

OBSERVACIONES ESPECTROGRAFICAS DEL SISTEMA
V379 CENTAURI

O.E. Ferrer^{*,+}, N. Morrell^{*,&} y J. Sahade^{‡,+}

* Facultad de Ciencias Astronómicas y Geofísicas
La Plata

‡ Instituto Argentino de Radioastronomía
Villa Elisa, Buenos Aires

+ Miembro de la Carrera del Investigador Científico
CONICET

& Becaria del CONICET

Esta binaria eclipsante, muy poco conocida, tiene un período de 45 horas y ha sido observada espectroscópicamente desde el Observatorio Interamericano de Cerro Tololo en una dispersión de $43 \overset{\circ}{\text{A}}/\text{mm}$.

El tipo espectral de la primaria es B5V y no B9 como se la encuentra en la literatura.

Es posible realizar la primera estimación de sus parámetros orbitales y también de las masas, ya que en las cuadraturas se distinguen las líneas correspondientes a la componente secundaria.