

Ovviamente la totale carenza di informazioni relativamente al tipo spettrale non consente di affermare molto di più sulla struttura di questo sistema; in ogni caso se la componente più grande riempisse esattamente la sua superficie equipotenziale critica si potrebbe stimare un valore del rapporto di massa $q=m_2/m_1$ pari a .33 in buon accordo con i valori generalmente riscontrabili nei sistemi di tipo Algol (evoluti).

E) Conclusione

Nel presente lavoro è stata ottenuta la prima soluzione fotometrica della curva di luce della variabile ad eclisse FM Pup ed è stato costruito il primo modello, seppur approssimativo, del sistema binario. L'analisi dei dati è stata effettuata in base al programma E.V.L.C.S. (Gaspani 1984, 1985) nella sua forma più perfezionata (livello 16) il quale ottiene la soluzione in base ad un algoritmo di Ricerca Operativa tipico della programmazione non lineare. Tale programma si è rivelato fino ad oggi estremamente flessibile, veloce e affidabile. Prossimamente, nei lavori successivi, verrà applicato ad altri sistemi binari ad eclisse la cui orbita risulta ancora sconosciuta.

A. Gaspani

F) Bibliografia

- Gaspani A. : 1984, R.I. Oss. Astr. Brera-Merate N°10/84.
 Gaspani A. : 1985, R.I. Oss. Astr. Brera-Merate N°2/85.
 Van Genderen E. : 1950, Leiden Ann. 20, 213.

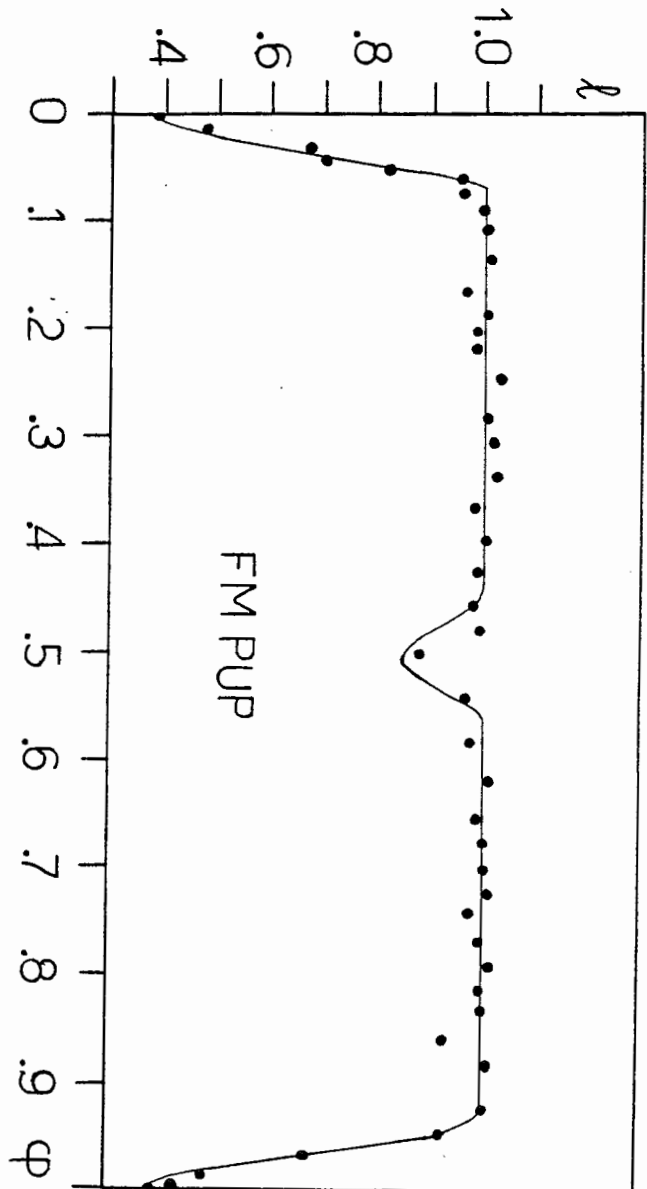


Fig.1: curva di luce teorica plottata tra i punti normali