Mai 3 ist die Anzahl der Vergleichen, in AR 4, in Decl. 3, und Mai 12 in AR. 7, in Decl. 4. Die Columnen „Log. Factor für Parall.“ enthalten die Logarithmen von $(\sin Z \sin p \sec \delta)$ und $(\sin Z \cos p)$ wo Zenithdistanz, parall. Winkel und Decl. durch Z , p u. δ bezeichnet sind.

Sämmtliche Beobachtungen sind am Kreismicrometer eines Fraunhofers von 34 Linien Oeffnung, 42 Zoll Brennweite und 45 mal. Vergrößerung angestellt.

Was das von mir wahrgenommene, körnerartige Ansehen des Nebels dieses Cometen betrifft, dessen schon in Nr. 723 dieser Nachrichten erwähnt ist, so erinnere ich ganz deutlich, es schon Mai 1 bei dem ersten Auffinden des Cometen bemerkt zu haben, und war sogar erst zweifelhaft, nachdem ich die Erscheinung mit dem Fernrohre, mit welchen die vorstehenden Beobachtungen angestellt sind, aufmerksam betrachtet hatte, ob ich auch weiter Notiz davon nehmen sollte, indem ich es für den Schimmer eines Haufens sehr kleiner Sterne nahm. Nur der Umstand bestimmte mich Beobachtungen desselben zu versuchen (die jedoch durch immer häufiger vorüberziehende Wolken misslangen), dass ich in klaren Augenblicken im Cometensucher zu deutlich Nebel sah, wo ich früher niemals etwas ähnliches bemerkt hatte. Dasselbe sonderbare Aussehen fand ich Mai 7 und 8, wo ich zuerst glaubte, dass mehrere kleine, mit meinem Fernrohre nicht deutlich zu erkennende Sterne im Cometen-Nebel ständen, die dem Beobachten hinderlich waren, nachdem ich aber deutlich erkannte, dass sich dieses Aussehen mit dem Fortrücken des Cometen nicht änderte, musste ich die Annahme, dass es Haufen kleiner Sterne seien, aufgeben. Obgleich der Comet später rasch an Helligkeit zunahm, und die ganze Nebelmasse immer deutlicher hervortrat, so ist mir dieses körnerartige Aussehen doch fast durchgängig bei den Beobachtungen auffallend, und während langer Zeit hinderlich gewesen.

Bei den späteren Beobachtungen im Juni und Juli, habe ich zuweilen mehr oder minder deutlich zwei, mitunter auch drei, hellere Punkte im Nebel dieses Cometen gesehen, die beim Ein- und Austreten am dunkeln Ringe des Kreismicrometers oft unverkennbar waren. Einmal sogar habe ich dadurch eine Beobachtung verloren, dass ich, frappirt über das Austreten des zweiten helleren Punktes, die schon im Gedächtniss bemerkte Secunde des Austrittes des ersteren, weniger helleren Punktes, ganz vergass; später, an eben diesem Abende, wo ich die Ein- und Austritte des helleren, folgenden Punktes beobachtete, war ich beim Austritte stets durch das Austreten des ersten Punktes auf das zu bemerkende Moment vorbereitet.

Es thut mir leid, dass ich nicht entweder zugleich beide Punkte, oder wenn dieses nicht gegangen wäre, sie abwechselnd beobachtet habe. Ueberhaupt ist es Schade, dass ich dem Aussehen des Cometen nicht mehr Aufmerksamkeit geschenkt und Nichts darüber sogleich niedergeschrieben habe.

Im Cometensucher habe ich immer nur den Nebel gesehen, der zuletzt so hell ward, dass ich ihn im Juli auch mit blossem Auge erkannte, wenn ich über das Fernrohr hin sah.

A. C. Petersen.

Schluss des Briefes des Herrn Professors *Challis* in der vorigen Nummer.

Observations of Parthenope, Hygeia and Victoria, made with the Northumberland Equatoreal at the Cambridge Observatory.

The observations have all been corrected for refraction by *Bessel's* formulæ and Tables in the *Astronomische Untersuchungen*; and to facilitate the computation of the corrections for parallax, the values of $\text{Log. } \frac{p}{P}$ and $\text{Log. } \frac{q}{P}$

are added, p being the correction (in time) to be applied to the apparent R. A., q the correction to be applied to the apparent N. P. D., and P the Equatoreal-Horizontal-Parallax.

P a r t h e n o p e .

1850	Greenw. M. T.	R. A.	Log. $\frac{P}{P}$	N. P. D.	Log. $\frac{q}{P}$	No. of Comp.	Star.
July 15	10 ^h 20 ^m 36 ^s .8	14 ^h 54 ^m 57 ^s .03	+8,470	101°22'30"9	-9,9330	7	B. (Weisse) XIV. 1012
Aug. 9	9 21 0,9	15 13 8,39	8,510	103 48 22,4	9,9334	11	— XV. 199
12	9 40 58,9	15 16 13,84	8,550	104 8 5,1	9,9263	5	— XV. 265
23	9 1 14,1	15 28 56,47	8,541	105 21 54,3	9,9305	2	— XV. 644
24	8 38 16,3	15 30 10,41	8,512	105 28 37,1	9,9363	5	B. A. C. 5184
—	9 1 1,6	15 30 12,06	8,545	105 28 40,5	9,9299	1	— 5190
26	8 36 48,4	15 32 44,29	8,518	105 42 11,2	9,9356	8	— 5184
Sept. 2	8 3 26,8	15 42 12,46	8,495	106 29 9,3	9,9410	2	θ Librae
4	8 20 30,6	15 45 2,90	8,531	106 42 42,4	9,9349	7	—
6	8 9 52,8	15 47 56,92	8,523	106 56 2,9	9,9369	7	H. C. 29052
7	7 36 14,3	15 49 22,95	8,468	107 2 30,8	9,9459	2	—
12	7 47 54,9	15 56 58,35	8,513	107 35 21,3	9,9399	8	— 29306
13	7 49 14,5	15 58 31,53	8,519	107 41 49,3	9,9389	7	— 29395
16	7 36 54,5	16 3 15,72	+8,511	108 0 55,7	-9,9410	5	— 29552

The adopted mean place 1850,0 of θ Librae is, R. A. = 15^h45^m17^s.47, N. P. D. = 106°17'5"3, which was derived from the Greenwich Twelve-year Catalogue. The places of all the other stars were taken from the Catalogues, referred to above.

H y g e i a .

1850	Greenw. M. T.	R. A.	Log. $\frac{P}{P}$	N. P. D.	Log. $\frac{q}{P}$	No. of Comp.	Star.
Sept. 12	9 ^h 19 ^m 39 ^s .7	18 ^h 53 ^m 48 ^s .60	+8,317	111°51'56"1	-9,9693	5	σ Sagittarii
13	9 15 20,8	18 54 9,82	8,314	111 50 56,8	9,9695	7	—
21	8 16 47,3	18 57 40,83	8,182	111 41 56,6	9,9750	8	—
25	8 49 21,3	18 59 56,57	8,365	111 36 44,1	9,9655	2	—
28	7 44 5,3	19 1 47,57	+8,131	111 32 36,9	-9,9760	9	π Sagittarii.

The adopted mean places of the Stars were derived from the Greenwich Twelve-year Catalogue, and are as follows:

	Mean R. A. 1850,0	Mean N. P. D. 1850,0
σ Sagittarii	18 ^h 55 ^m 41 ^s .44	111°57'20"87
π Sagittarii	19 0 50,33	111 15 24,59

V i c t o r i a .

	Greenw. M. T.	R. A.	Log. $\frac{P}{P}$	N. P. D.	Log. $\frac{q}{P}$	No. of Comp.	Star.
1850 Sept. 16	8 ^h 50 ^m 5 ^s .1	23 ^h 42 ^m 23 ^s .59*)	-8,493			1	(a)
	14 1 7,8	23 42 11,09	+8,330	76°20'26"9	-9,8058	1	(b)
	14 26 0,1	23 42 9,34	+8,401			2	(c)
	14 39 53,9	23 42 8,93	+8,434	76 20 34,1	-9,8154	1	(d)
	14 43 40,0	23 42 9,59*)	+8,443			1	(a)
	15 10 52,8	23 42 8,58	+8,495	76 20 40,8	-9,8244	3	(a)
18	11 50 4,7	23 40 36,48		76 38 6,2	-9,7948		Meridian
21	11 35 51,8	23 38 10,89		77 7 32,4	-9,7995		—
25	11 17 1,8	23 35 3,99		77 49 4,0	-9,8058		—
28	11 3 2,6	23 32 52,13		78 21 28,5	-9,8106		—
Oct. 1	10 49 12,9	23 30 49,84		78 54 34,1	-9,8156		—

*) By transits taken with the Five-feet Equatoreal to detect the Planet.

The observations on Sept. 16 were interrupted by clouds. The star (a) is B. (*Weisse*) XXIII. 776, and the star (d) is B. (*Weisse*) XXIII. 992. (b) and (c) are unknown stars, the places of which were deduced from the following comparisons made on the same night in searching for the planet.

	R. A.	N. P. D.	No. of Comp.
(b) — (a)	+2 ^m 40 ^s 50	+11' 58 ^u 0	1
(d) — (c)	—1 30,01		1
Planet — (c)		+ 6 34,0	1 (at 14 ^h 12 ^m 6 ^s 3 G. M. T.)

These differences of R. A. and N. P. D. are cleared of refraction. The following are the assumed apparent places of the Stars:

	R. A.	N. P. D.	
(a)	23 ^h 37 ^m 52 ^s 59	76 ^u 9' 3 ^u 1	
(b)	23 40 33,09	76 21 1,1	
(c)	23 46 57,43	76 13 58	(N. P. D. approximate).
(d)	23 48 27,44	75 59 25,2	

Observations of the Comet discovered on Aug. 29 by Professor Bond.

	Greenw. M. T.	R. A.	Log. $\frac{P}{P}$	N. P. D.	Log. $\frac{q}{P}$	No. of Comp.	Star.
1850 Sept. 13	10 ^h 40 ^m 43 ^s 8	7 ^h 0 ^m 27 ^s 42	—8,649	42°50' 35 ^u 4	—9,9232	4	B. A. C. 2361
	11 25 51,2	7 0 53,88	—8,712	42 54 26,5	—9,8852	6	H. C. 13866.

Mr. *James Breen*, my senior assistant, has calculated the following elements of the Comet's orbit from the Senftenberg position of Sept. 5, the Altona position of Sept. 9, and that given by the foregoing Cambridge observations.

Perihelion Passage 1850 Oct. 19, 35257 G. M. T.

$$\begin{aligned} \pi &= 89^{\circ}21'26^u0 \\ \Omega &= 205\ 55\ 49,9 \\ I &= 40\ 14\ 21,2 \\ \text{Log. } q &= 9,7515290 \\ &\text{Direct.} \end{aligned} \quad \left. \begin{array}{l} \\ \\ \\ \end{array} \right\} \text{Mean Equin. 1850,0}$$

Obs. — Calc.

For the middle observation these elements give Δ R. A. *sin* N. P. D. = —7^u4
 Δ N. P. D. = +4,9

I have only recently found time to reduce the following observations of the Comet discovered by M. *Mauvais* July 4 1847. My observations of this Comet in 1848 were published in the Monthly Notices of the Royal Astron. Soc. Vol. VIII. No. 5 and 6.

1847	Greenw. M. T.	R. A.	Log. $\frac{P}{P}$	N. P. D.	Log. $\frac{q}{P}$	No. of Comp.	Star.
Aug. 7	13 ^h 15 ^m 22 ^s 5	12 ^h 57 ^m 36 ^s 01	+8,799	24°26' 34 ^u 7	—9,8764	3	Arg. Z. 193 No. 28.
9	14 2 41,4	12 56 18,82	8,758	26 1 35,4	9,9262	4	B. A. C. 4371.
11	14 1 51,3	12 55 23,08	8,545	27 32 28,1	9,9362	6	Arg. Z. 203 No. 32.
13	11 41 8,5	12 54 44,79	8,848	28 56 39,3	9,8307	3	Arg. Z. 203 No. 36.
19	13 27 38,6	12 53 58,42	8,513	33 10 30,1	9,9548	3	B. A. C. 4366.
—	13 42 7,8	12 53 58,34	8,410	33 10 49,5	9,9606	1	B. A. C. 4335.
Sept. 1	10 56 57,6	12 55 45,31	8,674	40 59 16,4	9,9134	5	Groombridge 1955.
2	10 27 41,2	12 56 0,17	8,707	41 31 18,2	9,8929	6	
8	9 23 48,9	12 57 45,46	8,726	44 37 2,5	9,8631	5	B. A. C. 4389.
9	10 15 47,4	12 58 4,82	8,661	45 6 23,5	9,9154	8	Arg. Z. 192 No. 80.
11	11 41 28,2	12 58 44,91	8,438	46 5 1,3	9,9729	3	Groombridge 1953.
17	11 30 9,2	13 0 49,90	8,382	48 46 35,8	9,9797	2	B. A. C. 4433.
Oct. 12	7 15 17,9	13 10 4,87	+8,652	57 38 32,9	—9,8967	8	H. C. 24706.

The places of the stars are taken from the authorities above mentioned.

J. Challis.