

UN NUEVO ESTUDIO ESPECTROGRAFICO DE LA BINARIA ECLIPSANTE RS SAGITTARII

O.E. Ferrer* y J. Sahade**

* FCAGLP
** IAR

El sistema de tipo Algol RS Sagittarii fue reobservado en el Observatorio Interamericano de Cerro Tololo en 1983 y 1984, con una dispersión de 9 \AA/mm en el segundo orden azul de la red del Coudé del telescopio de 1.5 m.

El nuevo material ha mostrado la presencia de la componente secundaria en la línea K del Ca II y en las líneas del Hidrógeno, aunque éstas no pueden medirse debido a la contaminación producida por las líneas de la componente primaria.

Adoptando para la inclinación el valor dado por Baglow (1948) derivamos una masa aproximada de $8 M_{\odot}$ para la primaria y $2.5 M_{\odot}$ para la secundaria.

H alfa muestra emisión incipiente variable, sugiriendo que estamos en presencia, posiblemente, de un sistema interactuante observado antes de que una drástica transferencia o pérdida de masa haya tenido lugar.

Miembros de la Carrera del Investigador Científico del CONICET