Schreiben des Herrn Professors *Secchi*, Directors der Sternwarte des Collegio Romano, an die Redaction.
Rom 1851. Septbr. 11.

Je suis bien sûr qu'après votre dernière lettre du 27 Août, vous aurez retrouvé la petite planète V. de M. *De Gasparis*, je crois cependant que vous recevrez volontiers la suite de nos observations faites au méridien, jusqu'à ce que nous ayons pu suivre cet atome planétaire dans la lumière de la Lune et du crépuscule. Vous aurez, sans doute, aperçu la multitude de petites étoiles qui l'accompagnent, de sorte que sans une diligence toute particulière, nous aurions pris bien des fois quelques une de celles-ci pour la planète; j'espère cependant que cela ne sera pas arrivé.

1851	T. m. Rome.	AR. app.	Decl. app.
Août 13	8 ^h 42 ^m 10 ^s .5	18 ^h 8 ^m 46 ^s .25	—24° 58' 13" 5 (*)
14	38 0,3	8 31,87	53 50,3
15	33 50,7	8 18,17	49 32,5 (?)
16	29 43,9	8 7,26	45 21,4
17	25 38,7	7 57,56	41 5,8
18	8 21 35,1	7 50,21	36 49,3
24	7 57 51,0	7 41,52	12 2,2
25	54 0,4	7 46,82	7 59,4
26	50 11,2	7 53,64	—24 3 57,4
27	46 22,8	8 1,11	—23 59 58,0
31	31 30,2	8 52,30	44 28,3
Sept. 1	27 41,0	9 9,09	40 37,0
2	24 13,5	9 27,49	36 57,3 (?)
3	20 38,1	9 48,07	33 6,2
4	17 3,9	10 9,85	29 22,2
5	13 31,5	10 33,44	25 38,6
6	10 2,0	10 57,85	21 58,6
7	7 6 30,4	18 11 24,21	—23 18 12,9

*) Au circle méridien.

Voici encore quelques observations de la comète de *Brorsen*.

	T. m. R.	AR. app.	Decl. app.
Août 15	8 ^h 49 ^m 16 ^s .	14 ^h 59 ^m 58 ^s .56	+37° 53' 14" 3
17	8 43 32	14 25 54,97	+38 49 56,2
21	9 45 55	14 35 39,78	+40 47 55,4

Dans une autre occasion je vous enverrai la suite, qui n'est pas encore réduite.

Les étoiles de comparaison ont été, le 15 Août, la 4816 B. A. C.; le 17, γ Bootis; le 21, la 4870 B. A. C. La comète présentait parfois un point brillant; le mauvais temps et le clair de Lune, nous ont forcés à interrompre les observations le 7 courant.

La comète d'Arrest est encore assez brillante pour y apercevoir un petit nucleus. Voici notre dernière observation.

	T. m. Rome.	AR. app.	Decl. app.
Sept. 1.	12 ^h 33 ^m 28 ^s .8	s + 46 ^s .23	s + 14 ^m 7 ^s .52

L'étoile (s) de comparaison est la 7744 du catal. de *Lalande* dont la position moyenne pour le premier Janvier 1851, est estimée.

$$\text{AR. (s)} = 4^{\text{h}} 1^{\text{m}} 55^{\text{s}}.84 \quad \text{Decl. (s)} = +2^{\circ} 55' 56''.4$$

Les comètes ont été observées au microm. circulaire, et leurs positions tiennent le milieu entre 4 comparaisons. On n'a pas tenu compte de la différence de réfraction qui peut influencer très-peu, vu la position des astres au moment de l'observation.

Je vais vous transcrire quelques observations de hauteur et d'azimut, que nous avons faites pendant l'éclipse du soleil. L'instrument était l'excellent cercle répétiteur ou théodolite de *Gambey*; on fixait l'instrument en hauteur, par exemple, et on tournait doucement le cercle azimutal, on prenait l'instant où les limbes ou les cornes de la phase arrivaient à la même hauteur; après cela on fixait le cercle en azimut, et on attendait que les astres arrivassent au même fil vertical. Les instants ont été pris toujours au croisement des fils; les niveaux étaient observés chaque fois, mais comme ils étaient invariables pendant la durée d'une observation, je ne le transcrirai pas.

A la même hauteur.	Temps du chron.	Répétition.
☉ limb. supérieur	12 ^h 6 ^m 35 ^s .0 (S.)	12 ^h 10 ^m 31 ^s .5 (Secchi)
cusp. supérieure	6 48,2	10 42,5
cusp. inférieure	8 51,0	12 53,5
☉ limb. inférieur	9 28,2	13 23,0

Au même azimut.

cusp. inférieur	12 15 1,0 (S.)	
cusp. sup.	15 24,2	
(limb.	15 55,1	
☉ limb.	18 3,0	
2 Limb.)	12 22 13,5 (R.)	12 ^h 24 ^m 55 ^s (Rosa)
2 Limb. ☉	24 5,0	26 37
2 Limb.)	12 46 22,0 (R.)	12 47 25,5 (R.)
2 Limb. ☉	47 2,5	48 3,8

A la même hauteur.

limb. sup. ☉	12 50 36,2 (R.)	12 52 2,2 (R.)
limb. sup.)	51 11,5	52 39,0

A la même hauteur.

limb. sup. ☉	13 28 27,8 (S.)
limb. sup.)	30 7,6
cusp. sup.	30 10,6
cusp. infér.	31 15,5

Le chronomètre marquait le temps sidéral. L'erreur était à 4^h de —27° 55', et sa marche était de —0° 03' par jour.

A. Secchi.