酸化シリコンクラスター負イオンと CO との反応サイト: 鉱物表面反応の機構解明を目指して

(九大院理) 〇荒川雅, 山根崚, 寺嵜亨

Reaction sites of CO on size-selected silicon-oxide cluster anions as a model of mineral surfaces

(Kyushu University) OMasashi Arakawa, Ryo Yamane, and Akira Terasaki

【序】惑星形成の初期段階である星間雲や原始惑星系円盤には、星間塵と呼ばれる氷、 鉱物、有機物から成る微粒子が存在する。生命の材料ともなる有機分子の生成は、鉱物 表面を反応場とする触媒反応が有力な説となっている。しかしながら、系の複雑さなど の理由から、原始惑星系円盤での化学反応過程の理解は進んでいない。そこで、鉱物表 面のモデルとしてクラスターを取り上げ、気相反応実験により鉱物表面での反応の素過 程を解明し、有機分子の生成機構に迫ることを目指している。我々はこれまでに、アル ミニウムと水・酸素との反応により、水和アルミナ鉱物の組成を持つクラスターが生成 することを見出し、その反応過程を明らかにしてきた[1,2]。

本研究では、星間塵の主要構成鉱物であるケイ酸塩に着目した。ケイ酸塩鉱物の基本 構造を形成するシリコン酸化物を取り上げ、有機分子生成反応の第一段階である鉱物表 面への気相分子吸着の反応サイトを明らかにすることを目的に、酸化シリコンクラス ター負イオン(Si_nO_m⁻)と一酸化炭素との反応を調べた。

【実験】マグネトロンスパッタ型クラスターイオン源において、シリコンターゲットの スパッタで生じたプラズマ雰囲気中に酸素ガスを導入し、Si_nO_m⁻(n = 3-7)を生成した。 四重極質量フィルターでサイズ選別した後、COガスを連続的に導入した反応セルに導い た。反応セルを通過する約 200 µs の間に Si_nO_m⁻ と CO 分子との反応で生成したイオン種

を第2の四重極質量分析計で同定し、サイズ毎に生 成物とその収量を測定した。また、Gaussian09プロ グラムを用いた量子化学計算により、Si_nO_m⁻および CO 付加物(Si_nO_m(CO)⁻)の構造最適化を行った。 汎関数には B3LYP、基底関数には aug-cc-pVDZ を 採用した。各原子上の電荷分布は、natural bond orbital (NBO) 解析により求めた。

【結果と考察】イオン源で生成した Si_nO_m⁻の組成は、 n:m=1:2を中心に $2n-1 \le m \le 2n+2$ の範囲であっ た。n = 3-7 について実験を行ったうち、Si₆O_m⁻と CO との反応による生成物負イオンの質量スペクト ルを図1に示す。Si₆O₁₁⁻, Si₆O₁₂⁻では生成物はほとん ど観測されないが、n:m=1:2よりも酸素過剰な Si₆O₁₃⁻では、CO 付加物である Si₆O₁₁(CO)⁻が生成し た。さらに酸素過剰な Si₆O₁₄⁻では、CO 付加物に加



図 1. Si₆O⁻と CO との反応による生成物負イオン の質量スペクトル.

え、O が脱離した Si₆O₁₃⁻および Si₆O₁₃(CO)⁻が観測され、CO₂の生成が示唆された。本実 験で得られた CO 付加反応の速度定数を図 2 に示す。n = 3-7 のいずれのサイズでも、酸 素過剰な $m \ge 2n+1$ の組成のクラスターに於いて反応速度が大きいことが分かった。

Si_nO_m⁻への CO 吸着サイトを明らかにするため、量子化学計算により Si_nO_m⁻および Si_nO_m(CO)⁻ ($n = 3-5, 2n-1 \le m \le 2n+1$)の構造最適化を行った。図 3 上段に Si₃O_m⁻の最安 定構造(a)-(c)を示す。Si₃O₇⁻については、2 番目に安定な異性体(d)も示した。これらの構 造中の Si 原子は、平面 3 配位、三角錐型 3 配位、SiO₄四面体を形成する 4 配位の 3 種類 に分類される。Si₃O₇⁻の最安定構造(図 3(c))では、3 つの Si 原子が平面 3 配位を 1 つ、 SiO₄四面体を 2 つ形成している。SiO₄四面体は、互いに 2 つの O 原子を共有し、それぞ れ dangling O 原子を 1 つ持つ。この dangling O 原子上の局在電荷は-0.94 であり、他の O 原子上の電荷(-1.2 から-1.3 の範囲)と比較して例外的に高い。ここで、この dangling O 原子の組を Type 1 と呼ぶ。

図 3 下段には、それぞれの Si_3O_m に対する CO 付加物の最安定構造(a')-(d')を示す。 Si_3O_7 に対する CO の結合エネルギーは、 Si_3O_5 , Si_3O_6 と比較して大きいことが分かった。

このことは、 $m \ge 2n+1$ で高い CO 吸着速度定数を示し た実験結果と符合する。また、Si₃O₇への CO 吸着サイ トは上記 Type 1 の dangling O 原子であることが分かっ た (図 3(c'))。2 つの dangling O 原子のうち、CO が結 合していない O 原子の電荷が大きく負に変化している。 したがって、片方の dangling O 原子に CO が付加し、 負電荷がもう一方の dangling O 原子に移動することで CO との結合が形成されると考えられる。

図 3(d)の異性体では、Si 原子が平面 3 配位を 1 つ、 SiO₄四面体を 2 つ形成しており、末端の SiO₄四面体の O 原子のうち 2 つが dangling である。この dangling O 原子(Type 2 とする)の局在電荷も-0.97と高く、図 3(d') に示すように CO の吸着サイトとなり得ることが分 かった。以上と同様の結果は、Si₄O_m⁻および Si₅O_m⁻につ いての量子化学計算でも得られた。



宇宙空間に存在するカンラン石や輝石などの鉱物で

は、Type 2 と同様の、SiO₄四面 体の2つの dangling O原子が露出 した表面が存在し得る。以上の結 果から、このような 2 つの dangling O原子の組を持つ表面で CO吸着が起こり、有機分子生成 の反応場となった可能性が示唆 された。





[参考文献]

[1] M. Arakawa, K. Kohara, T. Ito, and A. Terasaki, Eur. Phys. J. D 67, 80 (2013).

[2] M. Arakawa, K. Kohara, and A. Terasaki, J. Phys. Chem. C 119, 10981 (2015).