

陨石中铬尖晶石同某些铬铁矿床 内铬尖晶石成分对比

中国地质科学院地质研究所

郑新华 黄耀民

本文主要通过陨石铬尖晶石和地球某些铬铁矿床中铬尖晶石成分之间的对比，结合一些实验资料，探讨它们的形成条件，以便对地球铬铁矿成因有进一步的认识。

一、试用陨石中铬尖晶石成分对地球铬尖晶石成分进行标准化。

对大量陨石矿物成分的研究^[7-11]表明，除顽辉石球粒陨石的铬元素呈陨辉铬矿(FeCrS_4)外，在其它主要类型陨石中铬元素大都呈铬尖晶石形式出现。我们共收集了111个陨石的铬尖晶石化学成分并参考了Bunch, T.E.所列举的各类陨石中铬尖晶石的平均化学成分(表1)。在图1-A中这些平均化学成分变化范围都处于两条实线之间，而且H型球粒陨石中铬尖晶石的平均化学成分基本上位于这一范围的中心线附近。这样，H型球粒陨石中铬尖晶石的平均成分就可代表各类型陨石中全部铬尖晶石的平均

成分。

现在一般把I型碳质球粒陨石比作地球的母源物质。而普通球粒陨石中非挥发性元素的含量同I型碳质球粒陨石的相似。因为铬尖晶石的成分可以作为某些陨石和某些地球岩石形成条件的重要标志之一，因此为了便于对比研究，我们用H型球粒陨石中铬尖晶石的平均成分对肯皮尔赛、布什维尔德、大岩墙、斯提耳沃特及某些地区金刚石中的铬尖晶石成分(表1)进行标准化。为了消除各氧化物之间分子量的差别，以克分子量形式进行换算(图1-B)。从图上可以看出，与球粒陨石的铬尖晶石相比，含铬铁矿岩体中铬尖晶石的 Cr_2O_3 含量基本相同或略显贫化，而 $[\text{FeO}]$ 、 TiO_2 及 MnO 则贫化较强，以 TiO_2 、 MnO 尤为显著。相反， Al_2O_3 和 MgO 富集，其中 MgO 更为明显。肯皮尔赛岩体中铬尖晶石比层状岩体的铬尖晶石更贫 $[\text{FeO}]$

表 1 各类陨石中铬尖晶石平均化学成分, 地球某些地区金刚石中及铬铁矿床中的铬尖晶石化学成分

Table 1 The average chemical composition of chrome spinels in the various meteorites and that in the diamonds and the chromite deposits in some areas of the earth

	Cr_2O_3	Al_2O_3	Fe_2O_3	FeO	MnO	MgO	CaO	TiO_2	V_2O_3	ZnO	SiO_2	NiO	CoO	总和
1	55.5	10.1		28.8	0.68	3.9		1.09	0.43	0.05				100.55
2	48.9	9.3		35.7	0.59	0.59		4.1	0.75	<0.02				99.93
3	46.1	9.8		36.5	0.54	2.86		3.7	0.28	<0.02				99.97
4	56.9	5.9		31.2	0.94	2.66		2.33	0.68	<0.02				100.61
5	52.0	11.5		31.0	0.77	2.29		1.84	0.54	<0.02				99.96
6	64.0	5.6		23.2	0.65	5.8		0.18	0.54	<0.02				99.97
7	71.3	0.84		14.0	2.51	8.9		0.46	0.43	1.69				100.13
8	61.1	3.23		31.2	0.41	0.54	0.26	0.09		2.38	0.29			99.5
9	61.7	3.29		31.4	0.45	0.49	0.38	0.09		2.60	0.43			100.9
10	67.2	5.12		14.5	<0.04	14.2	0.02	0.12		0.04	0.13			101.3
11	65.4	5.91		10.5	<0.04	16.4	0.05	<0.01		<0.01	0.26			98.6
12	64.0	5.94		15.1	<0.04	13.8	<0.01	0.03		—	0.23			99.1
13	63.3	6.74		14.4	<0.01	14.4	0.01	0.05		—	0.26			99.16
14	63.3	7.02		11.2	0.25	14.0		0.09			0.09			98.35
15	65.8	3.20		13.3	0.27	12.7		0.31			0.14			100.02
16	61.28	8.35	2.33	10.77	0.12	15.79	0.00	0.15			0.40			99.19
17	56.42	10.58	2.69	16.92	0.25	12.28	0.00	0.18	0.14		0.54	0.08	0.13	100.21
18	44.66	21.49	2.14	16.93	0.22	13.27	0.00	0.16	0.18		0.49	0.09	0.13	99.76
19	47.12	19.11	2.30	18.86	0.15	11.21	0.02	0.62			0.29			100.28
20	41.55	20.92	7.09	18.47	0.21	11.08		0.49			0.29			100.2
21	57.24	12.07	6.76	8.88		14.38		0.37						99.7
22	51.02	12.47	10.31	14.33		11.48		0.34						99.95
23	42.3	19.0	6.9	23.6		8.0		1.40						101.2
24	47.5	12.22	0.10	25.12	0.10	11.45	0.21	0.85			1.42			98.97

注: 陨石中(据Bunch, T.E., et al. 1971): 1—古铜辉石无球粒陨石, 2—易变辉石-斜长石无球粒陨石、3—镁橄榄石无球粒陨石, 4—H型球粒陨石, 5—中铁陨石, 6—橄榄陨铁, 7—铁陨石的硅酸盐包体中; 金刚石中(8—13据Meyer, H.O.A., et al., 1972): 8—9—非洲塞拉利昂, 10—非洲GL₂, 11—委内瑞拉, 12—13—非洲加纳, 14—15—(据Соболев Н.В. и др. 1975), 16—18—肯皮尔赛岩体中(据Павлов Н.В. и др. 1969, 16—稠密浸染状铬铁矿, 17—含矿岩石组合中纯橄岩, 7个样平均, 18—橄榄岩, 4个样平均); 19—20—美国斯提耳沃特岩体中(据豪兰, A.L., 1955), 21—22—大岩墙哈特累区(据Worst, B.G., 1958); 23—24—南非布什维尔德岩体。

但 MgO 及 Al_2O_3 则较高。有趣的是, 在大部分地区的金刚石中, 铬尖晶石的 Cr_2O_3 含量比球粒陨石的铬尖晶石稍富, MgO 显著增高, Al_2O_3 大体近似, 而 $[\text{FeO}]$ 、 TiO_2 及 MnO 则较贫, 尤以后二者比较明显。因此金刚石中的这种铬尖晶石与铬铁矿床中的铬尖晶石类似。但是非洲塞拉利昂金刚石中的

铬尖晶石成分比较特殊, 其中 Cr_2O_3 及 $[\text{FeO}]$ 含量与球粒陨石的铬尖晶石大致相同, 但 MgO 及 Al_2O_3 稍低。除 TiO_2 及 MnO 显著贫化外, 该种铬尖晶石的其它成分与球粒陨石中铬尖晶石成分近似。

总之, 如果把球粒陨石的铬尖晶石比作铬尖晶石的母岩, 那么地球含铬铁矿岩体中

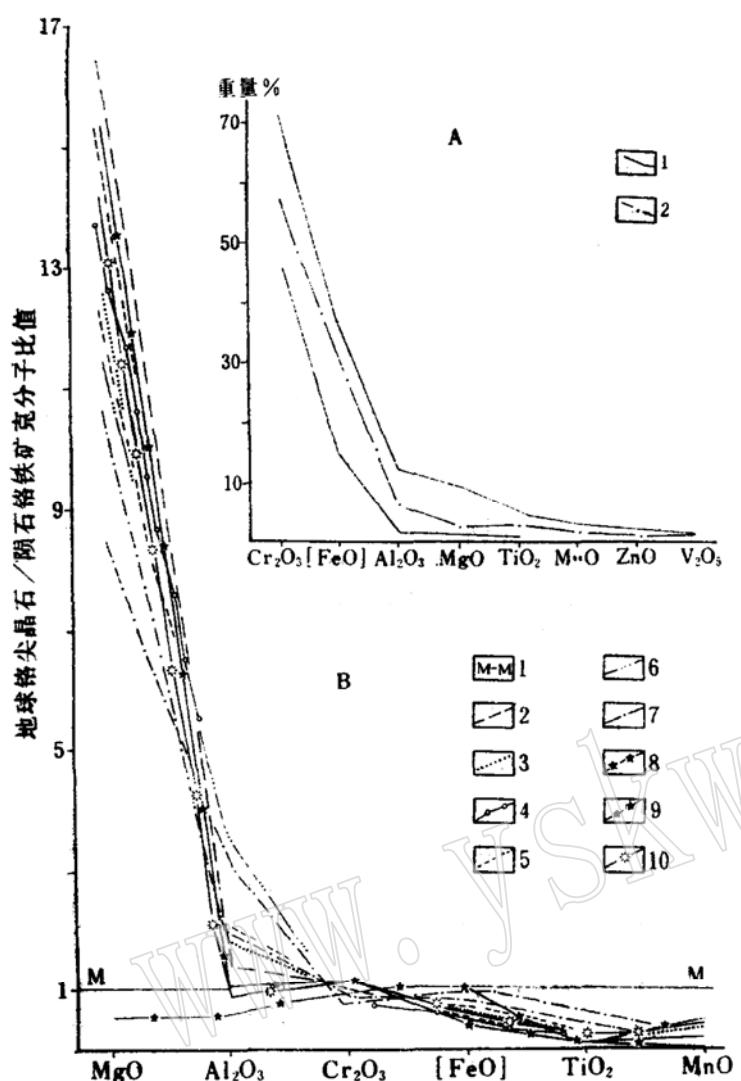


图 1 A—陨石中铬尖晶石平均化学成分变化情况

Fig. 1 A—The variation of the average chemical compositions of chrome spinels in the various meteorites

1—变化范围；2—H型球粒陨石中
(据 Bunch, T. E. et al. 1971)

B—用H型球粒陨石中铬尖晶石标
准化了的某些铬铁矿床中及金刚石
中铬尖晶石成分

B—H-type chondrite normalized main elements patterns of the chrome spinels in the chromite and diamonds for some deposits of the earth

1—陨石的铬尖晶石标准线；2、3、4—分别为肯皮尔塞岩体中稠密浸染状铬铁矿、含矿岩石组合内纯橄榄岩中、橄榄岩中；5—大岩墙岩体中；6—斯提尔沃特岩体中；7—布什维尔德岩体中；8—10—金刚石中(8—委内瑞拉及非洲加纳4个样平均；9—非洲塞拉利昂2个样平均；10—据Соболев H. B. 2个样平均)

的铬尖晶石就是业已发生演化的产品。

二、陨石中铬尖晶石和某些铬铁矿床中铬尖晶石的成分对比。

为了便于比较，采用了白文吉(1982)及巴甫洛夫(1979)换算方法对陨石的铬尖晶石化学成分作了计算，前一种方法比较简便，而后一种方法考虑了钛以类质同像进入尖晶石晶格，故把钛并入三价阳离子中，作为钛尖晶石(Fe_2TiO_4)组份。这不仅符合地球钛铬尖晶石特征，而且也适合于陨石铬尖晶石的实际情况。

Bunch, T. E. 等^[11]证实了陨石中铬尖晶石的 TiO_2 含量在一定程度上反映了铬尖晶石形成条件。因为陨石中铬尖晶石及与其对比的岩体中铬尖晶石的 TiO_2 含量较少，故按两种换算法所得结果基本一致。我们采用白文吉的图解法将相应的数据表示在图 2 及图 3 中。

虽然代表各类陨石中的铬尖晶石成分的投影点数量不同，但它们在上述图上均有一定的分布范围。这表明陨石中铬尖晶石成分的变化具有共同的特点。如将陨石按其基性程度增加的顺序排列，则依次为易变辉石-斜长石的无球粒陨石(富钙的)，中铁陨铁(由辉石、斜长石及铁镍组成)，古铜辉石的无球粒陨石(贫钙的)，橄榄陨铁(由橄榄石及铁镍组成)以及铁陨石(Fe 90.50%、Ni 8.70%)。按这一顺序，陨石中铬尖晶石的 Cr_2O_3 及 MgO 逐渐增高， Al_2O_3 及 $[FeO]$ 逐渐降低。然而铁陨石的铁镁质硅酸盐包体中的铬尖晶石成分变化却很大，这可能反映它们的形成条件比别的陨石中铬尖晶石变化大。普通球粒陨石中铬尖晶石成分点的分布区虽然较特殊，但也可见其由陨石低铁类(LL型)向高铁类(H型)变化

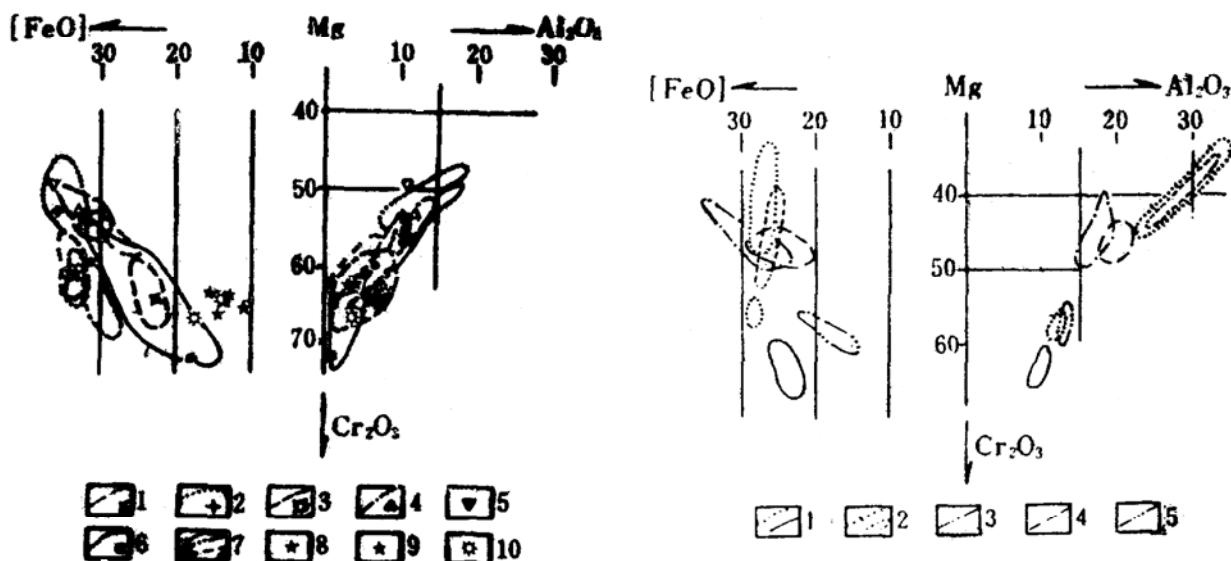


图2 各类陨石中及地球金刚石中铬尖晶石成分变化情况(据白文吉图解法, 1982)

Fig. 2 The variation of chemical composition in the chrome spinels for various meteorites and some diamonds of the earth. (after Bai Wenji diagram 1982)

曲线示成分变化范围, 各种形态符号为平均成分点。1—古铜辉石无球粒陨石; 2—易变辉石-斜长石的无球粒陨石; 3—橄榄陨铁; 4—中铁陨铁; 5—镁橄榄石无球粒陨石; 6—铁陨石的硅酸盐包体; 7—球粒陨石((1)、(2)、(3)分别为H、L及LL型); 8—10—金刚石中(8、9据Meyer, H. O. A. et al., 1972; 10据Соболев Н. В. и др., 1975)

时, 铬尖晶石中的铬和镁则增高。看来, 铬在陨石中富集规律与在地球岩石中富集规律大体是相同的, 即基性程度愈高的陨石, 其铬尖晶石愈富含铬和镁。

如果按巴甫洛夫分类, 陨石中铬尖晶石以铁铬铁矿—富铁铬铁矿为主, 而地球铬尖晶石则以铁质镁质铝铬铁矿—富铁铝铬铁矿—富铬尖晶石为主。按白文吉分类, 前者以铁质—镁铁质铬铁矿为主, 而后者则属于镁铁质铬铁矿—铝铬铁矿—铬尖晶石。

陨石中铬尖晶石成分的特点是含铬量接近于理想的铬铁矿成分(FeCr_2O_4), 如在铁陨石中。陨石的铬尖晶石一般不含 Fe_2O_3 , 仅在计算时有少许 Fe_2O_3 出现, 其含量也在3%以下。此外, 除橄榄陨铁及铁陨石外, 一般

图3 某些铬铁矿床中铬尖晶石成分变化模式(据白文吉图解法, 1982)

Fig. 3 The models of variation in the chrome spinel chemical composition of some chromite deposits. (after Bai Wenji diagram, 1982)

1—其中1.2相应为肯皮尔赛主矿田内副生及造矿的铬尖晶石; 2—其中1.2相应为肯皮尔赛其它矿区副生及造矿的铬尖晶石; 3—布什维尔德岩体中; 4—大岩墙岩体中; 5—斯提耳沃特岩体中

含 TiO_2 较高, 约在1—4%之间。但极个别易变辉石—斜长石的无球粒陨石中铬尖晶石含 TiO_2 量高达10.1%及17.6%, 据Bunch, T. E. [11]研究, 这可能同冲击变质有关。相比之下, 上述岩体的铬尖晶石中 TiO_2 一般小于1%。这也是地球铬尖晶石与陨石铬尖晶石的不同之点。

同地球铬铁矿床的铬尖晶石一样, 陨石铬尖晶石中Cr和Al之间类质同象代替现象也很显著, Cr_2O_3 和 Al_2O_3 常呈较稳定的反比关系。中铁陨铁、古铜辉石无球粒陨石及铁陨石中铬尖晶石在成分上显示出随 Cr_2O_3 含量增高而 FeO/MgO 比值减少的趋势。这一点类似于层状含铬铁矿岩体中铬尖晶石。而易

变辉石-斜长石无球粒陨石、球粒陨石及橄榄陨铁中的铬尖晶石则即使 Cr_2O_3 含量增高, FeO/MgO 值仍保持不变, 这与蛇绿岩型岩体中的铬尖晶石颇为近似。

非洲塞拉利昂金刚石中的铬尖晶石成分为铁铬铁矿, 而其它地方金刚石中的铬尖晶石则为镁质铬铁矿。

为了阐明铬尖晶石成分中主要组份之间的关系, 我们采用了巴甫洛夫方法中几个辅助数值特征进行对比。如含铁系数 $f = \text{FeO} \cdot$

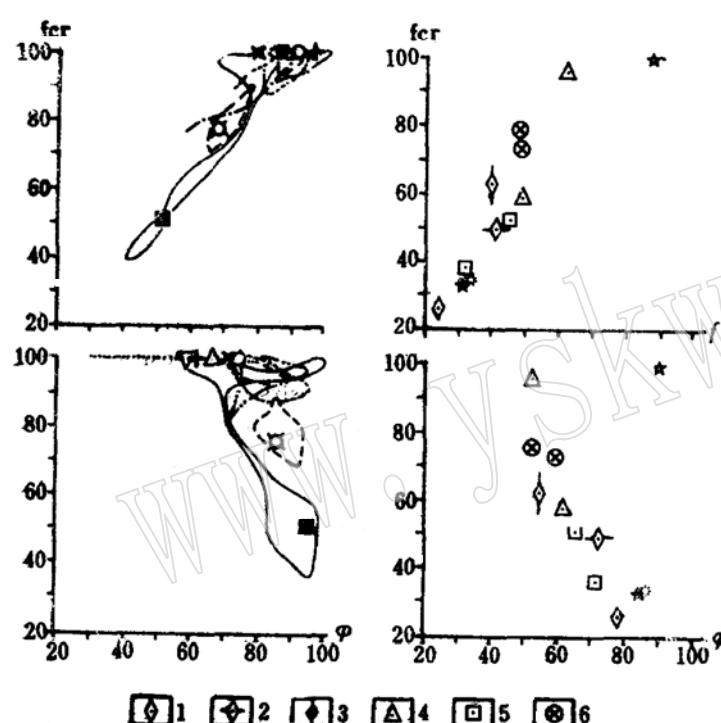


图 4 陨石(左部)、地球金刚石及某些铬铁矿床(右部)中铬尖晶石的总含铁系数(f)、含铬系数(φ)同含铬端元矿物中含铁系数(f_{cr})之间关系比较

Fig. 4 Comparing the coefficient in the chrome spinels variation of the sum of ferrous (f), the chromium (φ) and the ferrous in the chromium end member (f_{cr}) between the meteorites (the left) and the earth diamond, some earth chromite deposits (the right).

1. 2. 3——分别为肯皮尔赛岩体中稠密浸染状铬铁矿、含矿岩石组合中纯橄岩及橄榄岩内副生铬尖晶石; 4—布什维尔德岩体中; 5—大岩墙岩体中; 6—斯提耳沃特岩体中。其它图例同图3

$100/(\text{FeO} + \text{MgO})$, 含铬系数 $\varphi = \text{Cr}_2\text{O}_3 \cdot 100/(\text{Cr}_2\text{O}_3 + \text{Al}_2\text{O}_3 + \text{Fe}_2\text{O}_3)$ 及铬端元矿物分子的含铁系数 $f_{\text{cr}} = \text{FeCr}_2\text{O}_4 \cdot 100/(\text{FeCr}_2\text{O}_4 + \text{MgCr}_2\text{O}_4)$ 。各类陨石、地球含铬铁矿岩体及金刚石中的铬尖晶石的 f 同 f_{cr} , φ 同 f_{cr} 之间的关系分别表示在图 4 上。

从图 4 可以看出, 含斜长石陨石中铬尖晶石的 f_{cr} 保持稳定, 不随着 f 及 φ 变化而变化。其余陨石中铬尖晶石的 f_{cr} 同 f 成正比关系, 但同 φ 为反消长的近线型关系。地球铬尖晶石的 f_{cr} 同 f 、 φ 之间也呈类似线型趋势关系。而且从布什维尔德、斯提耳沃特、大岩墙到肯皮尔赛, 岩体基性程度愈高, 则 f_{cr} 、 f 值愈低, 而 φ 值愈高。肯皮尔赛岩体中由橄榄岩到纯橄岩再到稠密浸染状铬铁矿石, f_{cr} 、 f 值变小而 φ 值变高。这一现象同陨石中的铬尖晶石相似。这表明各类陨石之间有成因联系, 陨石中铬富集和地球内铬富集成铬尖晶石的机理是基本一致的, 即起始物质熔融分异时在较基性部分 (如陨石中铁陨石的铁镁质硅酸盐包体及橄榄陨铁, 而超镁铁岩内纯橄岩及铬铁矿石) 中的铬尖晶石是以 f_{cr} 值低为特征的。

三、陨石中铬尖晶石和地球超镁铁岩中铬尖晶石形成条件的对比。

同地球铬尖晶石一样, 陨石中的铬尖晶石成分特征取决于其形成的介质成分、温度、压力、氧逸度及冷却速率等因素。

陨石中铬尖晶石成分特征和各类陨石物质成分有密切关系, 正如图 2 所表示的那样。与超镁铁岩中铬尖晶石相比, 陨石中铬尖晶石高铁和低镁很可能是由于陨石中含大量铁。另外陨石中的铬尖晶石常同斜长石共生^[8], 因此初始的 Al_2O_3 主要是加入斜长石中而不是加入铬尖晶石中, 所以陨石中的铬尖晶石含铝少。这点与布什维尔德岩体内辉

长岩副生铬尖晶石比古铜辉石副生铬尖晶石、科马提岩铬尖晶石比其它超镁铁岩铬尖晶石皆含 Al_2O_3 少而较富含 Cr_2O_3 是相似的。

根据铁陨石中的铬尖晶石和橄榄石计算出的形成温度为 $1154-1335^\circ\text{C}$ ^[10]，这同橄榄陨铁中的铬尖晶石和橄榄石所计算出的形成温度($1143-1359^\circ\text{C}$)非常吻合^[11]。吉林球粒陨石橄榄石内玻璃包裹体均匀化温度为 $1050-1200^\circ\text{C}$ ^[4]。这说明陨石中的铬尖晶石是在高温下形成的。有关实验表明，在氧逸度稳定时，铬尖晶石的铬含量随其结晶温度降低而减少，但铁含量则相应增高^[13]。因此可以推测，由铁陨石向易变辉石—斜长石的无球粒陨石，其中铬尖晶石的铁和铬含量变化的趋势线是沿降温方向演变的(图2)。温度可能是陨石中的铬尖晶石成分变化的主要控制因素。这同超镁铁岩中铬尖晶石的 Cr_2O_3 增加， FeO 、 Al_2O_3 减少及 MgO 增高是温度趋势(液相线)变化标志^[22]是一致的。

陨石物质和地球超镁铁岩中的铬含量差别很小，如 Cr_2O_3 平均含量^[5]在I型碳质球粒陨石中为0.34%、古铜辉石球粒陨石中为0.42%，而来源于地幔的超镁铁岩中为0.40-0.45%。另外，陨石中铬尖晶石的 Cr_2O_3 含量比地球岩体的富或相近。但是陨石中的铬尖晶石却不像超镁铁岩中铬尖晶石那样可富集成一定品位的铬铁矿矿石。看来，这与它们的降温结晶过程不同有关。陨石物质冷却速率是很缓慢的($1-10^\circ\text{C}/\text{百万年}$)，比地球内降温过程还低一个到两个数量级^[10]。Лапин В. В.^[18]对肯皮尔赛瘤状铬铁矿的熔融实验说明，在不含挥发份情况下，在液相线温度以上，如过热程度较高的熔浆快速结晶，就会形成以铬尖晶石为主(60-80%)，间有少量橄榄石的矿物相和残余硅酸盐物质；如熔浆过热程度较低，且恒温的时间延续很长，就主要结晶出硅酸盐(橄榄石80-90%)及少量铬尖晶石。看

来，陨石中铬尖晶石及超镁铁岩中副生铬尖晶石降温结晶情形类似于后一种，而铬铁矿矿石形成时的降温条件似与前一种情况相近。

铬尖晶石的化学成分在一定程度上可作为矿物形成的压力指示剂。如富含铬的地球铬尖晶石是来自上地幔的较深部位，而较富含铝的铬尖晶石则来自上地幔的较浅部，即一般随压力降低，铬尖晶石中 $\text{Al}_2\text{O}_3/\text{Cr}_2\text{O}_3$ 比值增高^[15]。从图3可以看出，肯皮尔赛岩体中主矿田的铬铁矿是在比其它矿区铬铁矿及层状岩体中铬铁矿高的压力下形成的。但从图2也可以看出，陨石中铬尖晶石的 $\text{Al}_2\text{O}_3/\text{Cr}_2\text{O}_3$ 比值由铁陨石经橄榄陨铁、球粒陨石直至无球粒陨石依次增加。看来，这是由于从铁陨石至无球粒陨石铬尖晶石形成时的压力渐次降低的结果。虽然陨石和含铬铁矿岩体中的铬尖晶石内 Al/Cr 比值变化趋势是相似的，但是二者的铬尖晶石所形成的压力却有很大差别，如推测所知，普通球粒陨石形成的压力约 10^{-5} 大气压^[16]，而地球超镁铁岩的约 $15-25$ 千巴^[23]。

熔浆的氧逸度(f_{O_2})的大小对铬尖晶石稳定性及成分也有决定性的影响。这已被有关实验所证实。Hill, R. et al. (1974) 实验表明，在1大气压及 1200°C 时，随 f_{O_2} 增高，玄武岩熔浆中结晶出来的铬尖晶石的含铬量减低，而总铁量则增高。Лапин В. В. (1979)^[19]在1大气压下对 $\text{MgO}-\text{Cr}_2\text{O}_3-\text{SiO}_2$ 系统加入挥发份(H_2O 、 CO_2 、 F_2 、 NH_4Cl)， Al_2O_3 (2-10%)及 FeO (10-20%)配料的实验中进一步说明，在无缓冲剂时，该系统的熔融温度及铬尖晶石稳定区实际上都没有变化，而当采用缓冲剂时，在 f_{O_2} 为 $10^{-6}-10^{-10}$ 大气压下该系统熔融温度则由 $1730-1770^\circ\text{C}$ 降到 $1550-1570^\circ\text{C}$ 。另外，随着 f_{O_2} 由 10^{-3} 降低到 10^{-6} 大气压时，橄榄石—铬尖晶石共结线就向铬尖晶石稳定区位移。

如推测含铬铁矿超镁铁岩是在1150—1400℃及 $f_{O_2} 10^{-6}$ — 10^{-10} 大气压下结晶的^[20]，那么，陨石中不含 Fe_3O_4 的铬尖晶石则是在较还原条件下形成的。铁陨石中的铬尖晶石与其他类型陨石中的铬尖晶石相比，其成分变化最大，这很可能与其形成的温度和 f_{O_2} 差别较大有关。

最后应该指出，陨石中铬尖晶石比上述岩体中铬尖晶石形成早得多。含铬尖晶石的陨石中硅酸盐包体同位素年龄一般为44—46亿年^[10]，而布什维尔德和大岩墙同位素年龄为19—21亿年，斯提耳沃特为20亿年，肯皮尔赛岩体边部橄榄岩中白云母同位素年龄为 4.04 ± 0.18 亿年。

四、小结

总的说来，同地球某些岩石一样，陨石的铬尖晶石成分可作为区分陨石类型的重要标志。而且各类陨石中铬尖晶石成分变化情形同地球蛇绿岩中及层状镁铁-超镁铁岩中铬尖晶石成分变化模式相似。这就表明陨石和地球的原始物质在成分上是一致的。

各类陨石的铬尖晶石成分呈有规律的变化也表明这些陨石具有共同的演化特点。陨石的起始物质可能是不均匀的或具原始的分异。如从分异的观点来看，由铁陨石向易变辉石-斜长石无球粒陨石的趋势线上，陨石的母体在逐渐降温及氧逸度逐渐增高时分异出基性物质到酸性物质。这种分异方式和地球原始物质的总分异过程是一致的。

H型球粒陨石中的铬尖晶石平均成分可以代表各类陨石中的铬尖晶石平均成分。它可用于对地球铬尖晶石成分进行标准化。与某些铬铁矿床中铬尖晶石相比，陨石中铬尖晶石成分之所以特殊，就是因为它们具有与前者不同的形成条件：含铁较多的介质，极低压及强的还原条件，很缓慢的冷却结晶。

陨石和地球的铬尖晶石，其含铬端元矿

物分子的含铁系数随着起始物质分异的加强而有规律地减小。因此超镁铁岩的铬尖晶石中 f_{Cr} 值的大小可以反映岩浆分异程度。 f_{Cr} 值愈小，其分异愈好，因而有利于形成铬铁矿。

在完成本文过程中得到白文吉、颜秉刚等同志帮助，在此一并致谢。

主要参考文献

- [1] 白文吉：1982，铬尖晶石类矿物化学成分变异特征及其地质意义，中国地质科学院地质研究所所刊，No. 5，地质出版社。
- [2] 王炳熙：1982，应用多变量统计分析对我国铬铁矿床的铬尖晶石化学成分的研究，中国地质科学院地质研究所所刊，No. 5，地质出版社。
- [3] 陈正：1979，吉林陨石雨的金属矿物及其组织特征初步研究，吉林陨石雨论文集，科学出版社。
- [4] 卢焕章等：1979，吉林陨石中包裹体的初步研究，吉林陨石雨论文集，科学出版社。
- [5] 威利 P. J.：1971，朱夏等译，1978，动力地球学，地质出版社。
- [6] 林伍德 A. E.：1975，杨美娥等译，1981，地幔的成分与岩石学，地质出版社。
- [7] Bunch T. E., Keil K., Snetsinger K. G.: 1976, Chromite composition in relation to chemistry and texture of ordinary chondrites. *Geochimica et Cosmochimica Acta*, Vol. 31, p. 1569—1582.
- [8] Paul Randoehr: 1967, Chromite and chromite chondrules in meteorites—I. *Geochimica et Cosmochimica Acta*, Vol. 31, p. 1961—1967.
- [9] Snetsinger K. G., Keil K., Bunch T. E.: Chromite from equilibrated" chondrites.
- [10] Bunch T. E., Keil K., Olsen E.: 1970, Mineralogy and Petrology of silicate inclusions in iron meteorites. Contributions to Mineralogy and Petrology, Vol. 25, No. 4.
- [11] Bunch T. E., Keil K.: 1971, Chromite and ilmenite in nonchondritic meteorites. *The American Mineralogist*, Vol. 56, No. 1—2, p. 146—157.
- [12] Meyer H. O. A., Boyd F. R.: 1972, Com-

- position and origin of crystalline inclusions in natural diamonds. *Geochimica et Cosmochimica Acta*, Vol. 36, p. 1255—1273.
- [13] Hill R., Roeder Y.: The crystallization of spinel from basaltic liquid as a function of oxygen fugacity. *Journal of Geology*, Vol. 82, No. 6.
- [14] Accius R. G., Osborn E. F.: 1974—1975 Washington D. C. 1975, Phase relations in the system MgO-Ironoxide-Cr₂O₃-SiO₂. *Carnegie Inst. Annual Report of the Director Geophysical Laboratory*, p. 507—512.
- [15] Haggerty S. E. 1979, Spinels in high pressure regimes. *The Mantle Sample: Inclusions in kimberlites and other volcanics*, p. 183—196.
- [16] Edward Ardets et al., 1973, *Organic Compounds in Meteorites* Science, Vol. 182, No. 4114, p. 781.
- [17] Павлов Н. В., Григорьева И. И., Гришина Н. В.: 1979, Образование и генетические типы хромитовых месторождений геосинклинальных областей. В кн.: условия образования магматических рудных месторождений. АН СССР М. "Наука" с. 5—78.
- [18] Лапин В. В., Овсянникова Н. В., Гришина Н. В.: 1979, Эксперименты по хромитообразованию в системе MgO-Cr₂O₃-SiO₂ с добавками окислов железа и алюминия. В кн.: Условия образования магматических рудных месторождений. АН СССР М. "Наука" с. 127.
- [19] Лапин В. В., Соловова И. П.: 1979, Новые экспериментальные данные по проблеме генезиса хромитов. В кн.: Условия образования магматических рудных месторождений. АН СССР М. "Наука" с. 146.
- [20] Генкин А. Л., Листлер В. В., Лапустина И. П.: 1979, Хромитовая минерализация дифференцированных трапповых интрузий и условия её образования. В кн.: Условия образования магматических рудных месторождений. АН СССР М. "Наука" с. 105.
- [21] Приходько В. С.: 1980, Вариации составов хромишинелидов и их значение для петрологии ультрабазитов. Геология и геофизика. "Наука" Сиб. отд. № 7.
- [22] Глазунов О. М.: 1981, Геохимия ирудоносность габброидов и гипербазитов. "Наука" Сиб. отд.

The Comparison of the Chrome Spinel Composition between Meteorites and the some Chromite Deposits

Zhen Xinhua, Huang Yaomin

Abstract

By way of comparing the composition of meteorite chrome spinels with the chrome spinels in some chromite deposits may raise the understanding of the genesis of the earth chromite. The average composition of chondrite chrome spinel can represent that of all sort meteorites, hence it can be used as a standard for the earth chrome spinels. The characteristic of the composition of meteorite chrome spinels is related with the high ferrous medium, extremely low pressure, reducing condition, as well as undergone a very slow process of cooling and crystallization. The variation of the chemical composition of chrome spinels in the various meteorites is similar to that of the main kind of earth

(下接第289页)

(上接第209页)

at a depth of about 50-100Km.

chromite deposits (i. g. ophiolite type and layer). The coefficient of the ferrous in the chromium end member indicates the better differentiation of the beginning substance.