

4. La Commission a enregistré avec une vive satisfaction la création, à l'Observatoire de Harvard College, du Bureau local Milton pour l'étude des étoiles variables, et approuve chaleureusement son programme.

*Commission 28. (NÉBULEUSES ET AMAS STELLAIRES)*

La Commission des nébuleuses et amas stellaires approuve la proposition, formulée par la Commission de la Photométrie, de former une sous-commission des séquences de magnitudes.

*Commission 29. (SPECTRES STELLAIRES)*

Que l'Union recommande l'adoption définitive de la notation pour la classification des spectres d'étoiles du type Wolf-Rayet définie à la page 252 des Rapports préliminaires, étant bien entendu que les diverses classes soient décrites par deux lettres majuscules romaines, par exemple WC 7, WN 5.

*Commission 31. (BUREAU DE L'HEURE)*

1. La Commission approuve la proposition britannique transmise par le Comité exécutif de l'U.A.I. d'adopter à partir du 1er janvier 1940 les positions d'étoiles du système FK3 pour les déterminations d'heure et leur utilisation en vue de l'émission des signaux horaires.

Le Bureau International de l'Heure tiendra compte de cette proposition à partir du 1er janvier 1940.

2. La Commission demande une subvention annuelle de *huit mille francs or* (8000) pour le Bureau International de l'Heure, au cours des années 1939, 1940 et 1941.

*Commission 33. (STATISTIQUE STELLAIRE)*

La Commission de Statistique stellaire approuve la proposition que la Commission 25 (Photométrie stellaire) considère la formation d'une sous-commission de séquences de magnitudes (voir Commission 25, 1ère résolution).

*Commission 36. (SPECTROPHOTOMÉTRIE)*

1. La Commission insiste sur l'importance d'une intercomparaison des lampes, réducteurs et autres étalons photométriques employés par les différents auteurs dans leurs travaux d'astrophysique.

2. La Commission propose que les recherches photométriques précises sur le spectre continu des étoiles brillantes, qui n'ont été jusqu'ici poursuivies que dans l'hémisphère boréal, soient étendues d'après les mêmes méthodes, à l'hémisphère austral, afin de constituer un système homogène d'étoiles de comparaison pour l'étude des étoiles faibles.

3. Il est important que, dans les publications des observations spectrophotométriques, on communique non seulement les gradients, mais aussi les mesures complètes d'intensité en fonction de la longueur d'onde. De cette manière seulement, il est possible de comparer les résultats des divers observateurs et d'estimer l'influence des différentes sources d'erreur, comme par exemple, celle d'un pouvoir de résolution limité. Les observations seront communiquées en détail, afin de rendre possible une discussion ultérieure sous tous les rapports.