SEP分光法によるC₃Nラジカルの \widetilde{A} 状態の観測

(東大院総合) 〇本良千隼、住吉吉英、遠藤泰樹

【序】星間分子として知られるC₃Nラジカルについては、これまでに 2 つの電子状態 $\tilde{X}^{2}\Sigma^{+}$ [1,2], $\tilde{B}^{2}\Pi_{i}$ [3]が観測されている。その結果これらの状態では、 π 共役系をもつ炭素鎖分子に 一般的である直線構造をとると考えて矛盾しない結果が得られている。一方、C₃Nの $\tilde{A}^{2}\Pi_{i}$ 状態については分散蛍光法による観測[3]が行われているのみで、詳細な情報は得られていな かった。*ab initio*計算によればこの状態はかなり低い励起エネルギーをもつと予想されてお り[4]、 \tilde{X} 状態と接近することによる影響についても興味が持たれる。そこで我々は、C₃Nの \tilde{A} 状態のエネルギー準位構造を調べることを目的として、SEP分光法による観測を行ってき た[5]。これまでの観測結果と、それを踏まえて \tilde{A} 状態のポテンシャルや分子構造について 考察したので報告する。

【実験】 \tilde{A} 状態の観測には \tilde{B} 状態を経由するSEP分光法を用いた。アクリロニトリルまたは シアノアセチレンをArで 0.3%に希釈した試料気体を放電しながら真空中に噴射して、超音 速ジェット中にC₃Nラジカルを生成した。2 台の色素レーザーを用い、ポンプ光とダンプ光 を重ね合わせてジェットに照射した。²Σ, ²Π振電状態を観測するため、ポンプ光で \tilde{B} 状態の 2 つの振電状態 ($v_3 + v_4$ ²Σ⁺, 29144 cm⁻¹ または、 v_3 ²Π, 28800 cm⁻¹)の単一回転準位を励起し、 蛍光をモニターする。ダンプ光の波長を掃引して、蛍光強度の減衰としてSEPスペクトルを 得た。同時にヨウ素の吸収スペクトルを測定し、ダンプ光の波長を校正した。

【結果と考察】図 1 に観測したSEPス ペクトルの一例を示す。7 つの² $\Sigma \rightarrow {}^{2}\Sigma$ バンドと4つの² $\Pi_{P} \rightarrow {}^{2}\Pi_{P}$ (P = 1/2, 3/2) バンドが観測された。図 2 に観測した 振電状態のエネルギー準位を示す。点 線で囲んだ状態のエネルギー構造は、 直線分子ではなく非対称コマ分子に見 られる形をしている。また、観測した ²П状態のスピン成分の分裂は 2.6 ~ 8.4 cm⁻¹ であった。 \widetilde{A} 状態が直線構造であ



る場合、この分裂はスピン軌道相互作用による分裂に相当するが、観測された値は B 状態や



類似分子から見積もられる値より 1 桁程度小さくなっ てしまう。 \widetilde{A} 状態が非直線構造であるとすれば、この 小さなスピン分裂についても説明できる。従って、 \widetilde{A} 状態および直線構造においてそれと縮重する状態の 2 つのRenner-Tellerペアは大きく分裂しており、 \widetilde{A} 状態 では非直線構造が最安定になっていると考えられる。

観測した振電状態は非対称コマの $K_a = 0, 1$ 準位に対応する。非対称コマのハミルトニアンを用いた最小二 乗法解析によって、振動状態ごとに $K_a = 0, 1$ 準位を同時に解析した(表)。この実験の波長分解能では回転定数B-Cを決定できなかったので、後述のab initio計算の値に固定して解析を行った。回転定数Aが状態ごとに大きく変化しているものの、いずれの振動状態も非対称コマのハミルトニアンで精度よく表せている。

既に報告されている*ab initio*計算[4]では \widetilde{A} 状態を直 線構造と仮定しているが、これは本研究の結果と一致

しない。そこで、新たにMRCI+D/cc-pVTZレベルで計算を行った結果、非直線構造で最安定 となった。平衡構造での回転定数は $A_e = 20.4 \text{ cm}^{-1}$, $(B_e + C_e)/2 = 0.166 \text{ cm}^{-1}$ となり、実験結果 とかなり近い。また、Renner-Tellerペアの対をなす状態への垂直励起エネルギーを実験結果 から見積もると 1200 cm⁻¹ 程度となり、*ab initio*計算による値(1400 cm⁻¹)とよく一致した。 以上のように本研究で行った*ab initio*計算は実験結果をよく再現している。

$T_{ m v}$	ΔE	A	$(B + C)/2^{a}$	\mathcal{E}_{aa}	ε_{bb}	σ
1790.038(3)	0	51.394(2)	0.16467(7)	-2.190(3)	0 ^b	0.007
2030.937(5)	241	52.537(3)	0.16492(8)	-6.089(3)	0 ^b	0.007
2288.774(4)	499	25.743(3)	0.1663(1)	-2.686(4)	0 ^b	0.009
2496.468(4)	706	31.15(1)	0.1648(2)	-8.11(1)	-0.067(4)	0.018

表 決定した回転定数とスピン回転相互作用定数 (in cm⁻¹)

^a The *B*–*C* value was fixed to 16 MHz calculated by an *ab initio* method.

^b Fixed.

[1] M. Guelin and P. Thaddeus, Astrophys. J. Lett. 212, L81 (1977)

[2] C. A. Gottlieb, E. W. Gottlieb, P. Thaddeus, and H. Kawamura, Astrophys. J. 275, 916 (1983)

[3] 星名賢之助、博士論文、東京大学(1997)

[4] M. C. McCarthy, C. A. Gottlieb, P. Thaddeus, M. Horn, and P. Botschwina, J. Chem. Phys. 103, 7820 (1995)

[5]本良、住吉、遠藤、分子構造総合討論会 2005 東京、4B08