

Anche la profondità del minimo secondario teoricamente ottenuta in base alla tabella I è in perfetto accordo con le osservazioni. Tutta l'elaborazione è stata eseguita mediante opportuni programmi per mezzo di un microcomputer COMMODORE C64.

4) Discussione

In base alla soluzione orbitale ottenuta è possibile fare un quadro del sistema V956 Cyg. Si tratta quasi sicuramente di un sistema di tipo Algol con la stella principale più piccola e più luminosa, mentre la secondaria ha un raggio maggiore, ma una temperatura più bassa. Il rapporto tra le temperature superficiali può essere ottenuto in base alla sola analisi fotometrica per cui assumendo che le due stelle possano essere assimilabili a corpi neri si ha:

$$T_1/T_2 = 1.76$$

che è nel range dei valori tipici per le binarie ad eclisse di questo tipo. Dal punto di vista del rapporto tra le masse nulla può essere affermato sulla base dei risultati noti attualmente.

5) Conclusione

Nel presente lavoro è stata eseguita la prima soluzione della curva di luce di V956 Cyg. I risultati ottenuti hanno mostrato che si tratta di una EA classica appartenente probabilmente alla classe SD. L'analisi della curva di luce di altri sistemi sottostudiati sarà l'oggetto dei lavori successivi.

A. Gaspani

6) Bibliografia

- Gaspani A. : 1983, R.I. Oss. Astr. Brera-Merate 2/83
 Kopal Z. : 1979, "Language of the Stars", D. Reidel Pubbl.
 Miller W.J. : 1963, Ric. Astr. 6, 18, 413.
 Wachmann A.A.

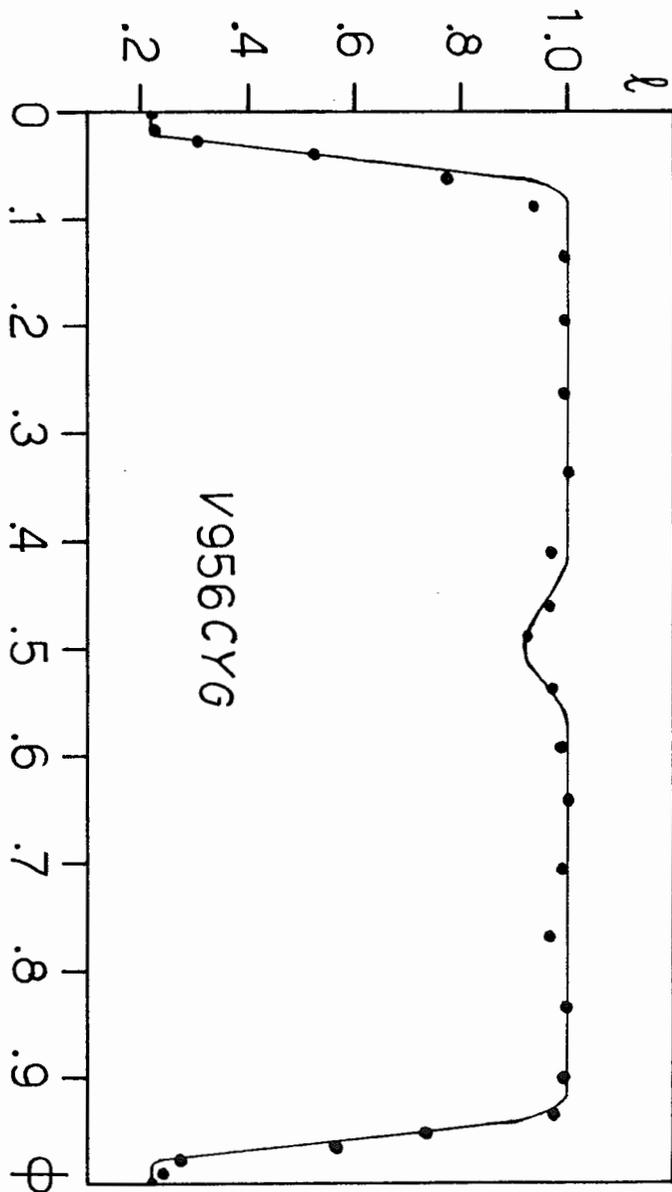


Fig.1 : Curva di luce teorica plottata tra i punti normali osservati.