

V 448 CYGNI1. Introduction.

v 448 Cyg est cataloguée au GCVS (3ème édition, 1er et 2ème suppléments) comme EB, variant entre 8.0 et 8.75 (photographique). Selon le Rocznik Astronomiczny 1976, on n'en aurait observé aucun minimum depuis 1942. Aussi, sa période a pu changer depuis cette époque...

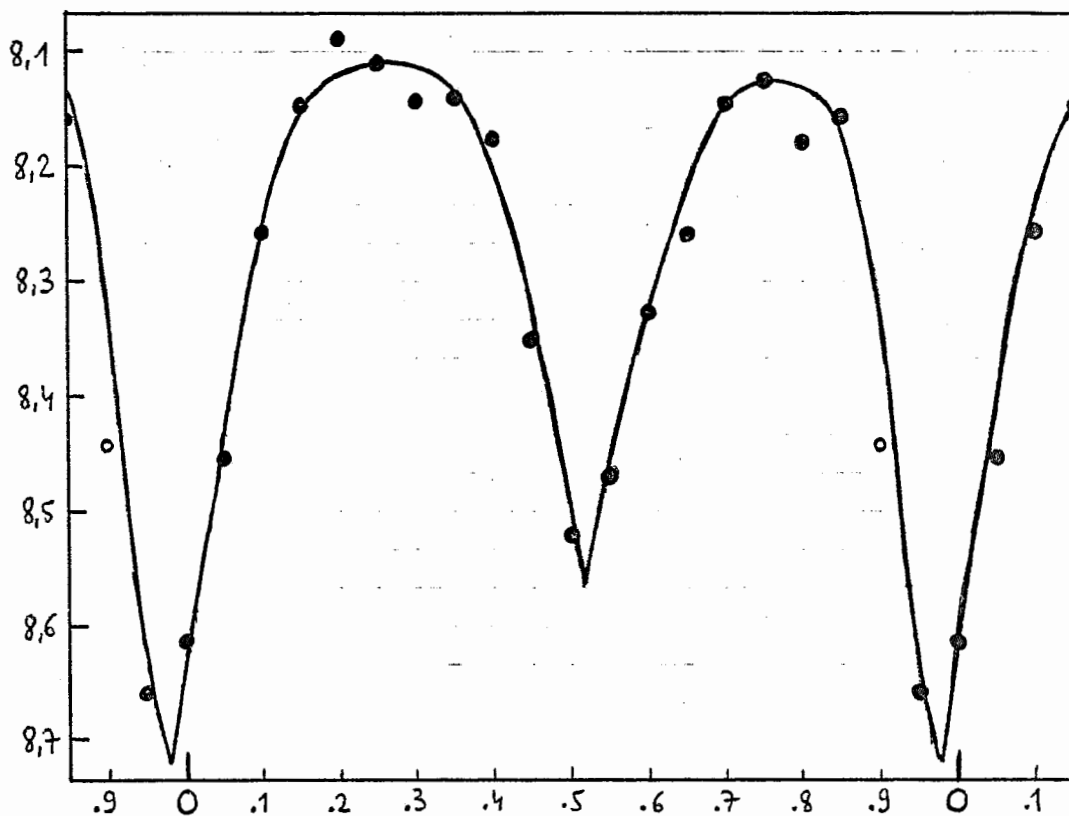
2. Observations.

Pendant l'été 1976, A. Figer et P. Ralincourt ont effectué 151 mesures de cette étoile, en utilisant les repères suivants :

	nombre de mesures	séquences personnelles				
		A	B	C	D	degré
RAL	97	-	7.86	8.51	8.94	0.103
FGR	54	7.30	7.93	8.36	9.01	0.100
séquence de base		7.3	7.9	8.4	9.0	

Les magnitudes moyennes ont été calculées par tranches de 0.1 période, décalées de 0.05 en 0.05 :

phase	mag.	nb.
0	8.615	14
0.05	8.454	9
0.10	8.258	11
0.15	8.147	16
0.20	8.088	18
0.25	8.112	20
0.30	8.144	21
0.35	8.138	18
0.40	8.174	13
0.45	8.349	12
0.50	8.522	14
0.55	8.468	15
0.60	8.328	18
0.65	8.262	21
0.70	8.145	24
0.75	8.130	22
0.80	8.176	16
0.85	8.159	8
0.90	8.438	1
0.95	8.659	10

3. Discussion.

La période et la base de l'éphéméride (phase 0 de la courbe) utilisées ici sont celles du Rocznik Astronomiczny 1976 : min. I hel. = JJ..16361.095 + 6.5197283 E
 La courbe montre que cette éphéméride est toujours valable. Quant au GCVS (3e éd., 1er et 2e suppl.), il donne les éléments: min. I hel. = JJ..16361.088 + 6.5197334 E
 En prenant $E = 4084$ périodes, on obtient pour le minimum moyen :
 Eph. Rocznik : JJ..42987.665 |
 Eph. GCVS : JJ..42987.679 | soit 0.02 période de différence !

4. Conclusion.

Les deux éphémérides rendent assez bien compte des observations 1976. Celle du Rocznik semble un peu meilleure, mais le faible nombre de mesures obtenues ici entre les phases 0.8 et 1 ne permet pas une bonne précision sur l'instant du minimum primaire.

RAL