

UN MODELO PARA LA ESTRELLA A2 IIIe CON CAMPO MAGNETICO: HD 190073

A MODEL FOR THE A2 III3 STAR WITH MAGNETIC FIELD: HD 190073

M.Cuttela ¹, y A. Ringuelet ^{1,2,3}

¹ F.C.A.G.

² IAFE

³ CONICET

RESUMEN. Dado que la estrella posee un campo magnético de ~200 gauss y es vista de polo, recurrimos a los modelos de Low y Tsinganos para integrar una ley de velocidades. Con las densidades resultantes de esta ley, calculamos la emisión libre-libre en el IR (mediante el modelo de Lamers y Waters) y la absorción continua. Encontramos que se puede explicar el exceso de radiación IR y la discontinuidad que se observa en $\lambda \sim 2.600$.

ABSTRACT. Since the star has a detected magnetic field of about 200 gauss and is observed pole-on, we integrate a velocity law on the basis of theoretical models by Low and Tsinganos. We applied the resulting density distribution to determine the IR free-free radiation (through a model by Lamers and Waters) and the continuous absorption. We found that we can explain the IR excess radiation and the discontinuity at $\lambda \sim 2.600$.

PRIMERAS OBSERVACIONES UV DE β' MONOCEROTIS

FIRST UV OBSERVATIONS OF β' MONOCEROTIS

A. Ringuelet ^{1,2,4}, E. Colombo ¹ y C. Grady ³

¹ IAFE

² CONICET

³ GSFC-NASA

⁴ F.C.A.G.

RESUMEN. Estas son las primeras observaciones UV de β' Mon. Encontramos que la disipación de energía mecánica no es importante y que un fenómeno de caída de material sobre la estrella está presente.

ABSTRACT. These are the first UV observations of β' Mon. We found that dissipation of mechanical energy is not important and we determined that material infalling onto the star is present.