离子辐照聚乙烯合成小于 C_m的富勒烯分子晶体*

王震遐¹ 余礼平¹ 朱志远¹ 阮美玲² 郑兰荪³

(1 中国科学院上海原子核研究所 上海 201800)

(2 中国科学院上海硅酸盐研究所 上海 200050)(3 厦门大学化学系 厦门 361005)

摘 要 通过荷能离子(包括团簇离子) 猫照聚乙烯首次合成了小于 C₆₀的富勒烯——C₂₀和 C₂₆分子晶体.在此基础之上 进一步探索其他小富勒烯分子晶体(如 C₂₂ C₃₈和 C₂₄) 存在的确凿证据.

关键词 离子辐照 富勒烯晶体

SYNTHESIS OF FULLERENE CRYSTALS SMALLER THAN C₆₀ BY ION BEAM IRRADIATION OF POLYETHYLENE

WANG Zhen-Xia¹ YU Li-Ping¹ ZHU Zhi-Yuan¹ RUAN Mei-Ling² ZHEN Lan-Sun³

(1 Shanghai Institute of Nuclear Research , Chinese Academy of Sciences , Shanghai 201800 , China)
(2 Shanghai Institute of Ceramics , Chinese Academy of Sciences , Shanghai 201800 , China)
(3 Department of Chemistry , Xiamen University , Xiamen 361005 , China)

Abstract C_{20} and C_{26} fullerene crystals have been synthesized for the first time by irradiating polyethylene with energetic ions(including cluster ions). Based on this we are now trying to find evidence for the existence of other small fullerenes such as C_{24} , C_{32} , and C_{38} .

Key words ion irradiation , fullerene crystal

富勒烯(fullerene) 是由 12 个五原子环和任意多 个(除1之外)六原子环的碳网络组成,据此,具有 12 面体(只有 12 个五原子环,没有六原子环)的最 小富勒烯为 C₂₀笼状物.C₆₀被发现^[1]后,在与之相关 的众多探索领域中,极受人关注的目标之一是对把 富勒烯作为基块的新材料合成研究.近来,涉及 Ca 分子的组装(fullerene-assenbled)固体的研究已受到 重视^[2,3],但是小于 C_{oo}分子固体合成的报道却为数 极少^[4].C.Piskoti 等人用电弧放电方法合成 C_{as}的结 果在 1998 年 6 月出版的 Nature 杂志上发表, 2000 年 5月 我们在《物理学报》上公布了用荷能 Ar* 离子 辐照聚乙烯(PE)生成的 C₂₀晶体^[5],同年9月,在 Nature 杂志上才见到 C_{∞} 合成的报道^[6]. 随后,我们在 2001 年 1 月的《高能物理与核物理》上发表了用 C⁺ 团簇离子辐照 PE 材料合成的 C_{∞} 晶体^[7]. 同年 3 月, 我们又在 Physics Letters A 发表了有关进一步研究 C₂₀晶体合成的类似论文^[8].至此,使小于 C₂₀的碳笼 状结构分子增加到3个.

C₂₀晶体是用 Ar⁺(60keV ,剂量为 1×10¹⁸/cm²)离 31卷(2002年)10期



图 1 C₂₀分子晶体和 HRTEM 像和 ED 花纹(标尺为 2nm)

子辐照超高分子量聚乙烯(UHMPE)(15×7× 2.5mm³,超高分子量,密度为0.93g/cm³)合成的^[58]. 靶表面材料刮下后制成透射电子显微镜(TEM)试 样,可以看到其中有不少尺寸约在300—400nm大小

 ^{*} 中国科学院知识创新工程重要方向项目(批准号 26010031)
2001 – 12 – 24 收到初稿 2002 – 02 – 28 修回

的近六边形晶体薄片,高分辨电镜(HRTEM)和电子 衍射(ED)分析给出了清晰的晶体结构像和衍射花 纹(见图1).计算给出的晶格结构 d 间距(d-spacing)为0.46nm,而12面体笼式结构的 C_{20} 计算尺寸 约0.31nm,由此可以认为图1反映了具有间隔约 0.15nm的 C_{20} 分子晶体密排六方结构.图2给出了 同一实验样品辐照表面部分的飞行时间质谱(TOF) 分析结果,可以看到在质量数M = 252(amu)处,有 一个明显的峰存在,它相当于 C_{20} H₁₂.另外,Raman 谱测量结果(在此未给出)表明,包括1355cm⁻¹线展 宽的 D带的特点,和G带附近1469cm⁻¹线的出现, 也为粘氢 C_{20} 分子的存在^[9—11]提供了证据.



图 2 Ar⁺ 辐照 PE 靶表面的 TOF 质谱

从图 4 还可以看出,除了 C₂₆ H₁₂之外,还有与 C₃₆ H₈, C₃₈ H₂ 及 C₂₄ H₂₀(在 308u 处)对应的峰在气相 情况下存在,至于是否也可以合成相应的晶体,这是 一个值得注意的问题,我们正在进一步研究.

大于 C₆₀ 富勒烯分子的合成,以 C₆₀为例,主要有 石墨电弧放电和激光蒸发两种方法.虽然离子束辐 照手段在气相富勒烯合成中已有使用,但是用来生 成富勒烯分子晶体,尚无先例.由此可以看出,用荷 能离子(包括团簇离子)束与富碳材料相互作用合成

C_%分子晶体的 HRTEM 像和 ED 花纹(标尺为 1.33nm) ₹ 3 1800 C₃₈/H₂ 1600 相对强度 / 任意单位 C_{26}/H_{12} 1400 C₃₆/H 1200 1000 100 200 300 400 500 质量电荷比



600

物理

富勒烯分子晶体,不仅提出了一种新方法,而且开辟 了一个新的研究领域.更值得注意的是,这种方法特 别适用于生成小于 C_{oo}的富勒烯,所以这种合成过程 不仅在小富勒烯形成机制研究方面引人关注,而且 在小富勒烯组装的材料探索方面无疑也将引起巨大 的兴趣.因为,构成富勒烯的碳原子网络皆具有一定 的弯曲度,由此引起其电子结构的变化将决定所组 成材料的物理化学性质.显然 组成富勒烯碳原子网 络中的六原子环(6-R)与五原子环(5-R)数目之 比,决定其弯曲度 Curvature~(5-R)(6-R)的大 小,可以看出,小于 C₆₀的富勒烯,因其六原子环(6-R)数目越来越少,其网络的弯曲度将随(6-R)的减 少而增大,至 C₂₀达到最大值.这种情况预示在从 C₆₀ 到 C₂₀区域内,相对于大于 C₆₀的区域,以富勒烯为基 块组装材料的物理化学性质将发生更大的变化,是 研究这类新型材料的难得领域.

总之,我们合成了 C₂₀和 C₂₆分子晶体,所使用的 方法是离子与富碳材料相互作用,这是一种可调参 量很多、对生长小于 C₆₀富勒烯分子晶体优惠而又简 便的合成手段.预计这项新开始的研究,将会在小富 勒烯晶体合成机制、小富勒烯组装的新材料以及离 子(包括团簇离子)束材料表面改性(又称表面纳米 结构化改性)等方面开创新的局面.

参考文献

- [1] Kroto H W et al . Nature ,1985 ,318 :162
- [2] Krätschmer W ,Lamb L D ,Fostiropooulos K et al. Nature ,1990 , 347 354
- [3] Shi J B , Chang W Y , Su S R et al . Jpn. J. Appl. Phys. 1996 35 : 145
- [4] Piskoti C, Yarger J Zettl A. Nature ,1998 393 771
- [5] 王震遐 柯学志 朱志远等.物理学报 ,2000 A9 939[Wang Z X Ke X Z ,Zhu Z Y *et al*. Acta Physica Sinica ,2000 A9 939(in Chinese)]
- [6] Prinzbach H et al. Nature 2000 A07 60
- [7] 王震遐等.高能物理与核物理 ,2001 ,25 '69[Wang Z X et al. High Energy Physics and Nuclear Physics. ,2001 ,26 '69(in Chinese)]
- [8] Wang Z X ,Ke S Z ,Zhu Z Y et al . Phys. Lett. 2001 ,A280 351
- [9] Puquette L A *et al*. J. Am. Chem. Soc., 1983, 105 5446, 及其引 文 29]
- [10] Aiayan P M et al. Rep. Prog. Phys. ,1997 60 :1025
- [11] Eklund P C et al. Thin Solid Films ,1995 ,257 :185
- [12] Piskoti C et al. Nature ,1998 ,393 :771

·物理新闻·

冰河期与螺旋臂(Ice Ages and Spiral Arms)

最近加拿大多伦多大学和以色列耶路萨伦大学的教授 N.Shaviv 作了一项新的研究.他认为地球的冰河 期可能是由于太阳系在缓慢地通过银河系螺旋臂的特定位置时形成的.根据这个设想,他发现在过去的几亿 年内,到达地球的宇宙线通量的显著变化与地质学上所记录的冰河期的出现有着一定的相关性.银河系的螺 旋臂并不是一个严格固定的参量,它是受银河系密度波动影响的一个不稳定的参数.随着密度波的起伏形成 许多巨大的星球,然后又爆炸成大量的超新星,这些正是宇宙射线的发射源.因此当太阳系运行在银河系的 主螺旋臂时,地球将会接收到较多的宇宙射线就是一个比较合理的解释.如果进一步将辐照到地球的宇宙射 线通量与地球上气象的变化建立起一定的关联,那么就能推断出地球的冰河期与太阳系运行在螺旋臂上的 位置间的关系.

Shaviv 教授的一项艰苦的工作就是把过去冰河时期的宇宙射线通量与气象变化的记录作对比,他是从 42 个铁陨星的宇宙射线辐照中归纳出地球的宇宙射线的辐照量,这些陨星的记录显示了近一亿四千三百万 年来地球上宇宙射线通量的变化确实与地质学上冰河期的记录以及太阳系在螺旋臂上的相对位置有着密切 的关联.当太阳系运行到猎户星座附近即小螺旋臂处时,地球上接收到的宇宙线通量约为处于主螺旋臂时的 一半左右.通过这些对比,Saviv 模型启示我们,地球上冰河期应该是紧随着太阳系运行在主螺旋臂后出现, 并与全球的宏观温度相吻合.当然 Shaviv 教授的设想还需要从地质变异的角度去验证银河系螺旋臂是如何 影响地球气象的变化,同时还要对冰河期出现的特征作出界定.

(云中客摘自 Physics Review Letters ,29 July 2002)