

ETOILES VARIABLES : Activité du Groupe en DECEMBRE 1975

CUMUL 1975	BILAN DEC 75	Observateurs	Site	Sigle	nombre d'étoiles observées selon le type de variation											TOTAL ETOILES	
					RV	UV	UG	SR	IGC	RCB	E	C	RR	mm	N		mod
2461	865	PORETTI	i: Mi	POI	9	AE AUR		4	4	VZ CNC	4		2			1	26
12608	761	FIGER	F 75	FGR	12	4	SUTAU	6	7	5	3					2	48
2290	620	Mlle LEYDON	F 05	LYN	8			2	4	RR LYR	12		2			2	34
736*	550	GASPANI	i: Bg	GAS	8	AE AUR		2	3		5						6
1164*	420	RALINCOURT	F 44	RAL	11	AE AUR	2	4	4	RR LYR	4						38
4446*	356	CARNEVALI	i: Roma	CAR	19	3	p CAS	6	2	2	4					1	20
2191	326	PEZZOLI	CH Ti	RPZ	7	7	p CAS	5	6	5	3					2	38
3285	266	DOBY	F 59	DBY	10	3	p CAS	2	4	2	4					1	27
3278	251	BEHAGLE	F 59	BHG	6	2			3	3	5					1	17
2970	219	GUIRAUDOU	F 91	GUI	20	2			8	8	2						39
7772	181	ROYER	F 71	ROY	27	11	p CAS	2	4	2	6					2	56
2311	179	SPOSETTI	CH Ti	SPO	19	2			6	6	4						28
2994	156	TROISPOUX	F 45	TRP	13	2			7	7	4						23
998	151	CLOVIN	B: Marcinelle	CLV	15	2			1	1	4						18
6148	119	LE BORGNE	F 29	FLB	5	2			2	2	3						22
1388	112	VIALLE	F 17	VIA	8	2			1	1	4						22
152	73	RIVIERE	F 59	RVR	5	AE AUR		6	2		4						15
1103	56	MAILLER	F 21	MLL	5				2		2						4
1291	36	LESTRADE	F 33	LST	5	X PER	XX CAM		4	4	2						5
983	34	BONINSEGNA	B: Marcinelle	BNN	4	AE AUR			2	2	5						13
922	28	MAROT	F 29	MAR	6	2			2	2	2						5
550	25	RIOU	F 22	RIU	4	2			2	2	5						11
22	22	MISSON	F 75	MIS	6				2	2	2						4
121	17	BOURGEOIS	B: Montignies	BGS	4				2	2	2						14
8	8	BOULARAND	F 38	BLR	5				2	2	2						14
423	7	WILMET	B: Chapelle	WIL	3				2	2	1						5
439	5	PASSE	F 62	PSS	3	AE AUR			1	1	1						7
425	5	DUMARCHI	F 94	DCH	3	AE AUR			1	1	1						5
31150	0	ROLLAND	F 35	ROL	3	AE AUR			1	1	1						5
34712	-	54 observateurs	-	--	3				1	1	1						5

* bilans mis à jour "mm" étoiles du programme aCV, βC, J, Sct...

149 341 5848

UG SS AUR éruption vers la mi-Décembre : >12.5 le 10 11.6 le 13 12.0 le 14 >12.5 le 19 et >13.2 le 24 (FGR) SS CYG éruption vers le 20 : >10.4 le 19 (MIS) 8.4 le 21 (MLL) 3.4 le 24 (MIS).
SU TAU demeure à proximité du maximum : 11.0 le 10 10.9 le 13 10.5 le 19 10.8 le 24 (FGR)

SR RY DRA La courbe ci-dessous (figure 1) a été obtenue par G. CAMARLINGHI à partir des 989 mesures effectuées par 60 observateurs au cours des 3 mois de la campagne franco-italienne de l'été 1974. Il s'agit de la courbe issue de la 1^{ère} itération. (La courbe en pointillés rappelle l'itération 0 : moyennes brutes)

TV PSC Le GCVS (1969) donnait l'éphéméride suivante : Max = JJ... 31 387 + 49.1 E. Cette éphéméride vient d'être supprimée dans le 2^e suppl^t du GCVS (1974) avec l'explication suivante : « Cycles with the duration 49^d are replaced by the cycles with the duration 70-85^d ». Par ailleurs le type SR est confirmé (sous-classe non précisée) mais l'intervalle de variation est porté à 0.77 mag en V : mag. 4.65 à 5.42.

P. CARNEVALI note toutefois que ses propres observations (au nombre de 90 entre le 14 SEP 75 et le 8 JAN 76) s'accordent assez bien avec l'éphéméride précitée. Les points de la figure 2 représentent les moyennes par tranches de 10 jours décalées de 5 en 5 jours. Les repères utilisés sont ceux de la carte GEOS C06 : A=4.9 et B=5.5. Les magnitudes ont été calculées selon la méthode décrite par CAR en NC 98 (magnitudes « m' »). On remarque que les minima (JJ... 42 702 et JJ... 42 753) sont séparés d'une cinquantaine de jours. Le maximum observé se place au JJ... 42 724 (O-C = -5 j). Il est en outre plausible de placer 2 autres maxima vers JJ... 42 672 et 42 782 avec des O-C respectifs : -8 j et +4 j. Enfin l'amplitude globale des variations observées est remarquablement faible : 0.1 mag seulement.

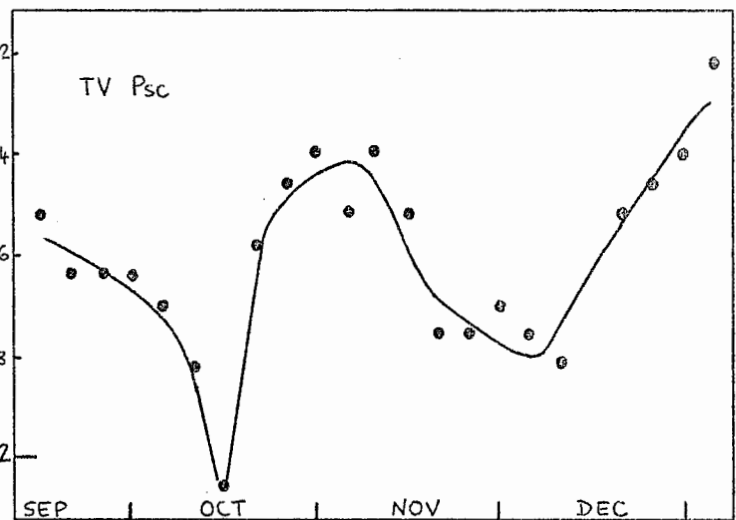
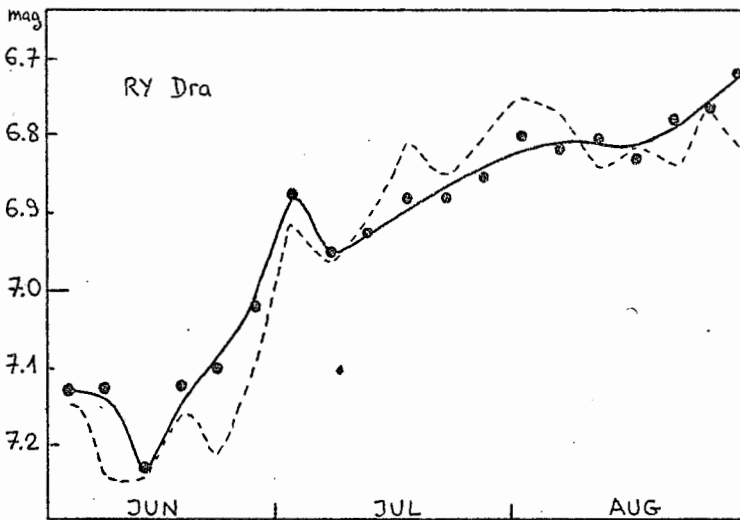


Fig 1 - Campagne Franco-Italienne : RY Dra en 1974

Fig 2 - Observations CAR de TV Psc en 1975

L TX PSC P. BARUFFETTI fait la communication suivante sur les variations de couleur qu'il pense avoir mises en évidence sur cette étoile : « Finora io ho fatto circa 150 stime di questa variabile, e mi ha sempre colpito il suo caratteristico color rosso-arancio [rouge-oranger] perché mi creava alcuni problemi nel confrontarla con λ Psc e B. Nei giorni 5, 6, 7 dicembre però la variabile ha presentato una sensibile variazione di colore : il 5 era molto giallastro [jaunâtre], il 6 era del suo normale colore, il 7 era invece sensibilmente più rossa del solito [plus rouge que la normale] ; contemporaneamente la variabile è calata in luminosità [a baissé d'éclat] di circa 0.15 mag. »

γ CAS Dans la circulaire IAUC 2900 du 13 JAN 76, J.G. Jernigan du M.I.T. annonce la découverte, grâce au satellite SAS-3, d'une émission de rayons X centrée sur γ Cas à 10" près (le rayon du cercle d'erreur est de 1.0'). La source, appelée MX 0053+60, est variable, parce que les recherches systématiques précédentes n'avaient pas permis de la détecter. Le flux ayan été mesuré entre le 30.04 DEC 75 et le 01.21 JAN 76, les chercheurs du M.I.T. demandent quel a été le comportement optique de γ Cas pendant ce laps de temps.

les 22 mesures effectuées par notre groupe en DEC sont les suivantes : [A= α Cas B= β Cas C= δ Cas]

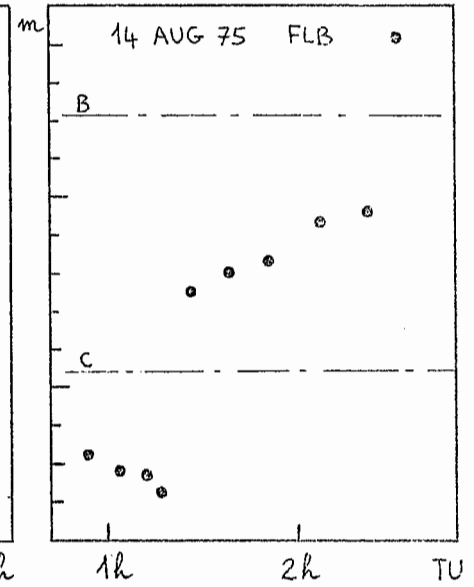
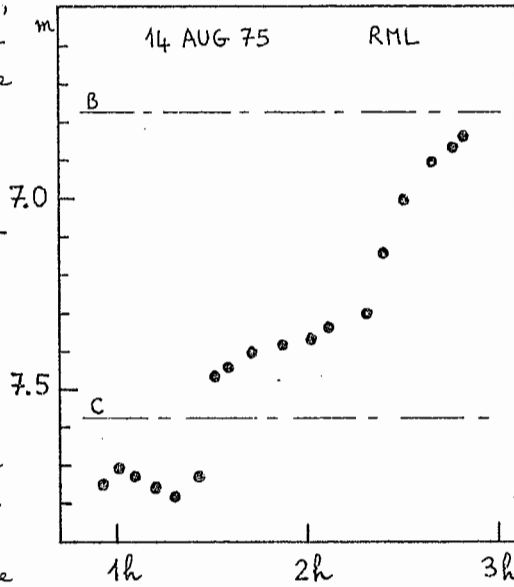
02.78 A 1.5V3 C SPO	05.78 A 3 V3.5C SPO	14.76 B 2.5V5 C BHG	27.75 B 0 V RPZ
03.83 B 2.5V5.8C BHG	06.73 B 0.5V2 C RPZ	15.78 B 3 V6 C BHG	28.75 B 0 V RPZ
03.84 B 3.5V4.5C BHG	07.75 B 1 V3 C RPZ	15.83 B 4 V6 C BHG	29.77 B 1 V 3 C RPZ
04.76 B 0 V RPZ	08.75 B 0.5V2 C RPZ	17.73 B 4 V 4.5C BHG	31.77 B 0.5V 3 C RPZ
04.77 A 2.5V3.5C SPO	13.76 B 4 V6 C BHG	20.81 B 1 V 3 C RPZ	
05.75 B 0 V RPZ	13.82 B 3.5V5 C BHG	24.74 B 1.5V5 C BHG	

E AZ CAS 94 mesures et 7 observateurs seulement en DEC: FGR 62 MLL 11 RAL 11 MAR et ROY 3
FLB et VIA 2 ! Un sérieux effort est à entreprendre en FEV 76.

RZ CAS Grâce à sa variation rapide, sa grande amplitude et sa séquence de comparaison idéale, RZCAS constitue un remarquable banc d'essai pour tester l'intensité de l'effet Carnevali chez les observateurs visuels.

Les 2 courbes, obtenues par RML et FLB au cours de l'éclipse de la nuit des 13-14 Août, en apportent la confirmation. Contrairement à ce que la corrélation entre les 2 séries pourrait laisser supposer, la remontée d'éclat a été parfaitement régulière.

Dans le cas de FLB il y a "effet Carnevali simple", l'observateur refusant simplement de noter l'égalité entre la variable et son repère. Par contre RML refuse également de noter l'égalité $b=c$ dans une comparaison du type B.b-Vc C.



Lorsque l'effet Carnevali atteint une telle intensité, le calcul des magnitudes m' devient une nécessité. (voir NC 98 et le § TV Psc de la présente circulaire). Ne pas effectuer ce calcul revient à accepter la multiplication par 2 ou 3 de son écart-type ! Notons enfin que l'effet Carnevali est probablement la meilleure explication de "l'affinité" entre séries visuelles pour les variables de faible amplitude.

CT TAU Selon le GCVS (1971), CT Tau est une EW variant de 10.34 à 11.12 V avec des minima I et II sensiblement égaux. 3 fois la demi-période égaient à peu près un jour : 1440.348 mn. La courbe ci-contre est un compositage des 42 mesures FGR effectuées les 14, 24 DEC 75 et 03 JAN 76 au voisinage du minimum secondaire.

Par ailleurs les 4 minima observés ont été réduits individuellement par la méthode numérique (ajustement d'un V par la méthode des moindres carrés):

date Géocentrique	JJ héliocentrique	E	O-C
13 DEC 21h06.2	42760.3849	12672	+ .0306
14 DEC 20h38.0	42761.3654	12673.5	+ .0108
24 DEC 21h00.6	42771.3810	12688.5	+ .0240
03 JAN 21h06.2	42781.3848	12703.5	+ .0254
[Synthèse	42771.3797	12688.5	+ .0227] 11.0

les O-C font référence à l'Ephéméride du GCVS:

$$\text{Min I} = \text{JJ} \dots 34310.315 + .6668276 E$$

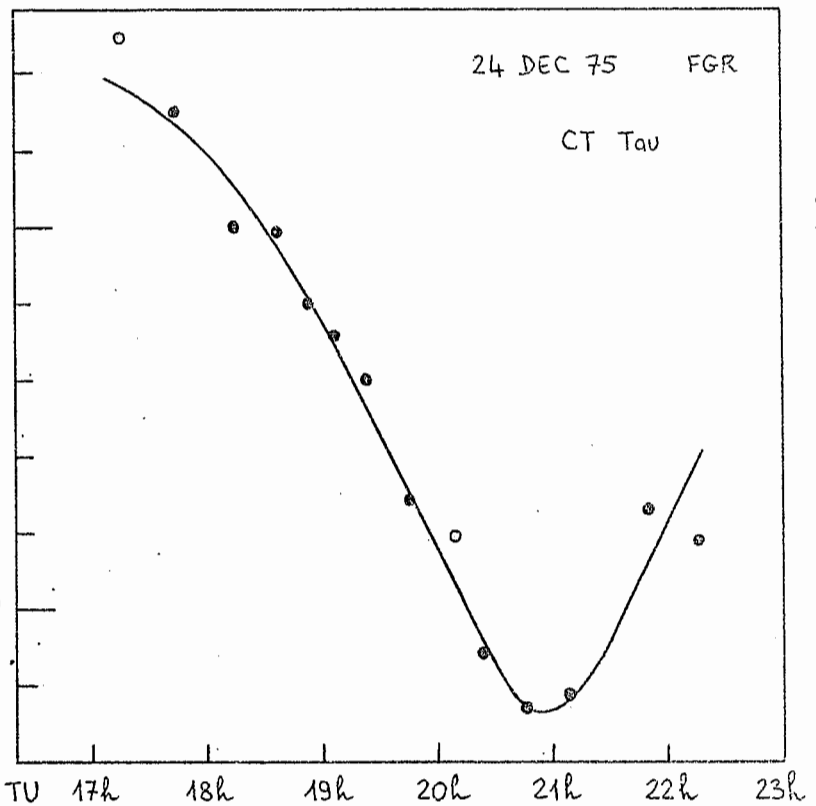
L'O-C moyen, tiré des observations FGR, est:

$$+ .0227 \pm .0084 \quad \text{Cette valeur est à}$$

rapprocher de l'O-C moyen calculé à partir des

$$22 \text{ déterminations publiées dans les BBSAG (n°s 19-20-21): } O-C = + .0228 \pm .0033 \quad [\text{pour JJ } 42439.2997]$$

$$\text{La valeur de la période, calculée entre JJ } 42439 \text{ et JJ } 42771, \text{ ressort à: } .6668273 \pm .0000181$$



Susp Psc (voir carte et références en NC 63). CAR a effectué 79 mesures de susp Psc au cours de 14 nuits en OCT et NOV 75. Les observations montrent une constance d'éclat parfaite: l'étoile est toujours notée entre les repères A et C, les comparaisons extrêmes étant: A 7 V 2 C et A 6 V 0.5 C. La comparaison moyenne est A 7.7 V 1.4 C. Le degré CAR vaut 0.11 mag si l'écart AC égale 1.0 mag. L'écart-type des 79 mesures est: 0.026 mag. Notons par ailleurs que toutes les mesures effectuées sur cette étoile par les autres observateurs du groupe (FGR notamment) ont jusqu'à présent abouti au même résultat négatif.

Edition et année (GCVS)	n°	Ephéméride	remarques
2 ^e 1958	I	$\equiv 33\,095.944 + 3.845\,664 E$	citée par Schneider (1969)
3 ^e 1969	II	$\equiv 21\,278.503 + 3.845\,507 E$	« valable avant JJ 29000 (avril 1938) »
	III	$\equiv 33\,095.911 + 3.845\,678 E$	« " après " »
3 ^e (2 ^e suppl ^t) 1974	IV	$\equiv 36\,237.609 + 3.845\,507 E$	

Il est permis de penser, avec JLX, que la période de SU Cyg pourrait bien n'avoir pas varié depuis 1917 (JJ 21279).

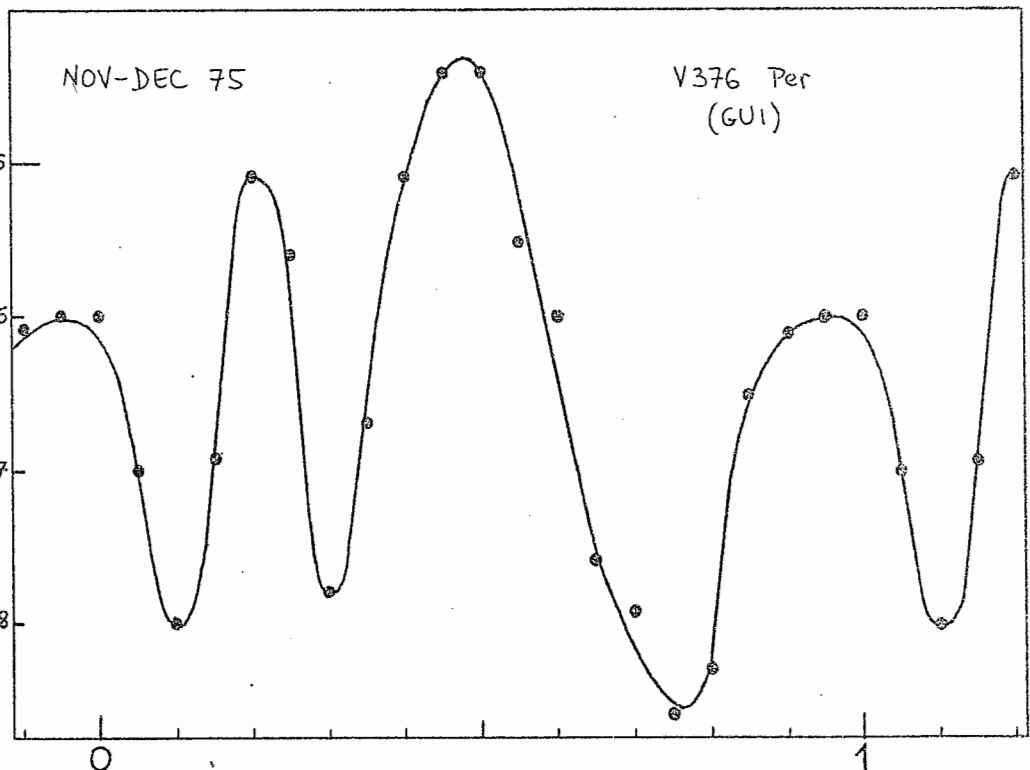
KP Per JLX signale que le repère D de V376 Per (carte C33) est en fait une β Cephei d'amplitude non négligeable. Le GCVS (1974) donne les renseignements suivants sur KP Per : BC 6.37 à 6.47 V spectre B2 IV (M-m)/p = .50 Max = JJ... 38671.996 + .201753 E « la forme de la courbe de lumière et la période varient. les O-C peuvent atteindre : $\pm 0^m.21$. L'amplitude des variations d'éclat change avec la période 10^d.85 »

les observateurs de V376 Per peuvent suivre également KP Per. la nouvelle séquence est A, B, C, E. le repère E (à ajouter sur la carte C33) est l'étoile située à 1° W de D, c'est-à-dire en direction de B.

Notons toutefois que le repère D était rarement utilisé pour mesurer V376. En particulier le compositage de POI (NC118) n'utilisait que des comparaisons au moyen de B et C. Celui de GUI, publié ci-dessous, également.

V376 Per Compositage effectué par GUI à partir de ses 124 mesures de NOV-DEC 75 (Période 0.091j - Base JJ...42741.3333 - Géocentr.)

φ	nb	mag	φ	nb	mag
0.0	13	5.960	0.5	10	5.944
0.05	11	5.970	0.55	13	5.955
0.1	11	5.980	0.6	14	5.960
0.15	11	5.963	0.65	13	5.976
0.2	14	5.951	0.7	10	5.979
0.25	14	5.960	0.75	11	5.986
0.3	10	5.978	0.8	15	5.983
0.35	10	5.967	0.85	17	5.965
0.4	12	5.951	0.9	14	5.961
0.45	11	5.944	0.95	14	5.960



les moyennes sont effectuées sur des tranches de 0.1 période, décalées de 0.05 en 0.05 période. L'allure de la courbe de lumière obtenue rappelle assez bien la courbe de POI, publiée en NC118.

Le 14 JAN 76, entre 19h40 et 21h40,

GUI a effectué 52 observations supplémentaires de V376 Per. Ces mesures, effectuées indépendamment du compositage, montrent clairement la même succession de bosses ! En effet les maxima ont été notés à 19h53 (maxi plat $\varphi = .39$), 21h00 (maxi plat $\varphi = .90$) et 21h37 (maxi bref $\varphi = .18$) et les minima à 20h26 (mini plat $\varphi = .64$) et à 21h24 (mini très bref $\varphi = .08$)

Nouvelles Brèves SIGMA Voici le résumé en français du supplément à la présente circulaire (NC120 A p. 6 à 9) réservé aux observateurs italiens : "la NC120 A est la première circulaire de la fédération européenne formée par l'union des observateurs de l'ex-GIRVT, du groupe français GEOS, du groupe belge APEX et des variabilityistes suisses de la Société Astronomique du Tessin. Cette fédération a pris le nom de SIGMA."

Bilan italien 1975 22 observateurs et 23 008 mesures. Outre RML, CAR, BFF et POI: Fulle (GE) 1720, Gastani (LU) 1010, Pacifico (MS) 782, Cavagna (MI) 679, Briolini (MS) 543, Lucentini (MC) 458, Pezzarossa (LU) 275, Siliprandi (MI) 261, Colombo (PI) 160, Scarsella (LE) 138, Zaccaria (PI) 132, Penna (AT) 130, Campagnola (AN) 100, Mannella (MS) 90, Giraudi (MI) 73, Travaglino (PA) 67, Montagna (PA) 57, Galdieri (Roma) 46. Ces résultats portent le bilan 1975 de SIGMA à plus de 156 000 mesures.

Stakhanovisme 14 observateurs ont dépassé les 3000 mesures en 1975. Ce sont : ROL 31150 (record du monde), FGR 12 608, RAL 11164, DCH 9 425, ROY 7 772, RMS 7 245, FLB 6 148, RML 5 170, MAU 4 590, CAR 4 446, BFF 4 210, MRN 3 385, DBY 3 285 et BHG 3 278. Au classement général incluant 1975, ROL mène avec 36 127 devant : FGR 28 919, RAL 14 238, RMS 14 207 et DCH 10 388.

NC 120 A p. 6/9 Massa 25 Gennaio 1976
pag 6

Cari amici ,

è questa la prima circolare comune della nuova federazione europea di variabilisti , formatasi con l'unione degli osservatori dell'exGirvt del gruppo francese GEOS , e di alcuni svizzeri e belgi , federazione che ha assunto il nome di "SIGMA" . Le circolari , come avrete certo notato , vengono spedite dalla Francia , dato che , con i nuovi aumenti postali , il piccolo vantaggio economico che si ricavava attraverso la spedizione per un intermediario italiano (all'incirca 1000 Lit. per spedizione) non valeva la perdita di una settimana .

Eccoci dunque (finalmente!) alla prima circolare di questa nuova attività del Gruppo : a voi ogni giudizio . Prima però di ogni altra cosa vorremo , con sincerità , puntualizzare alcuni particolari della scorsa "lettera aperta"rispondendo così alle lettere di alcune associazioni o amici .

Si sappia dunque che la pessima (lo riconosciamo) lettera aperta nacque nel tentativo , evidentemente fallito , di salvare "capra e cavoli"; ci spieghiamo meglio : dopo aver letto la circolare dei Bergamaschi , che , in effetti , certo involontariamente , non era adatta allo scopo (chiarire la sostanza del nostro contrasto con l'UAL) , ci si rese conto che i Lucchesi non avrebbero certo fatto passare sotto silenzio alcune accuse generiche che , essendo del resto non circostanziate , ben si prestavano a facili controcircolari in cui , valendosi della propria esperienza "notarile" , fosse possibile smontare le accuse e nel frattempo fare la figura degli onesti e corretti gentiluomi (con quali effetti sulla possibilità , da parte di un normale osservatore , di capire come stessero veramente le cose lo lasciamo immaginare a voi) . La nostra lettera , calcando esageratamente le mani sul CAB (e qui ci scusiamo , dopo averlo già fatto privatamente , pubblicamente col CAB per le affermazioni non certo "civili" , ma i dati di fatto sono reali ed una "strigliatina" che invitasse ad una attività un pò più efficace il CAB la meritava) , doveva prevenire questa circolare dell'UAL : fù quindi preparata in fretta , ma non tanto da poter giungere a Lucca in tempo per svolgere la sua "missione" di "calmante" . Nei fatti poi le nostre paure si sono rivelate esagerate , la prevista circolare UAL non è andata al di là di un vago tono di commiserazione (e delle rituali accuse di "autoritarismo" e di "criptofascismo") mantenendosi su di un piano sufficientemente corretto , per quanto non troppo sincero .

Non vogliamo rivangare il passato (non certo per paura della "verità") e nemmeno ci è consono il metodo delle "spiegazioni private" (che fa fare la bella figura di "non polemici" e lascia liberi di raccontare quel che si vuole senza controllo alcuno); vorremmo solo ci credeste se qui affermiamo di aver fatto tutto , dal gennaio 75 ad ora , avendo di mira l'esclusivo interesse del Gruppo (chissà però quanto questa affermazione possa servire dato che farla è facile , ed anche altri saranno disposti a farla) .

Così , fra tutte le polemiche , il Gruppo ha perso un discreto numero di osservatori ; speriamo che leggendo , per "interposta mano" , queste nostre righe riacquistino fiducia per collaborare con noi . Chiudiamo l'inciso ricordando che 6 pagine di fatti (non commenti) li possediamo anche noi (ed avrebbero certo "tagliato la testa al toro" UAL se i bergamaschi li avessero pubblicati) : non sarà quindi per mancanza di argomenti se , qualunque cosa venga detta o fatta , non rientreremo più in polemica , lasciando che i fatti futuri parlino per noi .

¶ Riportiamo , nella solita maniera schematica , nelle pagine seguenti , le notizie "in sospenso" dall'ultima comunicazione e altri avvisi .

L'elenco delle stelle in programma è riportato nella circolare **WW** ; come si vede il numero di stelle è elevato e sarebbe impossibile inviare le carte in una sola spedizione . Si inviano perciò con questa circolare le carte delle variabili visuali e binoculari visibili in questo periodo ; nelle successive circolari si completerà progressivamente la dotazione di carte .

N.B. Di alcune stelle , già presenti nel programma del GIRVT , vengono fornite nuove cartine (X Per , RZ Ari etc..) ; si prega di osservarle secondo queste nuove carte , e di specificare , al momento dell'invio dei dati , le carte secondo cui si è osservato . Per gli amici che dispongono anche (o solo) di telescopi , sarà possibile richiedere cartine di variabili telescopiche in programma , a partire dai primi di febbraio , presso l'indirizzo di Marco Briolini , Via Puccini 5 - 54100 Massa . Le carte verranno inviate gratis , ma solo se saranno allegati i francobolli per la spedizione) .

Si prega di non farsi assalire da una "cartomania da collezione" , ma di scegliere stelle fattibili coi propri strumenti , che interessino , che siano visibili (è inutile cioè chiedere adesso carte di variabili nello Sco o nel Sgr !) , preoccupandosi anche del fatto che certe stelle (es. le RR) sono molto "esigenti" sia come tempo di osservazione (impossibile seguirne più di tre nella stessa sera) che come tempo di riduzione (come ripetuto nel seguente paragrafo ogni osservatore dovrà ridursi i propri dati delle RR , E , Cefeidi e variabili a corto periodo in genere : calcolare cioè , per proprio conto , l'istante del massimo o minimo quale risulta dalle sue osservazioni) .

INVIO DATI . Nell'intento , che crediamo vi troverà consenzienti , di permettere ad ogni osservatore di partecipare attivamente , e non come semplice "strumento ottico" , allo studio delle variabili da lui osservate per una migliore acquisizione della "teoria" della variabilità e (particolare non trascurabile) per uno snellimento del lavoro di riduzione dei vari incaricati , si è pensato ad una sostanziale modifica delle modalità di invio dati .

A parte "variabili lente" (quali possiamo definire le I , SR , R CrB , U Gem e Z Cam) che saranno trattate con calcolatori essendo la riduzione manuale un'utopia , per tutte le altre l'osservatore non invierà più (tranne che tale richiesta sia fatta per circolare) le sue stime , ma i risultati delle stime stesse (istante del massimo per le RR , del minimo per le Eclisse , curva di luce di "flares" per le UV Cet etc.) , secondo una scadenza bimensile (fine febbraio , fine aprile etc.) . Per tutte le variabili le stime dovranno , per quanto possibile , riportare valori di M_V Dedotta corretti alla Sequenza Personale dell'osservatore .

N.B. Il metodo per la determinazione dei massimi o minimi e formule per il calcolo della Sequenza Personale per più di 4 stelle , saranno inviati con la prossima circolare . I dati delle "variabili lente" verranno inviati alla fine del periodo di visibilità della stella (nel caso di circumpolari alla fine di ogni anno) . Tutti i dati di cui si è detto finora , salvo indirizzi diversi annunciati per circolare nei casi di programmi speciali , devono essere inviati ancora a Giuliano Pacifico , Via Teani 6 , 54100 Massa .

PUBBLICAZIONI . Alcuni amici iscritti all'UAI ci han chiesto dove verranno pubblicati i risultati e vogliamo qui brevemente rispondere . A parte le nostre circolari , saremo ben felici dell'ospitalità di l' "Astronomia" (periodico UAI) per gli articoli di maggior livello e contenuto ; per essere più precisi sull'argomento occorrerà però attendere la definizione dei nostri rapporti con l'UAI stessa (vedi più avanti) . Ricordiam poi l'esistenza di una pubblicazione quadrimestrale degli amici francesi , che non si limita solo alle variabili ma affronta altri campi dell'astronomia , con articoli di buon livello e che è possibile ricevere anche da noi .

COMMISSIONE UAI . L'esiguità del tempo trascorso dall'ultima lettera aper-
~~ta~~ ta del GAM , non ci permette di essere più precisi di al-
lora . Ci sono giunti vari pareri favorevoli da parte di membri del Consi-
glio direttivo dell'UAI , ma si dovrà attendere l'approvazione ufficiale
della proposta di strutturazione da parte del C.D. stesso .

INDIRIZZI E "RESPONSABILI" . Chiariamo innanzitutto un pericoloso equi-
voco : il termine "responsabili" si riferi-
sce alla conduzione del Gruppo come è tuttora strutturato e non alla respon-
sabilità della conduzione della commissione UAI(per cui si sceglieranno ,
probabilmente ,alcuni altri "responsabili"). Purtroppo , per colpa nostra ,
è successo uno spiacevole incidente con l'amico (crediamo di poterlo chiama-
re ancora così) Conrad Böhm . Nella fretta "caotica" di rispondere a Ber-
gamo (la circolare ci è pervenuta il 20 dicembre) anticipando Lucca (circo-
lare del 27 ma scritta il 24) nella necessità di avere un terzo nominati-
vo per il Gruppo (resosi improponibile all'ultimo momento quello del CAB),
ci trovammo a dover decidere sui due piedi questo "terzo uomo"; avendo com-
pleta fiducia nelle capacità e serietà del Böhm si pensò a lui , ma ci ten-
demmo conto di come fosse impossibile mantenere l'intento di anticipo sull'
UAL se si fosse attesa una sua risposta . "Sperando in Dio" si mise quindi
il nome del Bohm , vista anche la sua analoga offerta (di cui fino alla
lettura della circolare da Bergamo nulla sapevamo) fatta all'AIV .

Purtroppo fra feste e fretta ci dimenticammo di scrivergli comunque , an-
che dopo il "fatto compiuto" , per cui il Böhm ,giustamente ,sentendosi
trattato come uno strumento si è risentito .

Conrad si è quindi dimesso da ogni incarico ed ha scisso le sue responsa-
bilità da noi ; noi gli chiediamo quì pubblicamente scusa , pregandolo , al-
la luce anche delle più esaurienti spiegazioni che privatamente gli abbiamo
inviato , di recedere dalle sue decisioni nate per un giusto motivo che ,
crediamo , possa dirsi però ora chiarito . Per il momento , non avendo avu-
to ancora il tempo materiale per ricevere la sua risposta,non possiamo pro-
nunciarci sul suo incarico e vi preghiamo di rispettare le sue (& speriamo
temporanee) dimissioni .

Raccogliamo ora , per finire , gli indirizzi :

Pietro Baruffetti - Via Godola 52^a - 54100 MASSA (bilancio mensile delle
osservazioni ; parte italiana delle circolari)
Marco Briolini - Via Puccini 5 - 54100 MASSA (Cartine)
Alain Figer - 22 rue Esquirol - 75013 PARIS (France) Tel:(1)587 3793
(coordinatore della federazione europea SIGMA)
Giuliano Pacifico - Via Teani 6 - 54100 MASSA (Raccolta Dati)
Claudio Romoli - Via Gavinana 10^a - 55011 ALTOPASCIO (Lu)
(corrispondenza scientifica e coordinamento riduzione)

AVVISI BREVI .

a) La presente circolare è inviata anche ad alcuni amici che ,pur non
essendosi iscritti finora ,abbiamo fiducia vogliano farlo , alla luce anche
di questo primo esempio pratico di come sarà l'attività del Gruppo .

b) Ricordiamo l'importanza del bilancio mensile delle osservazioni effet-
tuate per la preordinazione del lavoro di riduzione e preghiamo nuovamente
ogni osservatore di inviare a fine mese , stella per stella , il numero di
osservazioni effettuate . Per l'indirizzo vedi sopra .

c) Ricordiamo che , dati anche gli aumenti postali , non si potrà ris-
pondere a lettere non recanti il francobollo per la risposta .

d) Chi fosse interessato all'acquisto dell'Atlante del Becvar (con da-
ti) e di "outer space photography" per Lit. 9000 trattabili (Pubblicazioni
come ~~nuove~~ nuove)scriva a Gian Luca Casoni, Via Pascoli 124 , 47037 RIMINI .

ETOILES DU PROGRAMME

(extrait de la NC 86)

La liste de la NC 86 doit être revue prochainement (mise à jour annuelle). En voici toutefois un substantiel extrait, à titre provisoire.

Etoile	Type	Variation	Période en jours	Spectre	Etoile	Type	Variation	Période en jours	Spectre
RZ Ari	SRb	5.62 6.01 V	30	M6	T Cep	M	5.4 11.0 v	387.79	M5-9
UU Aur	SRb	5.1 6.8 v	235:	N3	R Leo	M	4.4 11.3 v	312.55	M6-9
W Boo	Lb?	4.7 5.4 v		M3					
μ Cep	SRc	3.6 5.1 v		M2	GP And	RRs	10.4 11.0 p	0.0787..	A3
X Cnc	SRb	5.9 7.5 v	170±	N3	CY Aqr	RRs	10.47 11.15 V	0.0610..	A2-7
RS Cnc	SRc?	5.4 6.9 v	120	M6e	AE Boo	RR	9.2 10.0 p	0.3149..	F2
FS Com	SRb	5.5 6.1 v	58:	M5	RZ Cep	RR	9.06 9.74 V	0.3086..	A0-9
Y CVn	SRb	5.0 6.6 v	158.0	N3	VZ Cnc	RRs	7.18 7.91 V	0.1784..	A7F2
TU CVn	SRb?	5.8 6.4 v	50±	M6	RR Gem	RRab	10.69 11.86 V	0.3973..	A9F6
T Cyg	Lb?	5.0 5.5 v		K3	DY Her	RRs	10.15 10.64 V	0.1486..	A7F4
V449 Cyg	Lb	6.5 8.0 v		M4-M4	SZ Lyn	RRs	9.12 9.64 V	0.1205..	A8
U Del	Lb	6.2 7.5 v		M5	AE UMa	RRs	11.1 11.9 p	0.0860..	A9
EU Del	SRb	5.84 6.9 v	59.5	M6					
RY Dra	SRb	6.5 8.0 v	172.5:	C3,4	EG And	ZAnd?	7.4 7.61 v	40.5	gM2e
AT Dra	Lb	5.4 6.1 v		M4	AI CVn	δ Sct	5.97 6.15 V	0.139	F3
TV Gem	SRc	6.5 7.3 v	182	M1	V264 Cyg	α CV	6.48 6.67 V	2.17	A0p
WY Gem	Lc	7.2 7.8 v		M2e+B2	DD Lac	β C	4.9 5.10 p	0.1931..	B2
BU Gem	Lc?	5.74 7.5 V		M1	UZ Psc	α CV	6.43 6.65 V	4.1327	A2p
IS Gem	SRd	5.6 6.3 v	47±	gK4	δ Sct	δ Sct	4.63 4.81 V	0.1938	F3
η Gem	SRb(E)	3.27 3.9 v	232.9	M3					
X Her	SRb	6.3 7.4 v	95.0	M6	DZ And	RCB	10.29 >14.0 V		R
OP Her	Lb	6.0 6.6 v		M5	XX Cam	RCB	7.3 9.7 v		G1
α Her	SRc	3.0 4.0 v		M5	ρ Cas	RCB?	4.1 6.2 v		F8K5
30 Her	SRb	4.6 6.0 v	70±	M6	R CrB	RCB	5.8 14.8 v		Fp
R Lyr	SRb	3.88 5.0 V	46.0	M5	SU Tau	RCB	9.3 16.0 v		G0ep
XY Lyr	Lc	6.1 6.6 v		M4-5					
W Ori	SRb	5.9 7.7 v	212	N5	RX And	ZC	10.3 13.6 v (14.1)		Pec
α Ori	SRc	0.40 1.3 V	2335	M2	SS Aur	UG	10.5 15.0 v (55.8)		Pec
TV Psc	SR	4.65 5.42 V	49.1	M3	Z Cam	ZC	10.2 14.5 v (22)		Pec
TX Psc	Lb	5.3 6.1 v		N0	T CrB	Nr	2.0 10.8 v (29000)		B+M3
RY UMa	SRa	7.0 8.0 v	311.2	M2-3	SS Cyg	UG	8.2 12.4 v (50.1)		A1dGef
					U Gem	UG(E)	8.2 14.9 v (103.0)		SdBet
AB Aur	Ina	7.2 8.4 p		B9e	RU Peg	UG	9.0 13.1 v (67.8)		dB-G8
AE Aur	Ina	5.4 6.1 v		O9	SU UMa	UG	11.0 14.49 V (17.8)		Pec
γ Cas	γ C	1.6 3.0 v		B0.5pe					
X Per	γ C	6.07 6.40 V		O9.5pe	susp Psc		9. v		G
V361 Per	Ia?	9.8 10.4 p		B1.5	RR Lyr	RRab	7.06 8.12 V	0.5668..	A8F7

Nota: • les renseignements sont tirés de la 3^e édition du GCVS (1969) et de ses 2 premiers suppléments (1971 et 1974)

• Cette liste ne comprend pas les Céphéïdes, les Algolides, les UV Ceti, les RV Tauri