

IL CAMPO GEOS LOGARGHENA 1986

Dal 3 al 10 agosto 1986, come al solito impeccabilmente preparato ed organizzato da BFF e dal GAM, si è svolto a Logarghena - MS - per la terza volta un campo italiano GEOS. Il campo di quest'anno oltre a confermare la buona sistemazione ambientale di Logarghena e l'importanza che possono ancora svolgere tali occasioni d'incontro ed osservazione nell'ambito GEOS, si è contraddistinto dalle due precedenti edizioni (Logarghena 83 e 84) sotto alcuni aspetti:

a Partecipazione. Veramente buona quest'anno con 9 osservatori, dalla Svizzera (MAA) alla Calabria (MRZ). Quattro di questi, pressochè debuttanti han fatto utile esperienza al campo uscendone entusiasti del GEOS e dell'osservazione variabilistica.

b Risultati. La partecipazione di 2-3 osservatori telescopici ha permesso un pieno ed agevole utilizzo di tutti gli strumenti, rivelatisi anzi insufficienti (2 telescopi da 31 cm. e 3 da 114 mm.) per motivi indipendenti dalla volontà degli organizzatori. Qualcosa di meglio era forse ancora possibile fare ma, nel complesso, il III Campo ha segnato in questo settore notevolissimi progressi rispetto ai due precedenti, anche per la più curata preparazione ed analisi delle osservazioni.

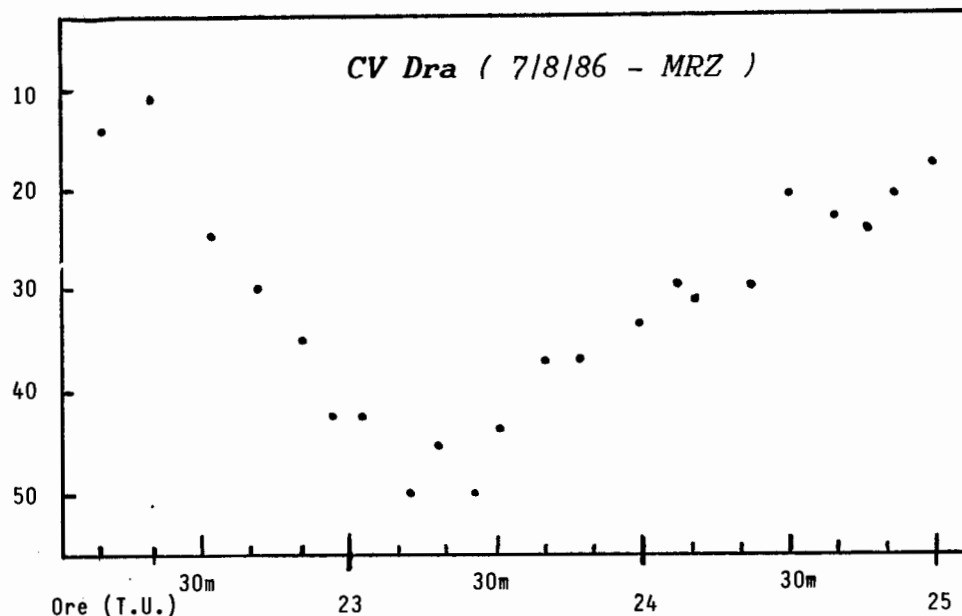
c Seeing e Metereologia. Logarghena ha confermato una volta di più le sue doti "astronomiche": 5 notti completamente serene, 1 al 75%, 1 al 50%. Seeing eccezionale: lo spettacolo di Giove al 31 cm, sia pur se con ottiche montate "ad occhio", era veramente irresistibile e si rubava ogni notte una buona mezz'ora d'osservazione per ammirare white spots, interconnessioni fra le bande, macchia rossa, ombre di satelliti sul pianeta (oltre alle calotte di Marte ed alcuni spettacolari ammassi e stelle doppie).

Bilancio Osservativo serale

E' qui di lato riportato il bilancio osservatore per osservatore delle 7 serate d'osservazione. Gli osservatori sono, nell'ordine: Marco Aluigi (GE); Pietro Baruffetti (MS); Danilo Bertocchi (GE); Andrea Manna (Svizzera); Antonio Maraziti (CZ); Giulio Napolitano (Roma); Riccardo Raggio (GE); Marco Tullio Suadoni (Roma).

Si nota una "crisi" degli ultimi giorni, in parte abituale ed in parte

dovuta ad altre cause quali parziale copertura del cielo (7 - 8 agosto), "alcoholismo" (9; vedi anche aneddoti) esonno.



Un possibile minimo della variabile CV Dra osservato (con un riflettore da 114 mm.) da A. Maraziti durante il campo estivo di Logarghena 86. Nella scala delle magnitudini B=0, C=100.

BILANCIO SERALE DELLE OSSERVAZIONI

	3/8	4/8	5/8	6/8	7/8	8/8	9/8	Totale
ALG	27	160*	244*	167*	21	25	0	644
BFF	12	98	211	136	76	50	33	616
BER	25	60	100	64	70	0	0	319
MAA	35	99	159	155	125*	94	28	695
MRZ	70*	91	187	166	117	93	36	760*
NAL	14	44	60	101	82	85	32	418
NGR	46	87	203	152	81	20	0	589
RGG	15	65	83	105	78	0	0	346
SDN	22	53	84	94	97	97*	47*	494
Totale	256	757	1331	1140	741	464	176	4872

A. M. 1986

E' qui presentato un breve resoconto preliminare delle osservazioni effettuate sulle principali stelle osservate al Campo di Logarghena; a queste stelle vanno aggiunte quelle dei programmi C, SR, L, RV di ciascun osservatore, più alcune algolidi in "Tourisme" osservate soprattutto dai nuovi osservatori. Dopo il nome della stella è riportato il numero complessivo di stime raccolte nonché i principali osservatori e strumenti utilizzati.

CSV 5943 And (124 stime; ALG, MAA, MRZ, NGR - B 70, B 80)

Questa stella, da tempo sospetta variabile ad eclisse, è apparsa sempre costante sia durante le singole notti che da una notte all'altra. Ciò ovviamente non esclude in forma assoluta l'ipotesi di una EA.

CY Aqr (210; ALG, BER, BFF, MAA, MRZ, NGR - T 114, T 310)

Su questa spettacolare variabile, osservata per due sole notti, sono stati raccolti una diecina di tempi di massimo, ben correlati fra loro.

NSV 12040 Cyg (304; ALG, BFF, MAA, MRZ, NGR, SDN - T 310)

Molto ben osservata questa stella del programma R. Rivelati complessivamente 12 tempi di minimo: 3 il 4 agosto, 4 il 5, 3 il 6, 1 il 7, 1 il 8. Buona la correlazione fra i vari osservatori, ed anche con l'effemeride provvisoria GEOS della NC 440.

CV DRA (548; ALG, BFF, MAA, MRZ, NAL, NGR, RGG, SDN - T 114)

E' stata la stella "vedette" del campo, e finalmente tutti ne hanno potuto percepire la variazione, che ad alcuni era finora sfuggita (vedi un minimo in figura). Ottenuti complessivamente 8 tempi di minimo di questa stella: 3 il 6 agosto (leggermente dispersi) e 5 il 7 (molto ben correlati). Molto buono anche l'accordo con un'effemeride provvisoria calcolata da FGR (da comunicazione privata).

LS Her (47; BFF, MAA, MRZ - T 114)

Poco osservata; registrata solo una discesa al minimo.

PP Lac (131; BFF, MAA, MRZ, NAL, NGR - T 310)

Osservata la risalita al massimo il 6 agosto, più 4 tempi di minimo (alcuni di non eccelsa qualità) il 7, ed infine la discesa al minimo del giorno 9 (interrotta da foschia). Buono l'accordo con l'effemeride GEOS.

RR Lyr (230; ALG, BER, MAA, MRZ, NAL, SDN - B 50, B 70, B 80)

Osservata soprattutto dai nuovi osservatori, ma non disdegnata anche dai "veterani"; 7 tempi di massimo in 2 notti, con O-C negativo di circa un'ora, raccolti su questa interessante (ma iper-studiata...) variabile.

FND 13 Oph (26; BFF, BER, MAA, MRZ, RGG, SDN - T 114)

Sospetta variabile (da comunicazione privata FND) poco osservata per l'indisponibilità di telescopi (purtroppo nessuno aveva notato come fosse possibile seguirla già con binocoli) ha rivelato problemi con la sequenza delle confronti (riscontrati da molti degli osservatori). Nonostante la base di tempo assai limitata, alcuni osservatori hanno percepito possibili variazioni.

V 567 Oph (147; ALG, BFF, MRZ, NGR - T 310)

Raccolti in tutto 8 tempi di massimo in due notti; scarsa però la correlazione tra i vari osservatori, specie la prima notte. Nonostante ciò ad una prima analisi sembrano in discreto accordo con l'effemeride GEOS.

AY Peg (67; BFF, MAA, MRZ, NGR - T 310)

Durante il periodo del campo era possibile osservare solo la risalita al massimo all'inizio della serata del 7 agosto. Tale risalita è stata puntualmente osservata e, nonostante l'incompletezza dell'osservazione, l'effemeride GEOS di questa EA sembra ben confermata.

KN Per (131; ALG, BFF, MAA, MRZ, NGR - T 310)

La sequenza è apparsa poco soddisfacente. Alcuni osservatori l'hanno vista costante, mentre altri hanno riscontrato deboli variazioni. Sembra comunque potersi concludere sulla non validità dell'effemeride del GCVS, mentre nulla può dirsi sulla non variabilità (suggerita da osservazioni fotoelettriche POI).

EL Sge (351; ALG, BER, BFF, MAA, MRZ, NGR, RGG - T 114)

Dati contrastanti raccolti dai vari osservatori su questa stella, la più enigmatica del Campo. Evidenziate da alcuni osservatori ampie variazioni ma con scarsa correlazione; per altri la stella è rimasta quasi sempre costante. Difficoltà col campo stellare, come segnalato da BTL in NC 415

Dati osservativi del Campo. Tutte le stime effettuate al campo sono state centralizzate da BFF e sono disponibili a richiesta.

ANEDDOTI E CURIOSITA'

Difficile scegliere fra i tanti di un campo simpaticissimo; meritano però almeno una citazione:

a Spettacoli di "cabaret" notturno di MAA (con i suoi "shorts" pubblicitari, l'imitazione di Piero Angela in Quark, i suoi famigerati rock alla chitarra).

