

ETOILES SUSPECTES ou SOUS-ETUDIEES. Bulletin n° 30 .

Observing Faint NSV Stars :

IV. Pas de variations constatées pour NSV 3226 Cam .

NSV 3226 \equiv CSV 6474 est cataloguée comme éclipsante: E, 10.2 à 10.8 (magnitudes photographiques), spectre G2. Je n'ai pas eu l'occasion de consulter l'article de référence du NSV, dû à STROHMEIER .

J'ai effectué 90 estimations de NSV 3226 en 15 nuits à Paris, du 16 FEV au 04 JUN 83, pour 46 h 29 m de surveillance.
De coordonnées $\{ \alpha \text{ 6 h 47 m 20 s } , \delta \text{ +83}^\circ \text{ 32' 4" (1950.0)} \}$, ce qui la place à $1^\circ.5$ de VZ Cam, NSV 3226 figure sur l'Atlas Borealis. Cette étoile est d'observation commode au T207x48, à Paris. La carte de la Figure 1 indique les 2 repères utilisés. Leur différence d'éclat, 5.9 degrés en moyenne, doit atteindre 0.5 ou 0.6 magnitude.

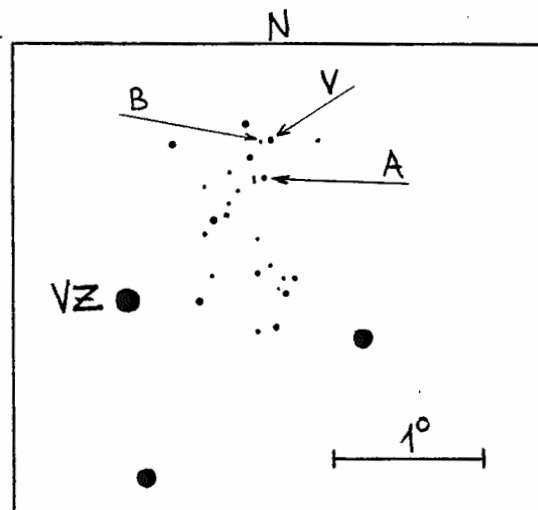
La comparaison moyenne a été: A(1.4)V(4.5)B. En adoptant la valeur $AB = 0.6 \text{ mag}$, l'écart-type des mesures individuelles ressort à : 0.058 mag et celui des moyennes journalières à 0.030 mag. Cette dispersion est celle attendue pour une constante télescopique, ou une éclipsante observée à son maximum d'éclat.

Donc NSV 3226 a été vue constante: il est difficile de se prononcer sur l'intérêt de poursuivre les observations de cette étoile. Certes 15 nuits et 46 heures d'observation négative sont insuffisantes pour "enterrer" une éclipsante suspecte, mais peut-être est-il désormais plus "rentable" d'essayer une autre NSV à la place de NSV 3226 ...

A. FIGER

REFERENCE

STROHMEIER W., 1958, KVB n° 23 .



24 NOV. 1983

Fig.1. Champ de NSV 3226 .