

REFERENCES

- Arias, E.F. 1990. Doctoral Thesis, Observatorio de Paris.
- Arias, E.F. 1990. This volume.
- Lestrade, J.-F.; Preston, R.A.; Slade, M.A. 1982. Very Long Baseline Interferometry Techniques, F. Biraud (ed.), CNES, p.199.
- Lestrade, J.-F.; Requieme, Y.; Rappaport, M.; Preston, R.A. 1988. The Earth's Rotation and Reference Frames for Geodesy and Geodynamics, G.W. Wilkins, A. Babcock (eds.), p.67.
- White, G.W.; Lestrade, J.-F.; Jauncey, D.L.; Philips, R.B.; Preston, R.A.; Reynolds, J.E. 1990. Astron. J. 99, 1005.

EL ESPECTRO DE LA ESTRELLA CP HR 8137

THE SPECTRUM OF THE CP STAR HR 8137

M.G. Grosso¹; S.M. Malaroda^{1,2}; Z. López García³

1. Complejo Astronómico El Leoncito

2. CIC

3. Observatorio Astronómico "Félix Aguilar"

RESUMEN. Utilizando material espectrocópico de 16.9 A/mm de dispersión se realiza la identificación de las líneas espectrales de la estrella CP HR 8137= HD 202671 =30 Cap. Se determinan los parámetros atmosféricos construyendo un "diagrama de Kiel" comparando los valores observacionales suministrados por las fotometrías UBV,

ubvy β y los perfiles de las líneas de hidrógeno con sus similares calculadas a partir de los modelos de atmósferas. Los valores estimados son: $T_{\text{eff}} = 13250 \text{ }^\circ\text{K}$, $\text{Log}(g) = 3.1$. Con estos parámetros, utilizando el programa ATLAS 6 se construye un modelo de atmósferas y haciendo uso de este modelo se calculan, con el programa BALMER 6, los perfiles de las líneas H δ y H γ . Con el programa WIDTH6 se determinan finalmente las abundancias químicas. Se destacan abundancias normales de TiIII y MnII.

ABSTRACT. We have identified the atomic species present in the spectrum of the CP star HR 8137 (HD 202671 = 30 Cap.). We have used spectrograms with a dispersion of $16.9 \text{ } \overset{\circ}{\text{A}}/\text{mm}$. We also derived $\text{log}(g)$ and T_{eff} for the atmosphere of the star using a Kiel diagram. We used UBV and ubvy β photometry and the profiles of Hydrogen lines. We found $T_{\text{eff}} = 13250^\circ\text{K}$ and $\text{log}(g) = 3.1$. Adopting these parameters we have derived the abundances of the chemical elements using the WIDTH and ATLAS codes. This star was identified as a Mn CP star however we found a normal abundance of Mn and Ti.

¿ES HD 37129 UNA ESTRELLA PECULIAR?

IS HD 37129 A PECULIAR STAR?

S.M. Malaroda^{1,2}; O.I. Pintado^{1,3}

1. CASLEO

2. CIC

3. CONICET