

P06 - Le projet DY Peg

Patrick Brandebourg

Lors d'une observation en octobre dernier, mes résultats montraient une variation (en V et en B, système Johnson) conforme aux données connues en termes de période.

En revanche l'amplitude était bien en dessous de l'amplitude attendue (en V : 0.30 mag au lieu de 0.55).

Cette nuit-là le vent était très bien présent (30-35 km/h).

Après de nombreuses vérifications (sauf une « ré-observation » pour des raisons météo), à savoir des changements ou alternances au niveau des repères,

essais avec un autre logiciel, reprise des magnitudes instrumentales manuellement, etc., l'écart était toujours confirmé !

Mon setup était le suivant : télescope RC250 à f/8 en poste fixe, caméra Asi 294 MM Pro, filtres B et V (Johnson), 4,18 heures d'observation (donc plus de deux cycles),

logiciel de photométrie = AstroimageJ, coordonnées du lieu : 47.472296 et -2.350880.

L'idée est donc de surveiller cette étoile car nous ne pouvons écarter l'hypothèse d'une évolution « réelle »,

peut-être provoquée par le 3ème mode de variation (mode non radial) récemment découvert sur le mode fondamental radial (aux astrophysiciens de répondre).

Une seule observation ne suffira pas car ces possibles variations peuvent être périodiques (régulières ou non).

Je propose donc que des amateurs analysent cette étoile selon les principes basiques de la photométrie (peu importe la fréquence dans un premier temps),

ceci à différents moments de l'année et au moins sur une année complète.