

ETOILES VARIABLES - ACTIVITE DU GROUPE EN MAI 75

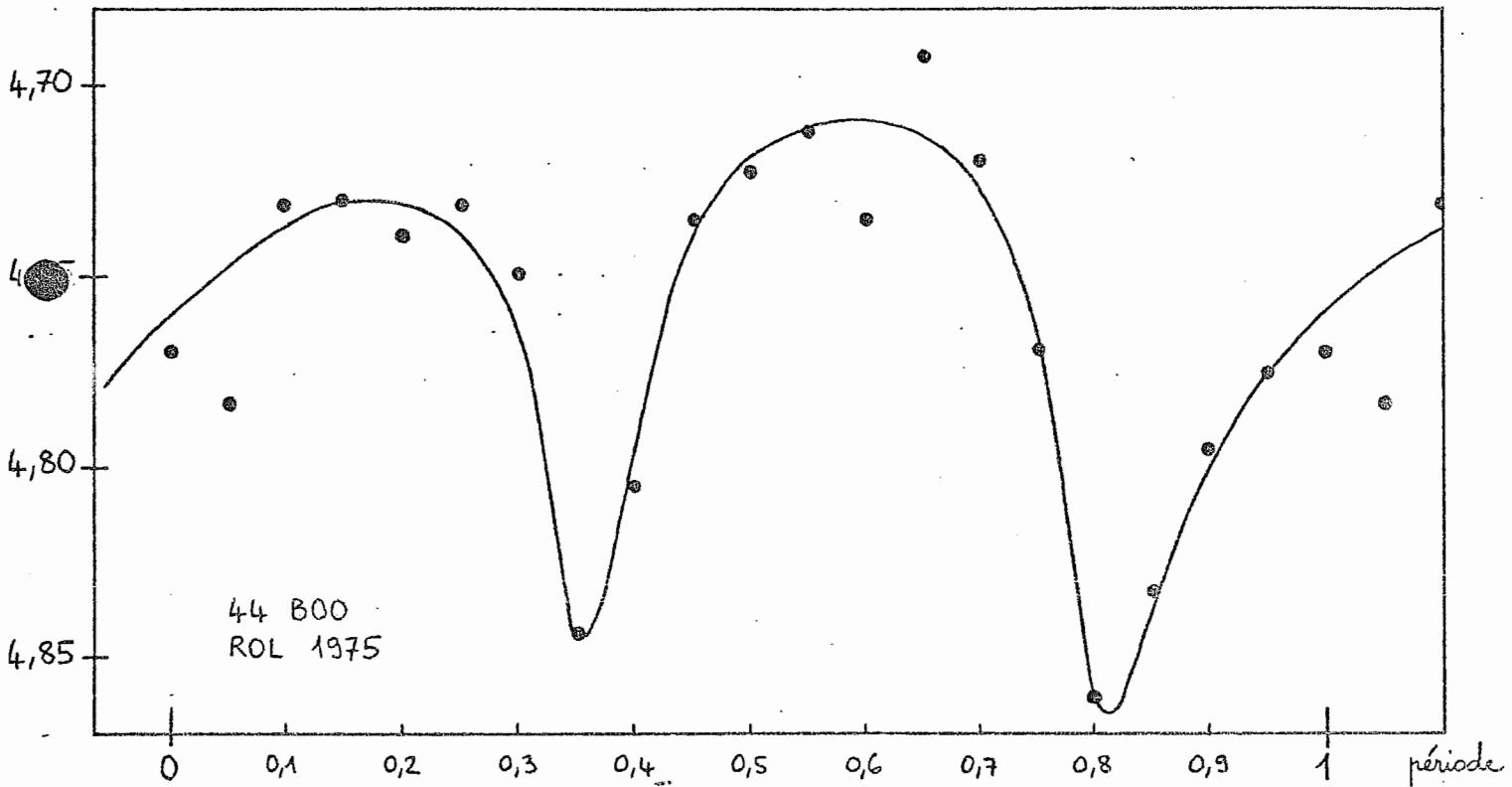
CUMUL 1975 MAI 75	Observateurs	Site	Sigle	Nombre d'étoiles observées selon leur de variation										TOTAL ETOILES		
				RV	UV	UG	SG	SR	C	R	M	S&C	durieu			
4029	ROLLAND	35/29	ROL	2	2	22	2	(3)	8	5	6	2	3	6 CAS	2	53
2622	RALINCOURT	31/44	RAL	6	BY DRASSCG	21	AEAUR	2	2	2	5	2	2	TCRB CVN	43	
1811	ROYER	71/21	ROY	6	SSCG	18	AEAUR	1	(1)	3	1	5	2	TCRB CVN	39	
1677	FIGER	75	FGR	3	SSCG	16	AEAUR	1	(2)	5	2	7	3	TCRB CVN	44	
2030	REMI'S	57	RMS	4	AD LEO	9	AEAUR	1	(3)	4	1	RR LYR	1	S CAS	23	
816	DODY	59	DBY	15	BY DRA	15	AEAUR	1	4	4	1	2	2	CVN	27	
633	BEHAGLE	59	BHG	16	BY DRA	16	AEAUR	1	4	4	1	1	2	CVN	28	
534	LE STRADE	33	LST	3	SS GEM	3	AE AUR	1	2	2	1	4	2	T CAS	11	
300	LAUDRIEC	94	Congo	8	LZ PUP	2	AD LEO	2	1	3	3	1	2	T CAS	6	
713	LETELLIER	72	Roma	4	AD LEO	8	CAR	1	RZ CEP	1	1	1	2	T CAS	20	
264	CARNEVALI	45	TLP	16	TRP	4	VRR	1	RZ CEP	3	3	2	2	CVN	8	
320	TROISPOUX	22	RIU	16	BY DRA	7	AE AUR	1	RR LYR	1	1	1	1	TCRB	17	
116	RIOU	26	CO AUR	6	Z CAM	4	FLB	2	RZ CEP	3	3	3	2	CVN	12	
255	VERROT	26	MLL	16	AD LEO	4	MLL	6	RR LYR	1	1	1	1	TCRB	12	
54	LE BORGNE	21	DAH	16	DCH	2	MAU	6	AE BOO	3	1	1	2	CVN	12	
54	MAILLER	94	MAU	4	MRN	4	MRN	1	AE 800	3	1	1	1	CH CYG	9	
365	DUMARCHI	53	CSA	13	ACHER BY DRA	3	VIA	1	RR LYR	1	1	1	1	T CRB	12	
1316	MAURON	45	SS GEM	13	MRN	6	AE AUR	1	AE AUR	1	1	1	1	CH CYG	8	
239	MAURIN	43	VIALE	17	VIA	8	BY DRA	2	AE AUR	1	1	1	1	T CRB	13	
335	SANCHEZ	42	ROMOLI	17	GUI	8	BY DRA	2	AE AUR	1	1	1	1	CH CYG	5	
522	VIALLE	41	GUIRAU DOU	94	RML	2	BY DRA	2	AE AUR	1	1	1	1	T CRB	17	
1022	38*	30	EYRAUD	94	EYR	8	BY DRA	2	AE AUR	1	1	1	1	T CRB	2	
25	22	25	WILMET	94	BNN	2	BY DRA	4	AE AUR	1	1	1	1	T CRB	3	
47	22	18	BONINSEGNA	94	WIL	2	BY DRA	7	AE AUR	1	1	1	1	T CRB	3	
22	18	18	ROUDIER	94	RDR	2	PSS	2	AE AUR	1	1	1	1	T CRB	3	
60	13	13	PASSE	62	MAR	2	VTR	2	AE AUR	1	1	1	1	T CRB	2	
17	2	11	MAROT	29	CLV	2	RCX	2	AE AUR	1	1	1	1	T CRB	2	
148	10	10	VALTIER	13	KCH	2	KCH	2	AE AUR	1	1	1	1	T CRB	2	
10	6	6	RACINO UX	17	-	-	-	-	AE AUR	1	1	1	1	T CRB	2	
371	3	3	CLOVIN	17	-	-	-	-	AE AUR	1	1	1	1	T CRB	2	
53	1	1	KUCHTO	75	-	-	-	-	AE AUR	1	1	1	1	T CRB	2	
162	6	—	Observateurs	—	—	—	—	—	—	—	—	—	—	—	—	

\* bilans mis à jour

(\*) mesures d'après photographies

23868 3721

UG Maximum de X Leo : >13,5 le 12 (MLL) 12,7 le 15 (MLL) >13,5 le 27 (MLL)  
 Maximum de SS Cyg : 8,4-8,5 le 31 (FGR) déclinante au début Juin (MRN, VTR, FGR)  
 SR G Her : Premier résultat de l'analyse des mesures 1974 par ROL : périodicité principale 57 jours  
UV Aur : les mesures 1975 sont à transmettre à Alain ROYER La Vesvre 71360 EPINAC  
**44 Boo** 44 Boo (cf. carte C16) est une double orbitale de période 254 ans, dont la composante la plus faible, comprenant 2 étoiles au contact, est la variable de type EW. La distance angulaire entre les 2 composantes de la double orbitale est maintenant - et cela depuis une quinzaine d'années - inférieure à 1". Pour les estimations visuelles, elles sont donc inseparables et 44 Boo se présente donc comme une variable brillante de faible amplitude. Si l'on s'en tient aux indications du GCVS (71) où la composante brillante est donnée de  $m_v$  5,8 et la faible, variable entre  $m_v$  6,5 et 7,10, l'ensemble doit varier de 5,34 à 5,51 (amplitude de 0,17 mag)



Voici la courbe de lumière de 44 Boo, obtenue par Raymond ROLLAND par complotage de ses 40 mesures visuelles effectuées à l'œil nu et aux jumelles en Mars-Avril 1975. Les points sont des moyennes par tranches de un vingtième de période. Voici la liste de ces moyennes :

phase	nb mesures	mag												
0	7	4,770	0,20	4	4,739	0,40	10	4,805	0,60	11	4,734	0,80	7	4,860
0,05	6	4,783	0,25	4	4,731	0,45	6	4,734	0,65	11	4,692	0,85	7	4,832
0,1	8	4,731	0,30	3	4,749	0,50	6	4,722	0,70	6	4,719	0,90	7	4,796
0,15	7	4,730	0,35	11	4,843	0,55	11	4,712	0,75	6	4,769	0,95	2	4,775

(origine arbitraire pour la phase)

les estimations ont été effectuées au moyen des repères A et C de la carte 16: A = 4,18 V C = 5,24 V (d'après catalogue USNOC). L'amplitude trouvée par ROL : 0,15 à 0,16 mag confirme bien celle du GCVS, par contre la magnitude moyenne du système est plus faible d'au moins une demi-magnitude. Ce fait est confirmé par la majorité des observateurs du groupe. Il semble donc plus logique d'admettre pour les composantes du système les magnitudes visuelles suivantes :

composante brillante : 5,1      composante faible : 5,8 à 6,4      (global 4,64 à 4,81)

AI CVN ROL tire de ses observations les enseignements suivants : 1) La période du GCVS semble erronée, trop courte. 2) Avec 5 maxima la période obtenue est de 0,172 jour.

3) L'amplitude semble varier nettement, l'amplitude observée allant de 0,08 à 0,24 mag.

Evidemment ROL recommande une mesure tous les 1/4 h pour cette très belle étoile.

P.S. ... Si moi-ci j'aurais eu la chance de faire ça ! ?