Effemeride approssimata per la ricerca della cometa di Faye.

Partendo dal sistema E di elementi pubblicati da *Fayet* nelle A. N. 4461, 186.352, ho calcolato di 40 in 40 giorni le perturbazioni prodotte da Giove e di 80 in 80 quelle prodotte da Saturno dal 2 Novembre 1910 al 13 Febbraio 1918, applicando il metodo della variazione delle costanti e variando, per l'ammontare delle perturbazioni, gli elementi di partenza una prima volta il 19 Giugno 1913 ed una seconda volta il 16 Novembre 1915.

I valori ottenuti sono riportati nella seguente tabella:

	1910 Nov. 2-1913 Giugn. 19			1913 Giugn. 19-1915 Nov. 16		
	Δ	δ	$\Delta + \delta$	Δ	δ	$\Delta + \delta$
ΔM	+13' 39".94	-29".69	+13' 10".25	+8' 34".37	-53".31	+7' 41".06
$\Delta \omega$	-3 28.21	+20.09	-3 8.12	-2 20.82	+19.75	-2 1.07
$\Delta \delta$	-0 3.37	+0.95	-0 2.42	+1 41.46	-8.64	+1 32.82
Δi	+0 6.20	-0.83	+0 5.37	+0 43.01	-3.37	+0 39.64
$\Delta \varphi$	-0 58.79	-8.52	-1 7.31	+4 42.82	-17.46	+4 25.36
$\Delta \mu$	+0".6804	-0".0322	+0".6482	+0".6179	-0".0313	+0".5866

	1915 Nov. 16-1918 Febr. 13			Somma		
	Δ	δ	$\Delta + \delta$	Δ	δ	$\Delta + \delta$
ΔM	+0' 57".45	-0' 11".81	+0' 45".64	+23' 11".76	-1' 34".81	+21' 36".95
$\Delta \omega$	+4 23.87	+0 12.31	+4 36.18	-1 25.16	+0 52.15	-0 33.01
$\Delta \delta$	+0 20.05	-0 11.56	+0 8.49	+1 58.14	-0 19.25	+1 38.89
Δi	+0 2.65	+0 0.77	+0 3.42	+0 51.86	-0 3.43	+0 48.43
$\Delta \varphi$	+2 4.46	-0 9.73	+1 54.73	+5 48.49	-0 35.71	+5 12.78
$\Delta \mu$	+0".3503	+0".0225	+0".3728	+1".6486	-0".0410	+1".6076

Correggendo gli elementi di *Fayet* della somma di queste perturbazioni, sono giunto agli elementi seguenti:

$$T = 1918 \text{ Febr. } 9.69923 \text{ t. m. Greenw.}$$

$$\begin{aligned} \omega &= 199^\circ 50' 20".00 \\ \delta &= 206 \ 17 \ 15.29 \\ i &= 10 \ 31 \ 9.22 \end{aligned} \quad \left. \begin{aligned} &1920.0 \\ &\log a = 0.574154 \\ &\mu = 488".3996 \end{aligned} \right\} \quad \begin{aligned} \varphi &= 34^\circ 11' 54".37 \\ & \end{aligned}$$

e per mezzo di essi alla seguente effemeride di ricerca:

12^h t. m. Greenwich.

1918	T = 1918 Febr. 5.6992		T = 1918 Febr. 9.6992				T = 1918 Febr. 13.6992	
	α vera	δ vera	α vera	δ vera	$\log r$	$\log \Delta$	α vera	δ vera
Genn. 28	0 ^h 38 ^m 19 ^s	+1° 32' 3	0 ^h 31 ^m 36 ^s	+1° 15' 2	0.2168	0.2815	0 ^h 25 ^m 2 ^s	+0° 58' 0
Febr. 1	0 48 47	2 18.1	0 42 3	2 1.0	0.2161	0.2869	0 35 28	1 43.9
5	0 59 21	3 4.5	0 52 36	2 47.6	0.2157	0.2924	0 46 0	2 30.7
9	1 10 0	3 51.4	1 3 16	3 34.7	0.2156	0.2978	0 56 39	3 17.9
13	1 20 45	4 38.5	1 14 0	4 22.1	0.2157	0.3033	1 7 23	4 5.6
17	1 31 35	5 25.4	1 24 50	5 9.5	0.2161	0.3088	1 18 13	4 53.3
21	1 42 28	6 12.1	1 35 44	5 56.6	0.2167	0.3143	1 29 7	5 40.8
25	1 53 26	6 58.2	1 46 42	6 43.3	0.2176	0.3199	1 40 5	6 28.0
Marz. 1	2 4 26	7 43.7	1 57 44	7 29.3	0.2187	0.3255	1 51 7	7 14.6
5	2 15 30	8 28.2	2 8 49	8 14.5	0.2201	0.3312	2 2 13	8 0.4
9	2 26 36	9 11.5	2 19 57	8 58.6	0.2217	0.3368	2 13 22	8 45.2
13	2 37 44	+9 53.6	2 31 7	+9 41.5	0.2236	0.3426	2 24 33	+9 28.9

Carloforte, 1918 Genn. 14.

V. Fontana.

Komet 1916b (Wolf). Nr. 2513 der »Nature« vom 27. Dezember 1917 enthält eine Notiz über das Spektrum dieses Kometen, auf die hier verwiesen werden möge, weil über die physische Erscheinung bisher so wenig bekannt geworden ist. *V. M. Slipper* hat 1917 Aug. 25, 26 das Spektrum am Flagstaff-Observatorium aufgenommen. Es besteht fast ausschließlich aus dem kontinuierlichen Spektrum, nur Spuren der Cyanbande $\lambda 3883$ und der Kohlenwasserstoffbande $\lambda 4737$ sind zu erkennen. Die Fraunhoferschen Linien sind wegen der Schwäche und der geringen Breite des Spektrums nicht sichtbar, aber es steht fest, daß das Licht des Kometen im wesentlichen von reflektiertem Sonnenlicht stammt. *K.*

Inhalt zu Nr. 4923. *R. Andersen.* Über die Bahn des Planeten der Jupitergruppe 659 Nestor. 17. — *A. Wilkens.* Zur Auflösung der Keplerschen Gleichung. 21. — *W. Krebs.* Antipodale Korrespondenzen im Vulkanismus der Sonne und der Erde 1917. 21. — *V. Fontana.* Effemeride approssimata per la ricerca della cometa di Faye. 23. — Komet 1916b (Wolf). 23.