

RADIATIVE DRIVEN MHD WIND SOLUTIONS FOR WOLF-RAYET STARS

G. Giménez de Castro y N. Rotstein
IAFE - CONICET

A solution for the Wolf-Rayet stars wind is obtained by solving the MHD equations combined with the radiative driven winds formalism. In this model we combine radiation pressure, collimated magnetic fields and centrifugal forces. Non-isotropic mass density distribution is introduced through an external mass asymmetry parameter. This formalism can be applied not only to Wolf-Rayet stars but also to early B stars and naturally includes late B stars for which radiation pressure is not dominant. We discuss the different assumptions needed to solve the dynamical equations. The terminal velocity dependence of the wind on the magnetic field strength, mass density anisotropy and rotation is discussed.

UN PASO MAS EN EL ENTENDIMIENTO DE W SERPENTIS

R. H. Barbá
FCAGLP - CONICET

W Serpentis (HD 166126) es una binaria interactuante, cuyas propiedades espectroscópicas y fotométricas la convierten en un objeto único.

Dicha binaria fue observada espectrográficamente en alta dispersión en Cerro Tololo (Junio de 1991) y en dispersión media en el CASLEO (Agosto de 1992).

Este material ha permitido analizar detalles espectrales asociados con las dos componentes estelares del sistema. Es la primera vez que se detectan líneas espectrales asociadas con la componente que está al frente en el mínimo de luz profundo. Se sugieren valores posibles de distintos parámetros físicos del sistema. Por último, se discute la estructura gaseosa del sistema (envolturas circumbinaria y circunestelares, disco de acreción, corriente gaseosa, etc.) sugiriéndose un modelo tentativo para el mismo.