
DIRECTORS' CORNER

Spectrographe Casshawec: Accord avec L'observatoire Lick

Le 8 novembre 1989, la Société CFH et UCO/Lick ont signé un accord pour le transfert de propriété du spectrographe Casshawec à l'Université de Californie à Santa Cruz.

L'Université de Californie à Santa Cruz a développé un positionneur de filtres, destiné au foyer primaire du télescope Shane de 3 m et qui est en cours de tests. Ce positionneur contient 100 fibres individuelles, montées sur des boutons magnétiques et mises en place sur une plaque en acier. Les spécifications ont une précision deux axes de 10 microns, et un temps de mise en place inférieur à 2 minutes. Un correcteur en cours de fabrication permettra d'obtenir un champ de un degré sur le ciel. Le spectrographe sera équipé d'un récepteur CCD, et son environnement de fente sera modifié pour accepter le faisceau de fibres. Il sera utilisé sur le plancher de la coupole, et devrait être en opération au cours de 1991.

En compensation de ce don, la Société CFH recevra un CCD Ford Aerospace 2000 x 2000 pixels, et aura un accès privilégié au laboratoire d'optique de l'Université de Californie à Santa Cruz. Mais surtout il est attendu que des collaborations scientifiques proches se développent entre les astronomes Canadiens, Français et Hawaïens intéressés par cette possibilité de spectrographie multi-objets dans un grand champ et l'équipe de J. Brodie à l'Université de Californie à Santa Cruz. Des demandes de temps communes seront en conséquence fortement encouragées. Les lecteurs intéressés peuvent soit me joindre (Monnet @uhcfht.bitnet), soit consulter Jean Brodie (Brodie @helios.ucsc.edu).

Guy Monnet

UV Spectroscopy

A thorough analysis of UV spectroscopic capabilities at CFHT took place during the Scientific Advisory Council meeting in Waimea at the end of October. The discussion centered around the relative merits of upgrading the UV Prime Spectrograph as opposed to upgrading the Herzberg, the goal being to provide efficient near-ultraviolet spectroscopy at intermediate resolution down to the atmospheric cutoff (~3100 Å). The decision was not easy because each approach has distinct advantages. UV prime has a 5-arcminute slit and high transmission thanks to the fact that its optics comprise only two reflecting surfaces in addition to the grating and two air-glass interfaces. Its principal disadvantages are that it requires a dedicated CCD and has fixed dispersion. In contrast, the Herzberg offers a range of dispersions (see Information Bulletin #21 for dispersions currently available) and can be used with the best available CCD. However, it has a shorter slit (2 arcminutes) and lower transmission because of two additional reflections (folding mirror and telescope secondary) and four additional air-glass interfaces (Schmidt corrector and CCD dewar window).

SAC's final recommendation was to modify and upgrade the Herzberg Spectrograph to provide it with UV optics optimized between 3000 Å to 4500 Å. Accordingly, we will undertake the following actions as quickly as possible.

1. Obtain a new folding mirror/corrector lens module optimized for the UV and recoat the other mirrors of the white optics.
2. Purchase one or more new gratings with peak first-order blaze efficiency near 3000 Å.
3. Provide order-sorting filters to match the available gratings.
4. Replace the current guide camera (Superisocon) with a more reliable blue-sensitive LLLTV.

The goal is to have all of this completed by September 1990. Those wishing the latest information should contact Tim Davidge, who has scientific responsibility for the Herzberg Spectrograph. SAC also recommended that UV Prime be decommissioned effective the second semester of 1990. Since the instrument is not scheduled in first semester 1990, the decommissioning is effective immediately.

Robert McLaren

Changements au Sein du Personnel

Les départs et arrivées enregistrés au cours du deuxième semestre de 1989 (et non encore relatés dans le numéro précédent du Bulletin) ont tous eu lieu au sein du personnel scientifique.

Carol Christian, astronome résidente à la charge de l'UH depuis avril 1981, a quitté Waimea à fin août. Au cours de ses huit ans de service auprès du TCFH (à date le plus long mandat pour un astronome résident) Carol a été étroitement associée à l'évolution du télescope dans sa première décennie; elle a joué un rôle très actif en particulier dans le développement du système de réduction des données et dans l'introduction des détecteurs CCD. Elle est désormais responsable des moyens d'analyse des données du projet EUVE à UC Berkeley.

Au terme de sa période de service national passée en détachement au TCFH, **Jacques Sebag** a regagné la France en août. Son successeur "coopérant" est **Eric Tessier**, qui a pris son service à Waimea en septembre.

George Mitchell, qui bénéficie d'une année de congé sabbatique de l'Université Saint Mary's (Halifax, Nouvelle-Ecosse) est arrivé en juillet avec sa famille à Waimea, où il a été accueilli comme chercheur visiteur.

Claude Berthoud