УДК 549.642(470.21)

3BMO, № 3, 2003 г. Zapiski VMO, N 3, 2003

© Д. Р. ЗОЗУЛЯ, д. чл. Б. В. ГАВРИЛЕНКО, д. чл. Е. Э. САВЧЕНКО

КОСМОХЛОР (NaCrSi₂O₆) ИЗ ПРИБРЕЖНО-МОРСКИХ ОСАДКОВ ТЕРСКОГО ПОБЕРЕЖЬЯ БЕЛОГО МОРЯ, КОЛЬСКИЙ ПОЛУОСТРОВ

D. R. ZOZULYA, B. V. GAVRILENKO, Ye. E. SAVCHENKO. KOSMOCHLOR (NaCrSi₂O₆)
FROM COASTAL SEDIMENTS OF TERSKY COAST IN THE WHITE SEA, KOLA PENINSULA

Геологический институт Кольского научного центра РАН, 184200, Anamumы, Ферсмана, 14. E-mail: zozulya@geoksc.apatity.ru

Kosmochlor is an extremely rare mineral firstly found in several iron meteorites and, on the Earth, in a single jade deposit at Burma. By composition, the mineral is a sodium chromium pyroxene NaCrSi₂O₆. The paper displays morphological description, X-ray structural data and chemical composition of the kosmochlor grain for the first time found in Russia: in coastal sediments at the northerm — Tersky coast of the White Sea, Kola Peninsula. The finding was made in a schlich sample during the prospecting for diamonds in Quaternary deposits of the region. The isometric grain is as large as 0.17 × 0.15 × 0.15 mm, it has the emerald-green color. The mineral composition (wt %): SiO₂ — 52.31, TiO₂ — 0.05, Al₂O₃ — 1.86, Cr₂O₃ — 25.57, FeO — 1.29, MnO — 0.01, MgO — 2.79, CaO — 4.33, Na₂O — 11.73, V₂O₅ — 0.10. The empirical formula of Tersky kosmochlor is Na_{0.85}Ca_{0.17}Cr_{0.76}Mg_{0.16}Al_{0.05}Fe_{0.04}[Si_{0.97}Al_{0.03}O₆]. Comparative study shows that the mineral is chemically similar to the kosmochlor from meteorites. The grain contains the thin micro-veinlet inclusions of high-chromium diopside (2.8—3.4 % Cr₂O₃) with chemistry similar to pyroxenes associating diamonds in kimberlites. According to experimental data the mineral association of kosmochlor and chrome-diopside takes place at the pressure as high as 25 kbar, but relatively low temperature (800—850 C). It is assumed that the most possible source of Tersky kosmochlor could be the deep-seated xenoliths from kimberlite and alkaline-ultramafic explosive pipes of Arkhangelsky and/or Kola regions.

Космохлор — чрезвычайно редкий минерал, обнаруженный ранее лишь в нескольких метеоритах, а в земных условиях — в единственном месторождении жада в Бирме. Найденный в прибрежно-морских осадках на Терском побережье Белого моря (юго-восток Кольского полуострова) космохлор является на сегодня первой находкой в России.

Впервые космохлор был обнаружен и проанализирован в железном метеорите Toluca, Мексика (Laspeyres, 1897). Минерал включен в троилитовые нодули в виде мелких пластинчатых обособлений размером 0.3×0.4 мм, толщиной не более 0.1 мм и покрыт клифтонитовой (графитовой) оболочкой. Позднее этот же образец, а также натриевый хромовый силикат, включенный в добреелит $FeCr_2S_4$, из железного метеорита Coahuila, были исследованы более точными методами и было предложено для них новое название — юриит (Frondel, Klein, 1965). Сегодня последнее название дискредитировано и после тщательной ревизии материалов из метеоритов оставлено первоначальное название — космохлор (Couper e. a., 1981). По данным электронных минералогических Webcaйтов, космохлор обнаружен в метеоритах Hex River Mountains и Canyon Diablo, Северная Америка (www.webmineral.com, www.azminerals.com и др.).

В Бирме минерал обнаружен в жадах, образовавшихся в ходе контактового метаморфизма при внедрении плагиогранитной дайки в перидотиты и серпентиниты (Harlow, Olds, 1983; Yang, 1984; Mevel, Kienast, 1986). Космохлор представлен здесь тончайшими волокнами длиной 0.05—0.1 мм, реже до 2.00 мм, в срастании с щелочным амфиболом (высокохромистые эккерманит-глаукофаны), жадеитом и хромитом. Геологические условия местонахождения (региональный метаморфизм вмещающих пород, минеральный парагенезис) указывают на то, что космохлор образовался при высоких давлениях (около 10 кбар) и низких температурах.

Так называемые «высокоюриитовые» диопсиды с содержанием компонента NaCrSi₂O₆ от 10 до 45 % обнаружены в кимберлитах Якутской и Архангельской алмазоносных провинций (Sobolev e. a., 1975; Архангельская..., 2000). В большинстве случаев такой пироксен находится в сростках с алмазами или включен в них, что отвечает на фазовых диаграммах полю стабильности алмаза при весьма высоких давлениях. Именно в высокобарических условиях происходит перераспределение хрома из оксидных фаз в силикаты — пироп и пироксен (Соболев, Соболев, 1967).

Космохлор найден нами в прибрежно-морских осадках Терского побережья Кольского полуострова в междуречье ручья Скакунский и реки Пулоньга при шлиховом опробовании на алмазы и его минералы-спутники. Следует отметить, что названный район перспективен на обнаружение россыпных проявлений алмазов и коренных кимберлитовых трубок (Гавриленко и др., 2000, 2002). Тяжелая фракция пробы 50/3, в которой был обнаружен космохлор, состоит в основном из граната, пироксена, амфибола, эпидота и ильменита. Из минералов-спутников алмаза в ней были найдены зерна хром-диопсида с содержанием Cr₂O₃ 0.5—1.9 %.

Морфологически космохлор представляет собой зерно изометричной формы размером $0.17 \times 0.15 \times 0.15$ мм (рис. 1), изумрудно-зеленого цвета, прозрачное. Поверхность зерна неровная, с выбоинами и не несет следов окатанности. Характер поверхности указывает на весьма близкий коренной источник (первые десятки километров). По форме и размерам обнаруженное зерно космохлора отличается от формы выделений минерала из метеоритов и жадов, где он преимущественно образует либо тончайшие пластинки, либо волокна. Дебаеграмма исследованного космохлора по набору межплоскостных расстояний и интенсивностей отражений сопоставима с таковыми для образцов космохлора из метеоритов и жадов (табл. 1).

Химический состав космохлора (табл. 2) определен на рентгеновском микроанализаторе MS-46 фирмы Сатеса. Использовались следующие эталоны: природные диопсид (Si, Ca), анатаз (Ti), хромит (Cr), гематит (Fe), лоренценит (Na), деклуазит (V), синтезированные $Y_3Al_5O_{12}(Al)$, $MnCO_3(Mn)$. Ускоряющее напряжение 22 кB, ток зонда от 20 до 40 нA. Для сравнения приведены некоторые наиболее точные и

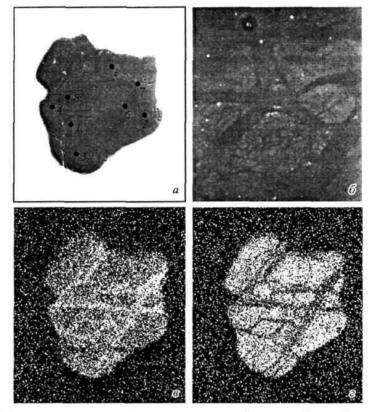


Рис. 1. Зерно космохлора из прибрежно-морских осадков Терского побережья Белого моря.

a — РЭМ-фото зерна, увел. 180; δ — РЭМ-фото фрагмента зерна, иплюстрирующее распределение прожилков хромдиопсида (meмно-cepoe) в космохлоре, увел. 880; ϵ , ϵ — изображение зерна в характеристическом рентгеновском излучении Ca, Cr соответственно (видны прожилки хром-лиопсида), увел. 180. Полированный шлиф.

Fig. 1. The grain of kosmochlor from the coastal sediments of Tersky Coast of the White Sea.

полные анализы космохлора из метеоритов, из жадов Бирмы и образцов пироксена с высоким содержанием космохлорового компонента из кимберлитов (табл. 3).

Минерал из рыхлых отложений Терского побережья соответствует по составу твердому раствору в основном трех главных компонентов: космохлора (75%), диопсида (15%), жадеита (10%). По сравнению с ранее изученными космохлорами минерал содержит повышенное количество диопсидового компонента. От космохлора из жадов его надежно отличают повышенное количество магния и пониженные количества железа и алюминия. На диаграммах зависимости Na₂O от Al₂O₃, Cr₂O₃, FeO и CaO от MgO (рис. 2) исследуемый минерал попадает в поле метеоритных космохлоров, но в отличие от последних имеет повышенное содержание магния, кальция, алюминия и резко пониженное — титана. Интересным является его промежуточное по содержанию диопсидового компонента положение между метеоритным космохлором и «высокоюриитовым» диопсидом из кимберлитов. Это, наряду с несколько повышенным высокобарическим жадеитовым компонентом, не исключает его первичной кимберлитовой природы.

Тщательное микрозондовое и электронно-микроскопическое (РЭМ HITACHI S-430 с энергодисперсионным спектрометром LINK серии 860) изучение зерна космохлора позволило обнаружить в нем многочисленные включения хром-диопсида в виде сложной сети прожилков (рис. 1). Видимая ширина прожилков колеблется от 0.8 до 7.6 мкм. Хром-диопсид (мол.%) содержит в своем составе (табл. 2) диопсид (60), жадеит (20), акмит (10), космохлор (10). Он соответствует «юриитовым» (вы-

Таблица 1 Идентификация рентгенограммы зерна космохлора (обр. 50/3) из прибрежно-морских осадков Терского побережья Белого моря

Identification of roentgenogram of the kosmochlor grain from coastal sediments of the White Sea Tersky coast (sample 50/3)

	Обр. 50)/3			юхлор и Yang, 19		Космохлор из метеорита (Соирег е. а., 1981)					
hlk	I ₀	Дизм	Dpacy	hlk	I_0	D _{изм}	hlk	<i>I</i> ₀	Diezos			
110			6.314	110	6	6.28	110	5	6.36			
020		1	4.373	020	7	4.35	020	4	4.39			
	1			021	1	3.257						
220			3.157	220	1	3.121	220	1	3.20			
221	10	2.974	2.964	221	10	2.942	221	10	2.97			
310, 31T	6	2.868	2.873	311	9	2.857	310, 311	8	2.89			
			2.867				, , , , , , , , , , , , , , , , , , ,	Į.				
002	8	2.499	2.515	002	8	2.508	112, 002	9	2.492			
221	3	2.459	2.455	221	5	2.441	221	7	2.463			
	1	1		311	1	2.227		Ì	1			
040, 122	4ш	2.179	2.187	112	3	2.181	040, 122	7	2.192			
330, 331	5ш	2.098	2.105	331	2	2.085	330, 331	7	2.109			
			2.102									
420	3ш	2.017	2.022		l		420	5	2.023			
]]		041	1	1.988		l				
	1			132	1	1.943			1			
241	1	1	1.922	241	1	1.941	241	2	1.931			
422	1		1.830									
421, 150		1	1.725	150	1	1.704	421, 150	4	1.720			
	1		1.718						A second later because			
042	2	1.658	1.650			1 1	042	3	1.650			
223	5	1.625	1.626	223	4	1.621	223	6	1.627			
441, 151			1.604				441, 151	6	1.601			
	1		1.598	531	1	1.590		1				
440			1.578				440	2	1.577			
600, 350	1		1.521		1	1 1			1			
$35\overline{1}, 60\overline{2}$	4	1.513	1.516			1 1	600, 350, 351, 602	4	1.521			
423	6	1.501	1.501		ď		423	5	1.501			
	1			133	1	1.492						
242, 060			1.463	060	1	1.445			1			
$15\overline{2}, 51\overline{3}$	1	1.456	1.457				$242, 060, 15\overline{2}, 51\overline{3}$	3	1.457			
620	1	1.434	1.436				620	1	1.438			
351	1		1.393			1	351, 352, 260	6	1.391			
352, 260	5ш	1.389	1.389	352	1	1.386	CE C		1			
261, 223	1	1.375	1.371	243	1	1.361	$26\overline{1}$, $24\overline{3}$, 223	3	1.371			
243			1.367				5455 8.04 D05		1			
204	4	1.314	1.317			1 1	$20\overline{4}$, $53\overline{3}$, $71\overline{2}$	5	1.320			

Примечание. Дебаеграмма получена с монокристалла в камере РКД-57.3 мм, Fe-излучение, I=16мА, V=45кВ. Аналитик Богданова А. Н. (Геологический институт КНЦ РАН).

Химический состав (мас. %) космохлора из прибрежно-морских осадков Терского побережья Белого моря

Chemical composition (wt %) of kosmochlor from coastal sediments, Tersky Coast of the White Sea

№ обр.			Космохло	Включе	Включения диопсида в космохлоре, обр. 50/3						
	1	2	3	4	5	среднее	6	7	8	среднее	
SiO ₂	53.51	50.40	53.01	52.14	52.48	52.31	56.63	54.18	55.14	55.32	
TiO ₂	0.04	0.07	0.07	0.04	0.02	0.05	0.04	0.03	0.00	0.02	
Al ₂ O ₃	2.11	1.31	2.13	1.64	2.12	1.86	5.10	4.14	4.50	4.58	
Cr ₂ O ₃	22.48	28.80	23.91	29.41	23.24	25.57	2.76	3.16	3.38	3.10	
FeO	1.46	1.00	1.47	0.83	1.70	1.29	3.44	4.24	3.30	3.66	
MnO	0.03	0.00	0.00	0.00	0.00	0.01	0.07	0.10	0.09	0.09	
MgO	3.09	1.93	3.33	1.53	4.07	2.79	10.47	11.10	11.40	10.99	
CaO	5.47	4.18	4.96	1.89	5.16	4.33	17.26	18.54	17.94	17.91	
Na ₂ O	10.64	12.82	11.19	12.93	11.09	11.73	4.69	3.66	4.77	4.37	
V_2O_5	0.12	0.13	0.09	0.09	0.09	0.10	0.00	0.00	0.00	0.00	
Сумма	98.95	100.64	100.16	100.50	100.04	100.04	100.46	99.15	100.52	100.04	
			Количес	тва кати	онов в пе	ресчете н	a 6 (O)				
Si	2.010	1.912	1.979	1.958	1.966	1.965	2.032	1.994	1.994	2.007	
Ti	0.001	0.002	0.002	0.001	0.001	0.001	0.001	0.001	0.000	0.001	
Al	0.094	0.059	0.094	0.073	0.093	0.082	0.216	0.180	0.192	0.196	
Cr	0.668	0.864	0.706	0.873	0.688	0.759	0.078	0.092	0.097	0.089	
Fe	0.047	0.032	0.045	0.026	0.053	0.041	0.103	0.131	0.100	0.111	
Mn	0.001	0.000	0.000	0.000	0.000	0.000	0.002	0.003	0.003	0.003	
Mg	0.173	0.109	0.185	0.085	0.227	0.156	0.560	0.609	0.615	0.594	
Ca	0.220	0.170	0.198	0.076	0.207	0.174	0.664	0.731	0.695	0.696	
Na	0.775	0.943	0.810	0.942	0.805	0.854	0.326	0.261	0.335	0.307	
V	0.004	0.004	0.003	0.003	0.003	0.003	0.000	0.000	0.000	0.000	

Примечание. Приведены точечные определения по площади зерна космохлора (1-5) и разных прожилков диопсида (6-8) и рассчитаны их средние значения. Точки измерений показаны на рис. 1, a.

сокохромистым) диопсидам из кимберлитов с повышенным содержанием жадеитового компонента (Stephens, Dawson, 1977). Следует отметить, что диопсиды с таким высоким содержанием космохлорового и жадеитового компонентов в метеоритах не обнаружены. Хром-диопсиды из метеоритов высокомагнезиальны (95 % и более диопсидового компонента) и содержат не более 1 % Cr₂O₃ (Wasson, 1974). Имеющийся в наличии материал не позволяет нам сделать окончательный вывод о том, является ли сонахождение исследованных двух минералов в одном зерне результатом распада твердого раствора или процесса замещения. В любом случае данный минеральный парагенезис не наблюдался ранее ни в метеоритах, ни в земных породах. Судя по экспериментальным данным (Ikeda, Yagi, 1972; Vredevoogt, Forbes, 1975), между космохлором и диопсидом не существует гомогенного твердого раствора, а минеральный парагенезис космохлор+диопсид с содержанием Ст₂О₁ в диопсиде 2.8— 3.4 % образуется в присутствии воды при давлении около 25 кбар и температуре, не превышающей 800-850 С. В пользу глубинного происхождения космохлора дополнительно свидетельствует повышенное количество алюминия в исследуемом минерале, а согласно экспериментальным данным, при давлении более 18 кбар вхождение жадеита в космохлор не ограничено (Abs-Wurmbach, Neuhaus, 1976).

Таблица 3

Химические составы (мас. %) космохлора и высокохромистого дионсида из метеоритов и земных пород Chimical compozition (wt %) of kosmochlor and high-chromium diopside from meteorites and terrestrial rocks

№ обр.		Космохлор															Высокохромистый диопсид из кимберлитов (Архангельская 2000; Sobolev e. a., 1975)						
	из метеоритов (Frondel, Klein, 1965; Couper e. a., 1981)					из жадов, Бирма (Yang, 1984; Mevel, Kienast, 1986)																	
	1	2	3	4	5	6	7	8	9	10	11	12	13	14	15	16	17	18	19	20	21	22	23
SiO ₂	54.10	56.0	55.5	53.62	Н. о.	54.79	52.58	55.89	55.50	55.56	55.03	54.33	53.33	55.73	53.31	54.58	54.63	54.60	55.50	55.70	55.90	54.70	54.70
TiO ₂	2.77	Н. о.	H. o.	2.88		0.02	0.01	0.03	0.06	0.06	0.04	0.02	0.03	0.00	0.05	0.01	0.07	0.05	0.19	0.07	0.06	0.15	0.17
Al_2O_3	0.87	0.0	0.0	0.00		4.49	2.32	4.55	8.18	4.10	2.31	2.20	3.45	7.30	2.98	8.42	8.02	4.44	3.14	5.50	5.72	5.02	4.56
Cr_2O_3	26.00	22.6	30.6	27.02	26.4	23.50	29.37	20.16	16.30	22.05	28.00	26.30	29.58	20.66	28.67	16.92	18.05	7.92	11.80	8.07	8.17	10.20	15.60
FeO	0.56	0.4	0.2	0.00	H. o.	3.21	2.98	3.09	5.72	3.30	2.41	2.01	0.57	3.00	1.04	3.67	2.01	1.84	1.68	2.67	2.75	1.90	1.73
MnO	Н. о.	Н. о.	H. o.	H. o.	B B	0.01	0.00	0.06	0.05	0.03	0.00	0.02	0.06	0.10	0.13	0.00	0.00	0.10	0.05	0.08	0.10	0.07	0.09
MgO	1.46	5.4	8.0	1.63	1.2	0.35	0.54	0.84	0.58	0.62	0.26	0.27	0.32	0.14	0.16	1.08	1.41	12.30	9.27	9.97	10.2	8.92	6.25
CaO	1.59	3.7	1.7	2.28	2.1	0.45	0.31	0.55	0.99	0.66	0.42	0.37	0.49	0.15	0.17	1.13	2.02	11.80	10.60	9.00	8.96	8.72	6.21
Na ₂ O	12.80	11.6	11.6	12.57	11.0	12.92	11.49	14.64	12.51	13.20	11.52	14.30	13.96	14.59	13.87	13.41	13.34	5.93	7.07	7.44	7.78	7.85	10.10
Сумма	100.15	99.7	100.4	100.00		99.74	99.60	99.84	99.89	99.58	99.99	99.82	101.79	101.67	100.38	99.22	99.57	98.98	99.30	98.50	99.64	97.57	99.41
								K	оличес	гва кат	ионов	в перес	чете на	a 6 (O)									
Si	2.02	2.07	2.06	2.06		2.034	1.986	2.064	2.033	2.060	2.045	2.036	1.961	1.999	1.984	1.990	1.990	1.987	2.023	2.028	2.015	2.016	2.007
Ti	0.09	Н. о.	H. o.	0.09		0.001	0.000	0.001	0.002	0.002	0.001	0.001	0.001	0.000	0.001	0.000	0.002	0.001	0.007	0.002	0.002	0.007	0.004
Al	0.04	0.00	0.00	0.00		0.196	0.103	0.198	0.353	0.179	0.101	0.097	0.149	0.309	0.130	0.362	0.365	0.190	0.136	0.236	0.243	0.217	0.199
Cr	0.77	0.66	0.90	0.82		0.690	0.877	0.589	0.472	0.646	0.823	0.779	0.860	0.586	0.844	0.477	0.520	0.228	0.342	0.232	0.233	0.297	0.435
Fe	0.02	0.01	0.01	0.00		0.100	0.094	0.095	0.175	0.102	0.075	0.063	0.018	0.090	0.032	0.112	0.061	0.056	0.053	0.081	0.085	0.058	0.053
Mn	H. o.	Н. о.	H. o.	Н. о.		0.000	0.000	0.002	0.002	0.001	0.000	0.001	0.002	0.003	0.004	0.000	0.001	0.003	0.002	0.002	0.002	0.002	0.002
Mg	0.08	0.30	0.03	0.09		0.019	0.030	0.046	0.032	0.034	0.014	0.015	0.018	0.007	0.009	0.059	0.077	0.667	0.504	0.543	0.548	0.490	0.342
Ca	0.06	0.15	0.07	0.09		0.018	0.013	0.022	0.039	0.026	0.017	0.015	0.019	0.006	0.007	0.044	0.079	0.460	0.414	0.350	0.348	0.343	0.245
Na	0.93	0.83	0.84	0.91		0.930	0.841	1.048	0.889	0.949	0.830	1.039	0.995	1.015	1.001	0.948	0.942	0.418	0.504	0.521	0.542	0.563	0.718

Примечание. 18— из кимберлитовой трубки им. М. В. Ломоносова, Архангельская провинция; 19—23— из кимберлитовых трубок Мир и Удачная, Якутская провинция. Н. о.— не определялось.

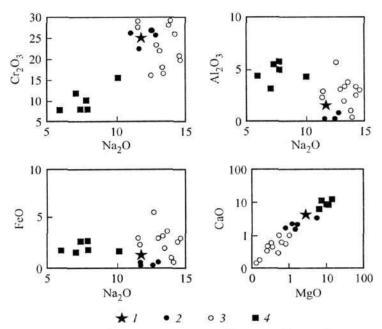


Рис. 2. Составы космохлора из прибрежно-морских осадков Терского побережья Белого моря (1), метеоритов (2), жадов (3) и высокохромистых диопсидов из кимберлитов (4) на диаграммах Na₂O—Al₂O₃, Na₂O—Cr₂O₃, Na₂O—FeO и CaO—MgO.

Fig. 2. Compositions of kosmochlor from the coastal sediments of the White Sea (1), meteorites (2) and jades (3), and the high-chromium diopsides from the kimberlites (4) on diagrams Na₂O—Al₂O₃, Na₂O—Cr₂O₃, Na₂O—FeO and CaO—MgO.

Таким образом, обнаруженный в прибрежно-морских осадках Терского побережья Белого моря космохлор по своему химическому составу близок к космохлору из метеоритов, но по ряду косвенных признаков (форма выделения, набор и количество основных и примесных элементов, высокобарическая минеральная ассоциация) не исключается его глубинная верхнемантийная природа. Наиболее вероятно, что материнской породой для космохлора были ксенолиты из кимберлитовых или щелочно-ультраосновных трубок взрыва Архангельской провинции (Зимний берег) или восточной части Кольского полуострова.

Список литературы

Архангельская алмазоносная провинция / Под ред. О. А. Богатикова. М.: Изд-во МГУ, **2000.** 524 с. Гавриленко Б. Ф., Митрофанов Ф. П., Зозуля Д. Р. и др. Перспективы россыпной алмазоносности Кольского региона // Вестник МГТУ. **2000.** Т. 3. № 2. С. 235—244.

Гавриленко Б. Ф., Корсакова О. П., Зозуля Д. Р. О возможности формирования россыпей алмазов на юго-востоке Кольского полуострова. Геология и полезные ископаемые Кольского полуострова. Т. 2. Апатиты, **2002**. С. 13—22.

Соболев В. С., Соболев Н. В. О хроме и хромсодержащих минералах в глубинных ксенолитах кимберлитовых трубок # Геол. рудн. местор. 1967. Т. IX. № 2. С. 10—16.

Abs-Wurmbach I., Neuhaus A. Das System NaAlSi₂O (Jadeit)—NaCrSi₂O₆ (Kosmochlor) in Druckbereich von 1 bar bis 25 Kbar bei 800 C // Neues Jb. Miner. Abh. **1976.** Vol. 127. P. 213—241.

Couper A. G., Hey M. H., Hutchison R. Cosmochlore — a new examination // Miner, Mag. 1981. Vol. 44. P. 265—267.

Ikeda K., Yagi K. Synthesis of kosmochlor and phase equilibria in the join CaMgSi₂O₆—NaCrSi₂O₆ // Contrib. Miner, Petrol. 1972. Vol. 36. P. 63—72.

Frondel C., Klein C. Ureyite, NaCrSi₂O₆: A new meteoritic pyroxene // Sci. 1965. Vol. 149. P. 742—744. Harlow G. E., Olds E. P. Terrestrial ureyite: occurrence and significance // EOS. 1983. Vol. 64. P. 353.

Laspeyres H. Die steinigen Gemengteile im Meteoriten von Toluca in Mexico # Z. Krist. 1897. Vol. 27. P. 586—600.

Mevel C., Kienast J.-R. Jadeite-kosmochlor solid solution and chromian sodic amphiboles in jadeitites and associated rocks from Tawmaw (Burma) / Bull. Miner. 1986. Vol. 109. P. 617—633.

Sobolev V. S., Sobolev N. V., Lavrent'ev Yu. G. Chrome-rich clinopyroxenes from the kimberlites of Yakutia / Neues Jb. Miner. Abh. 1975. Vol. 123. P. 213—218.

Stephens W. S., Dawson J. B. Statistical comparison between pyroxenes from kimberlites and their associated xenoliths / J. Geol. 1977. Vol. 85, P. 433—449.

Vredevoogt J. J., Forbes W. C. The system diopside—ureyite at 20 kbar / Contrib. Miner. Petrol. 1975. Vol. 52. P. 147—156.

Wasson J. T. Meteorites. New York, Springer-Verlag, 1974. 316 p.

Yang C. M. O. Terrestrial source of urevite / Amer. Miner. 1984. Vol. 69. P. 1180—1183.

Поступила в редакцию 14 декабря 2002 г.