

ETOILES SUSPECTES OU SOUS-ÉTUDIÉES- BULLETIN D'INFORMATION N° 20

OBSERVATIONS DE CSV 7130 BOOTIS.

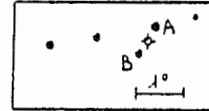
1°) CSV 7130 BOO:

Le "Second Catalog of Variable Stars" (1965) signale CSV 7130= HD 126200 (Sp:AO) comme EA? d'amplitude 0.5 magn. en p.

L'étoile a été sélectionnée pour le programme de prospection du GEOS en 1979 et figure dans la FT 13.

2°) Les observations:

Les repères utilisés pour l'observation étaient: A= HD 126248; 5.11; Sp A5V  
B= ; 6.22; Sp K



a) Mes 349 mesures de 1980 (31 nuits) ne montrent pas de variations par soirées. La magnitude moyenne est  $\bar{m}=6.07$  et l'écart-type des mesures  $\bar{\sigma}=0.045$  magn. Aucune variation n'a donc été mise en évidence.

L'on peut dire la même chose de mes 79 mesures hors-camp de 1981:  $\bar{m}=5.99$  et  $\bar{\sigma}=0.064$  magn.

b) CSV 7130 a été bien observée à CASINOS 1981, autant que le permettait la courte période de visibilité en début de nuit: de 3h à 3h 30 par nuit.

Les 392 mesures effectuées se répartissent ainsi:

OBS	Juillet 1981							Août 1981			
	24	25	26	27	28	29	30	02	04	05	06
FBG	2	7	5	3	2	5	7	2	1	1	-
BSQ	4	6	7	4	3	8	6	-	-	9	1
FGR	-	-	6	5	4	5	5	4	4	5	5
RAL	-	5	6	7	6	7	8	4	6	12	3
MAT	3	5	5	4	5	8	4	1	-	1	1
NZY	9	18	22	22	21	27	19	7	1	17	1
	18	41	51	45	41	60	49	18	12	45	12

Les courbes par soirées ne montrent aucune variation et les mesures ne sont que très peu dispersées. Les décalages systématiques sont faibles, et les variations observées sur la durée du camp par les différents observateurs, très faibles, sont, de plus, contradictoires, ainsi qu'en témoigne le tableau suivant, donnant pour chaque observateur et pour chaque nuit du camp la magnitude moyenne observée.

OBS	Juillet 1981							Août 1981				Ampl. camp	$\bar{m}$ camp	$\bar{\sigma}$ camp
	24	25	26	27	28	29	30	02	04	05	06			
FBG	5.85	5.87	5.92	5.91	5.89	5.87	5.90	5.86	5.85	5.89	--	0.07	5.89	0.034
BSQ	5.99	6.06	6.07	6.06	6.03	6.05	6.07	--	--	5.99	6.03	0.08	6.04	0.040
FGR	--	--	6.11	6.05	6.05	6.07	6.06	6.10	6.07	6.10	6.11	0.06	6.08	0.034
RAL	--	6.07	6.02	6.02	6.04	6.06	6.05	6.00	6.02	6.13	6.10	0.13	6.06	0.056
MAT	5.94	5.97	5.96	5.98	5.95	6.01	5.97	6.00	--	6.00	5.94	0.07	5.97	0.046
NZY	5.92	5.89	5.99	5.99	5.91	5.91	6.03	5.93	6.03	5.97	6.05	0.13	5.95	0.065

La répartition des mesures en fonction de l'écart-type est la suivante:

Écart à la moyenne	$-7\sigma/2$	$-5\sigma/2$	$-3\sigma/2$	$-\sigma/2$	$+\sigma/2$	$+3\sigma/2$	$+5\sigma/2$	$+7\sigma/2$
nbre de mesures	0	23	88	176	76	27	2	
k	-3	-2	-1	0	+1	+2	+3	

Elle correspond à une répartition parabolique s'exprimant par:  $n = 179.13 - 104.94 k^2$  où n est le nombre de mesures dans l'intervalle considéré.

La répartition des mesures est donc aléatoire, prouvant que l'étoile était constante lors de l'observation.  
Il demeure toutefois possible que CSV 7130 soit une algolide à éclipses rares.

Edmond NEZRY