

===== TAB. 2 =====

Elementi Orbitali Fotometrici

$\lambda_{eq} = 4250 \text{ \AA}$	Min.1 = Occultazione
$u_1 = .50$ (assunto)	$L_1 = .834$
$u_2 = .50$ (assunto)	$L_2 = .166$
$r_1 = .221 \pm .004$	$\Delta\varphi_0 = -2.53 \cdot 10^{-3} \pm 2.39 \cdot 10^{-3}$
$r_2 = .323 \pm .005$	$l_0^{\infty} = .455 \pm .001$
$i_1 = 75^{\circ}.4 \pm 0^{\circ}.7$	$l_0^{hr} = .950 \pm .001$

La curva di luce teorica ottenuta in base agli elementi riportati in Tab. 2 è plottata sottoforma di tratto continuo nella figura 1 tra i punti normali osservati: l'accordo è ottimo.

D) Discussione

L'analisi della curva di luce ha mostrato che V1412 Cyg è un sistema di tipo Algol con la stella secondaria probabilmente evoluta ed estesa. Ipotizzando che la stella maggiore riempra il suo lobo di Roche si può stimare approssimativamente, in base alle tabelle di Plavec e Kratochvil (1964), il seguente valore per il rapporto fra le masse:

$$q = (m_2/m_1) \approx .57$$

E' ovvio che tale valore rappresenta solamente una stima grossolana in quanto non essendo noto lo stato evolutivo di V1412 Cyg nulla può essere affermato con sicurezza sul rapporto di massa.

E) Conclusione

Nel presente lavoro è stata analizzata la curva di luce fotografica di V1412 Cyg al fine di determinare la prima serie di elementi orbitali fotometrici. L'analisi di altri sistemi con orbita sconosciuta, ma di cui esistono osservazioni sufficientemente precise per giustificare tale analisi sarà l'oggetto di lavori successivi.

A. GASPANI

F) Bibliografia

Gaspani A.: 1984a, R.I. Oss. Astr. Brera-Merate N°10/84
 Gaspani A.: 1984b, GEOS NC 423
 Gaspani A.: 1984c, Rel. Simp. GEOS-ITALIA (Massa 84)
 Miller W.J., Wachmann A.A.: 1971, Ric. Astr. 8, 12, 211
 Plavec M., Kratochvil P.: 1964, BAC 15, 5, 165

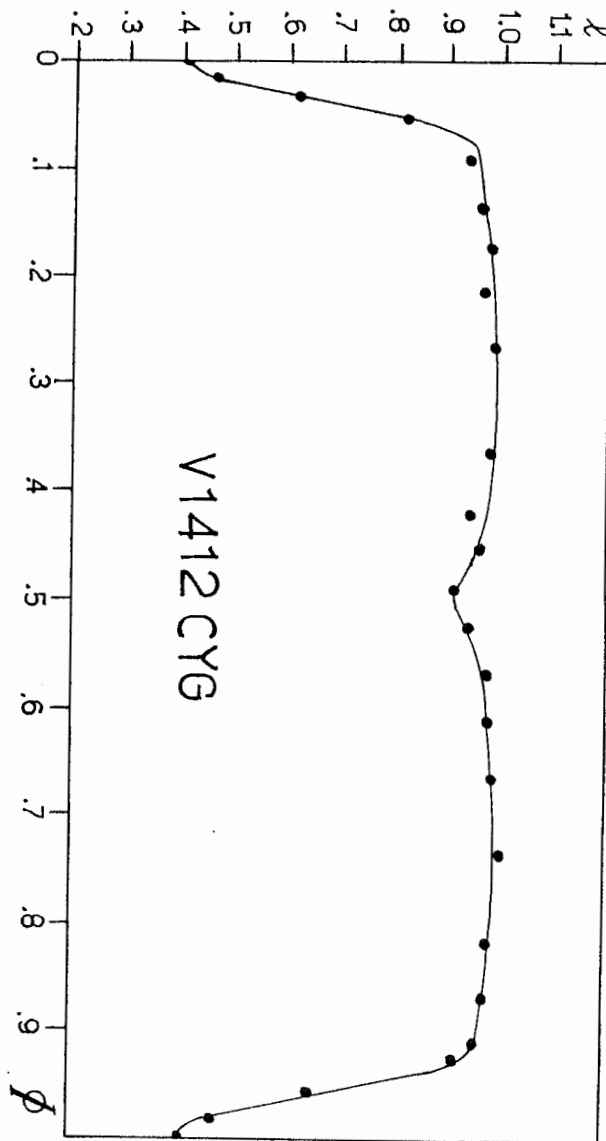


Fig.1: Curva di luce di V1412 Cyg