

MULTIPLICIDAD EN LA ASOCIACION DE ESCORPIO-CENTAURO

H. Levato*, S. Malaroda**, N. Morrell*** y G. Solivell†

† CASLEO, CONICET, FCAGLP

** CIC, FCAGLP

*** CONICET, FCAGLP

+ FCAGLP

Hemos determinado velocidades radiales para 90 miembros de la Asociación de Sco-Cen, tratando de descubrir estrellas de velocidad radial variable, mediante un test de análisis de varianza.

Para esto, se obtuvieron alrededor de 600 espectrogramas en dispersiones que van desde los 16.9 Å/mm hasta 42 Å/mm, con los telescopios de Kitt Peak y Cerro Tololo.

Para 10 de las binarias espectroscópicas así descubiertas determinamos elementos orbitales, y mejoramos los correspondientes a otros sistemas, usando observaciones publicadas en la literatura.

Discutimos también la rotación axial de los miembros de la Asociación (diferenciando los dos subgrupos que la componen: Upper Scorpius y Centaurus-Lucous-Crux) para incluirla en la correlación propuesta por Abt y colaboradores, que vincula el porcentaje de binarias espectroscópicas de corto período más estrellas peculiares magnéticas, con la velocidad de rotación axial proyectada promedio relativa a la velocidad de rotación axial proyectada de las estrellas de campo de los mismos tipos espectrales.

También analizamos las diferencias entre la multiplicidad total observada en ambos subgrupos, a saber: 1.28 componentes por sistema, para Cen-Lup-Crux, con 19 miembros estudiados y 14 primarias normales, y 1.79 componentes por sistema para Upper-Sco, con 52 estrellas estudiadas y 47 estrellas primarias normales entre las mismas.

A partir de estos datos, se intentó obtener la multiplicidad real de la Asociación, aplicando factores de completitud, según el método desarrollado por Abt y Levy (1976, 1978).