

PROJET « DY Peg » PORTANT SUR D'EVENTUELS VARIATIONS DE SON AMPLITUDE. UNE ETOILE PULSANTE DE LA FAMILLE DES SX PHEONICIS.

Patrick Brandebourg, membre de la SAF (et clubs de Blénod dans le 54 (membre fondateur) et V3a de Sévérac (Observatoire Bretagne Atlantique, 44).



DY Peg est une étoile variable pulsante de type SX Phoenicis

En comparaison avec la littérature, après une observation de cette étoile, je constate une différence d'amplitude de 0.25 magnitude avec un filtre V (Johnson)!

Mes mesures du 15 au 16 octobre dernier sont-elles erronées ou est-ce une véritable évolution de l'étoile ?

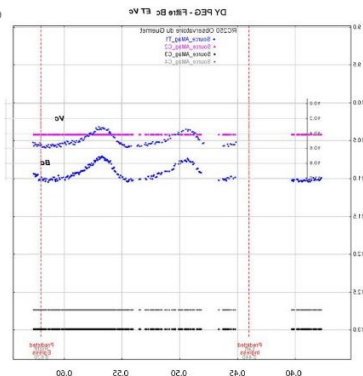
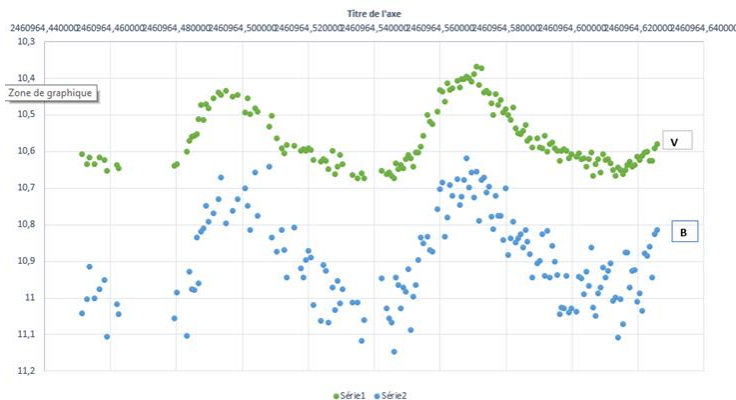
Constater à nouveau cette différence confirmerait l'aspect astrophysique de l'écart.

Ne pas constater cet écart et retrouver l'amplitude attendue pourrait vouloir dire que les mesures sont erronées OU que cette variation est bien réelle mais possiblement limitée dans le temps.

Double cycle sur la nuit en B et V (Johnson).

Coordonnées J2000 : 23 08 51.19 / +17 12 56

DY PEG - filtres B et V avec coef de transformation (protocole AAVSO).



LE PROJET : faire des mesures photométriques de DY Peg sur au moins une année afin de voir si des changements relatifs à l'amplitude existent ou pas.

Utiliser des filtres photométriques en précisant le système (Sloan, J&C, RAPAS, etc.) Préciser le logiciel utilisé.

REMARQUE : DY Peg possède un cycle fondamental radial, une première harmonique et un cycle non radial récemment découvert. Ce dernier peut-il perturber le cycle principal en amplitude ? Si oui selon quelles fréquences ? Quelles valeurs ?

Période = 1.75h (phase)

Mag moyenne en V = 10.56

Moyens d'observation ici :

RC 250 et caméra Asi 294 MM

Pose : 30 " Champ = 30 '

Durée de l'observation : 4,18 h

Météo : vent (raf à 30-35 k/h)

Analyse de base : AstroimageJ

CONTACT :

Patrick-brandebourg@sfr.fr

