

## UN MODELO PARA 3 PUPPIS, ESTRELLA BINARIA CON EXCESO IR

### A MODEL FOR 3 PUPPIS, A BINARY STAR WITH IR EXCESS

A. Rovero <sup>1</sup> y A. Ringuélet <sup>1,2,3</sup>

- <sup>1</sup> IAFE
- <sup>2</sup> CONICET
- <sup>3</sup> F.C.A.G.

**RESUMEN.** La estrella fue analizada en las regiones fotográficas y UV. Hemos encontrado que las líneas pueden clasificarse en dos grupos, de acuerdo a sus perfiles y a los parámetros que caracterizan la transición: a) líneas de resonancia saturadas, b) líneas no saturadas. Discutimos un modelo que tiene en cuenta la geometría del sistema binario y la posible estructura cromosférica de la estrella primaria.

**ABSTRACT.** The star has been analyzed in the photographic and UV regions. We found that the lines can be grouped, according to their profiles and parameters characterizing the transitions, into two groups: a) saturated resonance lines, b) unsaturated components. We discuss a model that takes into account the geometry of the binary system and a possible chromospheric structure of the atmosphere of the primary star.

## RELACIONES ENTRE He I Y Fe II Y Mg II CIRCUMESTELAR

### RELATIONS BETWEEN He I AND CIRCUMSTELLAR Fe II AND Mg II

A. Ringuélet <sup>1,2,3</sup> y N. Rotstein <sup>1,2</sup>

- <sup>1</sup> IAFE
- <sup>2</sup> CONICET
- <sup>3</sup> F.C.A.G.

**RESUMEN.** Se han estudiado en el visible y en el UV, las estrellas que presentan líneas prohibidas del He I en absorción. Utilizando modelos teóricos de fotosferas, disponibles en la bibliografía, se han analizado las líneas de Si II, Si III y Si IV, llegando a la conclusión de que la disipación de energía mecánica es más importante en el ecuador. Además se verifica que el Fe y Mg ionizados tienen mayores velocidades de eyección en la región polar.

**ABSTRACT.** We have studied, in the photographic and UV regions, stars presenting forbidden components of He I in absorption. With the aid of theoretical models available in the literature, we have concluded that