

ANALISIS FOTOMETRICO DE LA BINARIA DE CONTACTO BF PAV

J. F. González¹, E. Lapasset², M. Gómez³ y J. Ahumada⁴

- 1: OAC - CONICOR.
- 2: OAC - CONICET.
- 3: OAC.
- 4: OAC - SECyTUNC.

Se presenta el análisis de las observaciones fotométricas BV de la binaria de corto período BF Pav, llevadas a cabo entre 1987 y 1993. El estudio de los tiempos de mínimo define un período de 0.3023186 días, probablemente creciente a una tasa de 0.015 s/año. Las curvas de luz B y V obtenidas son analizadas mediante el método de Wilson y Devinney en un amplio rango de razones de masas. Se trata de un sistema de contacto moderado con una relación de masas $q = 1.4 \pm 0.2$. Se presentan los parámetros fotométricos de las distintas soluciones y se comparan los resultados con los obtenidos para otros sistemas binarios similares. Se estiman parámetros estelares absolutos de las componentes y se discuten las probables características físicas y evolutivas del objeto.

ANALISIS DE LA FOTOMETRIA BV DE LA BINARIA TIPO W UMA HY PAVONIS

E. Lapasset¹ y M. N. Gómez²

- 1: OAC - CONICET.
- 2: OAC.

Se presentan curvas de luz BV del sistema binario de corto período HY Pavonis. Se exploran diferentes posibles soluciones para un amplio rango de la relación de masas "q", mediante un modelo de superficies equipotenciales en contacto. Los parámetros fotométricos de HY Pavonis son determinados a partir de las configuraciones que mejor reproducen las curvas observadas. Varias soluciones en el rango de $q = 1.90 \pm 0.25$ se ajustan en forma comparable a las observaciones. El sistema responde a una configuración de contacto de tipo W. La diferencia de temperaturas entre ambas componentes, la inclinación orbital y el grado de contacto son determinados en forma independiente del valor de q. Se discuten algunas características físicas y evolutivas de HY Pavonis en el contexto de los sistemas de contacto.