

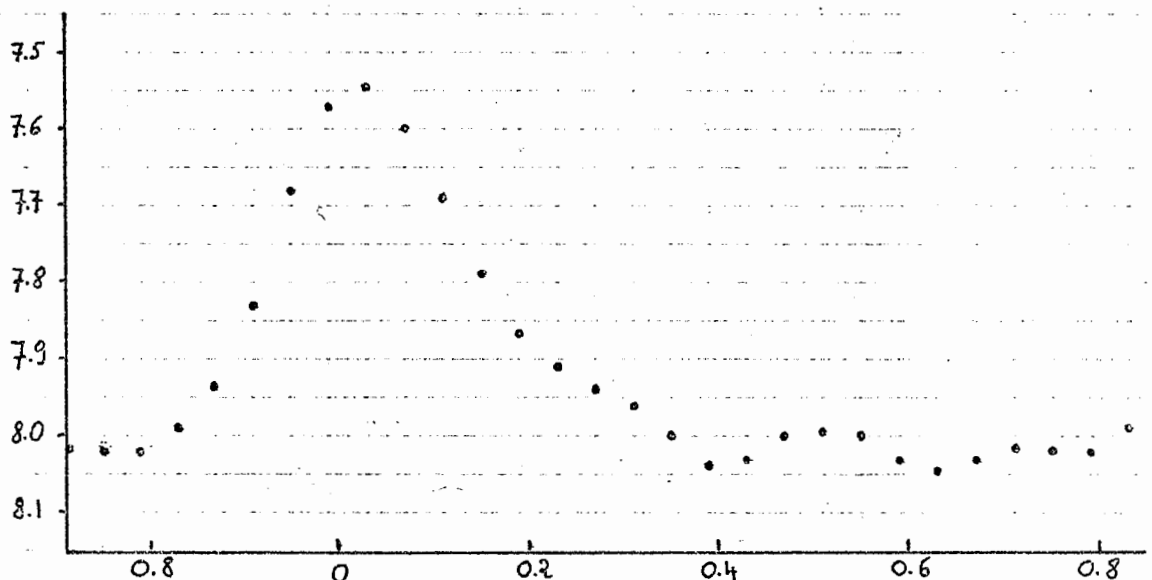
VZ Cnc RR_S M_V: 7,18 à 7,91 Sp: A7 - F2 P₁ = 0,178363704 j P₂ = 0,71629 j

Entre le 11 février et le 14 mai 1976, trois observateurs de l'APEX ont effectué 394 mesures de cette intéressante étoile. Les repères utilisés sont ceux de la C 22. Le catalogue SAO nous en fournit les renseignements suivants: A= 6,9 (K0) B= 7,6 (F8) C= 7,7 (F0) D= 8,4 (K2)
Vu son double emploi avec C, le repère B a été éliminé.

La courbe moyenne a été obtenue par compositage après plusieurs ajustements:

- séquence personnelle (correction des magnitudes-étalons
- correction de l'effet Carnevali (respect de l'amplitude)
- correction du ΔM de BGS et CLV
(ΔM = décalage systématique moyen par rapport à la courbe de BNN)
- moyennes par tranches de 0,08 période décalées de 0,04P

pha.	nb	mag.
0.03	52	7.545
0.07	59	7.60
0.11	62	7.69
0.15	52	7.79
0.19	45	7.865
0.23	37	7.91
0.27	30	7.94
0.31	26	7.96
0.35	22	8.00
0.39	16	8.04
0.43	16	8.03
0.47	21	8.00
0.51	19	7.995
0.55	17	8.00
0.59	20	8.03
0.63	19	8.045
0.67	19	8.03
0.71	21	8.015
0.75	20	8.02
0.79	24	8.02
0.83	32	7.99
0.87	32	7.935
0.91	34	7.83
0.95	42	7.68
0.99	51	7.57



Le maximum moyen a eu lieu au JJ (hél.) 2442860.4061 .
Ce qui, d'après l'éphéméride du GCVS 71 correspond à la phase 0.02 (+ 0.02) . 0-C = + 0.0036 j .
Ce résultat s'accorde assez bien avec l'0-C moyen des 13 maxima individuels: + 0.0038 j .

Amplitude moyenne: 0.5 m (0.73 V = amplitude maximum d'après le GCVS 71)
Ci-dessous, la liste des max. individuels comprenant: l'instant du max. (JJ héliocentrique) l'0-C l'observateur. Il est intéressant de composer les 0-C sur la période de battement P₂ ; d'où la dernière colonne donnant la phase selon P₂ .

I.	JJ (hél.)	2442 837.399	+0.005	BNN	0.00
2.		840.430	+0.004	BNN	0.23
3.		841.334	+0.016	CLV	0.49
4.		842.386	-0.002	BNN	0.96
5.		842.388	0.000	CLV	0.97
6.		858.441	0.000	BNN	0.38
7.		858.441	0.000	CLV	0.38
8.		859.338	+0.006	CLV	0.63
9.		866.476	+0.009	BNN	0.59
10.		869.329	+0.008	CLV	0.58
11.		870.388	-0.003	BNN	0.06
12.		874.502	+0.009	BNN	0.80
13.		898.391	-0.003	BNN	0.15

VZ Cnc (suite) Les deux courbes moyennes suivantes sont celles de BNN et CLV. Elles méritent quelque attention :

- 1^o) La succession des deux petites bosses, avant la croissance d'éclat, est bien visible chez chacun des observateurs. Ce phénomène est en contradiction avec la courbe "officielle" de VZ Cnc .
D'autres observateurs pourront-ils infirmer ou confirmer nos observations ?
- 2^o) La forme, l'amplitude du maximum varie d'un observateur à l'autre. Ici, c'est la sensibilité spectrale de l'oeil de chacun des observateurs qui est en cause.
CLV et BNN ont la ferme intention d'étudier plus profondément ce phénomène intéressant, et ceci au début de 1977.

Roland BONINSEGNA (APEX)
Av. Elisabeth, 16 /5
B - 6001 Marcinelle

