

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

NUMBER 431

Konkoly Observatory  
 Budapest  
 1970 April 19

ETOILES MAINES ROUGES VARIABLES

A deux reprises (1, 2), j'ai signalé des naines rouges pour lesquelles des discordances importantes dans les magnitudes données par divers catalogues font penser à une variabilité possible.

Voici 11 autres étoiles dont la variabilité est probable ou certaine. Les données relatives à la parallaxe  $\pi$  (exprimée en 0"001) et au spectre, sont extraites de l'importante liste de Gliese (3);  $\Delta$  est l'importance des discordances observées, après réduction des observations à la même échelle.

DESIGN.	AR (1950)	Dec	V	$\mu$	$\pi$	Sp	M(V)	$\Delta$
AC+75°1146	3h03m15 <sup>s</sup>	+75°51'8	9,76	0,32	51±7	MOV	8,3	0,5v
-48°1011	3 33 26	-48 35,3	8,57	0,50	88 6	K7V	8,3	0,7v
Ross 409	5 29 53	+29 21,4	10,1	0,26	53 10	K7	8,7	3 pg
G 102-32	5 47 16	+ 6 46,0	13,5	0,31		m		1,0pg
Ross 989 B	7 28 40	+36 19,8	11,76	0,44	88 7	M4,5e	11,5	0,5v
+36°2322B	12 55 18	+35 29,6	13,16	0,28	51 7	M4e	11,9	0,5pv
L1130-30B	16 04 18	+ 8 31,2	14,0	0,49	52 10	m	12,6	0,6pv
LDS 678B	19 17 53	- 7 45,6	12,75	0,22	104 10	M5V	12,8	0,6V
Wolf 1084	20 41 53	+55 08,8	15,1	1,96	73 14	M5e	14,4	0,6pg
Wolf 1561B	22 14 42	- 9 03,0	13,5	0,55	103 10	M4e	13,6	0,6 V
+45°4378	23 56 07	+46 27,0	9,62	0,32	63 6	MOV	8,6	0,5v

Remarques

AC+75°1146 Observée photoélectriquement: V=10,05, B=10,96 (Eggen) V=9,76, B=11,08 (Mumford)

-48°1011. Binaire spectroscopique VR  $\geq$  43 km/s. Spectre avec CaII en émission (4); mpv varie de 8,3 à 9,0

Ross 409. Notée de mpv 11,0 (Luyten) et 14,0 (Giclas)

G 102-32. Varie de mpv 12,9 à 13,7; confirmée par Giclas (5). Type UV Cet probable.

Ross 989. Mouvement propre commun avec BD +36°1638. Ecart. 38"6. Varie de mv 11,3 à 11,8; un sursaut a été observé sur spectre par Dyer (6).

+36°2322=Bz 131. Ecartement 10"; B notée de mpv 12,6 à 13,1 Des variations de spectre ont été observées par Dyer (7). Type UV Ceti probable.

L 1130-30. Couple serré (2<sup>m</sup>); A (V=11,6, Sp M3e) est binaire spectroscopique; c'est probablement B qui varie

LDS 678 B. Ecartement 2775. Varie de mpv 12,2 à 12,8; confirmée par les mesures photoélectriques: V=12,75, B=14,36 (Johnson), V=12,12, B=13,75 (Eggen); A est naine blanche

Wolf 1561. Mouvement lent. Ecartement 875; B varie, avec une amplitude de 0,6 m.

-45°4378. Le spectre présente CaII en émission; mpv varie de 9,3 à 9,8

On notera que le type UV Ceti semble probable pour trois de ces étoiles (GI02-32, Ross 989, +36°2322); deux autres suspectes (Wold 1084 et Wolf 1561) ont également un spectre Me.

M. PETIT

- (1) M. Petit, DOB 6,4,3, 1953
- (2) M. Petit, IBVS 320, 1968
- (3) W. Gliese, Heidelberg Ver. 22, 1969
- (4) J. Sahade, ApJ 117, 234, 1953
- (5) Giclas, Burnham et Thomas: Lowell Bull 120, 1963
- (6) W. Bidelman, ApJ Sup I, 7, 1954
- (7) E. Dyer, AJ 59, 220, 1954