

ETOILES VARIABLES - ACTIVITE DU GROUPE EN AVRIL 75

CUMUL 1975	BILAN AVR 75	Observateurs	Site	Sigle	Nombre d'étoiles observées selon le type de variation											TOTAL ETOILES				
					RV	UV	UG	SR/L	i	RCB	MINI	E	inb. fat.	C	RR		M	N	divers	susp.
1263*	852	DUMARCHI	83	DCH	3			28	AE AUR	1		16	13	2			3			67
2196	691	RALINCOURT	31/44	RAL	8	3	20	AE AUR	4		2	2	4	4	2					48
3366	511	ROLLAND	35/29	ROL	3		25	AE AUR	2		5	6	2							47
1734	308	REMIS	57	RMS	2		16	AE AUR	2		7	4	4							33
1390	285	ROYER	21/71	ROY	6		15	AE AUR	1		2	1	4							34
698	247	LE BORGNE	29	FLB			7	AE AUR			3	3	3							18
561	242	DOBY	59	DBY			11	AE AUR			2		2							17
641	241	CARNEVALI	Roma	CAR	2		8	AE AUR	1		WUNA		2							16
1303	237	FIGER	75	FGR			11	AE AUR	1		4		3							25
503	185	BEHAGLE	59	BHG			12	AE AUR			4		3							21
977	149	MAURON	91/13	MAU	3		6		1		4		2							16
141	141	MARCELIN	84	MRL			9													9
377	121	LESTRADE	33	LST	2		4				44 800	1	1							11
248	112	TROISPOUX	45	TRP			15				RZ CAS	1	1							19
223	102	LETELLIER	94	LTL			7	AE AUR	2		(1)		3							17
198	85	VERROT	26	VRV	2		6	AE AUR					3							13
172	84	LAUDRIEC	Congo	LDC			9	AE AUR	1		2	2	3							6
293	75	SANCHEZ	31	CSA	3		8	AE AUR	1		2	1	3							20
161	69	PASSE	62	PSS			1/2 PUP	AE AUR	1				3							15
311	67	MAILLER	21	MLL	5	4	13	AE AUR	2				1							12
481	65	VIALLE	17	VIA	2		6	AE AUR	1				2							9
51	51	RIOU	22	RIU			12													18
148*	36	ROSTREN	35	RSN			10	AE AUR	1				2							15
587*	34	ROUDIER	31	RDR			4	AE AUR	1				1							16
42	30	HUBLART	59	HBL			3	AE AUR					1							9
24	24	EYRAUD	94	EYR			3	AE AUR					1							4
196	15	MAURIN	13	MRN			5	AE AUR	1		WUNA		1							7
87	10	BRANDEBOURG	54	BDB			1													1
7	7	JORDY	31	JOR																1
138	6	MAROT	29	MAR			1				44 800									3
1617*		16 observateurs																		

(*) mesures d'après photographies * Solans mis à jour
 JAN 75 : 4237 mesures FEV 75 : 7386 mesures MAR 75 : 3429 mesures

20134 5082

UG, ZC, RCB UGEN au minimum pendant tout le mois (RAL, MLL). Z CAM marque une pause à présent : autour de 11,5 pendant tout le mois (FLB) ou légèrement variable de 11,2 à 11,6 avec un minimum vers les 26-27 (MLL). X LEO en crise au début du mois : 12,6 le 01 13,7 le 04 (MLL). SU TAU poursuit sa remontée : 12,4 le 04 12,0 le 06 11,9 le 10 et 11,5 le 28 (MLL)

L'étude des étoiles faibles des types UG, ZC, RCB, N ... met en évidence la nécessité de pouvoir communiquer très rapidement entre observateurs par téléphone, télégramme ou lettre express. Sur une initiative de Roger MAILLER, voici la liste des observateurs du groupe utilisant couramment un télescope d'ouverture supérieure ou égale à 200 mm :

				Instrument	Autres observateurs ayant accès à l'instrument	
Alain	FIGER	22 rue Esquirol	75013 PARIS	T 207		(1)
Ulrich	HOPP	Hollaenderstr. 107	D-1000 BERLIN 51	L 305	URS	(2)
J-François	LE BORGNE	3 rue Charles Péguy	29200 BREST	T 208		
Jean	LECACHEUX	4 rue des Clos-Moreau	92190 MEUDON	T 256		(3)
Roger	MAILLER	Cité des Agents-Vonges	21270 PONTAILLER/Saône	T 257		(4)
Nicolas	MAURON	RJUG Ch. 464 Rue Pacaterie	91400 ORSAY	T 200		
Philippe	RALINCOURT	4 impasse Moulivie	31400 TOULOUSE	T 200	RDR - CSA	

(1) Tél 587-37-93 (travail: 941-80-00 p. 3437) (2) Tél. 0311 / 451-83-19 (Allemagne Ouest)

(3) Tél 027-42-87 (travail: 626-16-30 p. 612) (4) Tél. (80) 36-10-98 p. 218 (travail: p. 211)

γC Quelques nouveaux types d'étoiles variables ont fait leur entrée dans la classification internationale et sont portés au 2^e supplément du GCVS. C'est ainsi que γ Cas devient le prototype des "γC". Appartiennent également à ce nouveau groupe X PER et V 2048 OPH notamment.

TU CVn L'analyse des 800 mesures effectuées par les observateurs du groupe en 1974 sur TU CVn a posé quelques menus problèmes à Raymond ROLLAND. En effet l'obtention d'une référence assez précise pour permettre une approximation suffisante dans le calcul des écarts-types n'a pas nécessité moins de 4 itérations (cf. théorie exposée dans l'étude EVO4: γ Cas). La courbe de lumière "TU CVn IV" montre alors nettement, en plus des variations - irrégulières ou semi-régulières de faible amplitude - attendues, des micro-variations régulières beaucoup plus rapides. Ces variations rapides sont périodiques, la période étant de l'ordre de 5 jours et demi. Le périodogramme entre Mai et Août 1974 présente 2 maxima nets et caractéristiques pour les valeurs des périodes 5,6 et 11,2 j. ROL a alors tenté des compositages avec des périodes de 5,5 ou 5,6 j et 11 j. Du 20 Juillet au 12 Septembre, le compositage avec 5,5 j fournit une courbe quasi-sinusoidale plausible rejetant la période de 11 j. Du 7 Avril au 31 Mai c'est l'inverse: avec une période de 11 j, on obtient une magnifique courbe, d'ailleurs semblable à la précédente, ce qui semble rejeter la période de 5,5 j. Du 1^{er} Juin au 25 Juillet, aucune des 2 périodes ne donne quelque chose de convainquant. Notons que les 2 courbes obtenues montrent une montée un peu plus lente que la descente et une amplitude très modérée: 0,066 et 0,086 mag.

A présent l'étude est en panne, car ROL n'a pas d'argument décisif pour expliquer le phénomène, imputable aussi bien à TU CVn "soi-même" (dans ce cas il ne s'agirait pas d'une SRG) qu'à la variabilité du repère D (dans ce cas D = céphéide d'amplitude 0,2 mag et de période 5,5 j). Nous proposons donc de lancer une campagne d'observations visuelles sur ce repère D, pour savoir à quoi s'en tenir le plus tôt possible. Cette campagne d'observations visuelles sera vraisemblablement appuyée par des mesures photo-électriques effectuées par Gillet-Figer-Lecacheux, au moyen du photomètre de l'équipe d'astronomes-amateurs de Gagny.

Les observations visuelles de D seront à effectuer au moyen des repères C et E (carte O3) à partir du 15 Mai 75 et pour une durée de plusieurs mois. L'observation traditionnelle de TU CVn (avec les repères D et E notamment) se poursuivra normalement et tout à fait indépendamment de la campagne. D sera appelée « susp. CVn ». Les observations seront transmises à ROLLAND mensuellement.

DCH Le nouvel hyper-observateur du groupe: Guy DUMARCHI (du Club d'Astronomie de Villeneuve St Georges (34)) ne pourra pas "défendre ses chances" au mois de Mai. A la suite d'un très grave accident de voiture le 19 Avril, il est actuellement toujours à l'hôpital de St Tropez (83).