jedenfalls am besten entsprechen, wenn man zur Reduction der Schur'schen Distanzen nur den constanten Messungsfehler $a = +0''.232$ in Rechnung stellt.

Bei Ambronn wird die Darstellung der Bedingungs-
gleichungen sowohl durch a allein als auch durch a und b
zusammen verbessert, die Verbesserung ist aber nur sehr

gering, namentlich in Anbetracht der Grösse von ε selbst;
auch haben die m. F. von a und b diesen Grössen gegen-
über sehr erhebliche Beträge. Das Vorhandensein von
merklichen systematischen Fehlern in der Ambronn'schen
Messungsreihe ist sonach ziemlich unwahrscheinlich.

Leipzig, 1898 September 16.

Bruno Peter.

Beobachtung der Venusbedeckung von 1898 Mai 22 auf der Sternwarte in Kiel.

Beobachter	Instrument	Oeffn.	Vergr.	Coordinaten gegen den Meridiankreis	Eintritt M. Z. Kiel I. Eingriff bemerkt	Venus verschwindet
J. Möller	Refractor	216 mm	216	10 ^m östl. 0 ^m nördl.	7 ^h 20 ^m 57.4	7 ^h 21 ^m 23.8
F. Ristenpart	Cometensucher	133	33	40 » 0 »	60.1	22.4
E. H. Schütz	Aequatoreal	117	42	12 westl. 20 »	59.0	22.9
P. Harzer	Passageninstrument	67	100	10 » 0 »	57.8	21.2

Bei dem Austritte war der Mond durch Cirri unsichtbar und die Austrittsstelle der Venus konnte deshalb am Cometensucher und am Passageninstrument nicht festgehalten werden. Herr Möller sah durch die Cirri hindurch 8^h 12^m 51.7 die Venus halbirt, 8^h 13^m 15.6 die letzte Berührung. Herr Schütz sah 8^h 13^m 15.6 die Venus mit ihrem nächsten Rande um die Hälfte ihres Durchmessers vom Mondrande entfernt.

Kiel, 1898 August.

P. Harzer.

Cometa 1898 . . . (Brooks Ottobre 20)

osservata ad Arcetri coll'equatoriale di Amici. *)

1898	T. m. Arcetri	$\Delta\alpha$	$\Delta\delta$	Cf.	α app.	$\log p. \Delta$	δ app.	$\log p. \Delta$	Red. ad l. app.	*
Ott. 22	10 ^h 48 ^m 19 ^s	+0 ^m 46 ^s 90	— 2' 9".6	16.8	15 ^h 20 ^m 15 ^s 35	9.659	+56° 0' 56".9	0.884	—0 ^s 29 —7".1	1
22	10 48 19	—2 9.53	+ 2 59.8	16.8	15 20 15.22	9.659	+56 0 58.1	0.884	—0.29 —7.1	2
23	16 39 51	+3 32.51	+ 2 40.4	16.12	15 43 37.01	9.711 _n	+52 43 32.3	0.856	—0.01 —4.7	3
24	16 48 6	+2 2.11	+ 4 50.7	16.8	15 59 54.32	9.711 _n	+49 52 59.2	0.846	+0.22 —2.6	4
26	7 12 10	+0 16.15	+ 9 15.5	16.8	16 21 45.54	9.772	+45 10 58.1	0.522	+0.54 0.0	5
26	7 12 10	—1 58.28	+ 0 1.8	16.8	16 21 45.75	9.772	+45 10 59.4	0.522	+0.54 0.0	6
27	6 49 8	+2 57.51	+10 24.9	16.8	16 33 8.54	9.734	+42 15 17.3	0.482	+0.77 +1.0	7
27	6 49 8	+1 3.23	+ 1 25.5	16.8	16 33 8.17	9.734	+42 15 23.2	0.482	+0.77 +1.0	8
28	7 18 41	+0 11.09	— 3 49.9	20.12	16 43 32.21	9.727	+39 14 23.4	0.570	+0.95 +2.3	9
28	7 18 41	+0 9.18	— 2 49.5	20.12	16 43 32.16	9.727	+39 14 22.1	0.570	+0.95 +2.3	10
29	7 12 20	—5 6.55	+ 3 51.9	16.8	16 52 29.68	9.705	+36 21 0.7	0.579	+1.14 +3.7	11

Ottobre 22, 23. Splendido. — Ottobre 24. Cielo torbido. — Ottobre 26, 27, 28, 29. Splendido ma chiaro di luna. La Cometa apparve in tutte le sere quale una macchia tonda del solito splendore nebuloso, del diametro di oltre un minuto primo d'arco, senza traccia di coda.

Stelle di confronto.

*	α 1898.0	δ 1898.0	Autorità	*	α 1898.0	δ 1898.0	Autorità
1	15 ^h 19 ^m 28 ^s 74	+56° 3' 13".6	AG. Hels. 8337	7	16 ^h 30 ^m 10 ^s 26	+42° 4' 51".4	AG. Bonn 10601
2	15 22 25.04	+55 58 5.4	AG. Hels. 8363	8	16 32 4.17	+42 13 56.7	BB VI+42° 27' 27"
3	15 40 4.51	+52 40 56.6	AG. Cambr. 4821	9	16 43 20.17	+39 18 11.0	AG. Lund Z. 245, 253
4	15 57 51.99	+49 48 11.1	AG. Bonn 10275	10	16 43 22.03	+39 17 9.3	AG. Lund Z. 245, 253
5	16 21 28.85	+45 1 42.6	AG. Bonn 10515	11	16 57 35.09	+36 17 5.1	AG. Lund Z. 412, 413
6	16 23 43.49	+45 10 57.6	AG. Bonn 10536				

Arcetri-Firenze, 1898 Novembre 1.

A. Abetti.

*) Obiettivo 284 mm, Micrometro a lamine 19".45 . Ingrandimento 124 (vedi Pubbl. di Arcetri Fas. 9 pag. 3 nota 5).