Zusatz des Herausgebers. In Betreff des mutmaßlich veränderlichen Sterns $12^m 13^h 14^m 28^s + 2^\circ 36'5$ (1855) habe ich Prof. *E. Millosevich* gebeten, die Details seiner in A. N. 118 p. 195 unter Nr. 52 angeführten Beobachtung mitzuteilen. Prof. *Millosevich* schreibt mir d. d. 25. Mai: »L'osservazione della stellina di Peters per la cometa 1862 II fu da me fatta l'8 giugno 1887 col micrometro filare e coll' equatoriale di 9 pollici di Merz. Ricordo benissimo che la cercai colla convinzione forse di 12^ma grandezza e nessuna annotazione feci sul registro; così che certamente sarà stata o di 12^ma o al più di $11\frac{1}{2}^m$. Di questo fatto Ella non abbia alcun dubbio. Ebbi allora $\Delta\alpha = +0^m 8^s 43$ $\Delta\delta = -14' 32'' 1$. Stella di confronto (1887.0): $13^h 15^m 56^s 97 + 2^\circ 40' 53'' 0 \frac{1}{2}$ (AG. Alb. 4703 + Wash. 2647). Stellina Peters secondo la mia osservazione (1887.0): $13^h 16^m 5^s 40 + 2^\circ 26' 20'' 9$.« Hiernach scheint die Veränderlichkeit des Sterns, der auch auf der Himmelskarte Algier $+3^\circ$ Nr. 100 (1899 April 10) als Stern 9. Größe vorkommt, nahe zweifellos zu sein; die provisorische Bezeichnung ist var. 73.1905 Virginis. Kr.

Berichtigungen zu „Genäherte Örter etc.“ (Erg.-Heft 6 der Astr. Nachr.).

pag.	Stern	statt:	lies:
32	$9^h 55^m 36^s$	BD. 3781	BD. 2781
49	19 15 15	» 4922	» 4942
49	19 21 33	» 4948	» 4968
61	23 46 44	» 2573	» 6573

Die beiden Fehler auf p. 49 rühren von einem Zählfehler in BB. VIII her, indem daselbst auf p. 122 die Überschriften der beiden letzten Kolonnen lauten müssen:

4881-4940 resp. 4941-5000.

Wien, k. k. Sternwarte, 1905 Mai 25.

Dr. *J. Rheden*.

Radiants observés à l'Observatoire National d'Athènes

pendant les années 1903 et 1904 par *D. Eginitis*.

1903.

No.	Jour	Heure	Radiant α δ	No. mét.	Eclat	Coloration	Vitesse	Remarques
1	Août 11	$10^h 14^m - 15^h 55^m$	$43^\circ + 56^\circ$	7	3	rouge-jaune	3-4	XL Perséides
2	» 12	10 22 - 15 19	$45 + 57$	11	3	» »	4	» »
3	Nov. 14	14 36 - 16 0	$152 + 25$	6	3	» »	2	CXV Léonides
4	» 14	15 10 - 18 0	$156 + 20$	6	3	» »	2	» »
5	» 15		$150 + 22$	187	3-4	» »	2-3	» »
6	» »	11 50 - 17 50	$153 + 21$					
7	» »		$152 + 24$					
8	» 16	12 55 - 16 34	$150 + 17$	33	3	» »	4	» »
9	» 23	7 46 - 16 0	$23 + 43$	14	4-5	jaune	4	XXI Androméides
10	» 24	6 30 - 14 0	$26 + 46$	11	4-5	rouge-jaune	4	» »
11	» »		$26 + 43$					

Notes.

Remarques. Les désignations et les chiffres romains, indiqués dans la colonne ci-dessus des Remarques, sont ceux des groupes du Catalogue de M. W. F. Denning, qui contiennent des radiants ayant la même (ou à très peu près) position.

Temps. Les heures des observations, indiquées ci-dessus, sont celles du premier et du dernier météore observés, en temps moyen astronomique d'Athènes.

Echelles. L'éclat des météores est estimé suivant l'échelle des grandeurs stellaires. Pour la vitesse nous employons l'échelle 1-5, dans laquelle la plus grande vitesse est signalée par 5.

Perséides. L'observation des Perséides a été gênée cette année par la Lune, âgée de 14 jours le 7 août.

Léonides. L'essaim des Léonides fut observé par un temps très beau, la Lune, âgée de 25-27 jours, n'a point gêné les observations. L'essaim a atteint son maximum de $15^h - 16^h$, le 15 novembre. On a observé une étoile filante très brillante, qui a laissé une trace d'une durée de 75^s avec diverses couleurs, surtout bleuâtres.

La chute des météores, principalement le 15 novembre, a été régulièrement croissante et décroissante avant et après le moment du maximum.

Pendant les trois soirées, et surtout le 15 novembre, on a vu tomber un grand nombre d'étoiles filantes des constellations de l'Hydre et du Grand Chien et quelques-unes près de Régulus.

Biérides. Les Biérides ont été observées du 23 au 24 novembre, le 22 novembre le ciel était très nébuleux et on n'a vu aucun météore.

Le 23 novembre l'observation fut favorisée, à partir de $10^h 30^m$, par un temps beau, auparavant le ciel était nébuleux; on distinguait des étoiles de 6^e grandeur.

Les météores de cet essaim étaient, en général, de 5^e grandeur et possédaient une très grande vitesse, avec des trajectoires courtes. Un grand nombre de ces astres ont sillonné l'espace d'une manière tellement rapide, qu'ils étaient à peine visibles, ressemblant à des grains de poussière.