

ACTIVITE DU GROUPE EN DECEMBRE 1982A) BILAN DES MESURES :

Nb. MESURES		OBSERVATEUR	SITE	SIGLE	Nb. NUITS		- Programmes GEOS -			
1982	DEC				82	DEC	"RC" MES. /ET.	"P" MES. /ET.	"r" MES. /ET.	"To" MES. /ET.
3263	1317	NEZRY	F - 3I	NZY	30	II	353 / 9	651 / 12	161 / 10	152 / 7
7039	559	FERRAND	F - 78	FND	III	8	204 / 10	96 / 12	255 / 16	4 / 1
3125	415	RIVAS	E - V	RVS	47	9	212 / 5	44 / 1	53 / 7	106 / 2
2949	392	DUMONT	F-75/CH	DMT	125	10	101 / 9	18 / 2	42 / 12	231 / 19
3776	378	KUCHTO	F - 78	KCH	89	7	38 / 3	14 / 3	109 / 17	217 / 22
6662	339	MAMMOLITI	I - RC	MAM	100	5	121 / 3	9 / 1	129 / 19	80 / 6
8052	309	FIGER	F - 75	FGR	103	9	207 / 12	70 / 10	24 / 6	8 / 2
4960	229	DUMARCHI	F - 77	DCH	110	4	83 / 10	12 / 2	134 / 20	
1867	158	BARUFFETTI	I - MS	BFF	199	19	34 / 5	41 / 8	50 / 12	33 / 5
935	124	SPUNTONI	I - SP	SPT	44	5	3 / 1	87 / 2		34 / 2
755	118	MACCARINI	I - GE	MAC	116	15	52 / 2		66 / 3	
636	104	MISSON	F - 92	MIS	59	5	47 / 3	7 / 2	44 / 13	6 / 2
3414	69	BONINSEGNA	B - 6	BNN	34	2	37 / 3	29 / 3		3 / 1
318	63	RIOU	F - 22	RIU	30	6	29 / 4		7 / 3	27 / 3
274	47	CIVERA	E - V	CVR	17	3	14 / 2	33 / 7		
695	45	MARINELLO	I - BS	MLO	54	4	16 / 3		29 / 5	
378	40	EYRAUD	F - 94	EYR	77	6	21 / 3		18 / 5	1 / 1
2122	39	BUSQUETS	E - V	BSQ	33	2	7 / 1	16 / 5	16 / 4	
396	24	A. TESI	I - PT	TEA	52	4	6 / 1		12 / 2	6 / 1
809	23	DI GIACOMO	I - SP	DIG	30	1	3 / 1		9 / 3	11 / 2
219	17	LE COCQUEN	F - 94	LCG	11	1			2 / 1	15 / 4
5392	15	BENUCCI	I - FI	BEN	53	1	4 / 1	6 / 2	5 / 3	
684	14	VIALLE	F - 17	VIA	50	1	2 / 1		11 / 6	1 / 1
82315	4838 / 23 observ.									

14 ENE. 1983

B) PROGRAMMES "RECHERCHE" ET "CAMPAGNES" :

- UY Ari : FGR-25 ; RVS-13 ; DCH-4 .
- V449 Cyg : MLO-6 ; DMT,FND,-5 ; BFF,RIU,-4 .
- WY Gem : DMT-19 ; DCH-10 ; EYR,MLO,-7 ; FGR-6 ; BFF,KCH,-4 ; VIA-2 .
- V436 Per : RVS-108 ; FGR-51 ; MAM-38 ; NZY-30 ; MIS-20 ; DIG-3 .
- GY And : NZY-30 ; DMT-16 ; BFF-15 ; RIU-12 ; DCH,FND,-9 ; EYR-8 .
- AX Cam : FND-23 ; NZY-16 ; DCH-9 .
- OT Gem : NZY-97 ; RVS-31 ; MAM-24 ; MAC-22 ; DMT,FND,-17 ; FGR-I6 ; MIS-15 ;  
CVR,DCH,-8 ; BSQ-7 ; EYR-6 ; BEN-4
- GX And : RIU-7 ; DCH-4 ; DMT-3 ; FND-2 .
- RR Ari : NZY-18 ; KCH-16 ; FND-I4 ; MIS-12 ; BFF-8 ; DMT-7 ; FGR,MLO,-3 .
- LO And : BNN-22 ; DCH-20 ; FGR-6 .
- BL Cam : FGR-10 .
- CSV IO224I Cas : RVS-26 ; FGR-22 ; DCH-6 .
- LT Gem : NZY-80 .
- PP Lac : FGR-I6 ; BNN-5 .
- FZ Ori : FGR-38 .
- CSV 503 Ori : BNN-10 .
- CSV 5953 Cas : NZY-79 ; MAM-59 ; FND-36 ; RVS-34 ; MAC-30 ; KCH-18 ; FGR-I2 ;  
DCH,DMT,-9 ; CVR,TEA,-6 ; BFF-3 .
- TU CVn : FND-9 ; DMT-7 ; DCH-4 ; SPT-3 .
- VI7I9 Cyg : FND-43 ; RIU-6 ; NZY-I .
- FO Vir : FND-46 ; DMT-18 ; FGR,NZY,-2 .

C) RETROSPECTIVE 1982 :

- Tableau comparatif des dernières années :

	1978	1979	1980	1981	1982
Nb observateurs	77	69	62	65	83
Nb mesures	195155	92867	162401	116042	82315
Obs. à > 10000 mes.	7	0	5	1	0
Obs. à > 3000 mes.	16	11	19	15	11
Obs. à > 1000 mes.	32	24	27	23	19

- Les II hyper-observateurs de 1982 sont : (> 3000mes.)

I) FGR 8052 ; 2) FND 7039 ; 3) MAM 6662 ; 4) BEN 5392 ; 5) DCH 4960 ;  
6) KCH 3776 ; 7) RAL 3437 ; 8) BNN 3414 ; 9) GUI 3402 ; 10) NZY 3263 ;  
II) RVS 3125 .

- Classement général, incluant les années 1973 à 1982 :

I) FGR 116742 ; 2) ROL 70897 ; 3) RAL 68040 ; 4) POI 54215 ; 5) MIS 46294 ;  
6) PMP 43684 ; 7) FLB 38274 ; 8) WAB 34426 ; 9) BEN 33925 ; 10) ROY 31600 ;  
II) DDP 31570 ; 12) GUI 31252 ; 13) DCH 30347 ; 14) NZY 27709 ; 15) MPN 25708 ;  
16) MAT 22423 ; 17) RVS 22402 ; 18) BNN 21360 ; 19) RMS 20978 ; 20) TRP 18636 .  
au total, 1207388 mesures de 241 observateurs (20mes. mini) .

- Malgré les excuses d'une météorologie défavorable, en particulier pendant le camp d'été (BDX 82) l'ombre de l'oisiveté a paru planer sur le groupe cette année, avec les baisses conjointes du nombre de mesures et du nombre d'études.

MAT et DDP furent les super-bourreurs de 81, et tels les étoiles super-massives, se sont très rapidement éteints ; non remplacés, le seuil des 100000 mes. n'a pas été franchi .

Les absences provisoires de NZY et POI ont contribué à la chute des publications d'études .

nb. NC parues depuis 78 :

1978 : 28 ; 1979 : 28 ; 1980 : 32 ; 1981 : 47 ; 1982 : 32 .

précisons toutefois que 82 a vu les publications de II DB , 3 FT , 2 RR et I SR . Bien des observateurs refusent, à en croire d'ex-géossiens, d'observer beaucoup car ils n'admettent pas qu'une fraction seulement de leurs mesures soit traitée . C'est d'abord oublier qu'Uranie aime se montrer à qui sait la scruter, et faire bien peu de cas du nombre d'heures souvent colossal qu'exige chaque circulaire, et c'est aussi attendre passivement que les résultats tombent du ciel .

Ce qui manque, à mon avis, c'est une prise de conscience des observateurs aux mini-bilans (ou plutôt à la mini-activité en générale) de leurs erreurs de raisonnement. Il faut savoir que l'ultime but du GEOS, qui en fait incontestablement sa grande originalité, est de sortir des publications valables ; et pour cela une étoile candidate à l'étude doit totaliser, nous l'avons souvent démontré, un très grand nombre de mesures, relatif à son type de variation évidemment.

Imaginons qu'il y ait suffisamment de bonnes volontés pour que toutes nos mesures soient traitées : dans l'ensemble, s'il y a de quoi faire paraître un texte, aussi succinct soit-il, il se terminerait trop souvent par une phrase du genre :

"Le nombre de mesures insuffisant sur cette étoile durant la saison 80-81 n'a pas permis une étude de synthèse, il aurait fallu 2 fois plus d'observateurs observant 3 fois plus souvent"(sic) .

Chacun devrait totaliser au strict minimum 10 mes/SR/mois, 100 mes/C8/saison, 3 ou 4 mes/ $\alpha$ CV/soirée d'observations, ... , on est bien loin du compte, et les études foirent. Certaines campagnes ne totalisent pas le 10ème des mesures espérées, et les responsables, réaction compréhensible, se démoralisent parfois .

Un minimum de sérieux devrait faire en sorte que la plupart des observateurs aient un bilan annuel de 500 mesures, et non de 50 à 100; il suffit pour cela de se faire un programme d'observations, d'en contrôler mensuellement l'évolution, et de remplir un tableau d'activité personnelle au fil du temps. Il faut également accepter l'idée que moins de la moitié des mesures sera analysée ; mais 20 à 50% de 50 à 100 mesures, c'est à peu près rien ...

Des notes optimistes ont cependant ébranlé l'année passée :

- le nombre record d'observateurs,
- le retour en force de NZY, bravant les intempéries à l'aide du soutien moral de GRY,
- nos revenants, EYR, DMT et RIU, qui indiquent la possibilité de recontacter nos anciens,
- la médaille du stakhanovisme attribuée en 82 au trinôme parisien, qui s'est agrandi en nombre et en qualité (DMT, EYR, FND, KCH et LCG ont rejoint le vieux, mais solide, trinôme DCH-FGR-MIS). A noter que 4 d'entre eux figurent dans les 6 premiers du classement.
- l'intéressante extension du chapitre "Tribune Libre", sujet à controverses, mais précieux révélateur des activités individuelles .
- 7 observateurs (contre 3 en 81) ont au moins 100 nuits totalisées :  
BFF-I99!! , DMT-I25 , MAC-II6 , FND-III , DCH-II0 , FGR-IO3 , MAM-IO0 .
- BFF, BSQ, DCH, EYR, FGR, FND, MAC, MAM, MIS et VIA n'ont pas un seul mois laissé la poussière salir leurs jumelles et télescopes .
- des progrès dans l'organisation du travail ont rendu possibles les diffusions mensuelles entre le IO et le I2 du mois, accompagnés d'une réception plus rapide des bilans, ce dont je remercie chacun, même si certains, heureusement peu nombreux, estiment peu utile de classer leurs étoiles selon les modèles des FT OI et FT I5, (les étoiles non répertoriées doivent être inscrites en bas de page, les étoiles classées "RC" y sont provisoirement; beaucoup classent OP Her et XY Lyr en "RC" alors que leurs campagnes sont historiques, et qu'elles ont rejoint le clan des "r" .

- Finances :

Le mécénat ne comprenant pas "que" des adeptes, des contributions libres sont venues alléger le fardeau supporté par FGR. Outre l'action provisoire de EYR (gratuité des photocopies non urgentes), nous avons le plaisir de remercier nos amis RMS et BNN qui ont remboursé 826 des 3061 FF dépensés au seul titre de la diffusion des Notes Circulaires en 1982.

-----  
D) BILAN DES ETUDES :- BONINSEGNA :. LO And (Casinos 81) :

Étude presque terminée; la différence d'éclat entre le mini I et II n'est pas évidente. Prochaine étape : traitement des observations de BDX 82 (j'attends les mesures de BEN) .

. EW Sct :

J'attends encore .

- FIGER :. FO Vir (LMC 29)

Rédaction d'une NC transmise à DCH pour diffusion (il s'agit du texte de l'exposé fait à Marly 82) .

. 1 Per (saison 1982-83)

Réception des 19 mesures NZY du 11 NOV 82 (Min II) effectuées entre 18 h 21 et 28 h TU. Réception des 4 mesures PMP, faites la même nuit. Le Min I du 22 DEC 82 a été observé par FGR.

. OT Gem (1981-82)

La situation des réceptions de mesures n'a pas évolué: CVR, MAT, GTN, DDP, LEY, GIP et COP n'ont toujours rien envoyé, tandis que les 6 observateurs suivants n'ont pas transmis toutes leurs mesures: FBG (Mars 82), MAM (les 95 dernières), PMP et KCH (Avril 82), GUI (Mai 82), MIS (tout 82).

. FR Ser (CAS 81)

Il me manque toujours les mesures de GUS. L'impatience grandit!

. FZ Ori (1976-82)

- BNN a réussi à dénicher 2 articles sur FZ Ori (Kippenhahn et Soloviev). Félicitations et meilleurs remerciements!  
- Envoi du texte de la GEOS Circ. à VIA pour contrôle de l'anglais.  
Envoi des résumés à RVS, BFF, VIA pour les traductions.

. BP Peg (1976 et 1977)

- Réception des mesures GUI, accompagnées du double compositage sur les périodes  $P_0$  et  $P_1$ . (Tous mes remerciements à GUI pour ce coup de main appréciable concernant les calculs de prétraitement!)  
- Compléments de calculs sur les O-C  
- Levée d'une contradiction qui pesait sur l'étude concernant la période de battement  
- Début de la rédaction en anglais de la GEOS Circ.  
- Réflexion sur l'orientation de l'étude; j'hésite à terminer les calculs, qui sont énormes, alors qu'il serait possible, mais moins satisfaisant pour l'esprit, de publier des résultats partiels.

- BOISTEL, FABREGAT :

Rien en Décembre .

- DUMONT :

- . AE Aur : Réception des observations de FGR, KCH et MAU . Il ne reste que 4 courbes à tracer : celles des 3 observateurs précédents et de POI, qui a recherché des variations rapides de l'étoile .  
Reprise des observations de AE Aur .

-----  
E) TRIBUNE LIBRE :- BONINSEGNA :

- . C'est avec beaucoup d'émotion que je vous annonce la mort de notre ami Jean BOURGEOIS (BGS: observateur du GEOS jusqu'en 1980).  
Jean a rencontré son destin, en cette fin de Décembre, en tentant l'ascension de l'Everest par la face Ouest .
- . Préparez-vous à l'observation de GR Vir!

- BENUCCI :

- . Campagne telefoniche : Bisogna osare di più! Per il momento si potrebbero stabilire delle notti in cui osservare pur senza raggiungere un numero elevato di osservatori (3-4 osservatori sono meglio di nessun osservatore) .
- . CV Dra : Ricevute le curve e misure di BNN, variazioni nel corso della notte confermate .

- MACCARINI :

Confermo quanto detto da KCH nella precedente NC 345; infatti anch'io ho notato una spiccata irregolarità nella curva di luce della VZ Cam, che ho osservato per quasi 7 mesi (I2/6/82 - 3I/I2/82) e che sto osservando tutto ora. Da una grossolana analisi dei dati attualmente a mia disposizione la stella sembra mostrare un periodo medio compreso tra i 39 e i 43 giorni, nonché una notevole imprevedibilità e irregolarità nel susseguirsi dei Min .  
Penso comunque di continuare a stimare VZ Cam almeno fino a Maggio'83 e spero in futuro di potermi pronunciare con maggiore precisione sul periodo medio della suddetta stella .  
Ed ora un breve appello : chi avesse osservato un Max (di VZ Cam) compreso tra J.D.2445I84 e 2445I89 potrebbe, nel più breve tempo possibile, comunicarmelo tramite questa rubrica .

- FIGER :

- . Trinôme parisien : La réunion du 3 DEC 82 a réuni DCH, DMT, FGR, FND, JPG, KCH, LCG, MIS et D. Regourd , et a permis des échanges d'information intéressants sur les études en cours.  
Mission a été confiée à DMT d'utiliser le vecteur S.A.F. pour une vulgarisation des résultats du GEOS.  
Concernant les observations, la grande diversité des situations individuelles (horaires, sites, instruments) n'incite pas à organiser des campagnes simultanées au plan local. En revanche, il a été décidé que les observateurs parisiens feraient un effort spécial et coordonné sur VZ Cam et FO Vir cet hiver.  
Le rythme annuel de 4 réunions du trinôme parisien a été défini. La prochaine réunion est prévue le 25 FEV 83.
- . CSV 3806 Her : Depuis l'identification correcte de cette étoile, j'ai effectué 137 mesures (42 en 1981 et 95 en 1982).  
Ces mesures ne sont pas conclusives. D'après les courbes de lumière obtenues, CSV 3806 pourrait être une étoile à éclipses, dont j'aurais observé essentiellement des remontées d'éclat - et aucun instant de minimum - ce qui est suspect.  
Les variations mises en évidence ne sont donc peut-être pas réelles (effet atmosphérique ?). Quoi qu'il en soit, je reprendrai l'observation en 1983 .

- Catalogue NSV(82): Voici, à titre d'information, quelques extraits des premières pages de ce catalogue qui nous intéresse au premier chef. L'éditeur est le Dr. P.N. KHOLOPOV, et la maison d'édition est la maison "NAUKA".

# NEW CATALOGUE OF SUSPECTED VARIABLE STARS

CONTAINING INFORMATION ON 14810 VARIABLE STARS  
NOT NAMED UNTIL 1980  
(INCLUDING 2475 OBJECTS FOR WHICH THE DISCOVERY  
OF LIGHT VARIABILITY IS DOUBTFUL OR ERRONEOUS)

B.V. Kukarkin, P.N. Kholopov, N.M. Artiukhina, V.P. Fedorovich, M.S. Frolov, V.P. Goranskij, N.A. Gorynya, E.A. Karitskaya, N.N. Kireeva, N.P. Kyarkina, N.E. Kurochkin, G.I. Medvedeva, N.B. Perova, G.A. Ponomareva, N.N. Samus', S.Yu. Shugarov  
New Catalogue of Suspected Variable Stars, "Nauka", 1982.

The present edition contains data on 14810 stars suspected in variability which did not get final designations by 1980. This is a new, completely revised catalogue of suspected variables, replacing former editions of similar catalogues (Catalogue of Suspected Variable Stars, 1951, and the Second Catalogue of Suspected Variable Stars, 1965). The book may be useful for professional astronomers as well as for persons studying astronomy. Published on behalf of the International Astronomical Union.

## INTRODUCTION

According to the rules of designating variable stars adopted in 1947, all the stars with confidently determined light variability, and to which it is possible to ascribe probable types of variability, should get final designations and be included in the "General Catalogue of Variable Stars". Variable stars that do not satisfy these conditions are included in the catalogues of stars suspected in variability of brightness.

Since the publication of the "Catalogue of Suspected Variable Stars" (CSV 1951) and the "Second Catalogue of Suspected Variable Stars" (CSV 1965), the number of stars that were later investigated and included in the "General Catalogue of Variable Stars" (GCVS 1968), three Supplements to it and the 62<sup>nd</sup>-64<sup>th</sup> Name-Lists of variable stars has reached 3046 (34%) for the stars from Part I of both catalogues of suspected variables (i.e., for stars with variability considered to be more or less probable) and 139 (about 4%) for the stars from Part II of those catalogues (i.e., for stars which were considered as doubtful variables).

The new catalogue of suspected variable stars contains data on those variables that were not finally designated by 1980. Along with 8856 variables already contained in CSV 1951 and CSV 1965 and still not investigated, it contains 5954 stars suspected to be variable since 1965. Unfortunately many of the objects suspected in variability after 1973 could not be included in the Catalogue in order not to delay indefinitely its publication.

We had to include in the catalogue some definitely variable stars, even with known type of variability, because they are close to already designated variables but cannot be identified with them due to lack of good identification charts.

The stars contained in this catalogue are designated with the abbreviated symbol NSV (New Suspected Variable).

Each page of the main table of the Catalogue contains data on 80 stars. The first column gives the ordinal number of the star. In the case of statements on the star's being variable that seem to us doubtful or erroneous, the number is supplemented with the symbol "-". 2475 such objects are contained in the Catalogue.

4 FNE. 1983

14 ENE. 1983

- BARUFFETTI :LETTERA APERTA AGLI OSSERVATORI ITALIANI GEOS SU LE "SOIREES TELEPHONIQUE"

Ogni osservatore GEOS ,qualunque sia il suo attuale livello di attività, conosce, o almeno dovrebbe, l'importanza sotto molteplici aspetti delle serate telefoniche d'osservazione e dei campi estivi .Si tratta ,con il congresso annuale di Marly, dei momenti più caratterizzanti della vita del Gruppo che devono trovare la massima corrispondenza e partecipazione dei membri che ,non facendolo, si estraniano da loro stessi dalla vita del GEOS costituendo quasi inutili appendici in un gruppo che, come il nostro,

fà dei rapporti personali ,dello spirito di gruppo, del dibattito interno (anche feroce) e di un autodisciplinato antiburocratismo la sua forza e la sua ragion d'essere. Ora se il Congresso di Marly e i campi estivi possono ,nonostante le molte facilitazioni ,costituire impegni gravosi , sia economicamente che logisticamente ,questo non può dirsi certamente delle Soirees Telephonique ,che ciononostante sono ,in Italia ,praticamente diserte. Mi è sembrato perciò utile ,sentito il FGR ,qualche precisazione sugli scopi e sull'attuazione delle stesse per cercare di porre rimedio ad una situazione assurda : quella di un gruppo di osservatori che si dicono interessati allo studio delle variabili e disertano i momenti in cui tale studio viene svolto nella maniera più efficace.

L'efficacia delle Serate telefoniche risiede fondamentalmente nel fatto che solo osservazioni contemporanee di un numero significativo di osservatori possono spesso permettere risultati significativi in altro modo impossibili o che richiederebbero mesi e mesi di osservazioni "anarchiche" e un grande dispendio di forze (per poi magari accorgersi di aver preso un "abbaglio" o di non poter concludere coi dati a disposizione). E questo , si badi ,non solo per il caso di variabili sospette ,ma anche per fornire elementi coordinati e omogenei per molti tipi di variabili : un'osservazione in "serata" vale almeno 10 osservazioni normali!!!

Venendo alle modalità di effettuazione delle Soirees ,premessò che le condizioni per l'effettuazione (bel tempo generalizzato su l'Europa) si sono rivelate troppo restrittive per cui molto probabilmente ne verranno poste di meno restrittive ,si ricorda che :

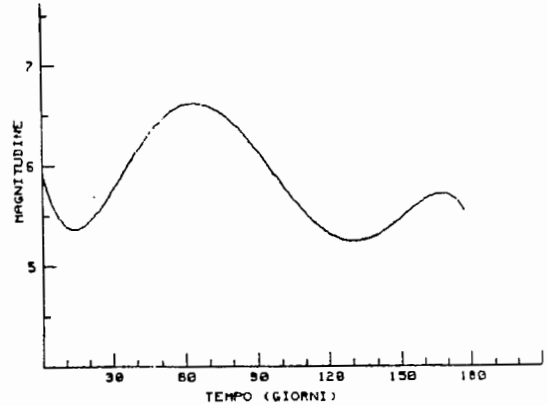
- 1)Le date sono stabilite da FGR tenendo conto degli scopi osservativi e della situazione astronomica (assenza di Luna etc..). Giorno preferenziale il Sabato ,per ovvi motivi di "risveglio" e lavoro .Chi avesse particolari remore sulla scelta del giorno lo segnali in "tribune libere".
- 2)Le stelle da osservare sono da proporre al FGR almeno due mesi prima della serata specificando lo scopo dell'osservazione. Almeno un mese prima della stessa sarà riportato in NC l'elenco delle stelle da osservare (con le eventuali carte per le nuove stelle) e un "orario limite", in TU ,per le comunicazioni fra FGR e i coordinatori nazionali.
- 3)Fra un'ora e mezz'ora prima di tale tempo limite gli osservatori che , vista lo loro situazione metereologica,intendono partecipare alla serata (ricordiamo che si devono assicurare almeno 150' primi di osservazione continuata )dovranno contattare telefonicamente BFF (0585/251272) o in sua assenza BEN (055/418372)dicendo solo il proprio nome e cognome. Se possibile sarà data immediata conferma dell'effettuazione o nò della serata ,altrimenti ciò verrà fatto immediatamente dopo che tale decisione è stata presa (non oltre 15' dal "tempo limite") con telefonata a cura del coordinatore : una mancata telefonata indicherà l'effettuazione della serata . Onde evitare inutile spreco di telefonate i gruppi (PT, FI, MI, MS) sono invitati a prendere contatto attraverso un unico rappresentante .

- Commentaire FGR-DCH :

La "Lettre ouverte" de Pietro nous paraît s'adresser à tous les observateurs du GEOS; FGR précise: "même à ceux qui n'ont pas la chance d'être italiens"...

- SPUNTONI communique une courbe de lumière de l'étoile R Sct (RVa) calculée au moyen d'un ordinateur SINCLAIR ZX 81 Basic .

Courbe obtenue avec 222 mesures effectuées du 2/5/82 au 16/10/82 .

- DUMONT :

Séjour photométrique de 15 jours à l'observatoire du Gornergat (Valais, 3130m d'altitude) où j'ai eu le plaisir de faire des variables par  $T = -17^{\circ}\text{C}$ . L'équipe de F. Rufener (Genève) a mis en mesures 2 étoiles susceptibles de nous intéresser :

- Gliese 171-2A ( $\alpha_{1970} = 4\text{h}35.1\text{m}$  ;  $\delta = +27^{\circ}03'$ ) située à quelques degrés des pléiades.  $m_v = 8,42$  Sp K8 V

Il s'agit peut-être d'une E de période 1,76j et de 0,1m d'amplitude. Les mesures de vitesse radiale faites par Coravel le suggèrent .

- CO Aur ( $\alpha_{966} = 5\text{h}59\text{m}$  ;  $\delta = +35^{\circ}18'$ ) bien connue des géossiens du 3ème âge (FGR, DMT, RMS, ...)

Il s'agit sans doute d'une Céphéide à double mode, avec

$$P_1 = 1,784\text{j} \quad \text{et} \quad P_2 = 1,426\text{j} .$$

NOTA-BENE (DCH)

J'informe les observateurs dont les collections sont incomplètes que les parutions suivantes sont disponibles à souhait :

DB 0 à DB 13 (sauf DB 06)

SR 0 à SR 02

FT 0 à FT 18 (sauf FT 10)

RR 0 à RR 04

EB 0 à EB 06

PE 01 (L'Observation Visuelle des Etoiles Doubles, DMT et FGR, L'Astronomie, Société Astronomique de France, AVR 1973) .

- o o o -