NSV 12344 CYG (= CSV 4794 = 027,1938)

INTRODUCTION


Le New Catalogue of Suspected Variable Stars (P.N. Kholopov et al, 1982) la renseigne avec un spectre A.

![Fig 1: carte de NSV 12344 Cyg avec étoiles de comparaison (adaptée de la carte de découverte)](image)

OBSERVATIONS


Aujourd'hui, en relisant l'article de K. Suzuki et M. Huruhata (1938), je me suis rendu compte que leurs 35 estimations y sont renseignées avec un jour julien comportant deux décimales et qu'il n'y a jamais plus d'une photographie par nuit. J'ai rentré ces données dans le programme Period de Patrick Wils et les ai soumises à la méthode PDM (Stellingwerf, 1978) pour des périodes de 0.1 à 5 jours.

Les périodes mises en évidence correspondent à des fréquences très proches de 4, 5, et 7 cycles par jour et ce sont justement celles qui apparaissent lors de la recherche des fenêtres d'observation (voir fig 2). De plus, les graphiques des compositages effectués avec ces périodes (voir fig 3) montrent de grandes dispersions sur une même phase.

De mon côté, je n'aurais pas observé NSV 12344 Cyg aussi souvent et aussi longtemps, si je n'avais cru voir des variations d'éclat. Mais si les photographies de K. Suzuki et M. Huruhata montrent cette étoile brillant entre les repères A, B et C, je la vois toujours plus faible que C. A mes yeux, sa luminosité égale celle de l'étoile D (voir fig 1), mais je l'ai vue une fois 3 degrés plus faible et quelques fois jusqu'à 3 degrés plus brillante que D.
fig 2 : compositages des estimations de Suzuki et Huruhata avec les périodes les plus probables trouvées par la méthode PDM

Comme d'habitude, j'ai divisé mes estimations par saison d'observation et j'ai fait des recherches de période sur chaque groupe et sur l'ensemble de mon travail. Les périodes apparaissant sont courtes (moins d'un jour), mais à chaque fois différentes, et plus il y a d'estimations, plus petits sont les pics des périodogrammes. Les résultats sont également différents de ceux obtenus avec les estimations de K. Suzuki et M. Huruhata.

CONCLUSION

Les estimations faites sur les photographies semblent l'avoir été sans tenir compte des différents spectres des étoiles comparées, ni de la masse d'air traversée par la lumière.

Je pense avoir perçu la couleur rouge de l'étoile de comparaison C, ce qui expliquerait que je la vois toujours plus brillante que NSV 12344 Cyg, contrairement à ce qu'elle semble apparaître sur les photographies de K. Suzuki et M. Huruhata.

Peut-être, y aurait-il moyen d'obtenir des estimations visuelles plus précises en abandonnant l'étoile de comparaison C, dont la couleur est perturbatrice. Mais, il n'y a hélas aucune bonne étoile de remplacement dans le champ.

J'abandonne donc le suivi de cette suspecte considérant qu'il s'agit probablement d'une étoile constante ou à variations de très faible amplitude.

BIBLIOGRAPHIE


Jacqueline Vandenbroere