

Tableau I.

(1) Numéro d'observation, (2) Temps universel, (3) Déviation du galvanomètre en mm, (4) Logarithme de la déviation.

(1)	(2)	(3)	(4)
1	18 43,7	5	0,699
2	46,5	6,5	0,813
3	49,5	9	0,954
4	51,8	11	1,041
5*	56,5	13	1,114
6*	58,1	17	1,230
7	19 01,0	25	1,398
8	03,5	28	1,447
9	05,0	32	1,505
10	09,3	36	1,556
11	12,0	44	1,643
12	13,5	46	1,663
13	19 17,0	54	1,732
14*	26,5	63	1,799
15	28,3	76	1,880
16	32,3	85	1,929
17	34,5	89	1,949
18	39,5	98	1,991
19	43,5	102	2,008
20	47,8	107	2,029
21	50,5	114	2,057
22	53,0	118	2,072
23	59,3	119	2,075
24	20 18,5	125	2,097

* Nuages.

décalage entre la courbe observée et les courbes théoriques. Les résultats sont donnés dans le tableau suivant.

La courbe vers 18^h 45^m est très incertaine à cause de la faible déviation du galvanomètre. Dans la discussion nous avons négligé la première ligne du tableau II.

Le comparaisn avec les observations montre que la série infrarouge satisfait le mieux aux observations, ce qui prouve que la densité dans la pénombre le 8. XII. 1946 ne fut pas trop différente de la densité théorique. Ces résultats seront contrôlés à l'aide des mesures directes de la densité effectuées également pendant cette éclipse, qui sont en cours de réduction.

BIBLIOGRAPHIE.

- [1] F. Link, Théorie photométrique de la pénombre, en manuscrit.
 [2] G. Rougier, Journ. d. Observ. 17 (1934), 65.
 [3] F. Link. C. R. 195 (1932), 1236.

Tableau II.

TU	Obs.	IR	O—C	UV	O—C	14. IX. 32	O—C
h m							
18 45	0,75 ± 0,05	0,91	—0,16	0,82	—0,07	1,00	—0,25
19 00	1,35 ± 0,01	1,42	—0,07	1,38	—0,03	1,48	—0,13
19 30	1,90 ± 0,003	1,96	—0,06	1,98	—0,08	2,00	—0,10
20 00	2,08 ± 0,001	2,14	—0,06	2,14	—0,06	2,14	—0,06

Les météores de la Comète Tuttle (1790 II).

Vladimír Vanýšek.

(Manuscrit reçu le 9 Janvier 1947.)

L'activité extraordinaire de cet essaim a été observée par A. Bečvář le 22 décembre 1945 à l'Observatoire de Skalnaté Pleso en Slovaquie [1]. Les coordonnées du radiant déterminées à cette occasion étaient $RA = 233^\circ \pm 0,7^\circ$, $D = 82,6^\circ \pm 0,9^\circ$. Un maximum relativement aigu de la fréquence des météores indiquait l'origine cométaire due à la comète Tuttle (1790 II). Le radiant théorique calculé par V. Guth serait alors $RA = 214,0^\circ$, $D = 74,9^\circ$.

Nous avons essayé de vérifier ces résultats avec J. Zoubek à l'occasion de notre séjour à l'Observatoire d' Ondřejov en 1946. Le 22 décembre entre

21^h 47^m et 23^h 05^m T. U. nous avons pu observer en tout 22 météores dont 17 ont été dessinés sur la carte (voir la fig.). Parmi ces 17 trajectoires 9 donnent un radiant dans Ursa Minor et leur traitement par la méthode numérique [2] donne les coordonnées suivantes du radiant apparent (corrigé de l'attraction zénithale):

$$RA = 217,8^\circ \pm 0,8^\circ, D = 76,7^\circ \pm 1,0^\circ.$$

Il s'en suit que la relation avec la comète Tuttle est très probable, comme le montre le radiant théorique ci-dessus. La fréquence horaire était 2,5 mé-