

Positions moyennes des étoiles de comparaison pour 1894.0.

*	$\alpha$	$\delta$	Autorité	*	$\alpha$	$\delta$	Autorité
<i>a</i>	10 <sup>h</sup> 26 <sup>m</sup> 55.80	+13° 16' 33".4	W <sub>1</sub> 10 <sup>h</sup> 433	<i>g</i>	14 <sup>h</sup> 8 <sup>m</sup> 05.86	- 8° 38' 26".8	Y <sub>3</sub> 5977
<i>b</i>	11 38 51.12	+10 41 2.0	M <sub>1</sub> 7146	<i>h</i>	14 1 45.33	- 7 36 29.3	W <sub>1</sub> 13 <sup>h</sup> 1051
<i>c</i>	11 22 31.98	+12 33 26.0	Paris 14010	<i>i</i>	11 14 52.70	+17 53 31.8	W <sub>2</sub> 11 <sup>h</sup> 235
<i>d</i>	13 32 6.93	- 6 6 43.4	W <sub>1</sub> 13 <sup>h</sup> 507	<i>j</i>	11 14 39.24	+17 19 10.3	Ll. 21602
<i>e</i>	13 12 47.89	- 5 13 51.2	1/2 [Sj. 4768 + W <sub>1</sub> 13 <sup>h</sup> 169]	<i>k</i>	9 25 43.82	+ 4 6 49.8	AG. Alb. 3800
<i>f</i>	12 48 6.23	- 8 29 11.4	M <sub>1</sub> 8631				

Observations de planètes et de la comète 1894 II

faites à l'Observatoire d'Alger à l'Équatorial coudé de 0<sup>m</sup>318 par MM. *Rambaud* et *Sy*.

1894	T. m. d'Alger	$\Delta\alpha$	$\Delta\delta$	Cp.	Obs.	$\alpha$ app.	$\log p.A$	$\delta$ app.	$\log p.A$	Red. ad l. app.	*
------	---------------	----------------	----------------	-----	------	---------------	------------	---------------	------------	-----------------	---

Comète 1894 II.

Mai	2	8 <sup>h</sup> 50 <sup>m</sup> 23 <sup>s</sup>	-0 <sup>m</sup> 21.89	+ 9' 25".5	18.10	R	8 <sup>h</sup> 5 <sup>m</sup> 44 <sup>s</sup> .77	9.580	-11° 17' 28".6	0.781	+0.37 - 4".6	<i>a</i>
	2	9 7 23	+0 21.05	- 0 41.6	10.10	S	8 5 53.04	9.603	-11 14 43.4	0.775	+0.37 - 4.6	<i>b</i>
	4	8 23 13	+0 28.54	+21 30.4	11.11	S	8 27 51.53	9.498	- 3 20 28.4	0.747	+0.55 - 3.0	<i>c</i>
	4	8 35 14	+0 34.06	+23 31.3	12.10	R	8 27 57.05	9.522	- 3 18 27.5	0.745	+0.55 - 3.0	<i>c</i>
	8	8 35 31	+2 9.42	+10 53.1	12.12	S	9 6 11.66	9.481	+10 22 30.1	0.623	+0.63 + 0.3	<i>d</i>
	8	8 52 31	+2 15.54	+12 57.8	12.16	R	9 6 17.78	9.518	+10 24 34.8	0.629	+0.63 + 0.3	<i>d</i>
	9	8 22 22	+0 20.72	- 0 51.9	12.10	S	9 14 21.72	9.442	+13 9 31.0	0.581	+0.96 + 1.0	<i>e</i>
	9	8 36 4	+0 25.19	+ 0 41.1	12.10	R	9 14 26.19	9.477	+13 11 4.0	0.587	+0.96 + 1.0	<i>e</i>
	10	9 10 37	-1 10.35	- 1 32.7	12.16	R	9 22 23.34	9.547	+15 48 34.1	0.598	+1.04 + 1.6	<i>f</i>
	10	9 23 56	-1 6.24	- 0 8.8	12.16	S	9 22 27.45	9.570	+15 49 58.0	0.581	+1.04 + 1.6	<i>f</i>
	17	9 37 20	+0 37.60	- 2 13.4	9.10	R	10 6 13.29	9.604	+28 19 51.2	0.381	+1.40 + 4.3	<i>g</i>
	17	9 43 33	+0 38.85	- 1 50.9	8.8	S	10 6 14.54	9.614	+28 20 13.7	0.393	+1.40 + 4.3	<i>g</i>
	18	9 46 8	-3 22.33	+ 3 39.8	12.16	R	10 11 17.91	9.622	+29 32 12.9	0.372	+1.46 + 4.3	<i>h</i>
	18	10 5 42	-3 19.34	+ 4 39.5	12.16	S	10 11 20.90	9.650	+29 33 12.6	0.413	+1.46 + 4.3	<i>h</i>
	19	10 13 25	-1 54.40	- 5 11.6	12.16	R	10 16 10.66	9.664	+30 39 6.7	0.408	+1.49 + 4.7	<i>k</i>
	19	10 27 40	-1 51.90	- 4 31.2	12.16	S	10 16 13.16	9.680	+30 39 47.1	0.440	+1.49 + 4.7	<i>k</i>
	21	10 5 0	+1 41.58	+ 0 57.9	12.16	S	10 25 5.60	9.660	+32 33 54.4	0.348	+1.53 + 5.1	<i>l</i>
	21	10 18 55	+1 44.34	+ 1 28.1	12.14	R	10 25 8.36	9.678	+32 34 24.6	0.384	+1.53 + 5.1	<i>l</i>

Planète (354) (1893 A).

Mai	4	10 44 22	-0 25.80	+ 5 9.8	18.10	S	16 34 12.25	9.525 <sub>n</sub>	+ 5 48 46.7	0.676	+2.03 -16.9	<i>m</i>
	4	11 9 21	-0 26.52	+ 5 16.6	12.10	R	16 34 11.53	9.471 <sub>n</sub>	+ 5 48 53.5	0.671	+2.03 -16.9	<i>m</i>
	8	9 41 56	+1 3.38	- 6 2.3	12.16	R	16 31 28.08	9.595 <sub>n</sub>	+ 6 6 10.4	0.683	+2.11 -16.5	<i>n</i>
	8	9 58 38	+1 2.80	- 5 58.7	12.16	S	16 31 27.59	9.572 <sub>n</sub>	+ 6 6 14.0	0.679	+2.11 -16.5	<i>n</i>
	9	8 59 52	+1 15.48	- 9 45.3	12.16	R	16 30 45.56	9.635 <sub>n</sub>	+ 6 10 7.2	0.693	+2.13 -16.3	<i>o</i>
	9	9 11 9	+1 15.03	- 9 42.3	12.16	S	16 30 45.11	9.625 <sub>n</sub>	+ 6 10 10.2	0.690	+2.13 -16.3	<i>o</i>

(104) Klymene.

Mai	10	9 56 17	+0 23.32	- 7 37.2	12.10	S	15 8 54.30	9.390 <sub>n</sub>	-18 9 46.6	0.842	+2.22 -16.0	<i>p</i>
	10	10 17 48	+0 22.68	- 7 34.3	12.10	R	15 8 53.66	9.310 <sub>n</sub>	-18 9 43.7	0.847	+2.22 -16.0	<i>p</i>
	21	8 53 16	-0 24.37	+ 0 10.6	17.10	R	15 0 30.95	9.425 <sub>n</sub>	-17 41 28.2	0.836	+2.29 -16.4	<i>q</i>
	21	9 13 53	-0 25.15	+ 0 12.9	20.10	S	15 0 30.17	9.356 <sub>n</sub>	-17 41 25.9	0.842	+2.29 -16.4	<i>q</i>

(279) Thule.

Mai	24	10 33 28	+0 46.09	+ 1 43.8	18.14	R	14 46 1.90	8.330 <sub>n</sub>	-14 33 54.7	0.839	+2.25 -16.4	<i>r</i>
	24	11 3 50	+0 45.24	+ 1 47.5	18.12	S	14 46 1.05	9.359	-14 33 51.0	0.838	+2.25 -16.4	<i>r</i>
	26	10 21 7	-0 47.92	+ 8 56.1	18.12	R	14 44 57.42	8.695 <sub>n</sub>	-14 29 59.7	0.838	+2.26 -16.4	<i>s</i>
	26	10 50 39	-0 48.87	+ 8 58.7	15.12	S	14 44 56.47	9.274	-14 29 57.5	0.838	+2.26 -16.4	<i>s</i>

## Positionen moyennes des étoiles de comparaison.

*	$\alpha$ 1894.0	$\delta$ 1894.0	Autorité	*	$\alpha$ 1894.0	$\delta$ 1894.0	Autorité
<i>a</i>	8 <sup>h</sup> 6 <sup>m</sup> 6 <sup>s</sup> .29	-11° 26' 49".5	Lal. 16036	<i>l</i>	10 <sup>h</sup> 23 <sup>m</sup> 22 <sup>s</sup> .49	+32° 32' 51".4	W <sub>2</sub> 10 <sup>h</sup> 417
<i>b</i>	8 5 31.62	-11 13 57.2	W <sub>1</sub> 8 <sup>h</sup> 67	<i>m</i>	16 34 36.02	+ 5 43 53.8	W <sub>1</sub> 16 <sup>h</sup> 626
<i>c</i>	8 27 22.44	- 3 41 55.8	W <sub>1</sub> 8 <sup>h</sup> 652	<i>n</i>	16 30 22.59	+ 6 12 29.2	$\frac{1}{2}$ (W <sub>1</sub> 16 <sup>h</sup> 538 + M <sub>2</sub> 6184)
<i>d</i>	9 4 1.61	+10 11 36.7	W <sub>1</sub> 9 <sup>h</sup> 10	<i>o</i>	16 29 27.95	+ 6 20 8.8	W <sub>1</sub> 16 <sup>h</sup> 521
<i>e</i>	9 14 0.04	+13 10 21.9	W <sub>1</sub> 9 <sup>h</sup> 234	<i>p</i>	15 8 28.76	-18 1 53.4	$\frac{1}{2}$ (Cord. GC. 20660 + AWe. 11753)
<i>f</i>	9 23 32.65	+15 50 5.2	W <sub>2</sub> 9 <sup>h</sup> 450	<i>q</i>	15 0 53.03	-17 41 22.4	AWe. 11658
<i>g</i>	10 5 34.29	+28 22 0.3	W <sub>2</sub> 10 <sup>h</sup> 47	<i>r</i>	14 45 13.56	-14 35 22.0	W <sub>1</sub> 14 <sup>h</sup> 803
<i>h</i>	10 14 38.78	+29 28 28.8	$\frac{1}{2}$ (W <sub>2</sub> 10 <sup>h</sup> 246 + Paris 12654)	<i>s</i>	14 45 43.08	-14 38 39.4	W <sub>1</sub> 14 <sup>h</sup> 814
<i>k</i>	10 18 3.57	+30 44 13.6	W <sub>2</sub> 10 <sup>h</sup> 314				

Éphéméride de la comète de Tempel<sub>2</sub> 1894 III (1873 II).

La comète de Tempel<sub>2</sub>, bien que très faible, pourra encore être observée aux instruments les plus puissants. Nous donnons par conséquent encore une suite de notre éphéméride.

12<sup>h</sup> t. m. Paris.

1894	$\alpha$ app.	$\delta$ app.	log $\Delta$	T. d'ab.	1894	$\alpha$ app.	$\delta$ app.	log $\Delta$	T. d'ab.
Sept. 22	4 <sup>h</sup> 5 <sup>m</sup> 14 <sup>s</sup> .0	+1° 11' 20"	0.13501	11 <sup>m</sup> 19 <sup>s</sup>	Oct. 2	4 <sup>h</sup> 2 <sup>m</sup> 55 <sup>s</sup> .2	+0° 6' 43"	0.12712	11 <sup>m</sup> 7 <sup>s</sup>
23	5 10.5	1 4 56	13409	18	3	2 28.9	+0 0 18	12653	6
24	5 4.7	0 58 31	13319	16	4	2 0.5	-0 6 4	12598	5
25	4 56.5	0 52 4	13231	15	5	1 29.9	0 12 24	12548	5
26	4 46.0	0 45 35	13147	14	6	0 57.2	0 18 41	12502	4
27	4 33.2	0 39 6	13066	12	7	4 0 22.4	0 24 54	12461	3
28	4 18.2	0 32 37	12988	11	8	3 59 45.6	0 31 4	12426	3
29	4 0.8	0 26 7	12913	10	9	59 6.8	0 37 10	12396	2
30	3 41.2	0 19 38	12842	9	10	58 26.0	0 43 11	12371	2
Oct. 1	3 19.3	0 13 10	12775	8	11	57 43.3	0 49 8	12352	2
2	4 2 55.2	+0 6 43	0.12712	11 7	12	3 56 58.7	-0 55 0	0.12339	11 1

Paris le 12 septembre 1894.

L. Schulhof.

## Literarische Anzeige.

J. G. Galle. **Verzeichniss der Elemente der bisher berechneten Cometenbahnen** nebst Anmerkungen und Literaturnachweisen neu bearbeitet, ergänzt und fortgesetzt bis zum Jahre 1894. Leipzig, Wilhelm Engelmann. 1894. Der Ursprung dieses Werkes datirt, wie bekannt, weit zurück; in der Encke'schen Ausgabe von Olbers' Methode, die Bahn eines Cometen zu berechnen, die 1847 erschien, ist als Tafel VI eine Uebersicht der Cometenbahnen bis Anfang 1847 enthalten. Im Jahre 1864 hatte der Verfasser eine Completirung bis 1864 gegeben; im 112. Bande der A. N. erschien dann eine kurzgefasste Fortsetzung für weitere 20 Jahre. Das gegenwärtige neue Verzeichniss sammelt alles, was die früheren drei Verzeichnisse enthalten, und schreitet bis 1894 fort. Im Wesentlichen ist der Plan der Aufstellung derselbe geblieben; die Columne »Richtung der Bewegung« ist nur unterdrückt worden, weil die Bahnneigungen über 90° hinaus gezählt werden und statt der Länge des Perihels der Abstand des Perihels vom Knoten, der sich mehr und mehr in der Praxis eingebürgert hat, angegeben wird. Auch die mittlere Bewegung wird nicht mehr aufgeführt; in dem Verzeichniss wird dadurch Raum gewonnen, die Quellen für die Bahnberechnungen anzugeben. Die Astronomen werden dem Verfasser dankbar sein, dass er sich nach beinahe 50 Jahren der Mühe unterzogen hat, diese zweite Ausgabe seines Cometenverzeichnisses herauszugeben. *Kr.*

Inhalt zu Nr. 3252. *A. Pannkoek*. Der Lichtwechsel von R Lyrae. 177. — Entdeckung eines neuen Veränderlichen in Hercules. 185. — *Rambaud* et *Sy*. Observations de planètes et de la comète 1894 I (Denning). 187. — *Rambaud* et *Sy*. Observations de planètes et de la comète 1894 II. 189. — *L. Schulhof*. Éphéméride de la comète de Tempel<sub>2</sub> 1894 III (1873 II). 191. — Literarische Anzeige. 191.