Mittlere Örter der Vergleichsterne.

*	α 1910.0	δ 1910.0	Autorität
1	12 ^h 52 ^m 58 ^s .86	+14° 32' 41".2	AG Lpz I 4727
2	12 51 35.19	+14 33 5.0	» 4722

März 15. Vergr. = 250, günstige Bedingungen für die Messung. — März 16. Distanz sehr weit, deswegen nur Vergr. = 90. Der Planet erscheint auffallend hell gegen gestern. — März 21. Bei etwas verschleiertem Himmel und Mondschein wegen Lichtschwäche nicht zu messen. Die Korrekturen der Ephemeride (A. N. 4392) sind März 15 +0^s.26 +1".5 sowie März 16 +0^s.25 -1".9.

Ähnliche Wahrnehmungen bezüglich der Helligkeit des Planeten wie die vorstehend mitgeteilten hatte ich auch schon zur Zeit der Opposition 1906 gemacht. Da die Möglichkeit nicht von der Hand zu weisen war, daß dieser in photometrischer Hinsicht wenig untersuchte Planet vielleicht eine periodische Lichtschwankung erleide, so wurde damals eine Reihe von Helligkeitsbestimmungen nach der Argelanderschen Methode ausgeführt. Das dazu benutzte Instrument war der Sechszöller der Berliner Urania, bei dem meist 60-fache Vergrößerung angewendet wurde. Die Bestimmung der Helligkeit der Egeria erfolgte im Anschluß an die Angaben der BD und zwar in der Weise, daß deren Daten soweit korrigiert wurden, daß sie unseren Stufenschätzungen entsprachen, während die Summe der angebrachten Korrekturen zu null gemacht wurde. Es wurden meist mehrere Gruppen von Schätzungen gemacht, deren Ergebnisse jedoch nie mehr als 0^m.1 voneinander abwichen. Deswegen sind sie in der

folgenden Übersicht einfach in Mittelwerte zusammengezogen. Reduziert man die Schätzungsergebnisse mit dem mittleren Phasenkoeffizienten der kleinen Planeten, der nach Müller Photom. d. Gest. p. 378 rund zu 0.03 angenommen wurde, so erhält man für m_0 den Wert 9^m.41 statt 9^m.7, wie sonst angenommen wird (V. R. I. 16 p. 28). Luft 5 = sehr klar.

	1906	M. E. Z.	Luft	Größe	B - R
April	5	11 ^h 9-13 ^h .2	2-3	9 ^m .43	0 ^m .00
	10	11.7-12.4	2	9.39	0.00
	16	9.5	2	9.42	-0.02
	23	12.0-13.1	3-4	9.57	+0.03
Mai	5	12.6	3-2	9.73	0.00

-April 5. Mond stört etwas. Farbe blaß orangerötlich. — April 23. Merkl. rötlichorange.

In dem Gang der B - R ist keine Veränderung der mittleren Helligkeit der Egeria ausgesprochen. Die 1910 März 21 bemerkte Lichtschwäche hängt wahrscheinlich mit der Färbung der kleinen Planeten überhaupt zusammen, die im Durchschnitt gelblicher bzw. rötlicher als die Fixsterne sind. Es findet damit die Wahrnehmung von Herrn Dr. W. Luther (A. N. Bd. 187.346) eine Bestätigung, »daß das Planetenlicht in stärkerem Maße durch einsetzende geringere Durchsichtigkeit der Luft geschwächt werde als das Fixsternlicht«.

Berlin, 1911 März 17.

H. H. Kritzinger.

Observations de la Comète de Halley 1909 c

faites à l'Observatoire de Besançon avec l'Equatorial droit de 21 cm par Paul Brück.

1910	T.m. Besanç.	$\Delta\alpha$	$\Delta\delta$	Cp.	α app.	$\log p \cdot A$	δ app.	$\log p \cdot A$	Red. ad l. app.	*
Févr. 1	7 ^h 41 ^m 7 ^s	+0 ^m 51 ^s .30	—	12,-	1 ^h 2 ^m 50 ^s .34	9.496	—	—	-1 ^s .18 —	1
Avril 27	15 46 44	+0 23.20	+ 2' 7".9	10,10	23 50 46.11	9.607n	+ 7° 55' 18".6	0.803	-1.00 -8".3	2
Mai 13	15 38 37	+4 42.62	- 9 14.6	12,9	0 57 52.77	9.615n	+13 3 13.0	0.796	-0.92 -5.7	3
27	9 46 6	-1 4.67	—	3,-	9 17 51.55	9.582	—	—	-0.08 0.0	4
27	9 51 15	—	-14 31.2	-3	—	—	+ 5 21 48.6	0.797	-0.08 0.0	4
28	9 22 33	-0 4.27	—	6,-	9 28 18.75	9.559	—	—	-0.04 -0.5	5
28	9 26 19	—	- 7 2.9	-4	—	—	+ 4 27 17.2	0.795	-0.04 -0.5	5
31	9 44 3	-2 21.24	—	6,-	9 50 26.56	9.567	—	—	+0.05 -1.5	6
31	9 52 18	—	- 2 30.6	-2	—	—	+ 2 29 35.7	0.803	+0.05 -1.5	6
Juin 7	8 56 31	+0 59.99	- 3 2.7	3,6	10 16 2.43	9.521	+ 0 11 27.2	0.811	+0.10 -2.3	7
7	8 56 31	-0 43.48	- 2 25.9	3,3	10 16 2.57	9.521	+ 0 11 29.2	0.811	+0.11 -2.4	8
8	9 50 53	-1 48.19	- 4 44.0	6,3	10 18 26.91	9.574	- 0 1 27.0	0.811	+0.12 -2.4	9
19	9 54 37	+0 41.98	+ 9 46.6	5,1	10 38 55.51	9.591	- 1 32 35.6	0.813	+0.11 -2.7	10

Etoiles de comparaison.

*	α 1910.0	δ 1910.0	Autorité
1	1 ^h 2 ^m 0 ^s .22	+ 8° 23' 9".4	AG Lpz II 401
2	23 50 23.91	+ 7 53 19.0	» 11813
3	0 53 11.07	+13 12 33.3	AG Lpz I 256
4	9 18 56.30	+ 5 36 19.8	AG Lpz II 5097
5	9 28 23.06	+ 4 34 20.6	AG Alb 3809

*	α 1910.0	δ 1910.0	Autorité
6	9 ^h 52 ^m 47 ^s .75	+ 2° 32' 7".8	AG Alb 3916
7	10 15 2.34	+ 0 14 32.2	AG Nic 3035
8	10 16 45.94	+ 0 13 57.5	» 3040
9	10 20 14.98	+ 0 3 19.4	» 3055
10	10 38 13.42	- 1 42 19.5	» 3110

Remarques. Le grossissement employé est 57. — Avril 27. Noyau très marqué, commencement de queue. Les trois derniers pointés en δ ont été faits à l'aide d'un fil d'araignée, le champ étant éclairé par l'aurore. — Mai 13. Pointés au fil d'araignée. La comète est bien visible à l'œil nu. Condensation centrale très belle, un peu allongée.

Observatoire de Besançon, 1911 Mai 4.

Paul Brück.

Beobachtungen des Fayeschen Kometen 1910 e

am 32.5 cm-Refraktor der Königsberger Sternwarte von E. Jost und K. Rudolph.

1910	M.Z. Greenw.	$\Delta\alpha$	$\Delta\delta$	Vgl.	Bb.	α app.	$\log p\Delta$	δ app.	$\log p\Delta$	Red. ad l. app.	*
Nov. 13	9 ^h 23 ^m 15 ^s	+0 ^m 18 ^s 58	+5' 27".8	8	R	3 ^h 38 ^m 17 ^s 45	9.096 _n	+7° 42' 44".7	0.811	+3 ^s 19 +16".7	1
26	7 22 44	-0 15.46	+1 43.4	4	R	3 36 55.60	9.326 _n	+5 2 59.7	0.830	+3.28 +16.0	2
Dez. 4	8 33 51	+0 15.15	+2 24.2	4	R	3 36 44.89	8.865 _n	+3 56 26.5	0.833	+3.34 +15.4	3
5	8 57 15	+0 16.35	-3 50.2	8	J	3 36 46.09	8.517 _n	+3 50 12.0	0.832	+3.34 +15.3	3
6	11 37 12	-1 19.90	—	10	J	3 36 51.91	9.292	—	—	+3.35 —	4

Nov. 13. Der Komet erschien als äußerst schwacher verwaschener Nebel ohne Schweif. Einstellung wegen Mondschein und Cirruswolken unsicher. — Dez. 5. Komet im Dunst schwach. — Dez. 6. Komet verschwindet in Wolken.

Mittlere Örter der Vergleichsterne.

*	α 1910.0	δ 1910.0	Autorität	*	α 1910.0	δ 1910.0	Autorität
1	3 ^h 37 ^m 55 ^s 68	+7° 37' 0".2	AG Lpz II 1364	3	3 ^h 36 ^m 26 ^s 40	+3° 53' 46".9	AG Alb 1075
2	3 37 7.78	+5 1 0.3	Tou ph VI, A 19, Kl. 28, Nr. 80	4	3 38 8.46	+3 50 10.4	» 1085

Osservazioni di alcuni piccoli pianeti

fatte al R. Osservatorio Astronomico di Milano.

(Equatoriale di 0.218 m di apertura; distanza focale 3.15 m; micrometro ad anelli; ingrandimento 76).

Data	T.m. di Mil.	$\Delta\alpha$	$\Delta\delta$	Cf.	α app.	$\log p\Delta$	δ app.	$\log p\Delta$	Red. ad l. app.	*
1910					(118) Peitho.					
Marz. 16	9 ^h 27 ^m 25 ^s	+0 ^m 30 ^s 74	- 4' 41".7	3	11 ^h 32 ^m 6 ^s 34	9.416 _n	+15° 6' 57".4	0.676	+1 ^s 05 - 5".5	1
1910					(241) Germania.					
Agos. 1	9 54 59	+0 32.15	+ 0 2.2	10	19 23 25.91	8.974 _n	-18 32 26.6	0.894	+2.54 + 0.6	2
1910					(43) Ariadne.					
Ott. 5	9 47 57	-0 16.52	+12 53.7	8	0 11 31.68	9.197 _n	+ 8 5 45.0	0.730	+2.68 +18.4	3
10	9 28 27	+0 22.24	+ 1 25.0	10	0 7 3.45	9.175 _n	+ 7 28 34.5	0.735	+2.69 +18.6	4
1911					Interamnia [1910 KU].					
Febb. 27	7 15 6	+0 16.45	- 4 55.0	11	2 10 54.82	9.556	+24 32 58.3	0.614	-1.14 + 2.6	5
27	8 0 13	-0 4.36	- 5 34.1	8	2 10 57.54	9.609	+24 33 4.9	0.657	-1.14 + 2.6	6
Marz. 5	8 12 57	+0 4.50	+ 3 19.0	6	2 20 49.56	9.631	+24 48 49.6	0.681	-1.17 + 2.6	7
6	8 41 42	+1 46.34	+ 6 0.4	4	2 22 31.39	9.648	+24 51 31.0	0.710	-1.18 + 2.6	7
1911					(96) Aegle.					
Marz. 26	9 53 8	+0 28.07	+14 15.9	6	11 21 54.39	9.139 _n	-13 1 34.1	0.869	+1.14 - 7.9	8

Posizioni medie delle stelle di paragone.

*	α 1910.0	δ 1910.0	Autorità	*	α 1911.0	δ 1911.0	Autorità
1	11 ^h 31 ^m 34 ^s 55	+15° 11' 44".6	AG Berl A 4467	5	2 ^h 10 ^m 39 ^s 51	+24° 37' 50".7	AG Berl B 681
2	19 22 51.22	-18 32 29.4	AW 15398	6	2 11 3.04	+24 38 36.4	» 686
3	0 11 45.52	+ 7 52 32.9	AG Lpz II 58	7	2 20 46.23	+24 45 28.0	» 734
4	0 6 38.52	+ 7 26 50.9	» 27	8	11 21 25.18	-13 15 42.1	RC ₉₀ 2956

Milano, 1911 Aprile 12.

L. Gabba.