



Galería fotográfica

Coordinado por Ángel Requena
arequenavillar@yahoo.es

Comentábamos en el número anterior que durante los primeros meses del año el cometa Garradd nos seguiría proporcionando grandes instantáneas y en la contra de este número tenemos un buen ejemplo. Actualmente, el cometa ha alcanzado ya una magnitud lo suficientemente brillante (7ª) como para poder ser observable con casi cualquier telescopio. Si continúa así es posible que cerca de su perigeo alcance incluso la 6ª, justo en el límite de percepción visual. En cualquier caso, lo cierto es que nunca antes un cometa nos había dado tantas oportunidades para inmortalizarlo. Así que, el que todavía no lo haya hecho que no desespere, el cometa está ahora en su máximo esplendor y todavía nos tiene guardada alguna que otra sorpresa.



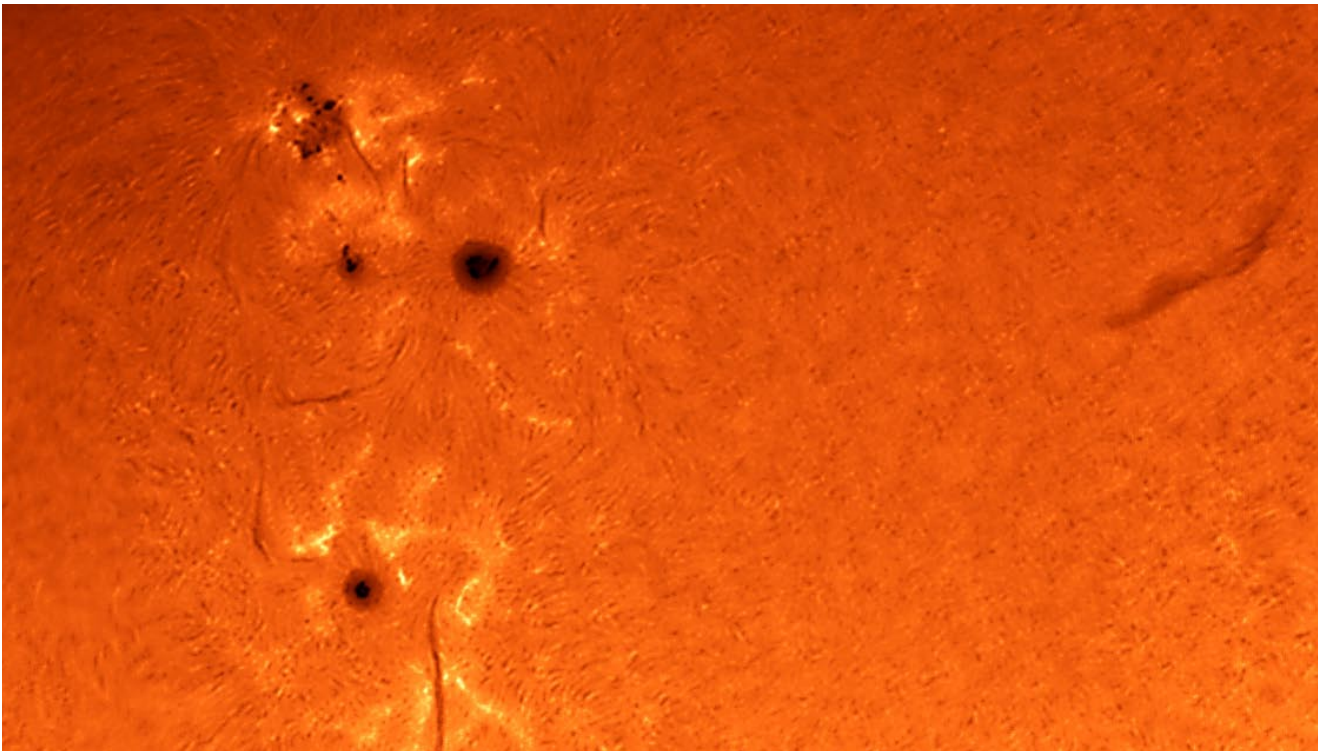
M1. LA NEBULOSA DEL CANGREJO (M1) ES EL RESTO DE LA EXPLOSIÓN DE UNA ESTRELLA, TAMBIÉN CONOCIDA COMO SUPERNOVA, QUE FUE OBSERVADA Y DOCUMENTADA POR ASTRÓNOMOS CHINOS Y ÁRABES EL 5 DE JULIO DEL AÑO 1054. LA EXPLOSIÓN SE MANTUVO VISIBLE DURANTE 22 MESES E INCLUSO DURANTE BASTANTE TIEMPO SE OBSERVÓ COMO UNA ESTRELLA VISIBLE A LA LUZ DEL DÍA. CON ESTE OBJETO (M1), CHARLES MESSIER COMENZÓ SU FAMOSO CATÁLOGO DE OBJETOS NO COMETARIOS HASTA COMPLETAR LOS 110 OBJETOS DEL MISMO. SITUADA A UNA DISTANCIA DE APROXIMADAMENTE 6300 AÑOS LUZ DE LA TIERRA, EN LA CONSTELACIÓN DE TAURO, LA NEBULOSA TIENE UN DIÁMETRO DE 6 AÑOS LUZ Y UNA VELOCIDAD DE EXPANSIÓN DE 1500 KM./S. LAS TOMAS QUE CONFORMAN LA IMAGEN FINAL (9 INTEGRACIONES DE 10 MIN. CADA UNA) FUERON REALIZADAS POR ALBERT CAPELL DESDE BARCELONA EL 21 DE DICIEMBRE DE 2011 CON UN TELESCOPIO REFRACTOR EQUINOX 80 A F/6.25 Y UNA CÁMARA CCD QHY L8 MÁS UN FILTRO ANTIPOLUCIÓN LP.



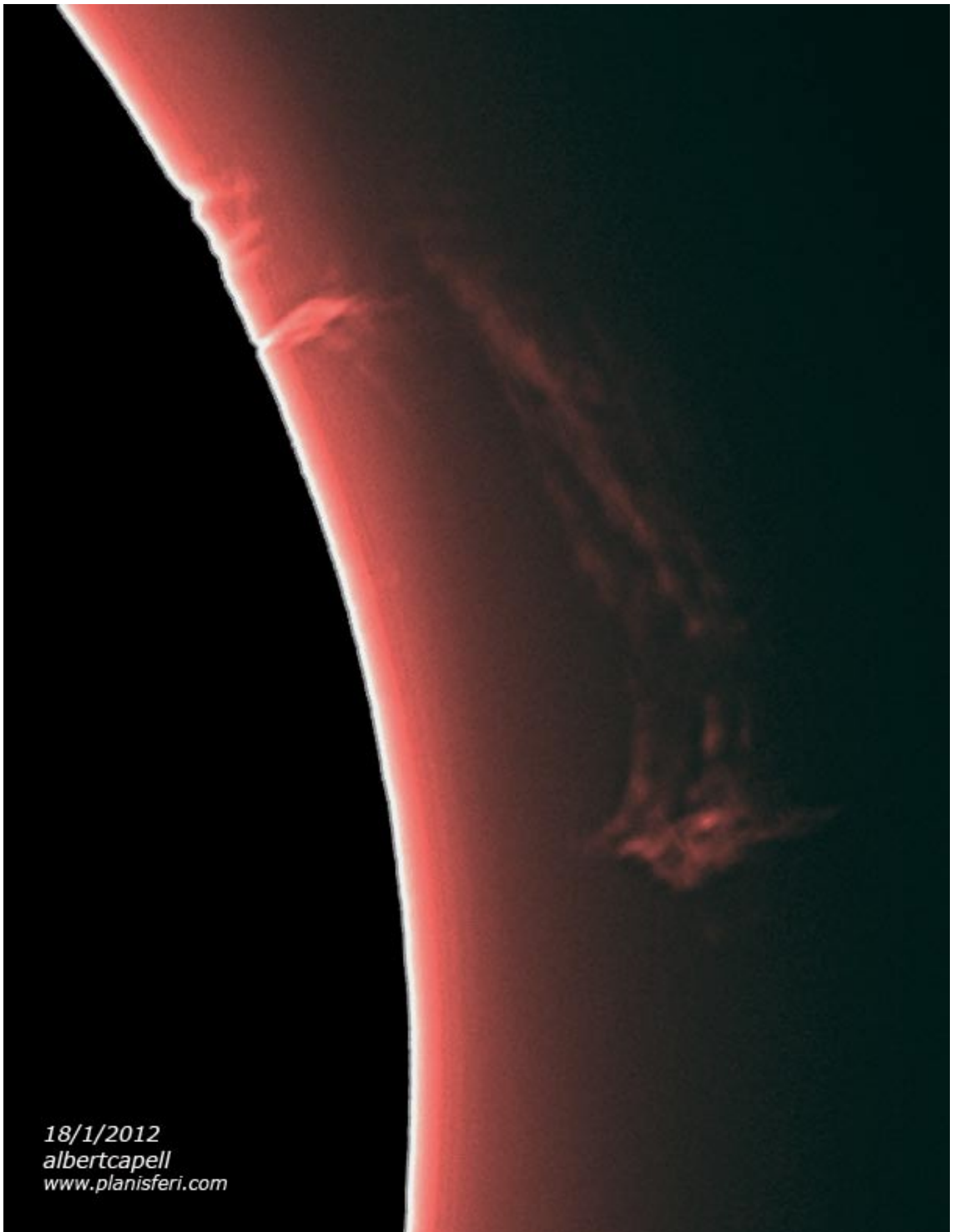
ESTELAS GALÁCTICAS. EN LA SIGUIENTE TOMA, REALIZADA POR JOANMA BULLÓN EL 11 DE ENERO DE 2012 DESDE ARAS DE LOS OLMOS, APARECE UNA CURIOSA COMBINACIÓN DE VARIAS GALAXIAS DE LA CONSTELACIÓN DE CETUS Y DE 2 ESTELAS PERTENECIENTES A SENDOS SATÉLITES ARTIFICIALES. LA CAPTURA DE ESTAS TRAZAS EN EL SENSOR ES ALGO BASTANTE COMÚN EN TOMAS DE GRAN CAMPO PERO NO TANTO CUANDO EL CAMPO ES TAN PEQUEÑO COMO EL DE LA IMAGEN (MENOS DE 1°). LA TOMA FUE CAPTURADA CON UNA CÁMARA CANON EOS 600D ACOPLADA A FOCO DIRECTO A UN TELESCOPIO REFLECTOR DE 254 MM. (10") DE APERTURA Y 1200 MM. DE FOCAL, AJUSTADA A SU VEZ A UNA SENSIBILIDAD ISO12800 Y UN TIEMPO DE EXPOSICIÓN DE 60 s.



CRÁTER CLAVIUS. LA SIGUIENTE FOTOGRAFÍA PERTENECE A UNO DE LOS CRÁTERES DE LA GRAN FAMILIA DE CLAVIUS. NO SÓLO ES UNO DE LOS CIRCOS DE MAYOR EXTENSIÓN DE LA LUNA (30000 Km²) SINO QUE ADEMÁS POSEE TAMBIÉN UNA PROFUNDIDAD EXTRAORDINARIA RESPECTO AL ÁREA CIRCUNDANTE (CASÍ 4000 m.). PARA OBSERVAR ESTE MAGNÍFICO CRÁTER DEBEMOS DIRIGIR NUESTROS TELESCOPIOS AL POLO SUR LUNAR, CONCRETAMENTE A LAS COORDENADAS SELENOGRÁFICAS 58° DE LATITUD S Y 14° DE LONGITUD W. SI ES POSIBLE INTENTADLO CUANDO LA LUNA ESTÉ EN LA FASE DE GIBOSA YA QUE ES PRECISAMENTE EN ESTOS MOMENTOS CUANDO EL CRÁTER SE ENCUENTRA CERCA DEL TERMINADOR Y, POR TANTO, PODREMOS APRECIAR MEJOR SU RELIEVE. LA TOMA FUE REALIZADA POR CARLES DUARTE I MONTSERRAT EL 6 DE DICIEMBRE DE 2011 DESDE L'ESCALA (L'Alt Empordà, GIRONA) Y USÓ PARA REALIZARLA UN TELESCOPIO C6 DE CELESTRON Y UNA CÁMARA CCD NEXIMAGE.

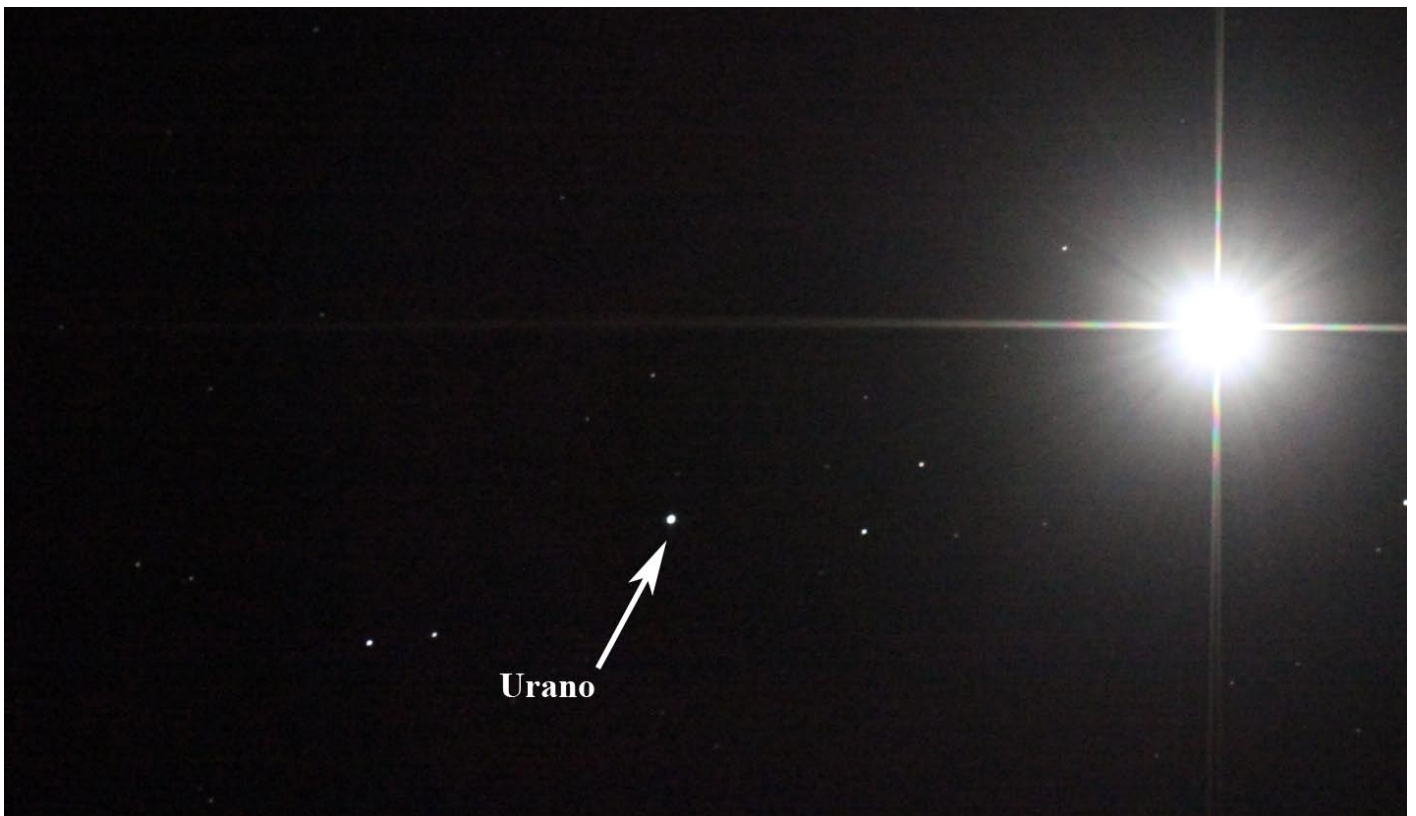


CROMOSFERA. LA CROMOSFERA ES LA CAPA DE LA ATMÓSFERA SOLAR QUE SE ENCUENTRA SITUADA ENTRE LA FOTOSFERA (CAPA INTERNA) Y LA CORONA SOLAR (CAPA EXTERNA). CON UN GROSOR DE UNOS 2000 km., EN LA PARTE INFERIOR DE LA CROMOSFERA SE ALCANZAN LOS 4000 K MIENTRAS QUE EN LA PARTE SUPERIOR SE LLEGA A LOS 60000 K. DESGRACIADAMENTE, ESTA CAPA BRILLA MUCHO MENOS QUE LA FOTOSFERA POR LO QUE NO ES POSIBLE OBSERVARLA DIRECTAMENTE DESDE LA TIERRA. PARA PODER REALIZARLO DEBEMOS UTILIZAR FILTROS ESPECIALES CENTRADOS EN CIERTAS LÍNEAS ESPECTRALES COMO ES EL CASO DE LA H α (6563 Å). LA TOMA FUE REALIZADA POR ALBERT CAPELL EL 1 DE ENERO DE 2012 DESDE SANT POL DE MAR (BARCELONA).

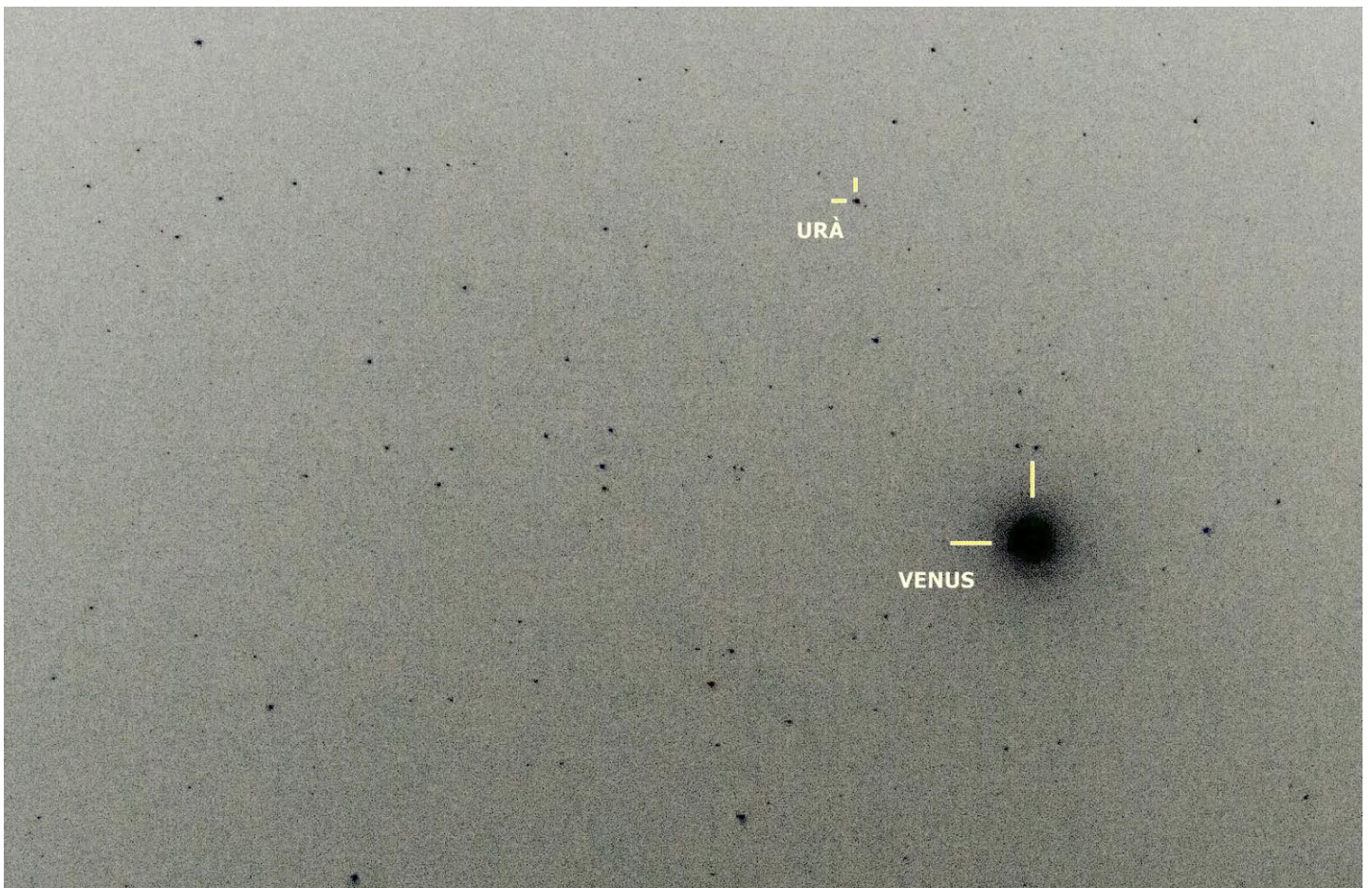


18/1/2012
albertcapell
www.planisferi.com

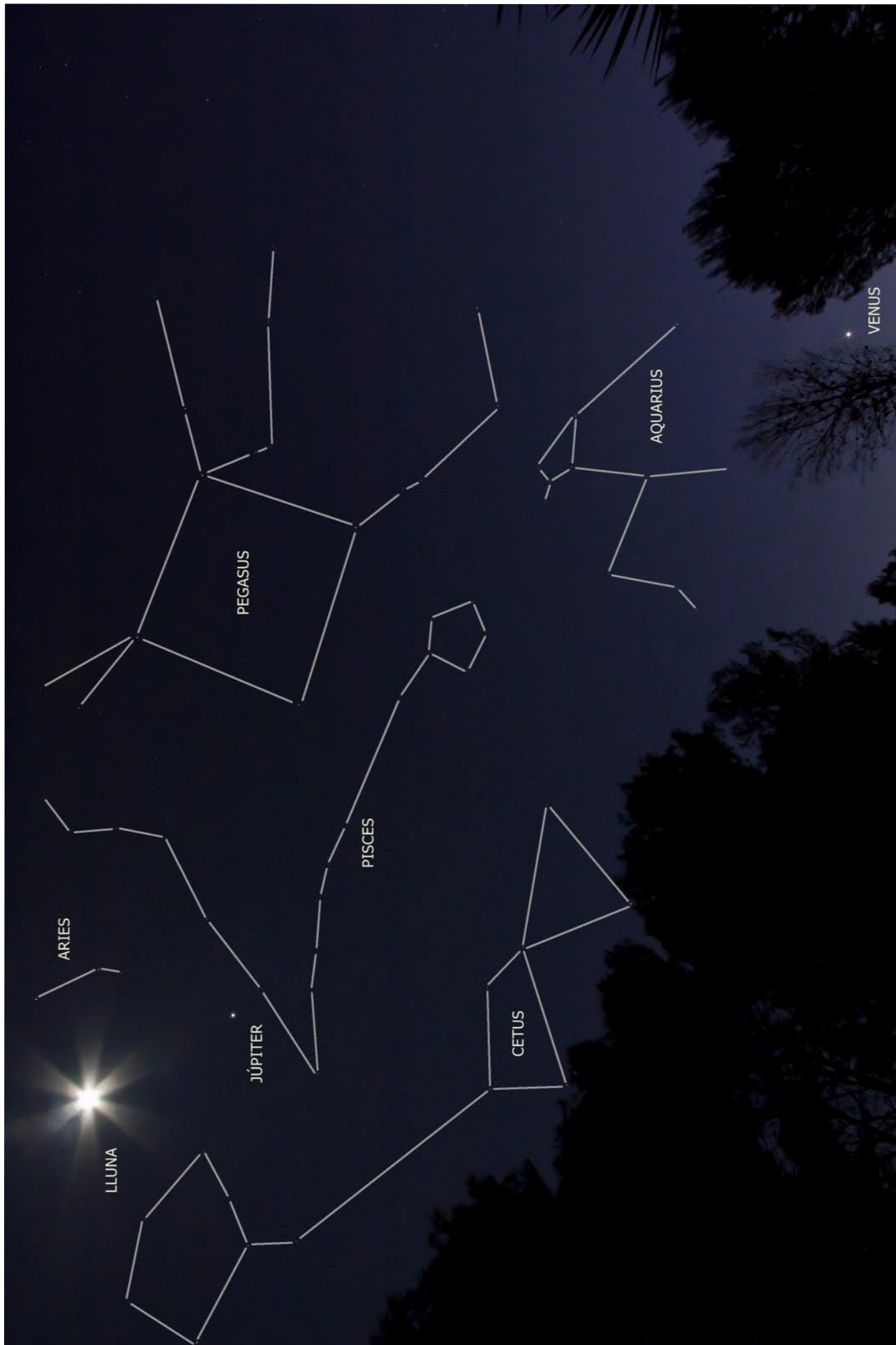
Protuberancia solar. Un fenómeno destacado que se produce en la cromosfera es la protuberancia solar. Como se observa en esta fantástica imagen, ésta consiste en una erupción de gas incandescente y muy caliente (aproximadamente 10000 K) que se alza sobre regiones circundantes más frías. Sostenida por las líneas del campo magnético solar puede llegar a estar activa incluso un día entero hasta que finalmente retrocede y desaparece. La toma fue también realizada por Albert Capell el 18 de Enero de 2012 desde su observatorio de Sant Pol de Mar (Barcelona).



CONJUNCIÓN VENUS y URANO. JOANMA Bullón capturó la conjunción de VENUS y URANO el 9 de FEBRERO de 2012 (19:00h TU) desde su observatorio de LA CAMBRA (ARAS de los Olmos). PARA OBTENER LA TOMA usó una CANON EOS 600D acoplada a foco directo a un telescopio de 200 mm. de APERTURA y 800 mm. de focal, ajustada a su vez a una sensibilidad ISO6400 y un tiempo de exposición de 2 s.



VENUS y URANO (EN NEGATIVO). ESTA MISMA CONJUNCIÓN FUE CAPTURADA por Josep Julià GÓMEZ el 7 de FEBRERO de 2012 (19:49h TU) desde su observatorio de MARXUQUERA (GANDÍA). LA distancia APARENTE en la toma es de 2.6° y las MAGNITUDES de VENUS y URANO SON de -4.1 y 5.9 , respectivamente. PARA OBTENER LA TOMA usó una CANON 450D y un objetivo de 50 mm. a $f/1.8$, ISO1600 y un TE de 2 s. EL NEGATIVO de la toma se realizó con la opción INVERTIR IMAGEN de Adobe Photoshop.



LUNA, Júpiter y Venus. Josep Julià capturó TAMBIÉN ESTA MAGNÍFICA IMAGEN de la LUNA, Júpiter y Venus el 3 de ENERO de 2012 desde su observatorio de MARXUQUERA (Gandía). La cámara utilizada fue Canon 450D y un objetivo gran angular de 10 mm. a f/10, ISO1600 y un TE de 10 s.



Orión, Júpiter y Venus. Y la última fotografía de Josep Julià en este número corresponde a otra "conjunción". Esta vez la toma recoge los planetas anteriores, Júpiter (cerca del centro) y Venus (abajo a la derecha), junto a la constelación Orión (arriba a la izquierda) y el cúmulo de las Pléyades (arriba). La toma fue capturada el 11 de febrero de 2012 (19:49h TU) desde su observatorio de Marxuquera (Gandía). La distancia aparente entre los planetas fue de 29.8° y las magnitudes de Júpiter y Venus fueron de -2.3 y -4.1 , respectivamente. Para obtener la toma usó una Canon 450D y un objetivo de 10 mm. a $f/5.5$, ISO800 y un TE de 20 s.