

Bande A: $\lambda = 556.1 \pm 1.6$

B: $\lambda = 576.4 \pm 0.2$

Pour la bande A j'ai seulement vu
le maximum d'éclat et on voit que
l'éclatitude ne mesmes n'est pas une
civile; - pour B au contraire le bord
le moins refringible était parfaite-
ment tranché, et les mesures sont
aussi très satisfaisantes.

Le spectre continue des parties cen-
trales au moyen était toujours
très faible.

Je suis très honoré de vous adresser

avec respect et dévouement

Bernhard Hasselberg

Pulkowa 1884 Febr. 7.

Monsieur le Professeur!

Deux plusieurs journaux périodiques
dignes je trouve annoncés votre
découverte importante de deux
bandes du spectre des comètes
dans le spectre de certaines
parties de la couronne solaire
à l'occasion de l'éclipse du mois
Mars de l'année passée. Comme
l'exposé de ce fait intéressant
dans les journaux est trop
succinct pour satisfaire à l'in-
térêt plus spécial que j'ai dans
toutes les questions qui regardent
les propriétés spectrales

des comètes, je n'hésite pas de vous
prier de vouloir bien me donner
quelques informations plus spéci-
ales à ce sujet, notamment si
les bandes observées ont été recon-
nuës, ou si l'identification a eu lieu
seulement à l'aide de l'apparence
extérieure des bandes mêmes. Si
le fait peut être constaté sur
des cas particuliers, on le voit confir-
mer comme une des plus
importantes acquisitions qu'a faites
la physique solaire à la science.

Depuis plusieurs mois nous
avons vécu sur le fond d'un
mer de nuages, qui seulement
très rarement nous ont permis
de voir un peu ce ciel étoilé.
C'est pourquoi j'ai seulement
pu observer

le spectre de la comète Pons à sa-
voir le 2 et le 15 jours derniers.
De première fois j'ai seulement ob-
servé une ou deux bandes au spectre
entre des nuages, mais assez pour
me convaincre que le spectre était
tout à fait celui qui appartient aux
comètes en générale. L'intensité
des bandes, ^{A et B,} notamment de celle
de ⁷³ ~~de 73~~ était assez grande,
ainsi, que la raie secondaire
($\lambda = 572.8$) peut s'observer presque
sans difficulté. La bande C au con-
traire était très faible. Le 15 jours
le spectre était nettement affaibli,
sans doute en conséquence de la
position plus basse de l'étoile, mais
néanmoins j'ai pu obtenir un
nombre suffisant de raies des
bandes A et B, tout voici le résultat.