

DETERMINACION DE ABUNDANCIAS EN LA ESTRELLA HD 168476

M.M. VILLADA de ARNEDEO y L.A. MILONE

Observatorio Astronómico de Córdoba
(con apoyo parcial de la SubCyT)

Se determina la composición química de la estrella HD 168476 con relación al helio, utilizando una curva de crecimiento de Milne-Eddington; se supone que la opacidad continua es enteramente debida al helio y a los electrones. El presente es un análisis preliminar de la estrella, previo al definitivo que se hará utilizando técnicas de análisis fino.

Se están empleando datos observacionales de Lynas-Gray et al. (1981). Como esos autores han publicado ya las conclusiones de su análisis (Walker and Schonberner, 1981), el presente trabajo busca: 1º) Determinar el grado de acuerdo que se encuentra entre el análisis grueso y el fino; 2º) Determinar el grado de acuerdo que se encuentra entre nuestros resultados del análisis fino y los de aquellos autores, ya que se utilizan modelos de atmósferas independientes.

Referencias

- Lynas-Gray, A.E.; Walker, H.J.; Hill, P.W. and Kaufmann, J.P., 1981, A.Ap. Suppl. Ser. 44, 349.
- Walker, H.J. and Schonberner, D., 1981, A.Ap. 97, 291.