

**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 <sup>1</sup>, y A. Ringuelet <sup>1,2,3</sup>

<sup>1</sup> F.C.A.G.

<sup>2</sup> IAFE

<sup>3</sup> 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  $\beta'$  MONOCEROTIS**

**FIRST UV OBSERVATIONS OF  $\beta'$  MONOCEROTIS**

A. Ringuelet <sup>1,2,4</sup>, E. Colombo <sup>1</sup> y C. Grady <sup>3</sup>

<sup>1</sup> IAFE

<sup>2</sup> CONICET

<sup>3</sup> GSFC-NASA

<sup>4</sup> F.C.A.G.

**RESUMEN.** Estas son las primeras observaciones UV de  $\beta'$  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  $\beta'$  Mon. We found that dissipation of mechanical energy is not important and we determined that material infalling onto the star is present.