

## $\text{H}_2\text{O}^+$ イオンのオルト-パラ変換の放射寿命

(交通大應化・九大院理・シカゴ大化学天文) ○田中桂一、原田賢介、岡武史

### Radiative Lifetime for Nuclear Spin Conversion of Water-Ion, $\text{H}_2\text{O}^+$

(N. Chiao Tung Univ., Kyushu Univ., Univ. of Chicago)

○Keiichi Tanaka, Kensuke Harada, and Takeshi Oka

Last year we reported the *ortho* and *para* coupling channels of  $\text{H}_2\text{O}^+$  below  $900 \text{ cm}^{-1}$  caused by accidental near degeneracy of rotational levels. For example, hyperfine components of the  $4_{2,2}(o)$  and  $3_{3,0}(p)$  levels mix each other by  $1.2 \times 10^{-3}$  due to the near degeneracy ( $\Delta E = 0.417 \text{ cm}^{-1}$ ), but the lower lying  $1_{0,1}(p)$  and  $1_{1,1}(o)$  levels mix only by  $8.9 \times 10^{-5}$  because of their large separation ( $\Delta E = 16.27 \text{ cm}^{-1}$ ). In the present study, we solved the radiative rate equations including all the rotational levels below  $890 \text{ cm}^{-1}$  to give the *o-p* conversion lifetime to be 0.451, 3.27, 398 and 910 years for the equilibrium *o/p* ratio of 3.00, 3.00, 4.52, and 406 when the radiation temperature  $T_r$  is 100, 60, 20 and 5 K. These results qualitatively help to understand the observed high *o/p* ratio of  $4.8 \pm 0.5$  ( $T_s \approx 21 \text{ K}$ ) toward Sgr B2, but they are too slow to compete with the reaction by collision unless the number of density of  $\text{H}_2$  in the region is very low ( $n \approx 1 \text{ cm}^{-3}$ ) or the radiative temperature is very high ( $T_r > 40 \text{ K}$ ).

**〈序論〉** 最近の Herschel 宇宙望遠鏡の観測により、希薄分子雲で  $\text{H}_2\text{O}^+$  イオンのオルト(*o*)ー*パラ*(*p*)比が高温近似の *o/p*=3 ではなく  $4.8 \pm 0.5$  の異常な値を示す事が報告された。これはパラからオルトへの変換が生じている事を示している。<sup>1)</sup>

$\text{H}_2\text{O}^+$  ラジカルの核スピン変換をもたらすのは、電子スピン  $\mathbf{S}$  と核スピン  $\mathbf{I}$  の磁気的な相互作用  $T_{ab}$  ( $S_a \Delta I_b + S_b \Delta I_a$ ) である。理論計算によると相互作用項の大きさ  $T_{ab}$  は 72 MHz であり、閉核の分子で核スピン変換をもたらす核スピン-回転相互作用に比べて、4 衍近く大きく、 $\text{H}_2\text{O}^+$  のオルト-*パラ*変換の確率は 7 衍以上も大きい。<sup>2-3)</sup>

既報の分子定数を用いてオルト(*o*)ー*パラ*(*p*) 変換の経路を求めた (図 1 赤線)。有効な経路は十数あるが、偶然の縮重により近接した準位間で、特に大きな変換が生じる。例えば、 $300 \text{ cm}^{-1}$  付近の回転準位  $3_{30}(p)$  と  $4_{22}(o)$  ( $F=2.5$ ) は極めて接近し ( $0.4422 \text{ cm}^{-1}$ )  $\alpha = 1.2 \times 10^{-3}$  の割合で混合する。このために  $3_{30}(p)$  から  $3_{13}(o)$  の各  $F$ -成分への自然放出の寿命は、21 日から 12 年と極めて短い。しかし、基底状態に近い  $1_{01}(p,+)$  と  $1_{11}(o,+)$  は  $16.267 \text{ cm}^{-1}$  と離れているために混合の割合は  $\alpha = 8.8 \times 10^{-5}$  に過ぎない。従って、 $1_{01}(p,+)$  の  $F=0.5$  と 1.5 から  $0_{00}(o,-)$  の  $F=1.5$  への自然放出 (図 1 矢印) の寿命は 520 年および 5190 年と長い。<sup>2-3)</sup>

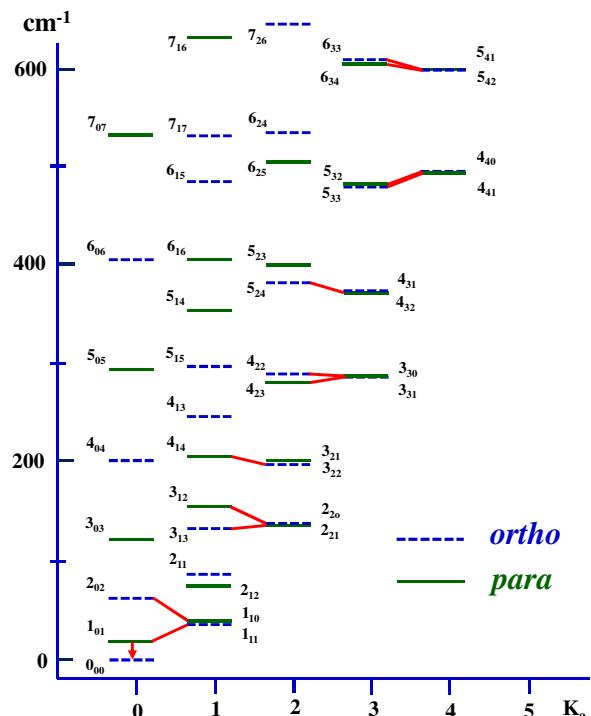


図 1.  $\text{H}_2\text{O}^+$  の *o-p* 変換の経路

### <オルトーパラ 変換の放射寿命の計算>

本研究では、 $890\text{ cm}^{-1}$  以下の全ての回転準位間の輻射過程（自然放出および誘導吸収、放出）の速度方程式を、平衡にある輻射の温度  $T_r$  の関数として計算した。

$\text{H}_2\text{O}^+$  は星間空間では、 $\text{OH}^+ + \text{H}_2 \rightarrow \text{H}_2\text{O}^+ + \text{H}$  の反応により大きな余剰エネルギーを持って生成するが、双極子遷移の放射寿命は極めて短く(数秒～数分)、短時間で緩和してパラとオルトの各々で輻射と平衡に達する。そこから更に緩やかにオルトーパラ変換が生じる。その寿命は輻射温度  $T_r$  が  $100, 60\text{ K}$  の時は早い変換経路を経由して  $0.451, 3.27\text{ 年}$  と早いが、低い輻射温度  $20, 5\text{ K}$  では  $398, 910\text{ 年}$  と急に遅くなる(図 2)。

平衡に達した後のオルトーパラ比を図 3 に示す。破線は全分子での  $o/p$  比を、実線は最低準位  $0_{00}(o)$  と  $1_{01}(p)$  の分布数の比を表わす、Herschel の観測は後者に対応する。 $T_r = 100, 60\text{ K}$  では  $o/p$  比は高温の値(3.0 と~1.0)となるが、低温  $20, 5\text{ K}$  では両者が重なり、大きな値 4.52, 406 を示す。これは低温では最低準位  $0_{00}(o)$  と  $1_{01}(p)$  に分布が集中しその間で  $o-p$  変換が生じるからである。

### <希薄分子雲での $o/p$ 変換>

希薄分子雲は背景輻射  $2.7\text{ K}$  と平衡にあり、また全水素( $\text{H}/\text{H}_2$ ) の粒子密度 ( $n \approx 10\text{-}100\text{ cm}^{-3}$ ) の数%が  $\text{H}_2$  分子( $n \approx 1\text{-}10\text{ cm}^{-3}$ ) である。 $\text{H}_2\text{O}^+$  は  $\text{H}_2$  とのイオン分子反応 ;  $\text{H}_2\text{O}^+ + \text{H}_2 \rightarrow \text{H}_3\text{O}^+ + \text{H}$  により消滅する。ランジュバン過程を仮定すると、この反応の速度定数は  $k_L = 6.4 \times 10^{-6}\text{ cm}^{-3}\text{s}^{-1}$  であり  $\text{H}_2$  の並進速度に依らない。 $1\text{ cm}^3$  中に 1 個の  $\text{H}_2$  分子があるとき  $\tau = 49.5\text{ 年}$  に一回の割合で衝突が起き  $\text{H}_2\text{O}^+$  が消滅する。

$\text{H}_2\text{O}^+$  のオルトーパラ変換は、 $o/p$  間の輻射過程と、 $\text{H}_2/\text{H}$  との分子衝突による消滅過程との競争反応である。図 2 に示す様に、輻射温度が  $30\text{ K}$  より低くなると消滅過程が優位になり、到達する  $o/p$  比は図 3 の値から大きく低下する。オルトーパラの生成比を高温近似の 3:1 と仮定すると、消滅寿命  $\tau$  が 50 年、輻射温度が 3-20 K の時に、 $o/p$  比は生成比に近い値 3.15-3.10 を取る。また、消滅寿命  $\tau$  が 500 年で、輻射温度が 3-10 K の時に、 $o/p$  比は 4.83-4.47、20 K の時は 3.76 と見積もられ、低密度かつ極低温の条件では Herschel で観測された  $o/p$  比 4.8 を再現する。しかし、これはランジュバン過程を仮定すると  $\text{H}_2$  の密度が  $\sim 0.1\text{ cm}^{-3}$  に対応し、希薄分子雲で期待される密度 ( $n \approx 1\text{-}10\text{ cm}^{-3}$ ) に比べて一桁以上低い。

文献 : 1) A&A. 521, L11 (2010). 2) 本会. L10, (2012). 3) J. Phys. Chem. A in press (2013).

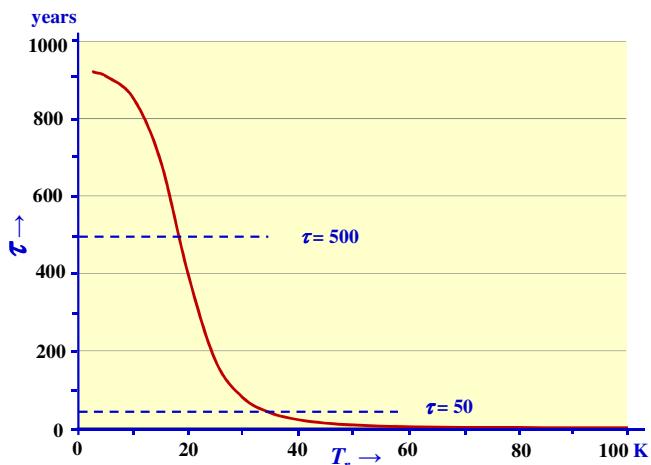


図 2. オルトーパラ変換の放射寿命

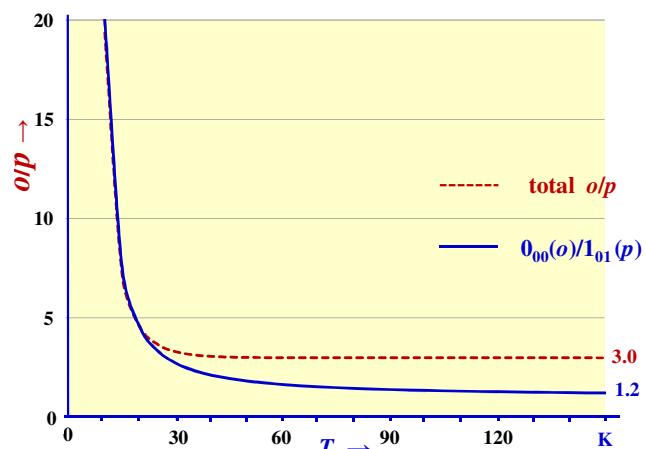


図 3. 輻射過程によるオルトーパラ比