

MODELO PARA LA ATMOSFERA EXTENDIDA DE 48 LIBRAE

A. Cruzado (FCAGLP)

El objeto de este trabajo fue construir un modelo de la atmósfera extendida de 48 Librae, incorporando los resultados de Cidale, sobre la influencia de las leyes de velocidad en el perfil de H_{α} , y los resultados de Iglesias, sobre el balance energético en la atmósfera. Los datos observacionales utilizados fueron: imágenes del satélite IUE, perfiles de H_{α} , y H_{β} obtenidos de distintas publicaciones, datos fotométricos, observaciones espectroscópicas realizadas en CTIO y polarización intrínseca. Con ellos se obtuvieron velocidades radiales, de rotación y Doppler, profundidad óptica, columna de átomos, temperatura de excitación y distancia al centro de la estrella de la región de formación de las líneas. Se discutieron las leyes de velocidad en el viento y se aplicó el modelo RI del modo en que lo hizo Fox. Se concluyó que las variaciones con el tiempo de un campo magnético pueden ser las responsables de los cambios periódicos observados en el espectro de la estrella.

EL ESPECTRO SINTETICO CALCULADO PARA DOS ESTRELLAS CP DEL GRUPO Hg -Mn: Mu LEPORIS Y 53 TAURI

Z. López García (Oafa, CONICET), R. Faraggiana (UT)

Se comparan espectros IUE de alta dispersión de las estrellas del grupo Hg-Mn, Mu Lep y 53 Tau, en la región 150 nm -300 nm con espectros sintéticos NLTE calculados utilizando los modelos de Kurucz obtenidos con el programa ATLAS 9, que incluyen nuevas fuentes de opacidad que permiten obtener un buen ajuste en la región ultravioleta del espectro. Se determinan los parámetros atmosféricos y las abundancias químicas.