

Informe de Trabajo

OBSERVACIONES DE ALTA DISPERSION DEL SISTEMA  
RS SAGITTARII

O.E. Ferrer<sup>\*,†</sup> y J. Sahade<sup>&,†</sup>

\* Facultad de Ciencias Astronómicas y Geofísicas  
La Plata

& Instituto Argentino de Radioastronomía  
Villa Elisa, Buenos Aires

† Carrera del Investigador Científico del CONICET

Esta binaria eclipsante cuyo período es de 58 horas ha sido reobservada con el espectrógrafo Coudé del Observatorio Interamericano de Cerro Tololo, con una dispersión de 9 Å/mm. La amplitud de la variación de velocidad radial es mayor en el Helio que en el Hidrógeno. No se advierten claramente indicios de la componente secundaria en las líneas de dichos elementos. La línea H muestra una emisión incipiente.