

NSV 8159: una variable accesible e interesante

Luis Rivas nos remite el comunicado que acaba de publicar en Nota Circular Geos NC 575 solicitando que durante la presente temporada programemos la observación, visual y fotométrica, de la "suspected" NSV 8159.

1. INTRODUCCION

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

Después de una abundante cartografía sobre varias NSV realizada por CVR, 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.

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

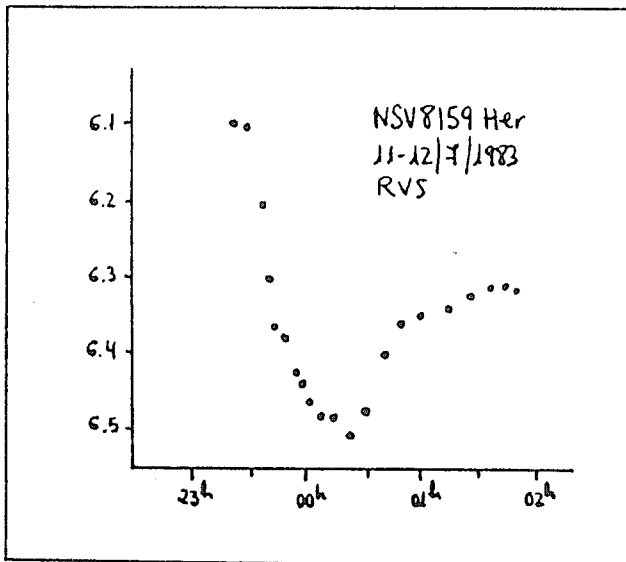
(1950.0) α 17h 01m 42s ; δ + 35° 29'.0

mag = 6.23 amplitud = 0.20 mag

espectro M4

La referencia citada en el catálogo corresponde a un trabajo de O.J. Eggen del año

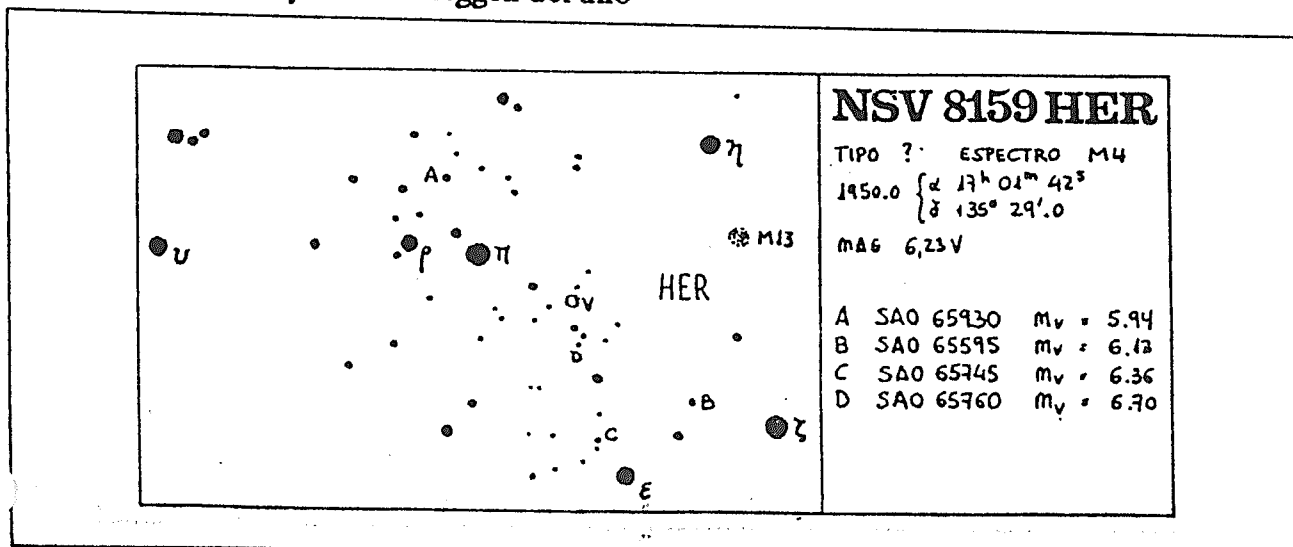
1967 sobre una observación masiva de estrellas sospechosas, en donde aparecen 11 medidas UBV de NSV 8159. Posteriormente (1969), el mismo Eggen publica 1 medida UBV más.

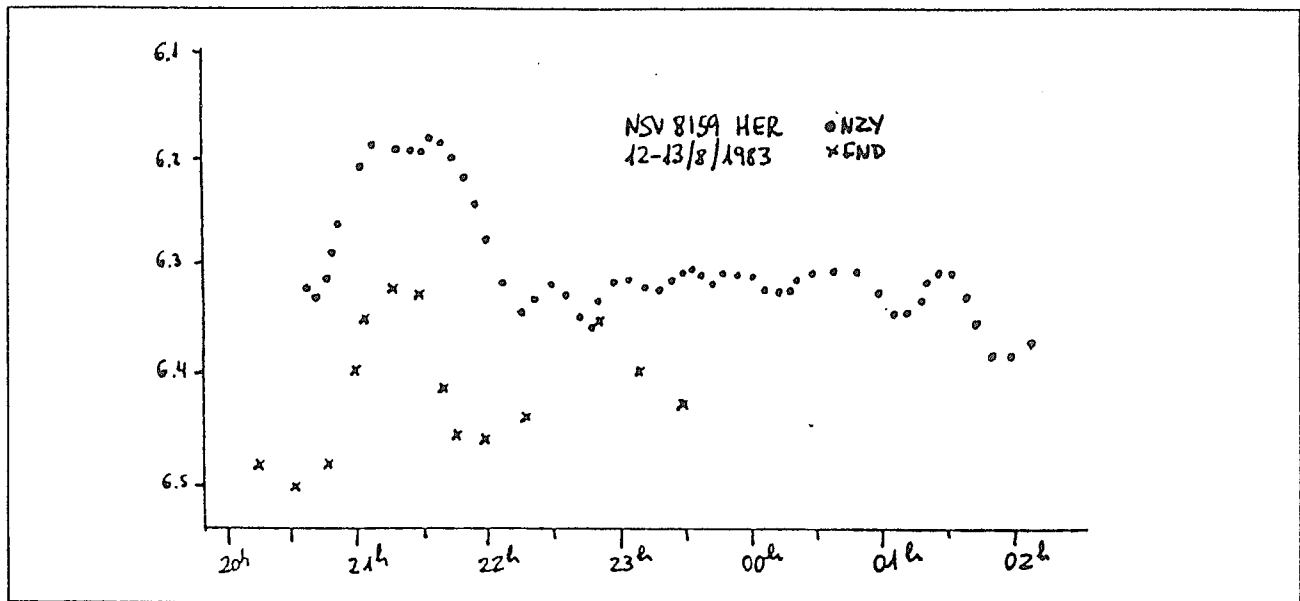


2. OBSERVACIONES

Las medidas de Eggen muestran una evidente variación entre las magnitudes 6.22 y 6.42.

Esta estrella fue propuesta por RVS para su observación en el campo Casinos 83, en donde 6 observadores del GEOS realizaron un total de 879 estimaciones visuales. Durante los años siguientes ha sido cada vez menos observada. Hasta el fin del año 1988, se habían realizado un total de 1490 estimaciones de las cuales sólo he recibido hasta hoy 730. El problema existente es que las observaciones están mal dis-

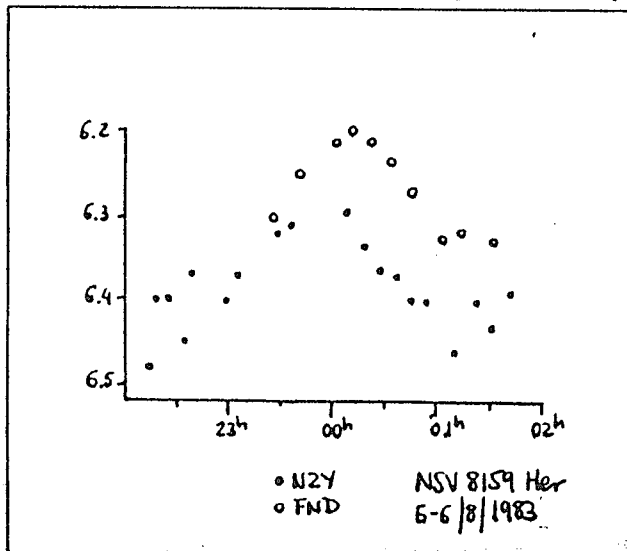




tribuidas, ya que se dispone de más de la mitad de ellas en una semana, y el resto está muy irregularmente repartido.

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 ó L, pero son varios los observadores que han registrado variaciones rápidas en el curso de una noche, en varias ocasiones coincidiendo entre observadores distintos. Las figuras presentadas muestran las curvas obtenidas que se corresponden bien entre sí.

Habitualmente, la estrella se mantiene entre los valores de las estrellas de comparación B y



C, pero en los máximos se iguala a 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 primeras observaciones me hicieron pensar en un valor para el período de 2.85 días, pero esto no ha sido posible determinarlo hasta el momento.

3. CONCLUSION

NSV 8159 ofrece buenas posibilidades para los que habitualmente emplean prismáticos. Las variaciones son evidentes y la amplitud parece confirmarse en torno a 0.25 magnitudes.

La observación intensiva de esta estrella durante la presente aparición podría ayudar a determinar el tipo de variación, permitiría el establecer una certeza sobre sus variaciones rápidas y, quizás, calcular su período.

BIBLIOGRAFIA

- Eggen, O.J. (1967): *Ap.J. Suppl* 14, 131, 307
- Eggen, O.J. (1969): *I.B.V.S.* 355

PROGRAMAG.E.A.: Verano 89

Las observaciones deben realizarse básicamente con fotómetros, preferentemente en las bandas BV. Una abertura de 20cm parece adecuada en principio. Como estrella de comparación C1 utilizar a SAO 65760 (HD 154346, BD+34°2889, 6.7 KIII) y como C2 a SAO 65821 (HD 154346, BD+35°2922, 6.7 KIII), siempre ambas, siguiendo la secuencia C1-V-C2-V-C1-V-C2-V-C1-.... En principio el seguimiento debe ser continuo, durante horas, para confirmar las rápidas variaciones. El que

sean ciertas o no, marcará las pautas a seguir posteriormente. Según las últimas noticias, NSV 8159 también va a ser vigilada fotométricamente por F.R. Querci, especialista en estrellas gigantes y supergigantes frías, de los Observatorios de Toulouse y de Pic du Midi.

Tal como indica Luis Rivas, también pueden ser útiles observaciones visuales, preferiblemente simultáneas, para confirmar la correlación de los datos obtenidos por distintos observadores y con los fotómetros.

