

ACTIVITE DU GROUPE EN AVRIL 1983A) BILAN DES MESURES :

Nb. MESURES		OBSERVATEUR	SITE	SIGLE	Nb. NUITS		- Programmes GEOS -			
1983	AVR				83	AVR	"RC" MES. / ET.	"P" MES. / ET.	"T" MES. / ET.	"To" MES. / ET.
2454	717	FIGER	F - 75	FGR	35	10	259 / 9	221 / 16	225 / 13	12 / 3
1984	552	FERRAND	F-78/26	FND	44	11	221 / 9	136 / 7	195 / 15	
666	510	FUMAGALLI	I - BG	FUM	4	2	510 / 2			
1986	504	MAMMOLITI	I - RC	MAM	34	9	220 / 5	22 / 1	123 / 6	139 / 11
601	403	RIVAS	E - V	RVS	16	11	120 / 8	27 / 1	164 / 15	92 / 5
I706	386	MEZRY	F - 31	MZY	30	5	148 / 5	101 / 4	73 / 9	64 / 8
I065	252	DUMONT	F-75/14	DMT	43	12	68 / 5	52 / 5	36 / 8	96 / 20
230	230	GUIRAUDOU	F-34/75	GUI	2	2	64 / 3	71 / 10	94 / 8	1 / 1
837	210	DUMARCHI	F-77/78	DCH	31	12	74 / 6	61 / 5	75 / 12	
I021	194	KUCHTO	F - 78	KCH	32	9	8 / 3	34 / 11	44 / 11	108 / 25
352	149	LE BORGNE	F - 31	FLB	19	8	40 / 3	11 / 3	85 / 7	13 / 1
327	138	MISSON	F-92/78	MIS	17	5	70 / 4	27 / 3	41 / 9	
634	127	ALOY	E - B	JAD	29	8	23 / 1		59 / 2	45 / 3
378	95	MACCARINI	I - GE	MAC	40	9	24 / 1	21 / 1	50 / 2	
302	77	GASPANI	I - CO	GAS	14	5	38 / 1	39 / 3		
220	68	EYRAUD	F-94/78	EYR	31	8	13 / 2	13 / 2	42 / 7	
355	66	SPUNTONI	I - SP	SPT	14	2	24 / 1	38 / 2	2 / 1	2 / 1
58	58	RALINCOURT	F-44/75	RAL	1	1	21 / 2		37 / 1	
53	34	BARTOS	H - 2	BRT	7	5	1 / 1		2 / 2	31 / 26
205	34	BARUFFETTI	I-MS/ F	BFF	54	12	19 / 4		14 / 5	1 / 1
33	33	LAROCHE	F - 14	LLR	3	3	7 / 2		12 / 3	14 / 7
91	30	WILS	B - 2	WLS	12	5		30 / 2		
19	19	Mlle CEANE	F - 31	CEA	2	2	4 / 1		15 / 1	
18	18	BAREL	F - 35	BRS	5	5	3 / 3	1 / 1	7 / 3	7 / 4
I297	11	PAMPALONI	I-FI/ F	PMP	21	4	6 / 1		3 / 2	2 / 1
8	8	LARIF	F - 31	ALF	3	3	8 / 1			
77	6	PACIFICO	I - MS	PAC	11	2	6 / 1			
271	5	CIVERA	E - V	CVR	10	1		2 / 1		3 / 1
19	4	BUSQUETS	E - V	BSQ	5	1			4 / 2	
4	4	GRYCAN	F - 31	GRY	1	1		4 / 1		
21389	4942 / 30 observ.									

B) PROGRAMMES "RECHERCHE" ET "CAMPAGNES" :

- UY Ari : RVS-39 .
- V449 Cyg : FND-I4 ; DMT,RVS,-3 ; FGR-I .
- WY Gem : FND-I9 ; DCH-8 ; FGR-6 ; EYR-4 ; DMT,LLR,-3 ; BRS,BRT,KCH,-I .
- V436 Per : MAM-29 .
- AX Cam : DCH-I4 ; NZY-II ; FND-9 ; FGR-6 ; BFF-I .
- OT Gem : FUM-I35 ; MAM-88 ; FGR-55 ; MAC,MIS,-24 ; JAD-23 ; FND-I8 ; RVS-I5 ;
GUI-I3 ; DCH-II ; EYR-9 ; DMT-6 ; LLR-4 ; RAL-I .
- θ Boo : FND-4 ; BFF-2 .
- δ UMa : MAM-59 ; FND-20 ; BFF-I5 ; MIS,PAC,PMP,-6 .
- RR Ari : RVS-I .
- CSV IO224I Cas : RVS-6 .
- VZ Dra : FGR-2 .
- LT Gem : NZY-I0 .
- CSV 5953 Cas : MAM-39 ; DCH-20 ; KCH-3 ; RVS-2 ; FND-I .
- TU CVn : RVS-44 ; FND-24 ; FGR-23 ; DMT-I9 ; DCH-I6 ; MAM-I0 ; MIS-8 ;
KCH-4 ; BFF,BRS,-I .
- VI7I9 Cyg : NZY-I4 .
- FO Vir : FUM-375 ; FND-II2 ; FGR-86 ; NZY-49 ; DMT-37 ; MIS-32 ; SPT-24 ;
GUI-20 ; FLB-I4 ; RVS-I0 ; DCH-5 ; BRS-I .
- VI0I6 Ori : GAS-38 .
- GR Vir : NZY-64 ; FLB-I0 ; ALF-8 ; CEA-4 .
- NSV 4070 Cnc : FGR-73 ; GUI-3I ; RAL-20 ; FLB-I6 .
- NSV 4285 Cnc : FGR-7 ;

Observation de FO Vir le Samedi :

I6 AVR FUM 21h45 à 22h04 60 oss.

C) NOUVELLES BREVES :. Campagnes téléphoniques :

A MARLY 83, il a été décidé de réserver les 3 dates suivantes pour l'organisation de soirées d'observation en simultané : les 7 et 14 MAI et le 11 JUN. Les soirées seront effectivement organisées si le nombre des observateurs disponibles atteint ou dépasse 6. Le système d'appels téléphoniques est identique à celui de l'an passé. Les étoiles au programme sont FO Vir, GR Vir, τ Boo et V567 Oph. La durée minimale d'observation est de 4 heures. D'autres soirées seront prévues en Septembre, en cas de succès de l'une au moins des 3 soirées de MAI-JUN.

. Nouveaux observateurs :

Selon une suggestion FND, l'entrée d'un nouvel observateur dans la NC-bilan mensuel s'accompagnera désormais d'une petite présentation du "néogéossien" : adresse, âge, situation, site, instruments, ... Pour faciliter la rédaction de cette notice de présentation, de même que pour aider à la mise à jour des prochaines éditions de la FT 04 (Annuaire GEOS), nous avons préparé un formulaire "Demande d'admission au GEOS" dont une copie est annexée à la présente circulaire. Chaque membre du GEOS découvrant un nouvel observateur potentiel lui remettra un exemplaire de ce formulaire.

. Camp d'été 1983

Le programme prévisionnel du camp 1983 fera l'objet d'une NC diffusée le mois prochain. Les observateurs désirant émettre des suggestions doivent le faire de toute urgence auprès de FGR.

D) BILAN DES ETUDES :

- BONINSEGNA :
 - LO And :
Révision des observations en éliminant moins sévèrement les minis : utilisation de 99 minis GEOS + 2 minis photoélectriques. Période inchangée .
- LE BORGNE :
 - RR Lyrae :
Réception de quelques maximums. Et le reste?
Etudes en cours : SW And, GP And, AA Aql, RR Gem, RR Leo, RR Lyr, RZ Lyr, SZ Lyn, ...
Pour le reste, rien en FEV, MAR, et AVR .
- FIGER :
 - I Per :
Saison 1982-83 : Min I du 22 DEC 82 observé par MIS
Min I du 17 JAN 83 " " CVR
 - FZ Ori :
Réception du dernier article de la littérature qui me manquait (TSESEVICH, Izv. Od. 4, 254, 1944). Merci à JLX .
Dans cet article, qui donne une éphéméride fondée sur 7 minima concentrés sur 25 jours, il apparaît que TSESEVICH avait trouvé que la période était un sous-multiple du jour. Curieusement, le GCVS n'en a pas tenu compte et a préféré s'en tenir à la fausse période de 1,597 jour .
 - Autres Etudes :
Néant (préparation de Marly 83) .
- BOISTEL :
 - ρ Per :
Rédaction du compte-rendu des études de 1975 à 1981. Envoi à FGR pour arbitrage .
 - V449 Cyg :
Rien en Avril .
- FERRAND :
 - VI719 Cyg :
- L'IBVS n°2194, publié par GUPTA et PADALIA, en date du 31 AUG 82, donne l'éphéméride suivante :
MAX = 24 43 776,715 + 0.267299 E
± I
Ils ont obtenu ce résultat en ajoutant leurs observations effectuées en 1980 et 1981 et en expliquant que BEDOLLA et PENA avaient en fait inversé MIN et MAX (!). (Ainsi l'éphéméride publiée en NC 328 avait pour époque un instant de minimum, et à ce titre, ne risquait pas d'être confirmée par la suite ...) .
Forts de cette rectification, GUPTA et PADALIA concluent que la période est restée constante depuis 1978. Ils signalent une bosse dans la montée, ainsi qu'une variation de l'éclat du minimum, variation dont ils rechercheront une éventuelle périodicité .
Dans ces conditions, VI719 Cyg doit passer en "routine" .
- Réception des mesures de BTL en 82 .
 - IN Hya :
Réception des mesures de BTL 1981 .
- RALINCOURT :
 - RT UMi 81-82 :
Etude terminée. Brouillon envoyé à FGR pour arbitrage .
 - Algolides faibles 82 :
Demande de bibliographie au CDS de Strasbourg .
 - CY Aqr 82 :
Il ne manque plus que les courbes de Mino BEN. Faudra-t'il s'en passer ?

- BUSQUETS :. Cefeidas.

Recepción de las composiciones siguientes:

CG Cas : DCH
 S Sge : FND, F.Marinello, GUS
 X Cyg : Balestri, GUS
 U Vul : F.Marinello
 T Vul : BNN, BGS, CLV, LEY, VDK, LOO
 δ Cep : LEY
 SU Cyg : JOR, LEY, BNN, BGS, SQL, VDK, DNN, LOO, FYS, DQZ, BNN, DQZ, LEY

. V_642_Her.

Recepción de las observaciones de 1982 de DMT (108 visuales + 1 fotoelétrica).
 Las series más importantes de los últimos años, y que me gustaría recibir, son:

1978 : MPN 57, POI 54, MIS 45, FGR 22, FLB 20, etc.
 1979 : GUR 296, CUG 54, RAL 50, MIS 47, FCH 38, WAB 36, BTL 35, FGR 28, etc.
 1980 : BEN 277, PMP 91, NZY 91, FGR 66, FBG 51, BNN 33, MIS 23, etc.
 (excepto las correspondientes a CASINOS 80, cuyo dossier me enviaré RMS).
 1981 : DDP 396, PMP 39, RAL 24, COP 17, BNN 15, etc.

Por supuesto, este "appel" incluye también las observaciones de 1982, de las cuales no dispongo de las cifras.

El período de esta semirregular es de unos 12 días; por lo tanto, las series de pocas observaciones, aparentemente sin valor, pueden resultar de gran importancia, siempre que se hallen bastante concentradas en el tiempo.

. CSV 100089_Cas.

He recibido, como consecuencia de mi petición de las observaciones en Marly 82, las siguientes series:

BNN-1980, RAL-1980, PMP-1980-81, DCH-1980-81-82, BTL-1980-81, PAC-1982

- KUCHTO :

. VZ Cam et I9 Dra :
 Rien en Avril .

- EYRAUD :

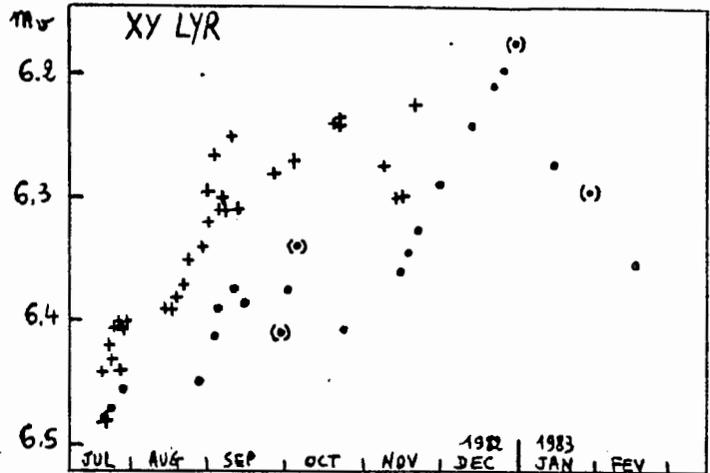
. RZ Ari :
 Réception des mesures de BTL .

E) TRIBUNE LIBRE :

17 MAI 1983

- FERRAND :

- XY Lyr : Il n'y a pas de désaccord entre les mesures de FGR et celles de FMD. En fait, à un décalage systématique de 0.07m près, on constate une assez bonne corrélation des deux courbes. Le comportement de l'étoile en SEP-OCT reste à préciser : Constance d'éclat, voire un max vers le 10 SEP ?



- + Mesures FGR (cf NC 354)
- Mesures FMD moyennées par tranches de 10j (décalées de 5 en 5j)
Les moyennes de - de 4 mes. sont mises entre parenthèses.

- OP Her : L'étoile m'a semblé constante de SEP à NOV 82. En revanche, depuis DEC 82, je note des variations d'amplitude 0.3 - 0.4 mag. A suivre !...

- BUZZONI :

Je propose de réunir les GEOS-Bull. dans une seule publication, à périodicité semestrielle ou annuelle, à envoyer comme revue elle-même. Le modèle pourrait être le suivant :

- Petite présentation de l'activité du Groupe en 1983 (nb. mesures, nb. observateurs, étoiles, instruments, curiosités, etc. ...)
- Répartition détaillée des mesures faites sur les 4 - 5 étoiles vedettes, pour chaque type de variabilité, par le GEOS. Il n'est pas nécessaire que ces étoiles soient les mêmes que celles étudiées dans les circulaires. Cette liste devrait avoir comme but d'informer les professionnels de la présence de ces mesures pour des éventuelles collaborations dans le futur, ou pour d'autres initiatives GEOS \rightleftharpoons Professionnels.
- Série des circulaires publiées dans l'année (texte intégral + abstracts).
- Micro-appendice pour donner quelques renseignements sur certaines suspectes (ou autres étoiles observées) qui ont été l'objet de NC d'intérêt particulier.
- Index

Cette publication devrait remplacer la publication actuelle des circulaires externes.

- BONINSEGNA :

Occultations par astéroïdes : à partir de 1984, ces phénomènes seront diffusés par le GEOS au lieu de l'être par moi-même. Nous espérons une plus grande participation des membres du GEOS.

- DUMARCHI :

Je reçois constamment un courrier très abondant avec de nombreuses demandes de réponses. Une réponse sérieuse à chaque lettre exige un temps respectable, et je n'ai malheureusement pas le temps de répondre à tout le monde, et en particulier aux observateurs récents, qui ont pourtant bien besoin d'être conseillés. Aussi je propose que chaque nouvel observateur soit parrainé. Une partie notable de mon courrier sera dispatché vers ces parrains. Ceux-ci seront également chargés des fournitures de documents et pourront me demander des copies si nécessaire. Il serait souhaitable que des copies des correspondances jugées les plus intéressantes me soit adressée pour être intégrée aux "Grands Tours".

- FIGER :. Participation record à MARLY 83

Cette année, le record de participation au Symposium de MARLY a été battu. La participation globale à MARLY 83 a atteint 53 personnes, dont 47 observateurs et membres du GEOS. L'ancien record remontait à 1978.

Ils ne sont plus que 3 à avoir pris part à chacune des 8 éditions de MARLY! Ce sont RML, MIS et FGR.

. HD 39 864

Cette suspecte, située près de CO Aur, que DMT nous signale en NC 350, ne figure ni dans le GCVS, ni dans le NSV. Comme c'est une étoile rouge (cf. Sky Catalogue 2000), la présomption de variabilité est sérieuse.

. Appels de mesures

La remarque de MIS en NC 350 me paraît judicieuse. Dans ce sens, je recommande aux chargés d'études de toujours indiquer en clair, dans le "Bilan des Etudes", le nom des observateurs qui ne leur ont pas encore envoyé leurs mesures. Dire par exemple "j'attends les mesures des observateurs retardataires" est une relance insuffisante : lorsqu'on fait beaucoup de mesures, il est difficile de se souvenir avec précision si l'on est tout-à-fait à jour de ses envois.

. Comète AUSTIN (1982 g)

A la suite de ma requête, VIA et TEA m'ont communiqué leurs estimations d'éclat de la Comète AUSTIN. Par ailleurs WAL m'a transmis les estimations de R. Zanni.

Par rapport à la courbe moyenne de Sky and Telescope, VIA, TEA et FGR sous-estiment l'éclat de la Comète. En Août 82, le décalage systématique atteint 0,42 mag pour VIA, 0,50 pour TEA et 0,73 pour FGR.

Ceci n'est pas cohérent avec les mesures de Sky and Telescope, car la largeur totale du nuage de points n'atteint pour elles que $\pm 0,4$ mag.

On pourrait penser à un défaut méthodologique (mesure de la magnitude "stellaire" et non globale (?)) et/ou au fait d'observer en ville (explication certainement valable pour FGR et son horizon parisien).

Toutefois, il reste à expliquer pourquoi, en Septembre 82 (VIA est le seul d'entre nous à avoir observé en Septembre), le décalage systématique de VIA diminue progressivement d'une bonne demi-magnitude.

Pour Septembre, VIA n'a aucun décalage systématique avec la courbe de SAT! R. Zanni a, en Août, un décalage de $-0,09$ mag, ce qui est pour le moins inattendu. La qualité des mesures de Zanni est, intrinsèquement, comparable à celle de FGR, TEA et VIA. Son écart-type est de 0,25 mag contre 0,13 à 0,31 mag pour les observateurs précités.

Nous pouvons conclure de tout cela, qu'en raison de leur très faible précision, les estimations d'éclat des comètes ne nous semblent pas devoir être encouragées au GEOS.

UCHTO :. χ Cyg :

Max à $45423 \pm 2j$ (23 MAR) avec $m = 4,8 \pm 0,1$.

D'après le GCVS 74, pour $E = I8$, on a $O-C = 163j \pm 2j$.

Pour $E = I5$, j'avais déjà trouvé $O-C = +62,5 \pm 2j$.

On a donc une diminution de la période.

OISTEL :

Suite à plusieurs demandes qui m'ont été faites à Marly, voici les repères pour ρ Per :

A = δ Per (3.09v) ; B = χ Per (3.98v)

Il faut faire, par nuit, 3 à 4 mesures (comme toutes les SR par ailleurs ...).

- RIVAS :

CAS 83 : Todo observador que desee participar en el campo "Casinos 83" debe contactar con RVS. La fecha límite para responder (o dar porcentaje) es el 10 de Junio. El número de observadores participantes es de 7 actualmente (España y Francia), de entre los 13 contactados .
 El precio será de unos 63 FF por persona y día. Las fechas escogidas, salvo variación, serán del 3 al 14 de Agosto. Contamos ya con la adhesión de prensa, radio y televisión .
 Este año será posible realizar presencia parcial dada la dispersión de los campos para este año entre los países del grupo .

- GUIRAUDOU :

Je signale deux belles irrégulières aux programmes de prospection, qui sont très peu observées au GPO :

- VY Leo** : Lb? Montre des variations d'éclat rapides et spectaculaires comme en témoigne cette courbe obtenue par FGR et GUI en AVR-MAI 82 .
- FL Ser** : Lb 5.79 - 6.02 V
 Moins spectaculaire mais tout aussi mystérieuse ...

(Pour ces 2 étoiles, voir carte C85 ci-jointe)

