

FOTOMETRIA FOTOELECTRICA EN UBV DE SX PHOENICIS

S. Tapia.

(Observatorio Astronómico Nacional, Cerro Calán, Chile)

Fotometría fotoeléctrica en UBV de SX Phoenicis (HD 223 065) realizada en dos noches de agosto de 1964 con uno de los reflectores de 16 pulgadas del Observatorio Interamericano de Cerro Tololo, ha permitido obtener curvas de luz en magnitud y colores como las que muestra la Figura No 1. La reducción de las observaciones se hizo con el método establecido por Gutiérrez Moreno et. al. (1967). Las magnitudes están en el sistema internacional y los errores probables calculados con las estrellas de comparación son : $\pm 0,003$ mag. en V; $\pm 0,006$ mag. en (B-V) y $\pm 0,008$ mag. en (U-B).

Otras 24 noches de observaciones de SX Phoenicis, obtenidas con el mismo telescopio en Cerro Tololo, durante Septiembre y Octubre de 1966 están siendo reducidas y analizadas por J. Stock y el autor. Los primeros resultados entregan dos períodos de variación para SX Phoenicis: un período $P_1 = 0^d 0550$ y otro, P_2 , levemente inferior a siete veces P_1 .

REFERENCIAS:

Gutiérrez-Moreno et. al. 1967, P.D.A. (Publicaciones del Departamento de Astronomía de la Universidad de Chile), I, No 1.

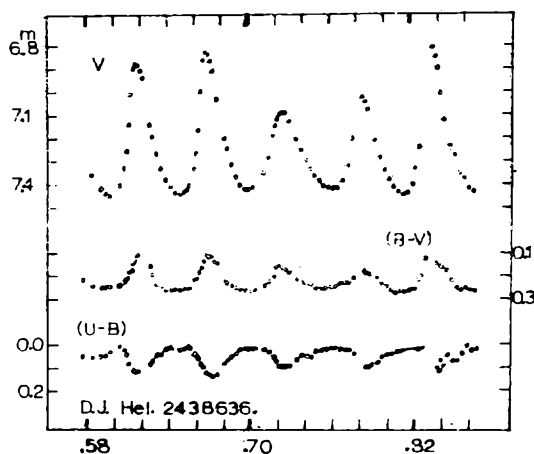


Fig. 1.- Curvas de luz de SX Pho obtenidas durante 7 horas de observación el 28 de Agosto de 1964.