

Luís Rivas

Introducción

NSV 8159 (HR 6346 = HD 154356 = SAO 65761 = 61 Her), es una estrella fácilmente observable con unos prismáticos en la constelación de Hércules (ver las cartas).

Después de que Ismael Cirera preparara una abundante cartografía sobre NSV, comencé una observación sistemática de varias de estas estrellas. NSV 8159 llamó poderosamente mi atención por su comportamiento desde la primera noche, en Julio de 1983 (ver figura 1).

La edición de 1982 del NSV proporciona los siguientes datos sobre la estrella:

1950.0 AR. 17h 01m 42s
Dec. 35° 29.0'

Mv: 6.23, Amplitud: 0.20 mag.

espectro: M4

La referencia citada en el catálogo corresponde a un trabajo de O.J. Eggen del año 1967 sobre una observación masiva de estrellas sospechosas, en donde aparecen 11 medidas UBV de NSV 8159. Posteriormente (1969), el mismo Eggen publica 1 medida UBV más. Más tarde (en 1984), H.H. Guetter y A.V. Hewitt han publicado 6 medidas UBV de esta estrella.

Observaciones

Las medidas de Eggen muestran una evidente variación entre las magnitudes 6.22 y 6.42. También las publicadas en 1984 muestran variaciones entre las magnitudes 6.14 y 6.34. Propuse el seguimiento de esta estrella durante el campo de observaciones del G.E.O.S. (Grupo Europeo de Observaciones Estelares) que se celebró en la localidad de Casinos (Valencia), durante el verano de 1983. En aquella ocasión, un total de 6 observadores del G.E.O.S. obtuvieron un total de 879 estimaciones visuales. Durante los años siguientes ha sido cada vez menos observada. A finales de 1988 se habían realizado un total de 1490 estimaciones. El problema existente es que las observaciones están mal distribuidas, ya que se dispone de más de la mitad de ellas en una semana, y el resto están muy irregularmente repartidas.

A pesar de ello, las observaciones recibidas ponen de manifiesto que la estrella ciertamente varía, quizás con una amplitud entre 0.25 y 0.30 magnitudes, y por lo tanto, algo mayor de la anunciada en su trabajo por Eggen. Por su tipo espectral, podría pensarse en una estrella SR o L, pero son varios los observadores que han registrado variaciones rápidas en el curso de una noche, en varias ocasiones, coincidiendo entre observadores distintos.

La figura 2 muestra un ejemplo de clara correspondencia entre las curvas de luz obtenidas por dos observadores independientes. Habitualmente, la estrella se mantiene entre las estrellas de comparación B y C, pero en los máximos se iguala B (según algunos observadores, incluso la supera) mientras que en los mínimos llega a estar entre C y D. La mala distribución de las medidas ha impedido obtener un período aproximado. Las prime-

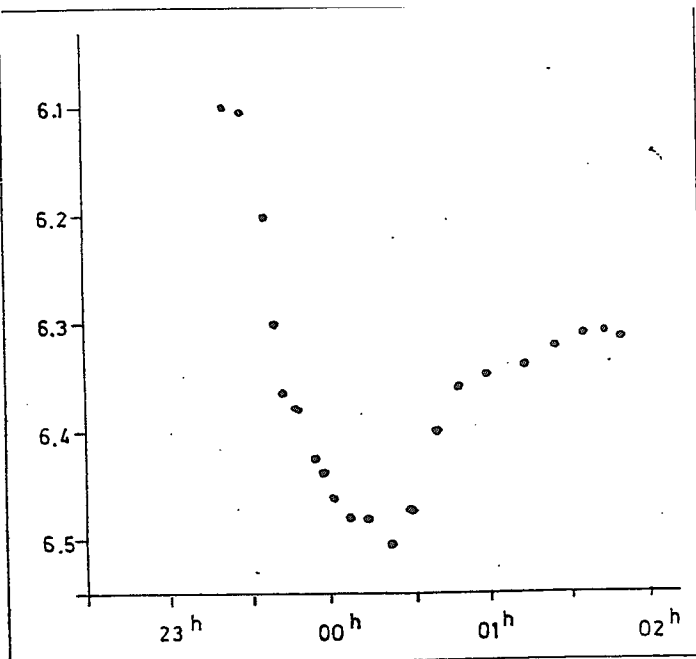


figura 1

Curva de luz de NSV 8159 Hércules obtenida por el autor la noche del 11 al 12 de Julio de 1983. Obsérvese la importante variación observada en tan sólo tres horas de observación.

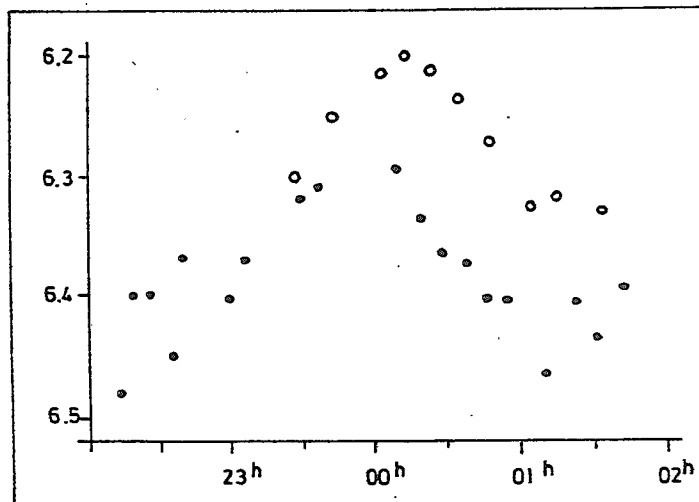


figura 2

Curva de luz de NSV 8159 Hércules obtenida por dos observadores independientes: Edmond Nezry y Stéphane Ferrand, del G.E.O.S. (Grupo Europeo de Observaciones Estelares), realizada la noche del 5 al 6 de Agosto de 1983. La concordancia entre ambas curvas es muy apreciable. Edmond Nezry, círculos rellenos. Stéphane Ferrand, círculos vacíos.

ras observaciones me hicieron pensar en un valor para el período de 2.85 días, pero esto no ha sido posible determinarlo hasta el momento.

Conclusión

NSV 8159 ofrece buenas posibilidades para los que habitualmente emplean prismáticos. Las variaciones son evidentes y la amplitud parece confirmarse en torno a las 0.25 magnitudes. La observación intensiva de esta estrella durante su actual aparición podría ayudar a determinar el tipo de variación, permitiría establecer una certeza sobre sus variaciones rápidas y, quizás,

calcular su período. Todos los observadores variables de ASTER están invitados, en la medida de sus disponibilidades observacionales, a seguir el comportamiento tanto rápido (en una noche) como a largo plazo de esta interesante estrella.

Bibliografía

Nota circular GEOS. NC 575. Luís Rivas

Narrow and broad-band photometry of red stars: I Nor

thern Giants. Olin J. Eggen.

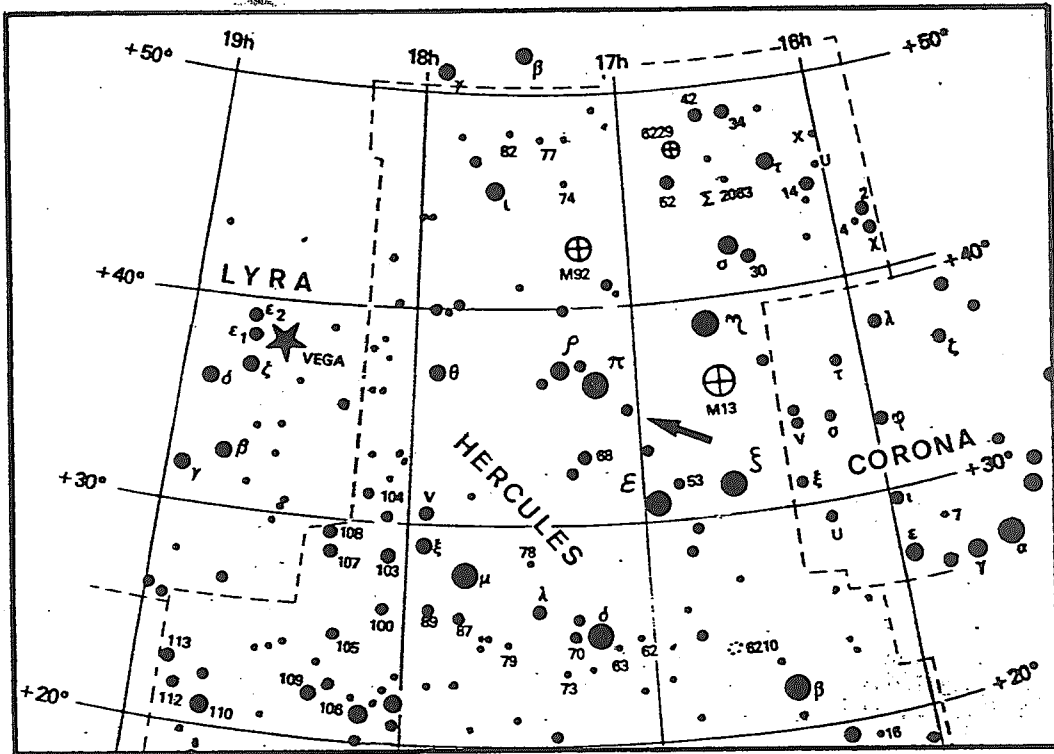
(Ap.J. Supplement series 14, nº 131, 307, 1967).

Light variations of small amplitude in the red giants of the disc population. Olin J. Eggen (I.B.V.S. 355. 1969).

UBV observations for eleven known variable stars.

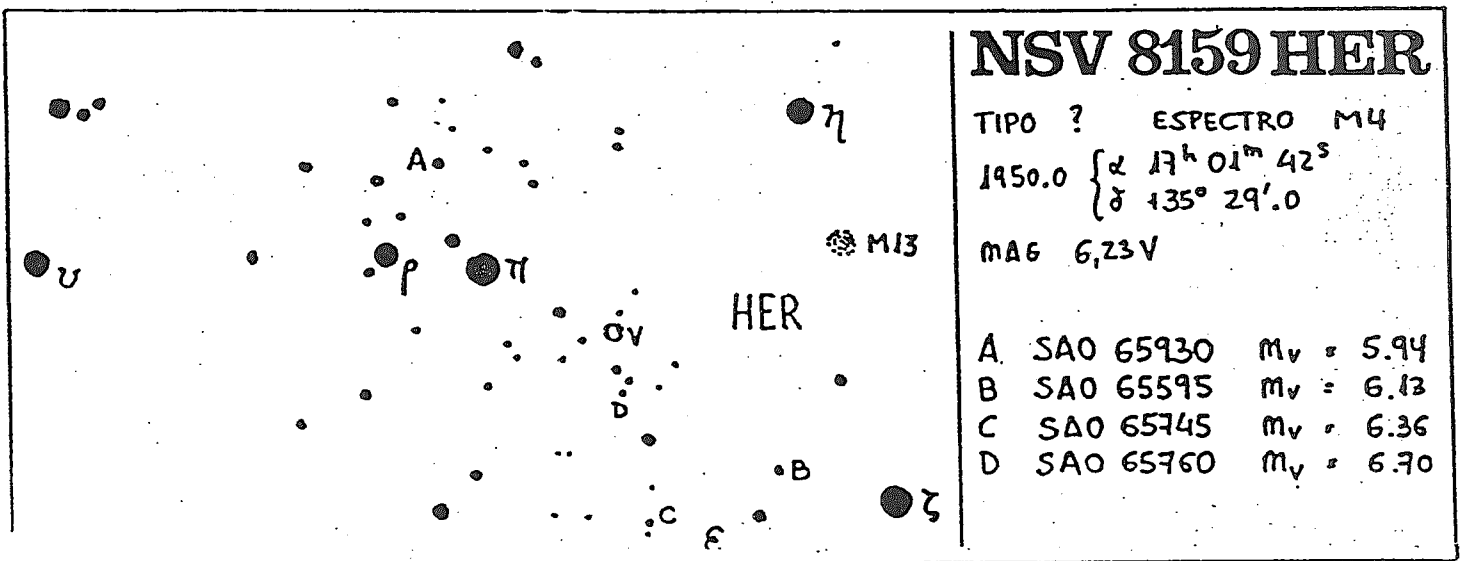
H.H. Guetter y A.V. Hewitt

(I.B.V.S. 2499. 1984).



Carta A

Situación de NSV 8159 Herculis. La flecha señala a esta estrella variable. Es muy interesante seguir su comportamiento tanto rápido, en una sola noche (ver curvas adjuntas), como a largo plazo. En la carta B se facilitan los datos necesarios para los variabilistas que estén interesados en vigilar esta estrella.



Carta B

Zona de NSV 8159 Herculis. Las estrellas indicadas como A, B, C y D, son las que deben utilizarse para hacer las comparaciones, sus magnitudes son, respectivamente: 5.94, 6.13, 6.36 y 6.70