

LAS MIL Y UNA CARAS DE HD 5980

R. H. Barbá¹ y V. Niemela²

1: FCAGLP - CONICET.

2: FCAGLP - IAFE.

La binaria Wolf-Rayet eclipsante HD 5980, en la Nube Menor de Magallanes, fue observada en el rango óptico durante 14 años. En los espectros se advierten notables cambios en el tipo espectral de la Wolf-Rayet, la cual ha evolucionado desde un tipo espectral WN3-4 a WN7-8. Las velocidades radiales de las líneas de emisión de la WR, obtenidas a partir de los espectrogramas de agosto de 1992, indican un movimiento orbital que se corresponde con la componente de la binaria que se halla delante durante el eclipse primario. Además, comparamos las curvas de velocidad radial y la variación de otros parámetros dependientes de la fase con datos previamente publicados.

HD 104994: ¿UN DISCO DE ACRECION O UNA ESTRELLA WOLF-RAYET?

V. Niemela¹, R. H. Barbá² y M. M. Shara

1: FCAGLP - IAFE

2: FCAGLP - CONICET.

Espectros digitales de HD 104994 (T.E.: WN3p) obtenidas durante junio de 1993, enero y febrero de 1994 muestran variaciones en velocidad radial de gran amplitud en las emisiones intensas de N v 4603-19\AA\ y He ii 4686\AA, con una escala de tiempo de una fracción de día. El período más probable hallado es de 0.311 días, similar (pero no igual) al período fotométrico previamente encontrado por otros autores. La amplitud de las variaciones en velocidad radial de las emisiones de N v es casi el doble de la de He ii. Haciendo notar la similitud de HD 104994 con las binarias fuentes de rayos X super blandos, sugerimos que el espectro de líneas en emisión corresponde a un disco de acreción muy luminoso en un sistema binario evolucionado.