

12 FEB. 1987

Nb. MESURES		OBSERVATEUR	SITE	SIGLE	Nb. NUITS		Programmes GEOS			
1986	DEC				86	DEC	"RC" MES./ET.	"p" MES./ET.	"r" MES./ET.	"To" MES./ET.
12452	1071	FERRAND	F-78/61	FND	217	16	175/ 9	438/57	366/26	92/15
1110	460	LE BORGNE	F - 31	FLB	28	8		308/13	18/ 1	134/ 9
853	449	Mie PELLO	F-31/ E	PEL	23	10		216/ 9	195/11	38/ 2
1006	429	CANOLA	I - CO	CNO	56	16	37/ 3	16/ 2	258/14	118/ 5
4594	357	MARAZITI	I - CZ	MRZ	56	5	56/ 6	242/ 7	59/ 8	
261	205	TANGA	I-CO/CN	TAN	17	6		14/ 1	191/ 2	
1817	105	NEZRY	F - 31	NZY	23	1	6/ 2	10/ 3	78/17	11/ 1
352	93	BOISTEL	F - 44	BTL	6	2	5/ 1		79/14	9/ 2
1381	76	CHECCUCCI	I - S1	CHC	120	5	10/ 3		46/16	20/ 8
395	59	GUIMEZANES	F - 66	GMZ	36	3	7/ 3		49/16	3/ 2
117	52	BARANI	I - M1	BAR	31	8	11/ 2		33/ 4	8/ 2
137	49	CORA	I-TO/CN	COA	4	1	27/ 2			22/ 1
838	34	EYRAUD	F - 94	EYR	106	5	4/ 1	3/ 1	27/ 9	
843	32	IACOVONE	I - TO	IAC	55	3		2/ 1		30/ 3
426	29	ARQUIER	F - 66	ARQ	44	4			23/ 8	6/ 1
276	21	MACCARINI	I - GE	MAC	17	1			21/ 7	
1131	21	MISSON	F - 92	MIS	82	2	3/ 2	2/ 2	14/ 9	2/ 1
372	19	COLOMBO	I - MO	CBO	5	5	6/ 2		12/ 6	1/ 1
267	11	VIALLE	F - 17	VIA	67	4	2/ 1		9/ 3	
244	10	RICCABONE	I - TO	RCB	42	2	5/ 1		5/ 1	
20	8	GUZIEWICZ	F-59/31	RKG	10	2	1/ 1		7/ 4	
4435	7	FIGER	F - 75	FGR	101	3	5/ 2		2/ 2	
83	7	HAINAUT	B - 6	HAA	23	3	3/ 1		3/ 2	1/ 1
61563										
/ 66	3604									

ACTIVITE DU GROUPE EN DECEMBRE 1986

1. BILAN DES OBSERVATIONS

1.1 Mesures Photoélectriques d'Etoiles Variables

A.FIGER Pic du Midi, F 65

Mission FGR/FND du 27/12/86 au 03/01/87, au Tim OPMT. (avec l'assistance de FLB qui menait parallèlement une mission de polarimétrie au T2m. en équipe avec LEROY, comme lui de l'Observatoire de Toulouse).

2 nuits photométriques sur 7.

Photométrie UVV différentielle et à standards.

Principales étoiles observées : AW Cet, NSV 4070 Cnc.

Le prétraitement des mesures sur micro-ordinateur "COMPAQ Portable II" confirme, sur ces étoiles, les résultats photoélectriques et visuels, précédemment obtenus par le GEOS.

1.2 Estimations Visuelles d'Etoiles Variables.

Le bilan général figure ci contre.

PROGRAMMES "RECHERCHE" ET "CAMPAGNES"

- V Per : CHC-5, MRZ-5, FND-13, BTL-5, HAA-3, NZY-3
- LU And : FND-3
- UY Ari : MRZ-4, FND-10, COA-20
- NSV 4070 Cnc : MRZ-12, FND-11
- LT Gem : FND-23
- FZ Ori : MRZ-22, FND-90, COA-7
- TU CVn : CHC-1, FGR-2, MRZ-3, FND-6, CBO-1
- V449 Cyg : CHC-4, MIS-1, VIA-2, FND-3, GMZ-3, RCB-5, CBO-5, BAR-5
- OT Gem : FGR-3, MIS-2, RKG-1, MRZ-10, EYR-4, FND-16, GMZ-2, CNO-5, BAR-6
- NSV 4031 Lyn : CNO-2
- V436 Per : GMZ-2, CNO-30, NZY-3

2. BILAN DES ETUDES

G. BOISTEL

Rhó Per en est toujours dans sa phase définitive; la mise au point de la GEOS_Circular pose des petits problèmes qui devraient être résolus bientôt, afin de publier très vite. Une Note Circulaire sur la comparaison visuel/photoélectrique est en projet.

.V449 Cyg : Au point mort.

3. INFORMATIONS GEOS

En raison des perturbations sociales en France qui durent depuis mi-décembre, les circulaires de NOV et DEC 86 sont cumulées en un même envoi. Nous demandons à chacun de ne pas nous tenir rigueur des retards constatés.

valori: A=0 A'=6.67 B=24.17 C=55.92 D=95.5
 (N.B. I valori sono stati moltiplicati per 10 per comodità d'uso)
 Inoltre non mi è stato possibile il calcolo di M-m

CONCLUSIONE

Mi pare di poter dire che i risultati ottenuti siano molto interessanti, soprattutto per la conferma sulla tendenza della variabile a ritardare, cioè ad assumere O-C positivi. In effetti il numero delle misure è proprio "al limite" per la procedura di un compositage, però certe tendenze e peculiarità risultano ugualmente ben evidenti.
 Vorrei chiudere con un appello.
 Chiunque abbia intenzione di osservare AV Peg, lo ha già fatto, per questo autunno-inverno 1986, è pregato (se vuole) di farmi pervenire i propri dati, sia sotto forma di stime che di grafici, o di resoconti più o meno completi come questo; in tal modo procederò con l'analisi completa di tutti i dati "chiudendo" lo studio di AV Peg per questa stagione. Chi fosse interessato alle mie stime o desidera avere altre informazioni etc. può scrivere a questo indirizzo:

4. TRIBUNE LIBRE
 N. IACOVONE

Osservazioni di AV Peg

INTRODUZIONE

Per AV Peg il GCVS (1976) fornisce i seguenti dati: $d = 21^h 49^m 47^s$
 tipo RR-ab, $JJH = 2\ 436\ 792.460 + 0.39037372\ E$ $\delta = +22^{\circ} 19'.3$
 range 9.90-10.92 (da C88 Rév 0).
 Osservazioni di tale stella compiute al campo GEOS CASINOS 1981, hanno mostrato un O-C = 0.0213d ($\sigma = 0.0080d$), corrispondente ad un ritardo di circa 31 minuti.

OSSERVAZIONI

Le mie osservazioni vanno dal 4/10/86 al 3/11/86 totalizzando in tutto 82 stime, eseguite con Meade 2080 (203 mm, 80x); utilizzata la cartina C88 Rév 0 del 1983.

Non avendo a disposizione (durante il periodo osservativo) delle effemeridi, ho eseguito le stime ad intervalli di 10 min. circa. Purtroppo, da come risulta in fig. 1, esiste un "buco" osservativo proprio nella fase di minimo e in quella di risalita della stella. Resta comunque ben evidente la fase di massimo e la curva di luce generale.

Passando ai dati ecco i risultati.
 Durante il periodo osservativo sono riuscito una volta soltanto ad osservare il massimo, di cui:

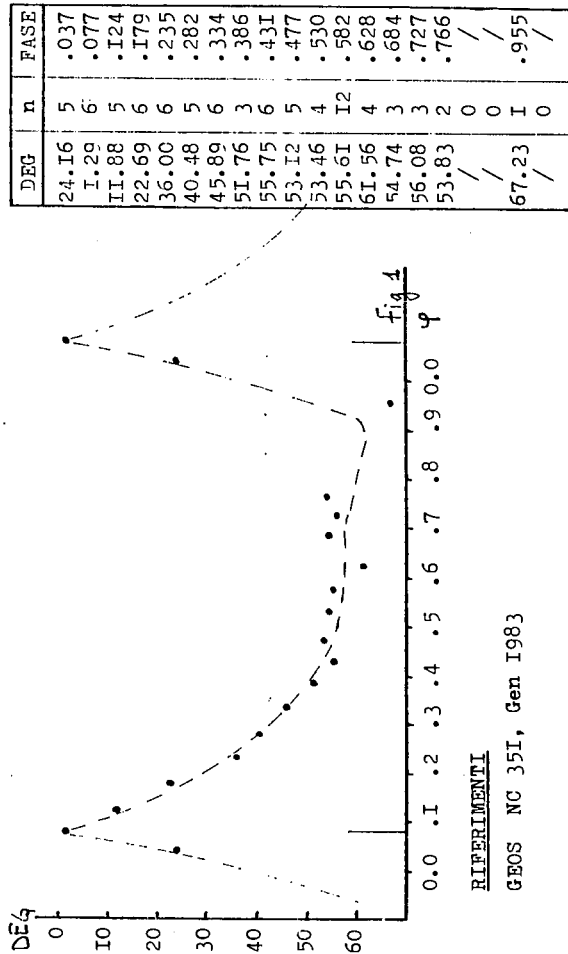
T. max OSSERVATO	JJH = 2 446 708.3752 ± 0.0023	T. max CALCOLATO	O-C
		JJH = 2 446 708.3424	0.0328 ± 0.0028

E' evidente l'O-C (=47 min.) che, nonostante la pochezza delle stime e delle osservazioni in fase di massimo, dovrebbe essere reale e non dovuto esclusivamente ad errori sistematici, vuoi di carattere osservativo, vuoi dell'unico max osservato, etc. (Quindi in ogni caso il ritardo esiste). Tra l'altro questo aumento di O-C rispetto alle osservazioni CASINOS 81 (non ho notizie nel periodo '81-'85) confermerebbe un andamento degli O-C ad aumentare; infatti i dati precedenti CASINOS 81 non mostravano alcuna differenza in O-C.

COMPOSITAGE

Il compositage è stato costruito su un totale di 82 stime, eseguendo le medie aritmetiche di ψ e mag. su tratti di 0.05 periodi.
 La curva di luce ottenuta rispetta fedelmente le curve tipiche delle RR-ab; l'ampiezza di magnitudine (non ho i minimi!) dovrebbe aggirarsi intorno ai 7/10.
 Il massimo da me trovato cade alla fase +0.08, un netto ritardo che, fermo restando costante il periodo dato dalle effemeridi, corrisponde, in termini temporali, a +45 min., valore che si avvicina moltissimo a quello dell'O-C osservato direttamente.

Data la mancanza delle magnitudini delle effemeridi, ho adottato il sistema delle magnitudini fittizie (Deg.) ottenendo i seguenti



RIFERIMENTI

GEOS NC 351, Gen 1983

G. BOISTEL

J'ai entrepris, il y a 3 semaines, la construction d'un télescope. Je commence en ce moment la phase d'apprêt du miroir de $\phi = 200mm$. qui sera fini d'ici fin février, si tout va bien. Le télescope sera en service d'ici fin juin. En attendant, Bonne année à tous !

5. INFORMATIONS FINANCIERES

Contribution de R. GUZIEWICS : 75 F
 J. VIALLE : 100 F