

Notes sur le tavélographe à un canal

Cet instrument reprend le schéma optique utilisé par Antoine Labeyrie depuis 1972.

Il est décrit dans :

« Speckle interferometer for 0.02'' stellar resolution », A. Labeyrie, 1972, AILT Conf. 389

« Speckle interferometry observations at Mount Palomar » A. Labeyrie 1974 Nouvelle Revue d'Optique 5, 502.

Schéma optique du tavélographe (suivant Fig. 2 Labeyrie 1974).

M : miroir percé, placé au foyer du télescope, servant à amener l'étoile dans le champ du tavélographe ($\sim 1''$);

Oc : oculaire de visée :

Obj: objectif agrandissant l'image de l'objet observé ;

Pup : image de la pupille d'entrée du télescope (miroir primaire du télescope)

R : réseau holographique concave (1800 traits/mm) sur lequel est formé l'image agrandie de l'objet ;

Mp : miroir concave sur lequel est formé l'image dispersée de la pupille Pup (spectre stellaire). Ce miroir reforme l'image de l'objet sur la caméra ;

Msp : masque servant à définir la largeur de la bande spectrale d'observation ;

Lsp : lentille pouvant s'insérer dans le faisceau pour visualiser le spectre de l'objet dans la bande sélectionnée ;

Lcol : lentille de collimation ;

Gcal : grille servant à calibrer la géométrie de l'image formée sur la caméra ;

T : graduation permettant de repérer la position du chariot (Tirage) servant à reculer la caméra pour corriger la dispersion atmosphérique.

