

LAS INSOLITAS VARIACIONES DE NGC 2346

R.H. MENDEZ*, R. GATHIER# y V.S. NIEMELA†

* Instituto de Astronomía y Física del Espacio

Kapteyn Laboratorium, Groningen

+ Instituto Argentino de Astronomía

La estrella central de la nebulosa planetaria NGC 2346 es una binaria espectroscópica (Méndez y Niemela, 1981, Ap.J. 280, 240). Nuevos datos (espectrogramas y fotometría) obtenidos en 1982, han confirmado la existencia de las variaciones de brillo anunciadas por Kohoutek (1982, IAU circular 3667 e Inf. Bull. on Var. Stars No 2113). Dichas variaciones, que no existían previamente, se ajustan al mismo período del movimiento orbital. Sin embargo, es posible demostrar que no se deben al eclipse de la estrella visible por su compañera. Sugerimos que el verdadero motivo es que la estrella visible realiza su movimiento orbital detrás de una nube de polvo interestelar (relacionado o no con la nebulosa, no sabemos), que se ha interpuesto entre el sistema binario y nosotros a partir de mediados de 1981. Recalamos la necesidad de continuar observando estas variaciones sin precedentes.