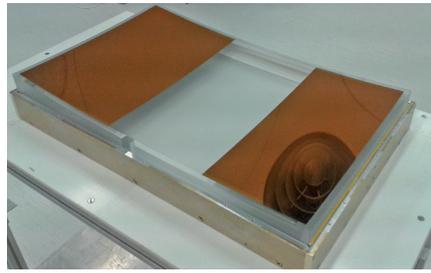


CARMENES 1

Esta nueva mini-sección está dedicada a mostrar periódicamente los avances del proyecto CARMENES (*Astronomía*, nov. 2014) hasta que comience a descubrir exoplanetas rutinariamente con el telescopio de 3,5 m de Calar Alto. Con la vista puesta en la primera luz prevista a finales de verano de 2015, el consorcio que construye el espectrógrafo doble se encuentra ahora en la fase de ensamblaje, integración y verificación de todas sus unidades.



[Cortesía CARMENES]

Este mes destacamos la llegada del espejo colimador del canal in-

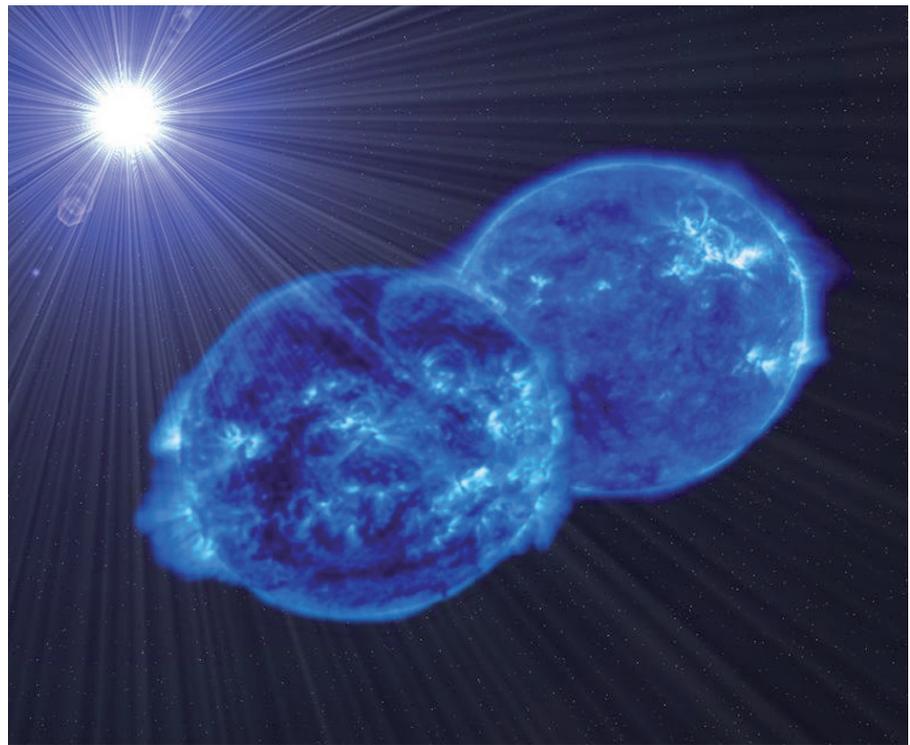
frarrojo al Instituto de Astrofísica de Andalucía en Granada. La empresa francesa Winlight lo ha fabricado en zerodur y lo ha recubierto de oro. El espejo colimador del canal visible es muy similar, pero con una cobertura de plata. Como la luz se refleja tres veces en los colimadores, la calidad óptica de ambos espejos debe ser excelente y su reflectividad máxima. Más información en carmenes.caha.es.

Actualidad desde el Centro de Astrobiología (Luis Cuesta Crespo)



Dos estrellas en una

En nuestra Galaxia, gran parte de las estrellas se han formado en sistemas binarios o múltiples y algunos de ellos reciben el atributo de eclipsantes, es decir, formados por dos o más estrellas que, observadas desde la Tierra, sufren eclipses y tránsitos mutuos por tener su plano orbital orientado hacia nuestro planeta. Uno de estos sistemas es la binaria eclipsante MY Camelopardalis (MY Cam), una de las más masivas que se conocen. En el último número de la revista *Astronomy & Astrophysics* se publica un artículo sobre este sistema con los resultados de observaciones realizadas en el Observatorio de Calar Alto (Almería) y firmado por astrónomos de la Universidad de Alicante, del Centro de Astrobiología y del Instituto de Astrofísica de Canarias, junto con astrónomos aficionados. En este artículo concluyen que MY Cam es la binaria más masiva observada cuyas componentes, dos estrellas de tipo espectral O (de



Impresión artística del sistema MY Cam. (Javier Lor)

color azul, muy calientes y luminosas), de 38 y 32 veces la masa del Sol, están todavía en la secuencia principal (aún no han consumido todo el hidrógeno inicial, su combustible) y se encuentran extremadamente próximas entre sí, con un periodo orbital de menos de 1,2

días, el periodo orbital más corto en este tipo de estrellas. La combinación de estos dos últimos puntos indica que la binaria se formó prácticamente como se encuentra ahora, es decir, que las estrellas estaban ya casi en contacto en el momento en que se formaron.