

Estrellas variables en Cappa Crucis

A. M. Orsatti¹, M. M. Vergne², C. Feinstein³ y R. E. Martinez⁴

¹ Fac. de Ciencias Astronómicas y Geofísicas (UNLP) e IALP-CONICET

² Fac. de Ciencias Astronómicas y Geofísicas (UNLP) e IALP-CONICET

³ Fac. de Ciencias Astronómicas y Geofísicas (UNLP) e IALP-CONICET

⁴ Fac. de Ciencias Astronómicas y Geofísicas (UNLP) e IALP-CONICET

Presentamos un estudio polarimétrico de estrellas variables del tipo Beta Cephei situadas en el cúmulo abierto NGC 4755, conocido comunmente con el nombre de Kappa Crucis. Estas variables son estrellas pulsantes de tipos espectrales O9 a B3, con un período de pulsación muy reducido ($3\frac{1}{2}$ a 6 horas) y poco rango de variación en su luz (0.1 a 0.3 mag). Se trata de objetos masivos (10-20 Mo) que se ubican sobre una banda angosta en el diagrama HR, allí en donde se ubican los objetos que finalizan con la quema de H en su ncleo. Muchas de ellas se expanden y contraen en forma radial. Las observaciones polarimétricas en 5 colores (UBVRI) se obtuvieron con el Fotopolarímetro de Torino y el telescopio Jorge Sahade (CASLEO).