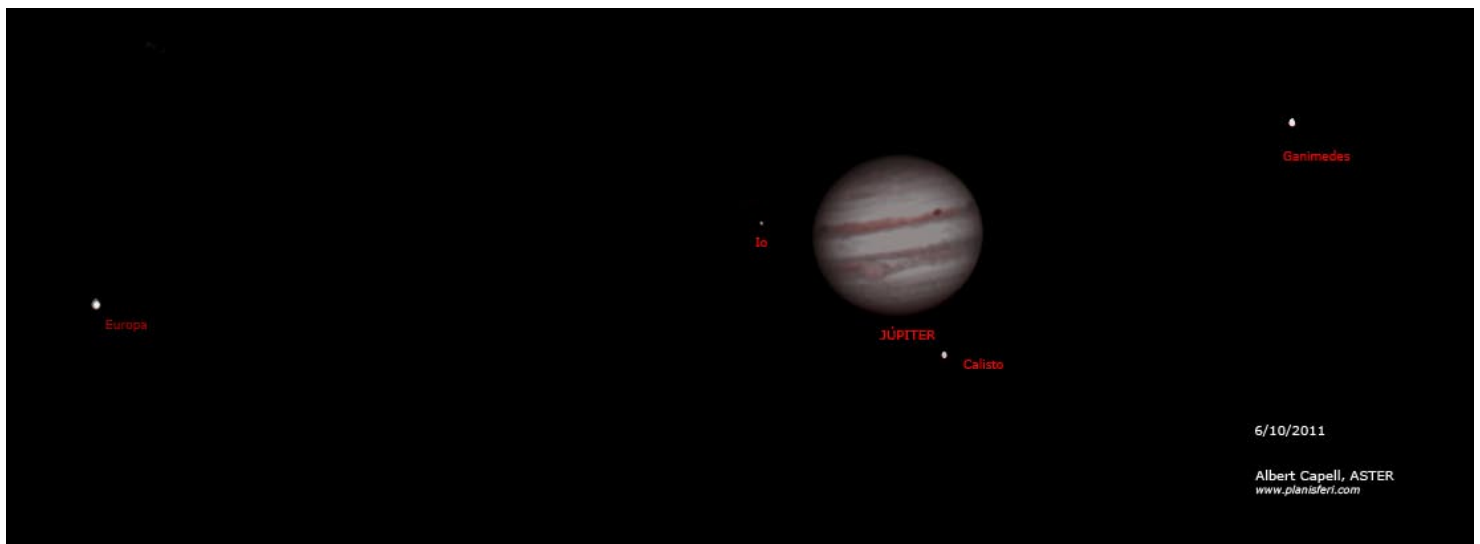
Galería fotográfica

Coordinado por Ángel Requena
arequenavillar@yahoo.es

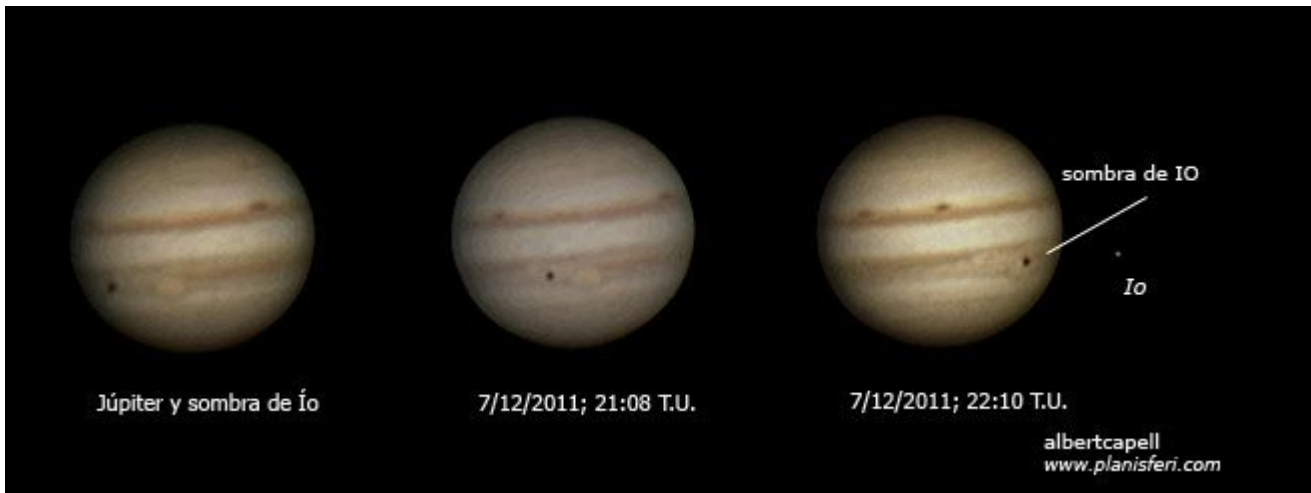
Sin duda alguna el año 2012 promete ser, desde el punto de vista astrofotográfico, muy interesante. Los primeros meses del año el cometa Garradd todavía nos dejará grandes instantáneas a su paso por Hércules; recordad que su perigeo ocurrirá el 5 de Marzo. Un par de días antes (el 3 de Marzo), Marte entrará en oposición y eso significa que el planeta rojo lucirá en el cielo con una magnitud de -1,2 y con un diámetro aparente de 13,9 arcosegundos. Por si ésto fuera poco, a mediados de año (el 5 de Junio, concretamente) tendremos un tránsito del planeta Venus por el Sol que, por cierto, será el último que podamos ver en nuestra vida ya que el siguiente se producirá en el año 2117. Ah! y se me olvidaba, si alguien tiene unos 9000\$ de sobra y le apetece ver un eclipse total de Sol, la revista Sky&Telescope organiza un viaje a Australia para verlo el 14 de Noviembre de 2012. Si alguno se anima, por favor que me envíe alguna foto para la galería. Feliz año a todos.



ALBERT CAPELL CAPTURÓ ESTA FOTOGRAFÍA DE LA GALAXIA ESPIRAL NGC 891 DESDE SU OBSERVATORIO DE SANT POL DE MAR (BARCELONA). DESCUBIERTA POR HERSCHEL EN 1784 SE TRATA DE UNA ESPIRAL DE TIPO SB, AUNQUE SEGÚN LOS ÚLTIMOS DATOS PODRÍA TRATARSE DE UNA ESPIRAL BARRADA DE TIPO SBb. UBICADA EN LA CONSTELACIÓN DE ANDRÓMEDA SUS COORDENADAS ECUATORIALES SON 2h22m (A.R.) Y 42°21' (DEC.) Y SU VELOCIDAD RADIAL ALCANZA LOS 700 km/SEG. AUNQUE SE TRATA DE UN OBJETO DE POCO BRILLO, SU MAGNITUD ES APROXIMADAMENTE LA 10ª Y ESTÁ SITUADA A UNOS 27 AÑOS-LUZ, A TRAVÉS DE UN TELESCOPIO DE 8" ES POSIBLE OBSERVARSE SU FORMA ALARGADA E INCLUSO, CON MUY BUEN CIELO, LA FRANJA OSCURA QUE LA ATRAVIESA POR LA MITAD. ESTA FRANJA SE CORRESPONDE AL POLVO GALÁCTICO QUE SUELE SER VISIBLE EN LAS GALAXIAS CUANDO SE NOS MUESTRAN DE CANTO.



EN LA SIGUIENTE TOMA, REALIZADA POR ALBERT CAPELL EL 6 DE OCTUBRE DE 2011, APARECE EN PRIMER TÉRMINO EL PLANETA JÚPITER Y ALREDEDOR DE ÉL SUS CUATRO SATÉLITES GALILEANOS (ÍO, EUROPA, CALISTO Y GANÍMEDES), LLAMADOS ASÍ POR HABER SIDO DESCUBIERTOS POR GALILEO GALILEI EN 1610. LA OBSERVACIÓN Y EL ESTUDIO DE LAS 4 LUNAS GALILEANAS RESULTA SER UNA TAREA MUY INTERESANTE PARA UN AFICIONADO YA QUE ESTOS CUERPOS DAN LUGAR, A LO LARGO DE UN CORTO ESPACIO DE TIEMPO, A UNA GRAN CANTIDAD DE FENÓMENOS TALES COMO LAS OCULTACIONES, LOS TRÁNSITOS, LOS ECLIPSES, LAS REAPARICIONES, ETC



ALBERT CAPTURÓ TAMBIÉN UNA MAGNÍFICA SECUENCIA DE LA ROTACIÓN DE JÚPITER ASÍ COMO DEL TRÁNSITO DE LA SOMBRA DE ÍO POR EL PLANETA. EN ÉSTA HEMOS DE DESTACAR FUNDAMENTALMENTE LA RAPIDEZ CON QUE TANTO LA GRAN MANCHA ROJA COMO LA SOMBRA DE ÍO LO ATRAVIESAN. CONCRETAMENTE, OBSERVEMOS CÓMO AMBOS CRUZAN EL MERIDIANO CENTRAL JOVIANO Y POSTERIORMENTE ALCANZAN AL UNÍSONO EL LIMBO DEL PLANETA EN APENAS UNA HORA. HEMOS DE DECIR TAMBIÉN AL RESPECTO QUE JÚPITER TIENE UN PERÍODO DE ROTACIÓN MUCHO MÁS RÁPIDO QUE LA TIERRA, DANDO UNA VUELTA SOBRE SU PROPIO EJE EN MENOS DE 10 HORAS. PARA OBTENER LAS TRES TOMAS DE LA SECUENCIA ALBERT UTILIZÓ UNA WEBCAM Y UNA BARLOW X2 ACOPLADAS A UN MEADE S/C DE 10".



Júpiter i Io

S'hi veu a tocar del planeta, com si hi traqués el nas, a la dreta de la banda equatorial inferior, una de les seues llunes, Io. Telescopi C8 de Celestron amb càmera Neximage. 29 d'octubre de 2011.

L'Escala, l'Alt Empordà. Carles Duarte i Montserrat



Las siguientes imágenes de la Luna, capturadas también por Albert, están tomadas desde el mismo lugar (SANT POL DE MAR) pero con un año de diferencia (19/09/2010 y 10/08/2011, respectivamente). Ambas forman lo que se denomina un par estereoscópico o estereograma, formado por la yuxtaposición de dos perspectivas diferentes de un mismo objeto. Si somos capaces de que simultáneamente cada ojo vea sólo su imagen correspondiente entonces nuestro cerebro se encargará de producir la fusión binocular. Para conseguirlo una técnica consiste en enfocar al infinito (puede valer un objeto lejano) y manteniendo ese enfoque dirigir entonces nuestra mirada a las lunas (visión ortoscópica natural). Si conseguimos realizar la fusión entonces observaremos tres imágenes alineadas de la Luna de las cuales la central estará en relieve.

La siguiente imagen lunar es un anaglifo formada por una ampliación del par estereoscópico lunar, concretamente del sistema radial donde se encuentra el cráter Tycho. La técnica del anaglifo es un modo de representar los pares estereoscópicos y consiste básicamente en superponer en la misma imagen las dos imágenes del par después de eliminar el color rojo de la imagen de la derecha y los colores azul y/o verde de la imagen izquierda. Para ver la imagen en relieve ya tan sólo nos quedará construirnos unas gafas con dichos filtros en papel celofán (rojo para el ojo izquierdo y azul y/o verde para el derecho).





JOHN MULHOLLAND FOTOGRAFÓ ESTE CURIOSO FENÓMENO METEOROLÓGICO EL 10 DE MAYO DE 2011 DESDE ÚBEDA (JAÉN). LA CORONA SOLAR, NO CONFUNDIR CON LA CORONA DE LOS ECLIPSES DE SOL, SE PRODUCE POR LA DIFRACCIÓN DE LA LUZ AL ATRAVESAR MINÚSCULOS CRISTALES DE HIELO. LA CORONA ESTÁ FORMADA DE UN AUREOLA CENTRAL DE COLOR CASI BLANCO, RODEADA DE VARIOS ANILLOS DE TONOS AMARILLENOS Y ROJIZOS. ALCANZA ADEMÁS UN RADIO DE UNOS 15° EN EL CIELO, ALGO INFERIOR A LOS 22° DEL HALO SOLAR QUE YA MOSTRAMOS EN UN ARTÍCULO ANTERIOR (HUYGENS Nº89). LA CÁMARA UTILIZADA FUE UNA PANASONIC DMC-TZ1 A 24 MM., ISO80, F/7.1 Y 1/1000 S. DE TE.

JOSEP JULIÀ GÓMEZ CAPTURÓ ESTA MAGNÍFICA IMAGEN DE UN ARCO IRIS DOBLE EL 27 DE OCTUBRE DE 2011 A LAS 8:25 TL DESDE MARXUQUERA (GANDÍA). CONOCIDO TAMBIÉN COMO ARCO DE SAN MARTÍN ÉSTE SE FORMA AL REFLEJARSE LA LUZ MÁS DE UNA VEZ DENTRO DE LAS GOTAS DE AGUA. COMO SE PUEDE APRECIAR EN LA IMAGEN, EL SEGUNDO ARCO ES MÁS ANCHO QUE EL PRIMERO (1,8x) Y SU RADIO LLEGA A LOS 51° , UNOS 9° DESPLAZADO DEL PRIMERO. OTRA PECULIARIDAD DE ESTE SEGUNDO ARCO ES QUE SU BRILLO ES SENSIBLEMENTE MENOR QUE EL DEL PRIMERO (UN 43% MENOR) Y LOS COLORES ESTÁN TAMBIÉN INVERTIDOS RESPECTO A AQUEL. PARA OBTENER LA TOMA JOSEP JULIÀ USÓ UNA CANON 450D Y UN OBJETIVO GRAN ANGULAR DE 10 MM.

