

## Werk

**Label:** Abstract

**Jahr:** 1939

**PURL:** [https://resolver.sub.uni-goettingen.de/purl?31311028X\\_0068|log60](https://resolver.sub.uni-goettingen.de/purl?31311028X_0068|log60)

## Kontakt/Contact

[Digizeitschriften e.V.](#)  
SUB Göttingen  
Platz der Göttinger Sieben 1  
37073 Göttingen

✉ [info@digizeitschriften.de](mailto:info@digizeitschriften.de)

0,133 en densité. En fermant progressivement le seconde fente la lumière parasite diminue comme on le voit sur la fig. 3. Le cas choisi est un cas extrême pour que l'effet étudié soit assez grand. Si un tel cas arrivait dans la pratique l'effet de la lumière parasite serait du même ordre avec les autres microphotomètres car il dépend de l'optique qui est sensiblement la même dans les autres types de microphotomètres.

Depuis son installation dans les laboratoires de l'Observatoire le nouveau microphotomètre sert journellement aux mesures des clichés astronomiques. Les mesures se font très vite. Une seule suffit pour donner la densité à 0,01 près. La mise en place du point à mesurer à l'aide des vis micrométriques, l'allumage progressif de la lampe et l'équilibrage du galvanomètre à l'aide d'un coin optique durent une minute environ de façon qu'un observateur un peu entraîné peut mesurer une cinquantaine des points par heure. Après chaque mesure on éteint la lampe pour déterminer le zéro optique du galvanomètre. Sa position est légèrement variable au cours des mesures. En mesurant à deux nous sommes arrivés dernièrement M. Guth et moi à une moyenne de trois mesures complètes par minute.

En terminant qu'il me soit permis de remercier le Conseil National de Recherches ainsi que la Direction de l'Observatoire National de Praha qui ont accordé les subventions nécessaires pour la construction de l'appareil.

\*

### **O nové konstrukci mikrofotometru Státní hvězdárny v Praze.**

(Obsah předešlého článku.)

Podle návrhu autorova byl sestrojen fotoelektrický mikrofotometr sloužící k měření astronomických snímků. Jest užito dvou hradlových článků Tungsram S 44 zapojených proti sobě. Jeden článek je osvětlován světlem procházejícím měřenou deskou a druhý článek světlem procházejícím optickým klínem, kterým se vyrovnává galvanometr do nulové polohy. Jelikož světlo pochází ze společného zdroje, nemusí býti udržován tento na konstantní svítivosti. Praktické zkoušky ukázaly dobrou použitelnost i velkou rychlost měření jak hustoty tak i přesné polohy měřeného místa, což má důležitost pro většinu astronomických snímků. Přístroj byl postaven z podpory udělené Národní radou badatelskou a Státní hvězdárnou v Praze.