

ETOILES VARIABLES - ACTIVITE DU GROUPE EN JUILLET 1975

CUMUL 1975	BILAN JUL 75	Observations	Site	Sigle	Nombre d'étoiles observées										selon le type de variation				TOTAL ETOILES
					RV	UV	UG	SR	RCB	E	C	RR	M	OBJ	N	divers	susp.		
7 178	1 273	ROLLAND	35/29	ROL	2	2	ss cyg	22	3	15	7	4	5	4	4	T CRB	3	62	
2 255	1 233	MAURON	13	MAU	4	2	ss cyg	11	1	14	1	3	5	5	5	PSC	3	45	
3 440	935	FIGER	75	FGR	4	4	pland	2	1	4	4	3	4	5	5	T CRB	3	50	
3 302*	872	ROYER	21/71	ROY	4	20	BY DRA	1	1	6	4	7	3	4	4	PSC	3	44	
2 692*	857	DUMARCHI	94	DCH	2	17	2	4	4	5	2	2	3	3	3	T CRB	3	36	
2 112	836	LE BORGNE	29/84	FLB	2	15	2	4	5	2	2	2	3	2	2	X CAS	2	37	
3 346	724	REMIS	57/84	RNS	2	10	1	4	1	3	15	15	2	2	2	X CAS	2	24	
1 634	588	CARNEVALI	i: Roma	CAR	6	1										A CVNT CRB	1	12	
1 215	582	TROISPOUX	45	TRP	R SCT	15	5	6	RR LYR	2								30	
1 754	521	DOBY	59/24	DBY	R SCT	2	14	5	RR LYR	X CYG	2							28	
1 860	508	GIRAUDOU	91/77	GUI		13	2	6	RR LYR	X CYG	3							26	
1 933	501	MAROT	29/84	MAR	2	3	3	RR LYR	X CYG	3								14	
3 859	378	RALINCOURT	44/20	RAL	6	19	4	2	4	1	2	2	3	3	3			58	
1 428	342	BEHAGLE	59/56	BHG	R SCT	13	5	5	RR LYR	X CYG	3							27	
1 782*	328	VERROT	26	VRR	R SCT	18	4	4	X CYG									19	
3 15	315	SPOSETTI	CH Ticino	SPO		1	1	1	X CYG									19	
1 782*	315	PEZZOLI	CH Ticino	RPZ		14	1	1	X CYG									19	
3 11*	311*	241	241	LST		12	1	1	X CYG									23	
8 49	849	LESTRADE	33	RSN		9	1	1	X CYG									20	
4 54	454	173	ROSTREN	35	MRL		8	1	X CYG									19	
2 96	155	MARCELIN	84	BNN	R SCT	2	11	1	X CYG									9	
1 427	127	BONINSEGNA	B / H	MLL		9	1	1	X CYG									19	
5 92	120	MAILLER	21	BOS		11	1	1	X CYG									12	
1 98	98	BOSSALINI	CH Ticino	BTM		9	1	1	X CYG									9	
1 59	88	BRETHEAU	17	RIU	2	7	2	RR LYR	X CYG	3	1	1	1	1	1	T CRB	1	13	
3 16	82	MAURIN	22	MRN	2	10	1	RR LYR	X CYG	5	3	2	1	1	1	T CRB	1	17	
6 64	77	KUCHTO	75/59	KCH		11	1	1	RR LYR	X CYG	10	1	1	1	1	1	T CRB	1	23
1 75	75	VIALLE	17/73	VIA	ACHTER	2	7	2	RR LYR	X CYG	13	1	1	1	1	1	T CRB	1	16
6 64	64	LETELLIER	94	LTL	R SCT	6	6	1	RR LYR	X CYG	13	1	1	1	1	1	T CRB	1	15
3 94	54	(*) FRANCHINI	17/73	Ticino	FFR		7	2	RR LYR	X CYG	13	1	1	1	1	1	T CRB	1	17
5 2	52	SPINEDI	CH Ticino	SPN		6	6	1	RR LYR	X CYG	13	1	1	1	1	1	T CRB	1	14
5 1*	51	47	MLEYDON	05/84	LYN		5	5	RR LYR	X CYG	13	1	1	1	1	1	T CRB	1	16
4 7	47	ROSTREN	62	PSS		6	6	1	RR LYR	X CYG	13	1	1	1	1	1	T CRB	1	17
2 26	38	PASSE	35	ROS		5	5	1	RR LYR	X CYG	13	1	1	1	1	1	T CRB	1	18
4 3	36	PIEDNOIR	91/84	PIE		9	9	2	RR LYR	X CYG	13	2	2	2	2	2	T CRB	1	20
3 20	320	disparus	—	—		23	23	2	RR LYR	X CYG	13	9	9	9	9	9	T CRB	1	20

(1) nouveau déclinaison

à émission

à émission

à émission

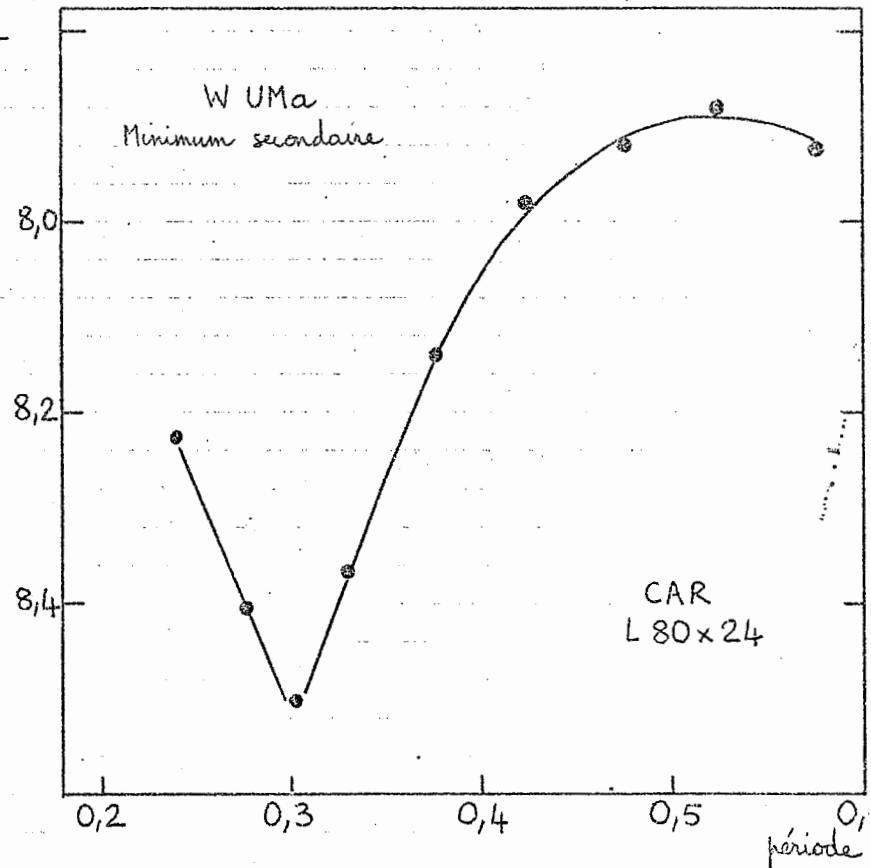
LE MINIMUM SECONDAIRE DE W UMA

La période de W UMa est un sous-multiple presque parfait du jour : puisque 3 périodes égale 24h 01mn 20s. La dérive journalière de 1mn 20s est en outre telle qu'au bout de 365 jours, elle atteint presque exactement la valeur d'une période. Cette particularité fait que pour une saison donnée on voit, chaque année, les minima de W UMa se produire tous les soirs à la même heure. Et c'est ainsi que les 103 mesures effectuées par CAR d'Avril à Juillet 1975 entre 20h et 22h se sont trouvées concentrées au voisinage du minimum secondaire.

La courbe de lumière ci-contre est le résultat du compositage des 103 mesures de CAR sur la période 0,33364 j. (base: 0 Avril à 0,0h) les magnitudes ont été calculées avec la séquence personnelle 7,62 8,06 8,72 ajustée par moindres carrés sur les valeurs 7,6 8,1 8,7 des repères C, D, E de la carte n° 16.

Les points du diagramme sont des moyennes d'environ 10 mesures.

L'instant du minimum, déterminé à partir des mesures individuelles, correspond à la phase 0,303. La valeur héliocentrique équivalente, la plus proche de la moyenne des époques d'observation, est : JJ...42574,6657
 $O-C = -0,0981$ j (GCVS 1969). Et "O-C" est à comparer avec la moyenne des 18 derniers "O-C" publiés par le BBSAG (bulletins 19 à 22) et relatifs au minimum primaire : $(O-C)_{moyen} = -0,0989$ j



NC 98 La circulaire 98. de Paolo CARNEVALI a eu de nombreux échos dans le groupe. Voici en particulier le commentaire de Nicolas MAURON :

« La courbe $f(x)$ de CAR n'est pas surprenante puisqu'il a pris 226 mesures au hasard. En effet on choisit les repères justement de façon à encadrer la variable. Il faudrait aussi tenir compte de ce que certaines étoiles restent constantes très longtemps, entre 2 repères faits pour cela. A mon avis, il faut limiter l'échantillon aux étoiles vraiment variables autour d'un repère, par exemple certaines C0 (don où on pourrait connaître les courbes photovoltaïques). Néanmoins l'approche du problème est très intéressante

AI CVn le compositage des 67 mesures de CAR effectuées en Juin 1975 (cf. NC 98) sur AI CVn semble infirmer avec netteté la période de 0,172 j. La valeur de 0,172 j semble, quant à elle, beaucoup plus satisfaisante. Sur les diagrammes, les abscisses sont exprimées en jour :

