

## NSV 8159 : UNA VARIABLE ACCESIBLE E INTERESANTE

### 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 (ver figura 1).

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

1950,0 (A.R. 17h 01m 42s ; Dec. +35° 29'.0)  
 mag. = 6.23            amplitud = 0.20 mag  
 espectro M4

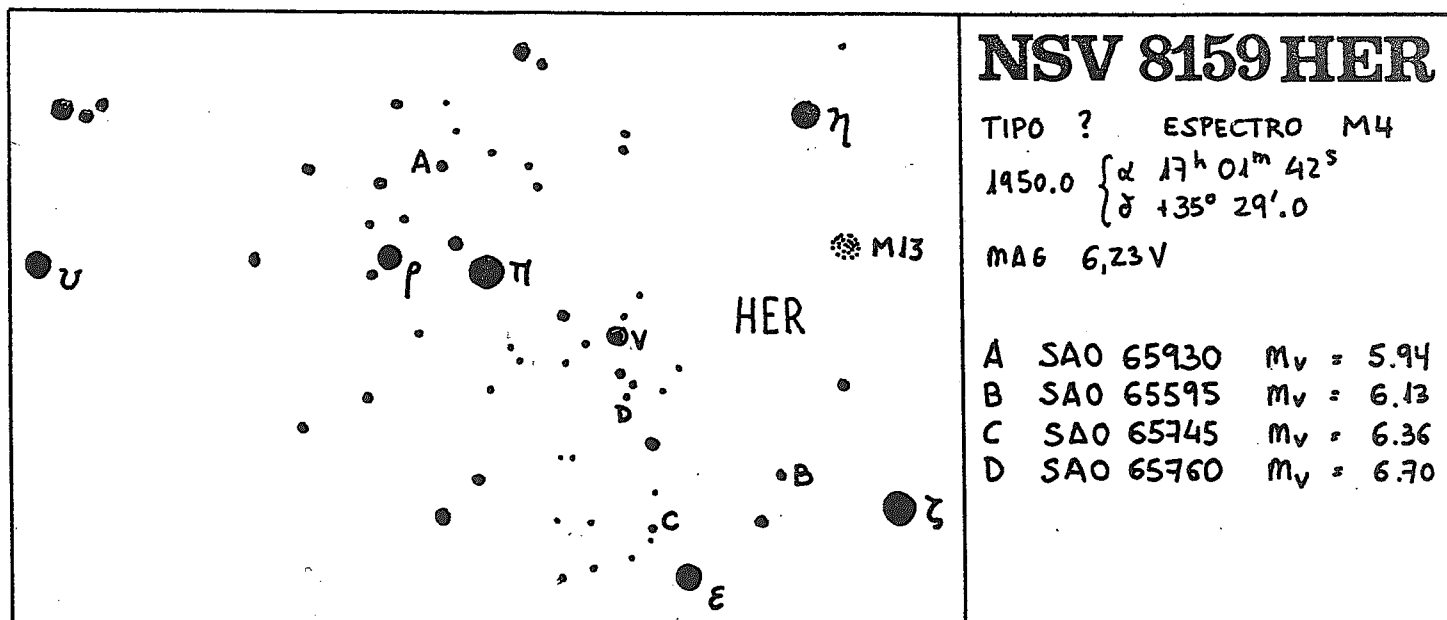
La referencia citada en el catálogo corresponde a un trabajo de O.J. Eggen del año 1967 sobre una observación masiva de estrellas sospechosas, en donde aparecen 11 medidas UBV de NSV 8159. Posteriormente (1969), el mismo Eggen publica 1 medida UBV más.

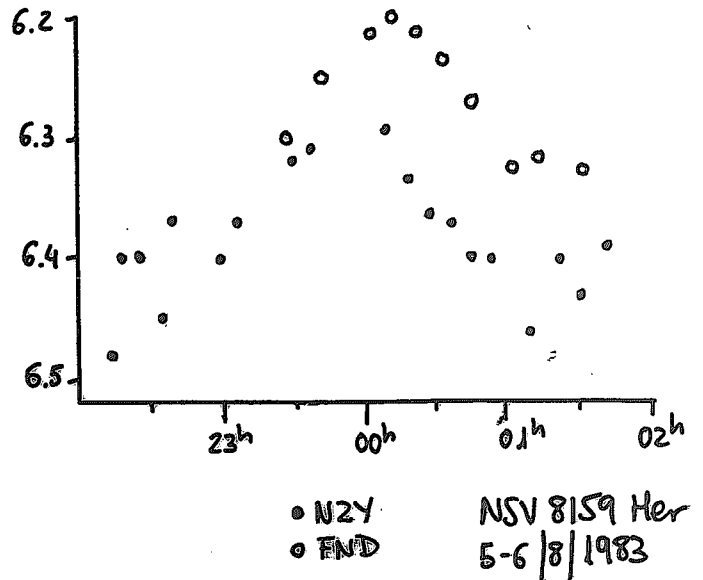
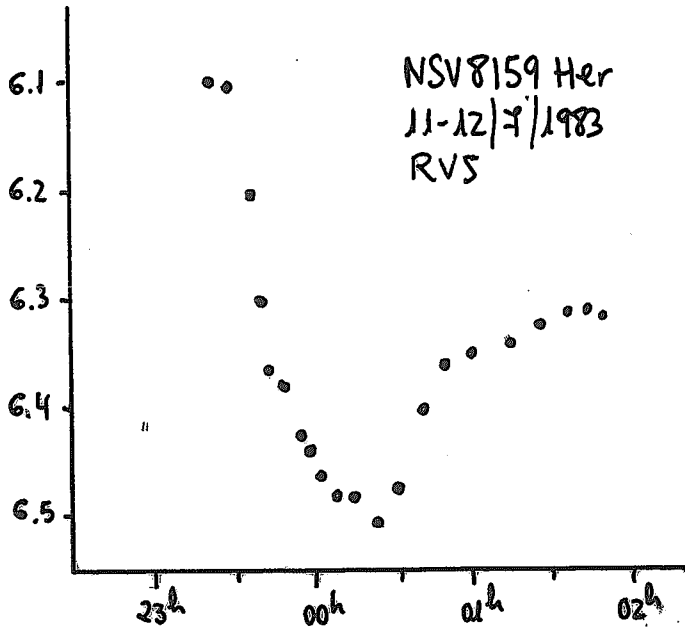
### 2. OBSERVACIONES

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

Esta estrella fué 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 distribuidas, ya que se dispone de más de la mitad de ellas en una semana, y el resto está 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 ó L, pero son varios los observadores que han registrado varia-





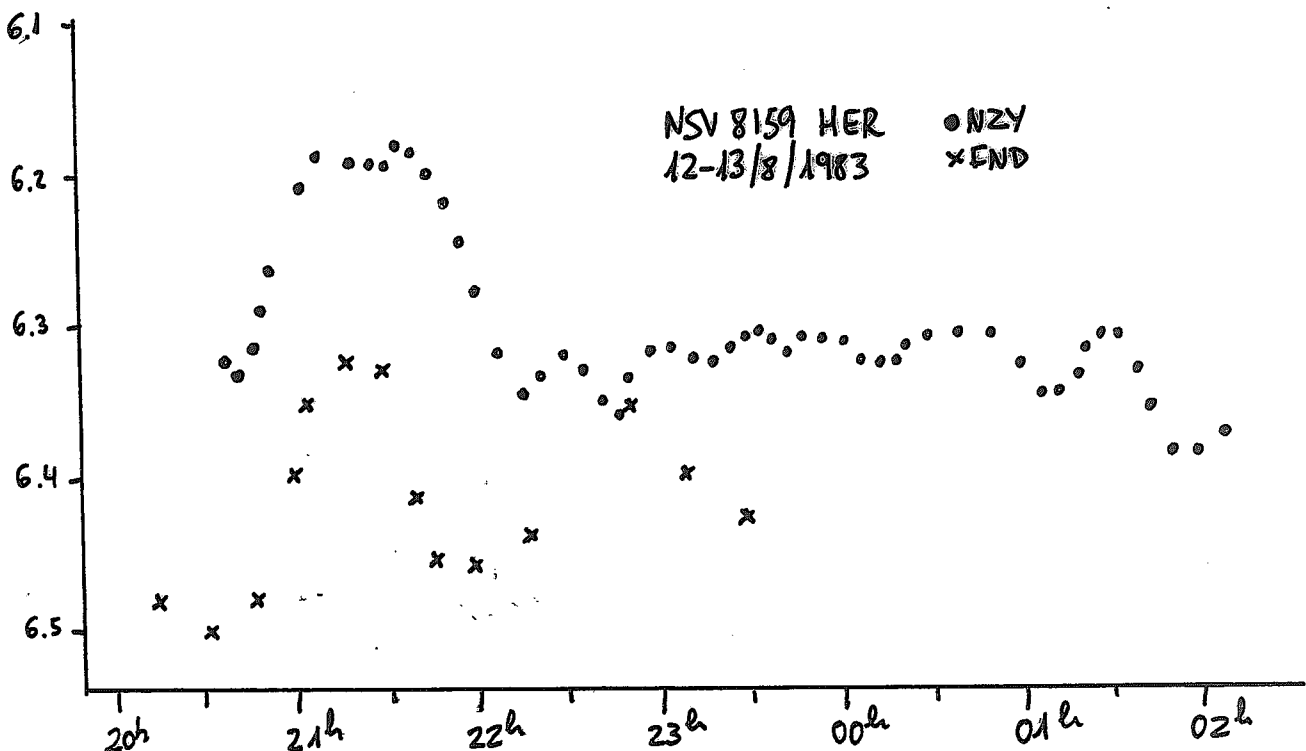
ciones rápidas en el curso de una noche, en varias ocasiones, coincidiendo entre observadores distintos. Las figuras presentadas muestran las curvas obtenidas que se corresponden bien entre sí.

Habitualmente, la estrella se mantiene entre las repéres 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 periodo aproximado. Las primeras observaciones me hicieron pensar en un valor para el periodo 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 los prismáticos. Las variaciones son evidentes y la amplitud



parece confirmarse en torno a 0.25 magnitudes.

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

De NSV 8159 se han realizado las estimaciones que aparecen en la tabla. Las señaladas con \* son las que he recibido, por lo cual invito a los observadores citados a que me envíen sus observaciones pendientes lo antes posible.

1983	1984	1985	1986	1987	1988
RVS 244 *	RVS 187 *	RVS 85 *	RVS 122 *	NZY 31	NZY 14
AOA 229	MNZ 97			FBG 16	RVS 11 *
NZY 222 *	FND 20			RVS 14 *	
BTL 141 *				GOM 4	
FND 98 *					
JBM 25 *					
CVR 7					
FBG 6					
BSQ 2					

Luis Rivas

#### BIBLIOGRAFIA

- "NARROW AND BROAD-BAND PHOTOMETRY OF RED STARS :  
I. NORTHERN GIANTS" . Olin J. Eggen  
(ApJ Suppl 14, nº 131, 307, 1967)
- "LIGHTE VARIATIONS OF SMALL AMPLITUDE IN THE RED GIANTS OF  
THE DISC POPULATION". Olin J. Eggen - IBVS 355 (1969)