



CURVA DE LUZ DE R SCUTI

En la constelación del Escudo, no lejos del brillante cúmulo abierto M—11, se encuentra la variable R Scuti. Se trata de una estrella supergigante de tipo RVa, cuya curva de luz, como dijo nuestro compañero E. Cifuentes (ver Tribuna de Astronomía n° 37) demuestra un comportamiento nada metódico.

En efecto, los mínimos primarios y secundarios se suceden en ocasiones dentro de un intervalo variable, pareciendo que no respeten ningún período. Si unimos a ello el relativo alto brillo de la estrella (puede ser observada cómodamente con prismáticos), y su fácil localización, veremos que nos hallamos ante una variable de sencillo seguimiento, con variaciones espectaculares en el plazo de una semana.

El ritmo idóneo de observaciones requiere más una distribución uniforme de éstas que una concentración masiva en un corto espacio de tiempo. Lo mejor será observarla al menos 3 noches por semana, realizando dos o tres medidas cada noche para obtener una media fiable.

Con motivo de la primera experiencia de colaboración entre el GEOS (Grupo Europeo de Observaciones Estelares) y la LIADA (Liga Iberoamericana de Astronomía), esta estrella fué seleccionada para una campaña conjunta, publicándose en esta revista su carta y sus datos para su seguimiento (ver TRIBUNA DE ASTRONOMIA n° 22)

Al finalizar la campaña sobre R Scuti, la participación ascendió a 29 observadores de 7 países, reuniéndose 631 observaciones de esta estrella. La constancia de los participantes y la buena distribución de las medidas, permitieron trazar una curva fiable que cubre un año y medio de tiempo y que presentamos en la figura 1.

Los resultados obtenidos están en buena concordancia con las previsiones dadas por las efemérides del GCVS (General Catalogue of Variable Stars), Moscú 1985. También concuerdan con otros publicados en otros medios (ver bibliografía final)

Se puede apreciar que la estrella rozó la magnitud 7,6 a finales de Octubre de 1986 (este mínimo no fue tan profundo como en otras ocasiones). En cambio, dos meses antes, a principios de Agosto, su brillo era claramente superior a la 5ª magnitud. Transcurridos unos 140 días (ése es

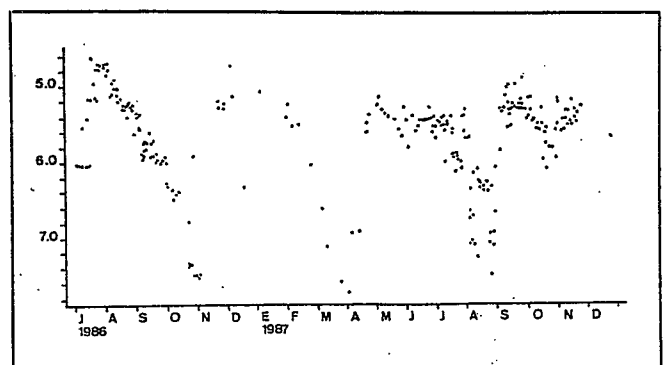
el período de la estrella) se produce un nuevo mínimo primario a finales de Marzo de 1987, al que sigue un mínimo secundario, acontecido en los primeros días de Junio.

Completado un nuevo período, la estrella alcanza de nuevo un mínimo principal hacia el 17 de Agosto de 1987, seguido de otro secundario hacia el 16 de Octubre, de profundidad similar al anterior. En el trabajo publicado por Aster (citado en la Bibliografía), se señalaba la existencia de este mínimo secundario, el cual no llegaba a verse claramente debido a la escasez de medidas. Con esta curva sí podemos confirmar la existencia de dicho mínimo, en el que la estrella alcanzó la 6ª magnitud.

No quisiera finalizar este breve trabajo sin reiterar tres puntos que considero interesantes para todos:

1º.— Tú también puedes hacerlo. Por ejemplo, en este caso más de la

*Figura 1.—
Curva de luz
de R Scuti en
1986-87 obtenida por los miembros del GEOS y la LIADA durante su campaña conjunta.*



mitad de los participantes eran observadores principiantes. Además, todas las observaciones fueron realizadas con prismáticos.

2º.— Es importante no despreciar las pequeñas contribuciones. En este caso, hubo un participante que sólo observó durante una semana y media. Lo hizo a finales de Octubre de 1986, pero juzgó que no por modesta su aportación debía ser menos importante, y acertó, ya que permitió completar el trazado del mínimo primario.

3º.— No se precisa ser poseedor de conocimientos muy grandes ni material muy sofisticado para adentrarse en esta especialidad.

El autor se ofrece y compromete a asesorar en esta materia a todo el que se decida a practicar la observación de estrellas variables.

BIBLIOGRAFIA

Se pueden encontrar otras curvas de R Scuti en las siguientes publicaciones:

— Revista Astrum nº 75.— Curva obtenida en 1986 por los miembros de la Agrupación Astronómica de Sabadell.

— Note Circulaire nº 518.— Curva obtenida en 1986 por N. Jacovone, del GEOS.

— Boletín de aster nº 104.— Curva obtenida en 1987 por miembros de Aster y de la Agrupación Astronómica de Córdoba.

— Tribuna de Astronomía nº 37.— Curvas obtenidas por la Red Mira.

Fig. 2. Zona de Scutum Sobiescii, pequeña constelación introducida en el siglo XVII por Hevelius, en honor de su mecenas polaco. Es un grupo de estrellas poco brillantes (en torno a la 5ª magnitud), en un asterismo difícil de distinguir, entre Aquila y Sagittarius. R Scuti está a medio camino entre Beta Sct y el cúmulo abierto M11 (Sky Atlas 2000.0; Witirion).

