

ETOILES VARIABLES - ACTIVITE DU GROUPE EN DEC 74

CUMUL 1974	BILAN DEC 74	Observateurs Lieu		Nombre d'étoiles observées selon le type de variation											TOTAL ETCILES	
				RV	UV	UG	SR/L	i	RCB	E	C	RR	M	αCV		divers
3274	914	MAURON	91/13	4	2	SS CYG	13	12	2	7	7	RR GEM		UZ PSC	6	56
3703	616	FIGER	75/05	5		2	18	10	5	6	7	4	MIRA	UZ PSC	3	62
3005	470	RALINCOURT	31	8	FR AND	5	11	2	2	3	5	RR LYR	4		2	44
3380	439	REMIS	57	6	2		23	2	2	4	5			UZ PSC	γ CAS	46
966	185	VIALLE	17	2			19	11	p CAS	2	2				4	41
4964	170	ROLLAND	35	UMON			22	2	2	2	4			UZ PSC	γ CAS	35
2911	164	CARNEVALI	Roma	4	FR AND	SS CYG	9		p CAS	1					2	19
1267	159	LE BORGNE	29	3		4	5	11	3	3	2	GP AND			5	37
349	132	ROYER	71	4	AD LEO		5	2	p CAS		5		R TRI		2	21
676	118	TROISPOUX	45				9	2	p CAS		3				2	17
2600	106	PIEDNOIR	91				15	2	p CAS	5	5				γ CAS	29
149	103	SANCHEZ	31	2			11	2	XX CAM	1	3	RR LYR	UAUR		γ CAS	23
213	80	PASSE	62				6	2	p CAS	3	2				2	16
976	74	ROUDIER	31	3		SS CYG	9	2	2	4	2				γ CAS	24
1328	56	MAURIN	13		FR AND	2	5	X PER	2	1	2				γ CAS	15
229	40	HUBLART	59				p PER	2		3	1					7
643	36	LAMARE	14				11	2		1	5					19
308	26	MAILLER	21	6	FR AND	3			2							12
26	26	SIKSIK	31				4				1				γ CAS	6
278	20	LESTRADE	33	2			5	X PER			1	RR LYR				10
1167	8	DOMEC	31				3	AE AUR			2					8
8	8	CLERGEAU	31													6
190	7	BRANDEBOURG	55				2									2
66	7	BEHAGLE	59				5	2								7
560	3	MAROT	29	2												2
2	2	BROOMHEAD	31				2									2
6519*	-	32 observateurs														

39757 3969

Compte tenu des observateurs qui font traditionnellement connaître leurs observations après la fin de l'année, il semble d'ores et déjà acquis que nous avons dépassé les 40000 mesures en 1974. Je me permets donc de féliciter - au nom du groupe - tous les observateurs et de transmettre l'espoir général d'une "grande année 1975".

ENVOI DE MESURES Parallèlement aux envois de mesures (solde éventuel des mesures 1974) les observateurs doivent m'adresser rapidement leur bilan annuel (nombre de mesures par étoile) afin de faciliter la rédaction d'une circulaire récapitulative, type circulaire 26. Philippe RALINCOURT SAPT 9 rue Ozanne 31400 TOULOUSE se charge de l'étude des mesures 1974 de U DEL et EU DEL.

CAMPAGNE RV TAURI La campagne se poursuit normalement au niveau international, et durera encore toute l'année 1975. A noter qu'en Décembre, RV TAU "soi-même" était en chute libre: 9.6 le 10-11 (MLL, FGR) 9.8 le 17 (FGR) 9.9 le 23 (MLL) ~ 10.4 le 30 (FGR, MLL). SUGEM 11.6 le 13 (FGR) 12.1 le 23 (MLL). SS GEM est par contre demeurée assez constante vers 9,0.

UG SS CYG: au maximum dès le 20 ou le 21 (selon MRN) l'étoile était notée de 8.7 les 22-23 (MLL) et de 3.2 le 31 (FLB). SS CYG est une étoile assez complexe qui présente entre autres des flares de bonne amplitude (exemple: 0,7 mag en V le 14 SEP 66 selon BRETZ, MIRZOYAN, OSKANIAN / Astrophysica 10,1, 33-51). Il est donc nettement insuffisant de faire une mesure par nuit, de temps en temps, sur SS CYG.

RX AND: FLB communique les mesures suivantes > 12.5 le 11, 10.5 le 29, 11.2 le 30, 12.0 le 31

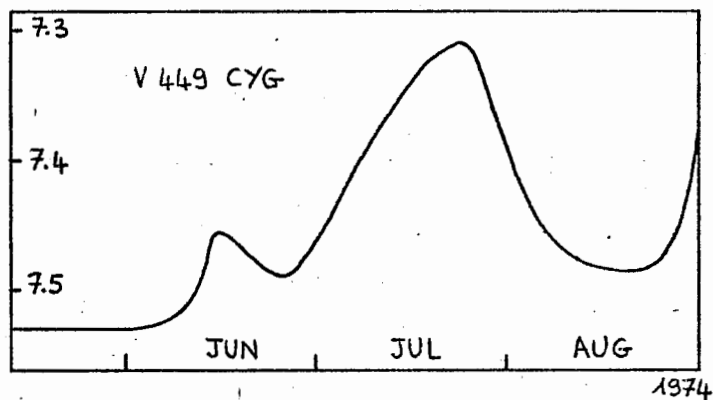
Z CAM: 11.6 le 10 et 11.5 le 23 (MLL) 11.3 les 29-30 et 31 (FLB, MLL)

Un gros effort est demandé aux observateurs en 1975 sur les UG et les ZC. Souvenez-vous qu'il y a toujours un T200 inutilisé près de chez vous. Il suffit de savoir le découvrir ... ou le construire.

UV Dénomination de l'étoile à flares brillante (mag 8.1) dans Andromède [renseignements de Michel PETIT]
 BD + 43° 00' 44" A (α 00:15:31 δ +43° 44' 4" (1950)) et BD + 43° 00' 44" B (α 00:15:33 δ +43° 44' 7" (1950))
 sont les deux composantes d'un couple visuel qui ont toutes deux la particularité d'être des étoiles à flares.
 La variabilité établie de deux composantes d'un couple n'est pas un fait exceptionnel. Il est à noter par
 contre que dans plusieurs cas (V 577 Mon, VW Com, V 1054 Oph, AT Mic, V 1336 Cyg, EQ Peg pour les flares
 stars) le « General Catalogue » a fourni une seule désignation pour deux variables, car ce sont des couples très
 serrés. Or le couple d'Andromède n'est pas un couple assez serré pour que la même désignation du GCVS
 s'applique aux deux composantes. BD + 43° 00' 44" B (mag 11.04 spectre M6Ve) a reçu la dénomination :
 GQ AND dans l'IBVS 717 du 21 SEP 1972 (58^e liste de variables). La 59^e liste de variables de
 l'IBVS 834 (16 OCT 1973) ne contenait pas encore la dénomination de BD + 43° 00' 44" A (mag 8.07
 spectre M2V*) et s'arrêtait à GW AND. Pour le moment donc, BD + 43° 00' 44" A, qui est l'étoile à
 flares dans Andromède que nous observons (séquence en carte n° 20), ne possède pas de dénomination dans
 le « General Catalogue ». Nous l'appellerons BD + 43° 00' 44" A ou Flares AND, mais non plus GQ AND.

SR-L

V 449 CYG les 1300 mesures visuelles recueillies
 au cours des 3 mois de la première campagne
 franco-italienne d'observations concertées ont permis
 - après étude statistique très poussée - de tracer
 une courbe de lumière de V 449 Cygni d'excellente
 qualité. La comparaison avec les mesures photoélectriques
 de BALDINELLI (A.A.B.) montre que la précision
 de ± 0.03 mag annoncée par le calcul a été effec-
 tivement obtenue. La publication complète des très
 intéressants résultats de cette étude sera effectuée
 en commun avec nos amis italiens du G.I.R.T



lorsque les 4 études (RY DRA, RY UMA, OPH, V 449 CYG)
 seront achevés.

Campagne p Cas - τ Cas les observateurs qui ne disposent pas d'un ciel assez pur pour mesurer p Cas et
 τ Cas à l'œil nu (c'est-à-dire la majorité) s'accordent sur l'extrême difficulté des mesures aux jumelles en
 raison de l'éloignement des repères (de couleur convenable). Cette difficulté à mesurer p Cas et τ Cas entraîne inévi-
 tablement une baisse notable de la précision individuelle. Les observateurs qui en tirent argument pour
 délaisser ou abandonner la campagne p Cas - τ Cas sont dans l'erreur. Il faut, bien au contraire, multiplier
 les mesures si l'on veut quand même obtenir des résultats significatifs. Ce n'est pas avec 71 mesures de
 3 observateurs qui sont les résultats de Décembre sur τ Cas [p Cas 92/13] que l'on peut espérer établir
 la variabilité ou la non-variabilité de τ Cas!

EA Joseph REMIS calcule chaque mois les Ephémérides des minima d'algolides du programme
 (cf. circulaire 55). J'envoie ces éphémérides à tous les observateurs potentiels d'algolides.

les observations isolées d'algolides au maximum (1 ou 2 mesures sur RZ Cas chaque nuit par exemple)
 ne seront pas acceptées en 1975. les observations de minima sont à transmettre chaque
 quinzaine directement à J. REMIS.

les éclipses durant plusieurs heures, il n'est pas toujours possible de les observer en totalité (arrivée
 des nuages, sommeil nécessaire...). les séries incomplètes d'observations n'en sont pas pour autant inutiles:
 elles sont parfois exploitables grâce au compositage sur plusieurs minima consécutifs.

N γ CAS Au titre de la 2^e campagne franco-italienne, notre groupe a fait 153 mesures en Décembre
 Parmi les 16 observateurs : CAR 23 RAL 22 et MAU 18 ont été les plus actifs.

Nova PER 74 les mesures sont rendues difficiles par la proximité (en position) du repère E (cf. circ. 65)
 le 23 EON (FLB), le 29 N3E? (FLB), le 30 EON (FLB) et N0,5E (FGR), le 31 EON (FLB).

RCB SU TAU le 04 11.8? (FGR), le 10 11.2 (MLL), le 13 11.2 (FGR), le 23 11.3 (MLL) et
 le 30 12.0 (FLB)...

METHODE D'ARGELANDER Puisque les débutants "semblent croire qu'il faut absolument utiliser toutes les
 étoiles de comparaison, et surtout pas deux consécutives..." je me permets de rappeler que dans une
 séquence A, B, C, D, E les mesures doivent exclusivement être faites entre A et B B et C C et D
 D et E à l'exclusion de toute autre combinaison (A et E notamment) qui s'apparente plus à la
 "salade russe" qu'à la méthode d'Argelander. Il est cependant possible d'éliminer un des repères
 de la séquence (exemple : D de TU CAS) s'il ne vous convient pas en position ET en éclat.