

COMMISSION 27 OF THE I. A. U.
INFORMATION BULLETIN ON VARIABLE STARS
Number 1242

Konkoly Observatory
Budapest
1977 February 18

ETOILES VARIABLES DE GRANDE PARALLAXE

Le "Catalogue of nearby stars" de Gliese (1969) contient plus de 220 étoiles dont la variabilité a été reconnue ou soupçonnée. La plupart de ces étoiles ont une parallaxe supérieure à $0''.045$ et leur magnitude absolue est souvent bien connue.

Dans cette liste les naines rouges sont nombreuses: j'ai récemment (Petit, 1976) publié une liste de 47 naines M dont la variabilité est probable ou possible.

Le tableau suivant présente 42 étoiles de type spectral A ou F. La première colonne donne la numérotation du Catalogue de Gliese, d'où sont extraits aussi la position (1950) et une partie des renseignements concernant V et le type spectral.

Parmi ces étoiles, 6 ont reçu une désignation définitive: 2 sont du type δ Scuti: Gl 8= β Cas et 822.1= τ Cyg; les 4 autres sont des binaires à éclipses: Gl 58.1= δ Cas; 167.1= γ Dor; 501.1=RS CVn; 837= δ Cap. De nombreuses autres étoiles de notre liste figurent dans les deux éditions du "Catalogue of Suspected Variable Stars" (CSV).

Parmi les 42 étoiles du tableau, 23 appartiennent probablement au type δ Sct; plusieurs d'entre elles sont dans 3 listes publiées par Frolov (1970), Hauck (1971), Seeds et Yanchak (1972); elles sont notées dans les Remarques par les lettres F, H et SY. Pour 8 étoiles (Gl 23, 178, 391, 525.1, 527, 615.2, 648 et 686.2) l'appréciation du type est de l'auteur.

Pour quelques étoiles (Gl 54.2, 105.6, 110, 303, 403.1, 459, 549, 673.1 et 827) la variation est possible, mais nous ne disposons pas d'observations récentes qui permettent de le confirmer.

Gl	Désignation	A.R.	Dec	V	Sp	Type	Remarques
8	β Cas	0 ^h 06 ^m 30 ^s	+58 ^o 52'4	2.27	F2IV	δ Sct	
23	-4 ^o 62 AB	0 32 40	- 3 52 1	5.20	F8V	δ Sct?	
54.2	-8 ^o 216 A	1 11 53	- 8 11 5	5.13	F5V	?	
58.1	δ Cas	1 22 31	+58 58 6	2.68	A5V	EA	
80	β Ari	1 51 52	+20 33 9	2.65	A5V	δ Sct?	F,SY
105.6	+39 ^o 610	2 39 05	+39 59 0	4.92	F9V	?	
110	-67 ^o 142	2 42 34	-66 55 5	6.25	F8	?	
167.1	γ Dor	4 14 43	-51 36 7	4.24	FOV	EW	
170.1	+15 ^o 637	4 27 42	+16 05 2	4.78	A7V	δ Sct?	H,SY
178	π 3 Ori	4 47 07	+ 6 52 3	3.19	F6V	δ Sct?	
242	ξ Gem	6 42 29	+12 57 1	3.36	F5IV	δ Sct?	F,SY
278	α Gem AB	7 31 25	+32 00 0	1.58	A1V	?	
280	α CMi A	7 36 41	+ 5 21 3	0.37	F5IV	δ Sct?	F
303	χ Cnc	8 17 02	+27 22 9	5.14	F6V	?	
331	ι UMa A	8 55 48	+48 14 4	3.14	A7V	?	
378.3	+35 ^o 2110	10 04 29	+35 29 4	4.49	A7V	δ Sct	F,SY
388.1	+20 ^o 2466	10 17 01	+19 43 5	4.80	F6IV	δ Sct?	H,SY
391	1 Car	10 23 24	-73 46 6	3.99	F3IV	δ Sct?	
403.1	-19 ^o 3125	10 51 03	-19 52 1	5.23	F6V	?	
419	δ Leo	11 11 27	+20 47 9	2.56	A4V	δ Sct?	F,H,SY
426.1	ι Leo A	11 21 19	+10 48 3	4.02	F2IV	δ Sct?	F,SY
448	β Leo	11 46 31	+14 51 1	2.14	A3V	δ Sct?	SY
459	δ UMa	12 12 58	+57 18 6	3.31	A3V	?	
471.2	η Crv	12 29 29	-15 55 2	4.32	FOIV	δ Sct?	SY
482	γ Vir AB	12 39 07	- 1 10 5	2.74	FOV	?	SY
501.1	RS CVn	13 08 18	+36 12 0	8.0	F4	EA	
525.1	-32 ^o 9603	13 42 50	-32 47 5	4.23	F2III	δ Sct?	
527	τ Boo A	13 44 53	+17 42 3	4.50	F7V	δ Sct?	
549	θ Boo A	14 23 30	+52 04 9	4.06	F7V	?	
557	σ Boo	14 32 30	+29 57 7	4.47	F2V	δ Sct?	F,SY
615.2	σ CrB A	16 12 48	+33 59 0	5.69	F8V	δ Sct?	
648	+65 ^o 1157	16 55 45	+65 12 7	4.90	F6V	δ Sct?	
673.1	-24 ^o 13337	17 23 19	-24 07 9	4.16	A9V	?	
681	α Oph	17 32 27	+12 35 7	2.07	A5III	δ Sct?	F,SY
686.2	λ Ara	17 36 32	-49 23 2	4.76	dF4	δ Sct?	
721	α Lyr	18 35 15	+38 44 2	0.03	AOV	?	
760	δ Aql	19 22 59	+ 3 00 8	3.36	FOIV	δ Sct?	F,SY
822.1	τ Cyg A	21 12 48	+37 49 9	3.82	FOIV	δ Sct	
826	α Cep	21 17 23	+62 22 4	2.45	A7IV	δ Sct?	H,SY
827	γ Pav	21 22 20	-65 35 6	4.21	F8V	?	
837	δ Cap	21 44 17	-16 21 3	2.83	A6m	EA	
886.1	+41 ^o 4665A	23 00 18	+42 29 3	5.14	AOV	δ Sct?	F,SY

Remarques:

- 23 CSV 100041 Couple très serré (0"2); A est binaire spectroscopique (P=2.08186j); variation suspectée par Luyten, confirmée par Eggen (1956); $\Delta V=0.05$
- 54.2 CSV 100097

80 CSV 100146 binaire spectroscopique P=106.99j
105.6 CSV 100211 binaire spectroscopique P=331.0j
110 CSV 100221
178 CSV 100411; amplitude 0.05 V; type δ Sct probable
242 CSV 100763
278 Jackisch (1963) signale une variation du couple de 0.09 V;
des observations photoélectriques seraient nécessaires pour
le confirmer
280 CSV 100884 type δ Sct possible selon Frolov (1970), mais
cette étoile n'a pas été retenue par Seeds et Yanchak (1972)
303 CSV 100939
331 binaire spectroscopique; Jackisch (1963) a trouvé une
variation de 0.02 V et une période de 0.071j
378.3 CSV 6770 variation certaine $\Delta V=0.03$ P=0.10j
388.1 CSV 101116; amplitude 0.02 V
391 CSV 101128; variation nette dans le rouge
403.1 CSV 101166; l'amplitude atteint 0.2m
419 CSV 101190
426.1 CSV 101199
448 CSV 101225
459 CSV 101249; variabilité suspectée antérieurement (Zinner
1929) mais non retenue par Jackisch (1963)
471.2 binaire spectroscopique; type δ Sct possible (Breger 1969)
482 la variation du couple semble réelle; $\Delta V=0.02$; étoile mag-
nétique
525.1 binaire spectroscopique; amplitude 0.02V; type δ Sct pos-
sible
527 CSV 7085; varie de 4.40 a -4.58 V (Johnson et Iriarte 1961)
type δ Sct probable
549 CSV 101448
615.2 CSV 101569; binaire spectroscopique
648 CSV 101623 binaire spectroscopique P=52.11j; type δ Sct
probable
673.1 CSV 101656; signalée par Schilt et Hill (1937) aucune ob-
servation récente
681 CSV 101662 binaire spectroscopique

- 721 CSV 101745 variabilité déjà suspectée par Guthnick et Prager; Jackisch (1963) a trouvé $\Delta V=0.02$ et $P=0.07j$; des observations suivies seraient nécessaires
- 760 CSV 101835 binaire spectroscopique
- 886.1 CSV 103110, binaire spectroscopique

MICHEL PETIT

References:

- Breger, M. 1969 *Astroph.J.Suppl.* 19, 169
- Eggen, O.J. 1956 *Lick Obs. Bull.* No.547
- Frolov, M.J. 1970 *I.B.V.S.* No.427
- Gliese, W. 1969 *Heidelberg Veröff.* No.22
- Hauck, B. 1971 *Astron. and Astroph.* 11, 79
- Jackisch, G. 1963 *Veröff.Sternwarte Sonneberg* 5, No.5
- Johnson, H.L., Iriarte, B. 1961 *Lowell Obs.Bull.*No 96
- Petit, M. 1976 *I.B.V.S.* No.1145
- Schilt, J., Hill, S.J. 1937 *Rutherford Cont.*No 30
- Seeds, M., Yanchak, G.A. *Catalogue of Delta Scuti Stars, Bartol Research Fund*, 1972
- Zinner, E., 1929 *Erganzungshefte der Astron.Nachr.* 8.No 1