

მთა შანობილის სოლარული კლიმატის შესწავლის
საკითხებისათვის

ვ. ჩხაიძე

მზის რაციაცია კლიმატის დამახასიათებელ ძირითად ფაქტორს წარმოადგინს. მზის სხივური ენერგიის რაოდენობა რომელიმე იდგილის ერთეულ ზედა-პირისათვის დამოკიდებულია ამ იდგილის გეოგრაფიულ მდებარეობაზე. მზის სხივური ენერგიის რაოდენობა წლის სხვადასხვა ღროვასთვის ძირითადად განსაზღვრავს მოცემული იდგილის ე. წ. სოლარულ კლიმატს. რომ არ ყოფილიყო სხვა ფაქტორები, — გარდა გეოგრაფიული მდებარეობისა, — რომელიც ამა თუ იმ სახით მოქმედებენ სოლარულ კლიმატზე, მაშინ შესაძლებელი იქნებოდა მთელი დედამიწის დაყოფა ხუთ მთავარ კლიმატურ ნაწილად: ერთ ტრიპულ, ორ ზომიერ და ორ პოლარულ ზონად. მაგრამ, ხმელეთის და წყლების აზიანაბარი განაწილება, ხმელეთის ტოპოგრაფიული თავისებურებანი და სხვა მრავალი პირობა ჰქმნის იმის აუცილებლობას, რომ თითოეულ ზონაში განსხვავებულ იქნენ შემდეგი ტიპები: კონტინენტალური, ზოგის, დაბლობის და მთიანი. ეს კი თეორიულად მსგავს ზონებად დაყოფის სინელეს ჰქმნის; ამიტომ, სოლარული კლიმატის უფრო საიმედო შესწავლა სათანადო სპეციალური დაკვირვებების წარმოებას მოითხოვს.

უდავოა სოლარული კლიმატის შესწავლის დიდი მნიშვნელობა კახალეთი მეურნეობისათვის. საქამარისია დაგასახელოთ მზის სხივების გამოყენება მედიცინაში, როგორც სამქურნალო ფაქტორისა და ტექნიკაში, როგორც ენერგეტიკული წყაროსი.

მოცემული ადგილის სოლარული კლიმატის მთავარ დამახასიათებელს, ცხალია, მზის სითბოს ჯამი წარმოადგენს. ამ ჯამის აღრიცხვა საზოგადო აქტინოგრაფის საშუალებით ხდება. მაგრამ აქტინოგრაფით უზრუნველყოფილ სადგურთა რიცხვი ჯერ კიდევ მცირეა; მაგ., ამიტ-კავკასიაში აქტინოგრაფი მნიშვნელობა თბილისის გეოფიზიკურ მასერვატორის მოქმედება. თბილისის მონაცემების გავრცელება მთელ ამ მხარეზე ძლიერ უხეში და სრულიად არადამაკმაყოფილებელი მიახლოება იქნებოდა. ეს მოვლენა გვაძლევებს დაკმაყოფილდეთ ზოგიერთ შემთხვევაში ერთგვარი მიახლოებითი სიდიდეებით, რომელთა მიღება შესძლოა ვადიან აქტინომეტრულ დაკვირვებათა და მზის ნათების ხანგრძლივობის ერთმანეთთან დაკავშირებით. მეთოდი, რომელიც ამის საშუალებას იძლევა, მდგრამარეობს შემდეგში.

აბასთუმნის ასტროფიზ. ობსერვ. ბიულ. № 4.

ვადიანი აქტინომეტრული დაკვირვების მონაცემთა საფუძველზე ავაგებთ გრულს, რომლის საშეალებით გავიკებთ მზის რაღიაცის ინტენსიონბის საშეალო სიდიდეებს—I—დღის რომელიმე შუალედისათვის. გვიყოდინება-რა ამ შუალედისათვის მზის ნათების ხანგრძლივობა ი შინუტებში (პელიოგრაფით), გამოვითელით ნამრავლს I X n = s, რაც რაღიაცის სითბურ ჯამს გამოხატეს აღებულ შეალედისათვის. ამ მეოთხის მთავარი ნკლი ის არის, რომ გვიხდება პელიოგრაფის ჩანაწერებით სარგებლობა, რაც, როგორც ცნობილია, არ იძლევა მზის ნათების ხანგრძლივობის ზუსტ აღრიცხვას.

ჰელიოგრაფის ჩვენების უცდომებს (ლაბარიკია Kempbel-Stokes-ის სისტემის ჰელიოგრაფზე) უმთავრესად შემდეგი სამი გარემოება განსაზღვრავს:

1) მზის ამოსველა-ჩასვლის გახლობლად ჩინაწერი შემცირებულ ჩვენებას იძლევა;

3) როცა მხე თხელი ღრუბლებით (GiSt, ASt) არის დაფარული, გაშინ ის ხშირად სრულიად არ იძლევა ჩანაწერს.

დასახელებულ შეცდომებიდან მეორეს და მესამეს შეიძლება ინგარიში აზ გაეწიოს, რადგან ეს შეცდომანი სხვადასხვა ნიშნისა არიან და შეიძლება ვიფულისხმოთ, რომ ისინი ერთი მეორეს გამორიცხავენ. რაც შეეხება პირველს, მისი მხედველობაში მიუღებლობა აშკარა დამახინჯებას გამოიწვევს, განსაკუთრებით მზის ნათების ხანგრძლივობის და, მათასადამე, სითბოს ჯამების დღის მანძილზე განაწილებაში. მასხე შესწორების შეტანისათვის შეგვიძლია მოვიქცოთ ასე: ოუგვაეს მზის ნათების ხანგრძლივობის თვიური ცხრილი, ავთებოთ საშუალო თვიურიდან დღის იმ შეალებს, რომელიც უზრუნველყოფილია ნახსენები შეცდომისაგან, გამოვთვლით ამ შეალების შესაბამ საშუალო მნიშვნელობას და ის უკანასკერდს გავაკრცხულებთ იმ პერიოდზე, რომელიც აღებული შეალების გარედ იქმოვება და მზის ფაქტიური პირის შეგით მდებარეობას შეესაბამება. ამით ჩვენ დაუშევთ, რომ ღრუბლიანობის განაწილება აღებული შეალების გარედ ისეთია, როგორც აღებული შეალების საშუალო. ასეთი შესწორება აუცილებლად ამცირებს მოსალონდნელ შეცდომას.

მთა ყანობილები წარმოებულ აქტინომეტრულ დაკვირვებათა 1936, 1937 და 1938 წლების მასალებიდან გამოთვლილი იქნა იღწევილი მეთოდი მზის რადიაციის სითბოს ჯამები¹ (ცხრ. I, II, III და IV). ცხრ. I და ცხრ. II-ში მოცემულია შესაძლებელი ჯამები ($g\text{realcm}^{-2}$) ე. ი. საშუალო მნიშვნელობანი სრულიად მოწმენდილი ცისათვეს — მზის სხივებისადმი მართობ და ჰორიზონტულ ზედაპირზე, შესაბამისად. ცხრ. III და ცხრ. IV-ში კი — ფაქტურული ჯამები, ე. ი. ღრუბლიანობის მიხედვით შესწორებული მნიშვნელობანი ღრუბლიანობაზე შესწორებისათვეს გამოყენებული იყო ცნობრალური აბასითუმნის მეტეოროლოგიური სადგურის იმავე პერიოდის შესაბამი ჰელიოგრაფიული მასალები. რადგან ამ სადგურის ფაქტური ჰორიზონტი მორიზონტი ახლომდებარებულ

TABLE I

卷之三

¹ მოყვანილი სიდიდეები მოცემულია Ångström-ის სკალის მიზედნით.

ცხრილი III TABLE

სამიზნო მართვის ზედაპირი საათისაღმი მართვის ზედაპირი	Surface perpendicular to the rays												Monthly sum			
	საათი Hour	5—6	6—7	7—8	8—9	9—10	10—11	11—12	12—13	13—14	14—15	15—16	16—17	17—18	18—19	19—20
I		115	699	755	780	1104	1173	984	708	674	177					7169
II		47	674	738	1063	1088	1074	975	766	722	531					8048
III		243	1018	1119	1155	1661	1767	1723	1561	1424	1215	398				14887
IV	42	840	993	1080	1357	1306	1453	1392	1266	1110	1092	886	124			14959
V	552	1133	1275	1509	1619	1760	1728	1526	1299	1267	1044	1006	983	712		1743
VI	755	1168	1338	1497	1616	1620	1612	1570	1513	1393	1298	1211	1153	903	165	18532
VII	625	1251	1531	1746	2124	2165	2166	2166	1618	1565	1464	1208	1141	840	141	20452
VIII	103	744	1210	1548	1711	1856	1947	1822	1650	1622	1399	1101	557			21791
IX		282	1137	1205	1755	1901	1867	1861	1661	1478	1118	685				17167
X		639	1120	1286	1489	1497	1597	1488	1370	1163	729					14890
XI		141	930	1105	1169	1220	1323	1193	975	503						10881
XII																8559

ცხრილი IV TABLE

კორიზონტული ზედაპირი	Horizontal surface												Yearly sum . . .			
	საათი Hour	5—6	6—7	7—8	8—9	9—10	10—11	11—12	12—13	13—14	14—15	15—16	16—17	17—18	18—19	
I		7	112	251	305	492	533	408	233	161	19					2521
II		45	180	295	536	615	619	525	348	237	100					3500
III		25	454	799	1085	1256	1236	1055	833	554	350					7945
IV	4	172	388	601	871	1031	1218	1168	1008	836	618	428	182	10		8535
V	92	363	634	988	1268	1534	1585	1395	1121	973	664	475	291	79		11462
VI	140	411	703	1018	1304	1452	1519	1384	1356	1051	872	636	406	157	10	12419
VII	100	401	719	1081	1409	1706	1767	1705	1443	1262	997	653	403	144	9	13781
VIII	14	304	654	1034	1546	1786	1900	1909	1677	1417	977	573	325	58		1474
XI		126	410	782	1095	1360	1517	1412	1190	1006	671	340	89			9998
XII		26	255	464	898	1139	1189	1125	937	677	350	117				7177
					75	286	489	688	795	723	584	377	135			4152
					9	153	318	438	510	549	435	266	85			2763

ცხრილი V TABLE

98427

მოებით დაფარვის გამო გაცილებით უფრო ნაკლებია ვიდრე ყანობილის პორიზონტი, იძულებული ვიყავით პელიოდრაფის მონაცემები შეგვესწორებინა არა მარტო მზის ამოსელა-ჩისვლაზე, არამედ პორიზონტზედაც.

სითბოს ჯამების მიღებული სიღიდეებით წარმოადგენნ ერთგვარ მიახლოებით მნიშვნელობებს; მიახლოებითი სიღიდეები კი საერთოდ გაშინ არის საიმედო, როცა შესაძლებელია მოსალოდნელი შეცდომის შეფასება. შემჩნეულია, რომ სეით მეთოდით გამოთვლილი სითბოს ჯამი ერთგვარ ჭარბ სიღიდეს იძლევა. ამ ფაქტის დადასტურებას შენინთ თბილი სის გეოფიზიკური ობსერვატორის აქტინომეტრული განყოფილების მიერ ჩატარებული იყო სხვებულ მეთოდით და აქტინოგრაფით მიღებულ სითბოს ჯამების შედარება*. ორი წლის მასალების შედარებამ დაადასტურა სსენტებული სიჭრაბე. წლიურ შედეგებში ეს სიჭრაბე 7—8 %-ს უდრის.

ასლა, ვიცით-რა მოსალოდნელი შეცდომა, ცხრ. III და ცხრ. IV-ს წლიური ჯამები, სათანადო შესწორების შედეგ (-8%), შეგვიძლია შეგადაროთ ზოგიერთი სხვა აღვილის ცნობილ მონაცემებს (ცხრ. V)**. როგორც ამ ცხრილიდან ჩანს, მთა ყანობილი სის დასახლებულ აღვილებს შორის სითბოს ჯამების მხრივ მეორე აღვილი უჭირავს. პირველ აღვილზე ტაშკენტი იმყოფება.

მთა ყანობილი სის და ტაშკენტი ის შესაძლებელი სითბოს ჯამების შედარება გვიჩვნებს, რომ მიუხედავად ტაშკენტი ის გეოგრაფიული მდებარეობის უბირატესობისა, წლიურ შედეგებში ეს ჯამები თითქმის თანატოლია: 302000 ყანობილი სისათვალის და 301000 ტაშკენტისათვის, რაც ყანობილის ატმოსფეროს გაცილებით შეტ გამჭვირვალობას მოწმობს.

ცხრილი V TABLE

ადგილის დასახელება Locality	სხივებისადმი Perpend. surf.	პორიზონტული ზედ. ზედაპირი Horiz. surf.
სლუცკ Sloutzk	82500	39800
იტკუტსკი Itkutsk	119400	60300
ფეოდოსია Feodossia	123700	71600
ეუკატორია Eupatoria	139100	79300
ოდესა Odessa	120600	69000
თბილისი Tbilisi (Tiflis)	128300	75400
ტაშკენტი Tashkent	176700	102700
დავოსი Davos	—	78100
ვაშინგტონი Washington	—	83200
მთა ყანობილი Mt Kanobili (Abastumani)	159900	90600

* ეს შორის გამოქვეყნებული არაა. მიღებული შედეგები სსენტებული განყოფილების გამგებ შ. მ. ს. ი. ძ. მ. მოგვაწოდა.

** ამ წლიურში შესადარებლად მოყვანილი ყველა რიცხვობრივი მონაცემები ამოღებულია შეგნიდან: H. N. კალითი „აკტივომეტრია“, 1938.

შესაძლებელ ჯამებიდან ნამდვილ ჯამებზე გადასცლის ძირითად ფაქტორს ღრუბლიანობა წარმოადგენს; ამიტომ, მათი პროცენტული დამოკიდებულება საშუალებას გვაძლევს წარმოადგენა ვიქონიოთ იმაზე, თუ სად უფრო ძლიერია ეს ფაქტორი. ყანობილის და ტაშკენტის სეით შედარება გვაძლევს შემდეგს: ყანობილისათვის ნამდვილი ჯამები შესაძლებელის 53% -ს შეადგენ, ხოლო ტაშკენტისათვის კი 58% -ს. აქედან ჩინს ღრუბლიანობის ფაქტორის სიჭარე ყანობილისათვის, რაც მთავარი მიზეზია ამ ადგილზე ბის ნამდვილი სითბოს ჯამების არსებული სხვაობისა (ცხრ. V).

სხივებისადმი გართობი
ზედაპირი

ცხრილი VI TABLE

Surface perpendicular
to the rays

	სათი Hour	6	7	8	9	10	11	12	13	14	15	16	17	18	19
I		0.82	1.18	1.33	1.41	1.44	1.42	1.36	1.25	0.78					
II		1.08	1.27	1.38	1.42	1.43	1.43	1.42	1.32	1.10					
III		0.77	1.19	1.32	1.40	1.44	1.46	1.44	1.42	1.37	1.25	0.93			
IV	0.67	1.14	1.26	1.35	1.40	1.43	1.44	1.43	1.40	1.37	1.29	1.11	0.73		
V	0.95	1.17	1.30	1.39	1.44	1.46	1.47	1.46	1.43	1.38	1.27	1.11	0.93		
VI	0.98	1.19	1.31	1.37	1.41	1.43	1.44	1.43	1.41	1.38	1.33	1.22	1.02	0.60	
VII	0.87	1.10	1.23	1.31	1.34	1.37	1.39	1.39	1.36	1.32	1.25	1.09	0.86	0.39	
VIII	0.61	1.01	1.20	1.30	1.34	1.37	1.38	1.37	1.35	1.31	1.22	1.05	0.69		
IX	0.94	1.20	1.31	1.39	1.43	1.45	1.44	1.41	1.34	1.21	0.94				
X	0.72	1.04	1.29	1.37	1.41	1.43	1.43	1.37	1.27	1.07					
XI	0.97	1.18	1.29	1.34	1.34	1.32	1.25	1.10	0.54						
XII	0.73	1.13	1.24	1.29	1.33	1.31	1.25	1.07							

პორიზონტული ზედაპირი

ცხრილი VII TABLE

Horizontal surface

		0.07	0.28	0.46	0.60	0.66	0.62	0.51	0.34	0.11					
I		0.19	0.43	0.62	0.77	0.83	0.80	0.71	0.52	0.29					
II		0.12	0.39	0.63	0.85	0.99	1.06	1.01	0.90	0.71	0.44	0.19			
III		0.07	0.33	0.62	0.85	1.05	1.17	1.22	1.17	1.05	0.86	0.63	0.33		
IV		0.22	0.45	0.76	1.01	1.20	1.32	1.36	1.31	1.17	0.97	0.71	0.43	0.19	
V		0.26	0.53	0.80	1.02	1.21	1.32	1.37	1.32	1.21	1.03	0.81	0.54	0.27	0.05
VI		0.19	0.44	0.72	0.94	1.12	1.24	1.30	1.27	1.16	0.99	0.76	0.49	0.24	0.03
VII		0.09	0.34	0.63	0.87	1.05	1.17	1.22	1.18	1.07	0.89	0.66	0.39	0.13	
VIII		0.23	0.51	0.76	0.96	1.08	1.13	1.08	0.95	0.74	0.48	0.20			
IX		0.09	0.32	0.58	0.76	0.88	0.91	0.85	0.71	0.49	0.26				
X		0.18	0.39	0.55	0.65	0.67	0.61	0.47	0.29	0.06					
XI		0.07	0.26	0.42	0.51	0.56	0.51	0.40	0.22						
XII															

სითბოს ჯამების გარდა მზის პირდაპირი რადიაციის ინტენსივობის დღიუ-
რის სელის ცენტრაცია არის საინტერესო, როგორც სოლარული კლიმატის შესწავლი-
სა, ისე, ზოგიერთი სხვა მიზნების თეალსაზრისით. ყანობილისათვის ის სეითი
სელი, განხილული მასალების საფუძველზე, მოცემულია ცხრ. VI და VII-ზე.

ამ ცხრილებში მოყვანილი სიდიდეები წარმოადგენენ საშუალო თვიურებს ($\text{gralcm}^{-2}\text{min}^{-1}$) მოწენდილი ცის დროს სხივებისადმი მართობ და პორი-
ზონტულ ზედაპირისათვის, უსაბამისად. აქვე მოგვყავს მზის პირდაპირი რა-
დიაციის ინობლეტები პორიზონტული ზედაპირისათვის (ნახ. 1). ზოგიერთ
კერძო შემთხვევაში იზოპლეტებით სარგებლიანობა აუცილებლად უფრო მოხერ-
ხებული იქნება.

საერთოდ, კლიმატის დასახასიათებლად, ამა თუ იმ ელემენტთა საშუალო
სიდიდეების გარდა, არსებითი მნიშვნელობა აქვს იმ საზღვრების ცოდნას, რო-
მელთა შიგნითაც იმ ელემენტთა ცვალებადობა ხდება. კერძოდ, სოლარულ
კლიმატისათვის არსებითი მნიშვნელობა აქვს მზის პირდაპირი რადიაციის
ინტენსივობის მაქსიმალურ სიდიდეებს. ამიტომ აქვე მოგვყავს მათი მნიშვნელო-
ბაზი ყანობილისათვის და ზოგიერთი სხვა ადგილისათვის (ცხრ. VIII).

ცხრილი VIII TABLE

	თვე Month	I	II	III	IV	V	VI	VII	VIII	IX	X	XI	XII
სლუცკი Sloutzk	...	1.09	1.26	1.41	1.43	1.40	1.41	1.38	1.35	1.34	1.28	1.12	0.96
მოსკვე Moscow	...	1.09	1.33	1.39	1.43	1.48	1.39	1.37	1.37	1.36	1.25	1.17	1.07
ევაფორია Eupatoria	...	1.31	1.39	1.45	1.43	1.40	1.38	1.35	1.42	1.38	1.37	1.32	1.27
თაშქენტი Tashkent	...	1.44	1.48	1.50	1.50	1.45	1.45	1.40	1.43	1.44	1.43	1.41	1.41
პოტსდამი Potsdam	...	1.30	1.33	1.45	1.44	1.44	1.44	1.37	1.37	1.40	1.39	1.32	1.16
პარიზი Paris	...	1.21	1.32	1.38	1.43	1.42	1.41	1.37	1.37	1.38	1.30	1.23	1.18
მთა ყანობილი Mount Kanobili (აბასთუმანი)	...	1.51	1.50	1.53	1.48	1.54	1.53	1.45	1.48	1.55	1.49	1.42	1.38

თუმცა ცხრ. VIII-ში მოყვანილი სიდიდეების შედარება სავსებით საიმედო
არაა, რადგან ისინი სხვადასხვა ადგილისათვის სხვადასხვა პერიოდებს შეესა-
ბამებიან, ცხრილი მაინც იძლევა გარკვეულ სურათს, რომელიც კვლავ ამჟღა-
ნებს ყანობილის დამახასიათებელ დადებით თვისებებს.

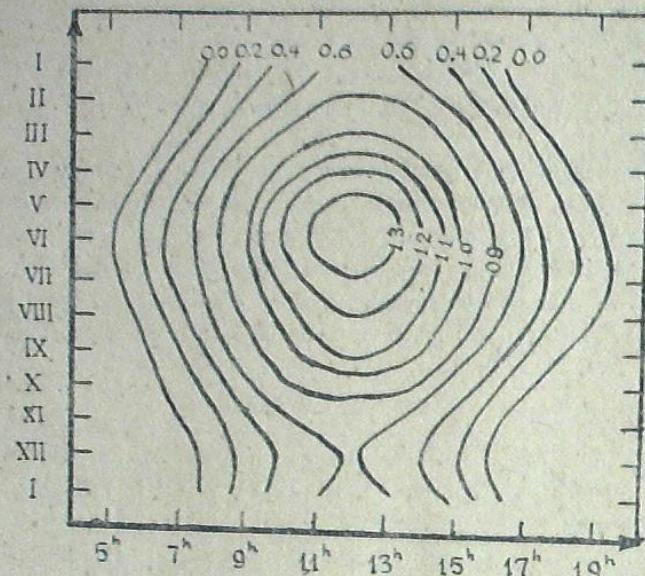


Fig. 1 Fig.

ON THE STUDY OF THE SOLAR CLIMATE OF MOUNT KANOBILI

SH. M. CHKHAIDSE

(Summary)

The paper deals with the study of the solar climate of Mount Kanobili.

The yearly sum of warmth expressed in grcalcm^{-2} on the horizontal surface and on that perpendicular to the rays are 98427 and 173848 respectively.

The values of the yearly sum of warmth for different places are given in Table V for comparison.

Table VII and Table VI characterise the diurnal range of the intensity of direct solar radiation expressed in $\text{grcalcm}^{-2}\text{min}^{-1}$, for horizontal surface and for that perpendicular to the rays.

Table VIII lists the maximal values of the intensity of solar radiation.

March, 1939.

აგასტუმანის ასტროფიზიკური ობსერვატორის გიულებით № 4. 1940
БЮЛЛЕТЕНЬ АВАСТУМАНСКОЙ АСТРОФИЗИЧЕСКОЙ ОБСЕРВАТОРИИ № 4. 1940
BULLETIN OF THE ABASTUMANI ASTROPHYSICAL OBSERVATORY No. 4. 1940

აქტიონომეტრული დაკვირვებანი მთა ყანიშილზე 1938 წლის
განვალობაში

შ. ჩხაიძე

1938 წლის განმავლობაში მთა ყანიშილზე გრძელდებოდა აქტინო-
მეტრული დაკვირვება იმავე პირობებში, რაც ჩვენი ბიულეტენის № 3-ში
(გვ. 149) იყო აღწერილი.

აქტინომეტრის გადამყვანი კოეფიციენტი ამ ხნის განმავლობაში ხელმეო-
რედ არ შემოწმებულა. ასე, რომ ესარგებლობდით იმავე მნიშვნელობით
(0.0272).

ქვემომოყვანილ ცხრილებში აღნიშვნებს იგივე მნიშვნელობა აქვთ რაც
ჩვენი ბიულეტენის № 3-ში.

ACTINOMETRIC OBSERVATIONS ON MOUNT KANOBILI DURING 1938

SH. M. CHKHAIDSE

The data concerning actinometric observations in 1938 are tabulated below.

The meaning of the symbols used in the tables is explained in our Bulletin No. 3 (p. 150).