

REDISCUSSION GENERAL DE 27 CANIS MAJORIS

A. Ringuelet

(Observatorio Astronómico, La Plata)

Los resultados preliminares a una rediscusión general del problema de 27 CMA se pueden resumir como sigue:

Los espectrogramas de 27 CMA tomados en los Observatorios de Yerkes y de Lick (Mount Hamilton y Santiago de Chile) en el intervalo 1926-1942 muestran que, en los mínimos de velocidad radial la emisión en H_{β} es más intensa hacia el rojo de la línea de absorción correspondiente a la envoltura que envuelve la estrella B4V, que en los máximos de velocidad es más intensa hacia el violeta, y que la emisión es simétrica para valores intermedios de la velocidad radial.

En los mínimos de 1928 y 1935, de velocidad radial, las líneas de la envoltura aparecen desplazadas hacia el violeta, en relación a las líneas anchas de la estrella; en el máximo de velocidad radial de 1932, el desplazamiento relativo de las líneas de la envoltura es hacia el rojo. Destaquemos que, si bien las líneas de la envoltura dan una amplitud máxima del orden de 250 Km/seg, las líneas de la estrella dan velocidades radiales que se mantienen siempre dentro de una faja de + 80, - 40 Km/seg.

Además el comportamiento de la emisión podría explicar la aparente duplicidad de las líneas, descrita por Struve.

Se ha descubierto en HeI 5016 y H_{β} la presencia de absorciones muy desplazadas hacia el violeta, que recuerdan absorciones de características similares a las que aparecen en las estrellas de Wolf-Rayet y en HD 47129 y que podrían provenir de la envoltura más extendida sugerida por la estructura de la emisión en H_{α} .

La autora agradece a los directores de los Observatorios de Lick y de Yerkes el haberle brindado la posibilidad de estudiar los espectros de 27 CMA que existen en sus archivos.

Summary.

REDISCUSSION OF THE OLD MATERIAL OF 27 CANIS MAJORIS

The preliminary results of a rediscussion of 27 Canis Majoris can be summarized as follows: During the radial velocity curve minima of 1928 and 1935 the absorption lines of the envelope are shifted toward the red, relative to the absorption lines of the star. In the maximum of 1932 they are shifted toward the violet. The absorption lines of

the star give values of radial velocity which are always within the interval + 80, - 40 km/sec. Absorption components of H_{β} and HeI 5016, displaced to the violet indicate the presence of a second envelope -just as the structure of the emission in H_{α} did- and give velocities of the order of 1000 km/sec.