國 立 交 通 大 學 應用化學系應用化學研究所 碩士論文

利用步進式時域解析霍氏轉換紅外光譜法 研究苯甲醛於 193 nm 及 248 nm 光解產生 一氧化碳之內能分佈

Internal Energy of CO upon Photolysis of Benzaldehyde at 193 and 248 nm Monitored with Step-scan Time-resolved Fourier-transform IR Emission Spectroscopy

研究生: 黃郁琁 (Yu-Hsuan Huang) 指導教授: 李遠鵬 博士 (Dr. Yuan-Pern Lee)

中華民國 九十八 年 六 月

摘要

吾人利用步進式時域解析霍氏紅外放光光譜技術,研究苯甲醛於 193 nm 及 248 nm 之光解動態學,藉由觀測產物 CO 的振轉動放光譜 線,以分析光解產物 CO 的內能分佈。苯甲醛經 193 nm 及 248 nm 激 發至高電子激發態後,均經由分子解離途徑產生 CO 及 C₆H₆。

在 193 nm 之光解實驗中,可觀測產物 CO 分佈到 $v \le 2 \cdot J \le 43$ 之 放光譜線,其平均轉動能量為 $12.6 \pm 1.4 \text{ kJ mol}^{-1}$;平均振動能量為 5.9 $\pm 0.5 \text{ kJ mol}^{-1}$ 。此外,亦觀測到產物 HCO 之放光,其轉動溫度約為 1300 K,振動激發態最高分佈至 v = 2。在 248 nm 之光解實驗中,可 觀測產物 CO 分佈到 $v \le 2 \cdot J \le 43$ 之放光譜線,其平均轉動能量為 12.4 $\pm 3.3 \text{ kJ mol}^{-1}$;平均振動能量為 7.0 $\pm 1.2 \text{ kJ mol}^{-1}$ 。

理論計算方面,利用 Gaussian03 程式以 CCSD(T)/6-311G+(3df, 2p)//B3LYP/6-311G+(3df, 2p)密度函數理論方法計算苯甲醛光解之反 應位能圖,並以 VTST 理論計算光解後各反應途徑之反應速率常數。 觀測到的 CO 內能分佈與理論計算過渡態結構 TS1 所預測之低振動及 低轉動激發相當吻合。

I

謝 誌

從寫論文開始,我最想最想寫的部分,就是謝誌了!就像做投影片時會想趕快做到"Thanks for your attention!"這一頁一樣,謝誌就像是完成整本論文的最後一頁,也為我的碩士生涯劃下句點。

首先,感謝李遠鵬老師讓我可以在這麼好的學習環境下完成我的 碩士學位。我覺得當李遠鵬老師的學生非常幸福,因為老師總是很細 心的替每一位學生著想,並不停的思考學生是否有學習、有進步。雖 然老師的期望是我們最大的壓力來源,但是在這樣的壓力下我們也學 會互相扶持與成長。另外,我得說我是個任性的學生,很感謝老師對 我的信任與耐心,並且給予我很大的自由度(糟糕,寫到這個我想到 的竟是 degee of freedom),真的很謝謝老師!此外,也感謝王念夏老 師與林志民老師對本論文的指導。

我也要謝謝我系統的師傅們,momo、雪兒與芝敏,特別是芝敏 當時還得在水深火熱的碩二帶著我這個破壞王學妹,也謝謝最溫柔美 麗的慧芬學姐,在我成為系統孤兒時的幫助。此外,還有實驗室裡其 他的學長姐學弟妹們;謝謝很愛罵靠盃的鋼琴歐吉桑花叔很貼心的照 顧我們,強者學姐小韓在我剛進實驗室的時候教我很多很多,還有我 的好麻吉媽媽桑鄭大頭一起分擔我在實驗室裡的喜怒哀樂,愛拉大姊 在我 Entropy 很高的時候當我的 quencher,並且在我碩一的時候開辦 小 meeting,聚集我們所有碩一的小朋友一起學習,那時候大家一起 努力互相學習的感覺真的很棒!感謝我的好戰友們:很棒很認真又有 目標外表冷冷但是其實個性很可愛的瓊緯、努力到有自虐傾向但是又 依賴又愛哭一直被嗆的笨歪、傻傻天真又直率但內心其實很容易受傷 的 TRS Emission 好伙伴鴻菊大姊與腦袋構造不太一樣神出鬼沒的陳 兩津,很開心碩班這兩年能跟你們一起互相砥礪;也謝謝麥克斯在我 忙著畢業的日子裡,協助我和我一起努力,當然也不能忘記可愛的書 毓!雅苓妹妹、海哥、窘達、孔哥、young²、傅龍也一併感謝,也謝謝 實驗室裡的母親-莊"小姐"在生活上及行政上的照顧。

此外,謝謝418.5 所有的好伙伴們,能認識你們真的是在新竹最 大的收穫,希望畢業後大家還是能常相聚。謝謝我的超級秘書魯恩, 除了生活上大大小小的照顧,還要分擔我所有的情緒,這陣子真是辛 苦你了!最後我要謝謝我的家人們,謝謝媽媽在我過去的每一個求學 階段,不管日子多艱苦都堅持讓我接受好的教育,沒有你的付出,我 不知道我自己的能力可以發揮到什麼樣的程度,也謝謝嘴巴很壞但都 很善良的姊姊們,還有負責搞笑的小麻煩林伯宇,以及總是會煮好料 給我吃的小阿姨。謝謝你們!不過也請你們繼續再容忍我四年吧!

郁琁

2009 summer

第一章 緒論	1
參考資料:	8
第二章 實驗原理	11
2.1 霍氏轉換紅外光譜儀	11
2.1.1 Michelson 干涉儀	
2.1.2 霍氏轉換紅外光譜儀基本原理	
2.2 霍氏轉換紅外光譜儀的優點	
2.3 時域解析霍氏轉換紅外光譜法	
參考資料:	
第三章 實驗技術與數據處理	
3.1 實驗裝置	
3.1.1 雷射系统	
3.1.2 反應系統	
3.1.3 偵測系統 王子子子子子子子子子子子子子子子子子子子子子子子子子子子子子子子子子	
3.1.4 其他周邊儀器	
3.2 實驗前準備工作	
3.2.1 CaF2透鏡組架設與 Welsh cell 對正	
3.2.2 儀器波長響應曲線的量測	
3.2.3 觸發光解雷射的反應時間	49
3.2.4 偵測器及相關電子儀器之響應時間	50
3.2.5 移動鏡穩定時間	52
3.2.6 樣品之光吸收截面積(cross section)的量測	53
3.3 實驗步驟與條件	54
3.3.1 光解雷射的準備	54
3.1.1 光譜儀之準備與對光	55
3.1.2 周邊儀器之設定	59
3.1.3 進行光解實驗量測產物之放光訊號	60
3.4 數據處理	61
參考資料:	81

目 錄

第四章 結果與討論	82
4.1 C ₆ H ₅ CHO 在 193 nm 光解之放光光譜	82
4.1.1 1900-2300 cm ⁻¹ 光區 CO 放射光譜之振轉能階分析	83
4.1.2 連續放光譜帶之分析	88
4.2 C ₆ H ₅ CHO 在 248 nm 光解之放光光譜	91
4.2.1 CO 放射光譜之振轉能階分析	
4.3 理論計算苯甲醛光分解之過渡態及反應速率	94
4.3.1 C ₆ H ₅ CHO 光解之過渡態與反應途徑	
4.3.2 VTST 預測之反應速率	95
4.4 討論	
4.4.1 反應途徑	
4.4.2 產生 CO 的反應途徑	97
4.4.3 各光解途徑之能量計量 E 5	
4.5 結論	101
参考資料	140
The second	
- 本教師算術中 -	

第一章 緒論

芳香族化合物(aromatic compounds)為石化燃料所排放的廢氣中 的重要種類,這些化合物在空氣中會反應產生臭氧[1]及懸浮微粒(或 稱氣膠,aerosol)[2],造成空氣污染。苯甲醛(benzaldehyde, C₆H₃CHO) 是芳香族化合物在光化學反應中的重要中間產物[3],並且常在空氣 污染的地區被偵測到。甲苯(toluene)與 NO_x 及空氣混和後照光,即會 反應生成苯甲醛與甲酚(cresol, C₇H₈O)[4]。大氣中,在有氧氣存在的 條件下,苯甲醛與 OH 自由基或 NO₃ 反應會產生 C₆H₅C(O)O₂,此自 由基再與 NO 反應後,會形成 C₆H₅O (phenoxyl)[5]。此外,苯甲醛經 由太陽光照射後,激發至電子激發態(S₁),再經由系統間轉移 (intersystem crossing, ISC)到三重態(T₁),隨著大氣中氧氣含量的多寡, 會分別經由開環(ring opening)或光化學聚合作用(photochemical polymerization)這兩種反應途徑形成懸浮微粒[6]。

苯甲醛分子中苯基(phenyl group)與羰基(carbonyl group)之間的共 軛形式(conjugation),及其高效率的系統間轉移造成容易產生磷光 (phosphorescence)的特性,使得苯甲醛成為光化學領域研究中有趣的 課題。過去已有許多研究組對於苯甲醛之電子能態進行研究[7-15], 並指出 C_6H_5CHO 分子 $n \to \pi^*$ 的躍遷(transition),主要會激發與醛基 相關的振動模,而 $\pi \to \pi^*$ 的躍遷,則會激發與苯基相關之振動模。 根據 Molina 及 Merchán[7]理論計算之結果,苯甲醛分子除了基態(S₀) 至第一電子激發態(S₁)之躍遷為 $n \to \pi^*$ 的躍遷外,基態至其他高電子 激發態(S₂-S₅)之躍遷皆為 $\pi \to \pi^*$ 的躍遷。而實驗測得電子激發態 S₂、 S₃及 S₅之垂直躍遷能量(vertical excitation energy)分別為 421.12 kJ mol⁻¹[9]、497.10 kJ mol⁻¹[10]及 613.79 kJ mol⁻¹[11]。因此,本實驗使 用 193 nm (619 kJ mol⁻¹)及 248 nm (482 kJ mol⁻¹)做為激發光源,其能 量分別足以激發苯甲醛分子至 S₅及 S₂能態。

苯甲醛分子受到光子激發後,若僅考慮各物種之熱焓[16-20],其 可能的反應途徑如下列所示: $C_6H_5CHO \rightarrow C_6H_6+CO$ $\Delta^0H_{298} = 8.79 \text{ kJ mol}^{-1}$ (1)

$$C_6H_5CHO \rightarrow C_6H_5CO + H$$
 $\Delta^0H_{298} = 363.59 \text{ kJ mol}^{-1}$ (2)

$$C_6H_5CHO \rightarrow C_6H_5 + HCO = \Delta^0H_{298} = 419.66 \text{ kJ mol}^{-1}$$
 (3)

若產物具有足夠內能,則 C₆H₅CO 及 HCO 可能二次解離:

$$C_6H_5CO \rightarrow C_6H_5 + CO$$
 $\Delta^0H_{298} = 120.08 \text{ kJ mol}^{-1}$ (4)

$$HCO \rightarrow H + CO$$
 $\Delta^0 H_{298} = 64.02 \text{ kJ mol}^{-1}$ (5)

根據實驗結果[8, 21-28],苯甲醛分子激發至第一電子激發態(S₁, nπ*)後,主要經由磷光放光途徑回到基態,並無光分解反應產生;而 當苯甲醛分子激發至第二電子激發態(S₂, ππ*)後,除了經由磷光放光 途徑回到基態外,亦會經由反應途徑(1)分解產生 C₆H₆ 與 CO。Berger 等人[8]以 276 nm 激發苯甲醛至第二電子激發態(S₂),研究其磷光放 光,並利用氣相層析法(gas chromatography)偵測 C₆H₆及 CO,以研究 其光解產率(dissociation yield)。實驗結果顯示,C₆H₆及 CO 之光解產 率在低壓的情況下(0.2-0.6 Torr)趨近於 1,並隨著氣體總壓力上升而 下降,而其磷光放光率則隨著光解產率下降而上升。Berger 等人[8] 並於反應中加入氧氣,發現其光解產率並沒有改變,證明產物 C₆H₆ 及 CO 是經由反應途徑(1)產生,而不是經由自由基途徑(radical channel)二次解離產生。而 Bruhlmann 等人[22]利用 276 nm 激發以 1:1 比例混和之氘取代的苯甲醛(C₆D₅CDO)與苯甲醛(C₆H₅CHO),僅偵測 到產物 C₆D₆與 C₆H₆,更證明了產物 C₆H₆及 CO 是經由反應途徑(1) 產生。

Silva 及 Reilly[25]利用雙色雷射游離質量光譜法(two-color laser ionization mass spectroscopy),以 257-284 nm 激發苯甲醛分子束至 S₂ 電子態上不同的振動能階(vibronic state),再以 157 nm 游離並偵測 (probe)產物分子,以研究其解離動力學與動態學。他們在實驗中觀察 到 苯 甲 醛 離 子 訊 號 強 度 隨 著 時 間 呈 現 雙 對 數 形 式 的 衰 減 (biexponential decay),故推斷苯甲醛激發後會經由兩個不同生命期的 能態衰減。對於生命期較短($\tau < 10^{-6}$ s)之能態,其生命期的長短與激發 能量的大小非常相關,且在苯甲醛激發後的光解反應初期,苯離子的 生成速率與苯甲醛離子的消失速率皆與激發能量大小呈現正相關性, 故作者推斷此能態為一預解離能態(predissociation state),並從其生命 期推斷其為三重態,命之為 T*。對於生命期較短(τ>10⁻⁶ s)之能態, 由於該能態與苯離子的生成無相關性,作者推斷其為磷光放光途徑的 主要能態 T (nπ*)。因此,Silva 及 Reilly 提出苯甲醛激發至 S₂能態後, 會以 k_{ST} > 10¹² s⁻¹之速率進行系統間轉移至預解離能態 T*,而在 T* 能態後則有三個可能的途徑,分別為(1)解離產生 CO 與三重態的苯, (2)內轉移至 T (nπ*)能態後,以磷光放光的形式弛緩至基態,(3)經由 放光或非放光途徑弛緩至基態。然而,此反應機制卻無法說明在實驗 中偵測得到之電子基態的苯分子,因此作者認為可能還有另外一個未 知的反應途徑(entrance channel)。1896

Zewail 研究組[26-28]以 266 nm 激發苯甲醛分子束,利用超快電 子繞射(ultrafast electron diffraction, UED)方法,以 1 皮秒(ps)的時間解 析度及 0.01 Å 的空間解析度觀測分子的電子繞射圖譜,並藉由理論 計算結果輔助,研究分子結構隨時間的變化,進而瞭解激發態分子之 非放光(nonradiative)反應途徑。由實驗得知,苯甲醛由 266 nm 光子 激發至第二電子激發態後,經由內轉移(internal conversion, IC)至第一 電子激發態(S_1 , $n\pi^*$),其 $S_2 \rightarrow S_1$ 衰減時間(decay time)為 250 飛秒(fs), 分子位於 S_1 能態後主要有兩個互相競爭的反應途徑,分別為(1)分子

自 S₁ 能態快速的系統間轉移($1/k_{ISC} = 42 \text{ ps}$)至三重態(T₂, $\pi\pi^*$)後, 弛緩 至 T₁(nπ*)能態,再緩慢的分解產生 CO 與三重態的苯或是藉由磷光 放光回到基態;若分子具有較少的可用能量($E_{excess} = E_{avi} - S_1$),则主 要會經由磷光放光途徑回到基態。(2.)氫原子藉由一個能量障礙 Eharrier 相當於 102 kJ mol⁻¹的反應途徑與苯環結合形成中間產物 IS,其形成 的反應速率常數 $k_i = 1.6 \times 10^{10} \text{ s}^{-1}$,之後便分解產生 CO 與基態的苯分 子($k_d = 9.4 \times 10^{10} \text{ s}^{-1}$)。比較實驗量測到之苯甲醛分子形成中間產物 IS 的生成速率常數 k_i,與利用 RRKM 理論計算的反應速率常數,發現 實驗值較計算值大三個數量級,作者經由此差異推測反應物分子內能 振動重分佈(intramolecular vibrational erergy redistribution, IVR)並不 完全。此外,作者無法確認產物 CO 為中間產物 IS 於電子激發態時 直接解離產生,還是中間產物 IS 內轉移至基態位能面後才解離產生, 但經由理論計算得到中間產物 IS 於基態位能面時即會快速的解離產 生 CO,作者推测於基態解離的可能性較大。

Shin 等人[29]研究氘取代的苯、苯乙炔及苯甲醛分子經由吸收兩個 243.2 nm 光子後之光解反應,利用兩個 243.2 nm 光子將光解後的 產物氫及氘原子激發至 2s 能態,藉由觀測其原子放光光譜的杜普勒 加寬效應(Doppler broadening)得到原子移動能之資訊,以探討其光解 機制。由實驗結果得知,C₆H₆:C₆D₆ 之混和氣體其氫及氘的原子移動

能分別為 70.3 kJ mol⁻¹ 及 70.8 kJ mol⁻¹, C₆H₅CCD 其氫及氘的原子移 動能分別為 72.8 kJ mol⁻¹ 及 73.5 kJ mol⁻¹, 而 C₆H₅CDO 其氫及氘的原 子移動能則分別為74.2 kJ mol⁻¹及82.7 kJ mol⁻¹,由此可推測C₆H₅CDO 分子其解離途徑與前兩者相異;此外,C6H5CCD 光解產物之氫/氘比 值為 5, 顯示其符合統計分解(statistical dissociation), 然而, C₆H₅CDO 光解產物之氫/氘比值為 1.5,因此作者認為 C₆H₆ 及 C₆H₅CCD 係經由 內轉移至基態後,緩慢的進行單分子解離(unimolecular dissociation), 而 C₆H₅CDO 的光解機制則有別於上述兩個分子,為斷鍵形成具有高 內能的 C₆H₅ 自由基及 HCO 自由基,之後 HCO 再二次分解(secondary dissociation)得到 CO 及 H。作者並利用 MP2/6-31G**計算出 HCO 分 解產生 CO 及 H 的能障及解離能分別為 89.5 kJ mol⁻¹ 及 52.1 kJ mol⁻¹。 此外, Zhu 及 Cronin[30]分别使用 280 nm、285 nm 及 308 nm 雷射光 解苯甲醛分子,利用共振腔振盪衰减光譜法(cavity ringdown spectroscopy, CRD) 偵測 HCO 之光譜,以研究苯甲醛分子經由反應途 徑(3)產生 HCO 之光解產率,由實驗結果得知,苯甲醛分子於 280 nm, 285 nm 及 308 nm 之 HCO 光解產率分別為 0.32±0.05, 0.45±0.05, 0.29±0.05,且其光解產率與氣體總壓力無相關性。他們發現利用 308 nm 光解時,無法觀測到 C₆H₅CO 之光譜(612-670nm),亦即無法觀測 到反應途徑(2)。然而,根據反應途徑(3)之反應焓 Δ^0 H₂₉₈ = 419.7 kJ mol⁻¹,285 nm (E_{hv} = 418.5 kJ mol⁻¹)及 308 nm (E_{hv} = 387.2 kJ mol⁻¹)之 激發光源均無法光解產生 HCO,而 Zewail 研究組[28]也指出 Zhu 及 Cronin[30]觀測之 HCO 應為苯甲醛分子經由多光子吸收所造成。

综合以上所述,對於苯甲醛分子單光子之光解反應,過去的研究 組主要觀測經由反應途徑(1)產生 C₆H₆與 CO 之反應機制。對於產物 的能量分佈或其他的反應途徑之觀測卻沒有文獻詳細報導。由於時間 解析霍氏轉換光譜法(time-resolved Fourier-transform spectroscopy, TR-FTS)具有同時觀測多重波長的優點,因此可同時偵測各種瞬態 物種之各個振動模在不同時域下的紅外放光。本實驗組利用 TR-FTS 技術研究過鹵化乙烯(vinyl halide, CH2CHX, X=F、Cl、Br)[31, 32]、 2-氯-1, 1-二氟乙烯(2-chloro-1, 1-difluoroethene, CF2CHCl)[33]、2-氯 丙烯(2-chloropropene, C₃H₅Cl)[34]、氟化苯(fluorobenzene, C₆H₅F)[35]、 鄰與對-氟化甲苯(ortho- and para- fluorotoluene)[36]、乙二醯氯(oxalyl chloride, C₂O₂Cl₂)[37]及苯酚(phenol)[38]等分子於 248 nm 或 193 nm 光解後產物分子(HX 或 CO)之放射光譜,分析得到產物分子之初生態 振轉態佈居數及其內能分佈,並探討其光解動態學和可能之反應機制。 因此, 吾人利用 TR-FTS 技術觀測苯甲醛於 193nm 及 248 nm 光解後 產物之放光光譜,藉以分析產物之內能分佈,並探討其光解機制。

參考資料:

- J. H. Seinfeld and S. N. Pandis, *Atmospheric Chemistry and Physics* (John Wiley & Sons, Inc., New York, 1998).
- J. R. Odum, T. P. W. Jungkamp, R. J. Griffin, R. C. Flagan, and J. H. Seinfeld, Science 276, 96 (1997).
- E. Christophy, K. Myli, T. R. Viegut, J. A. Rzepiela, and J. M. Hossenlopp, J. Photochem. Photobiol. A Chem. 110, 229 (1997).
- B. Klotz, S. Sorensen, I. Barnes, K.H. Becker, T. Etzkorn, R. Volkamer, U. Platt, K. Wirtz, and M. Martin-Reviejo, J. Phys. Chem. A 102, 10289 (1998).
- F. Caralp, V. Foucher, R. Lesclaux, T. J. Wallington, and M. D. Hurley, Phys. Chem. Chem. Phys. 1, 3509 (1999).
- S. N. Dubtsov, G. G. Dultseva, E. N. Dultsev, and G. I. Skubnevskaya, J. Phys. Chem. B 110, 645 (2006).
- 7. V. Molina and M. Merchán, J. Phys. Chem. A 105, 3745 (2001).
- M. Berger, I. L. Goldblatt, and C. Steel, J. Am. Chem. Soc. 95, 1717 (1973).
- 9. C. R. Silva and J. P. Reilly, J. Phys. Chem. 100, 17111 (1996).
- D. G. Leopold, R. J. Hemley, V. Vaida, and J. L. Roebber, J. Chem. Phys. 75, 4758 (1981).
- 11. K. Kimura and S. Nagakura, Theor. Chim. Acta. 3, 164 (1965).
- G. Thiault, A. Mellouki, G. Le Bras, A. Chakir, N. Sokolowski-Gomez and D. Daumont, J. Photochem. Photobiol. A Chem. 162, 273 (2004).

- 13. N. Ohmori, T. Suzuki, and M. Ito, J. Phys. Chem. 92, 1086 (1988).
- 14. M. Koyanagi and L.Goodman, Chem. Phys. **39**, 237 (1979).
- 15. J. E. Ridley and M. C. Zerner, J. Mol. Spectrosc. 76, 71 (1979).
- Handbook of Chemistry and Physics, CRC Press, Boca Raton, FL, (1997).
- 17. W.D. Good and N.K. Smith, J. Chem. Eng. Data 14, 102 (1969).
- S. G. Lias, J. E. Bartmess, J. F. Liebman, J. L. Holmes, R. D. Levin, and W. G. Mallard, J. Phys. Chem. Ref. Data 17, S 1 (1988).
- 19. R. K. Solly and S. W. Benson, J. Am. Chem. Soc. 93, 1592 (1971).
- 20. M.W. Chase. Jr., J. Phys. Chem. Ref. Data, Monograph 9, 1 (1998).
- 21. U. Bruhlmann and J. R. Huber, Chem. Phys. Letters 66, 353 (1979).
- U. Bruhlmann, M. Nonella, P. Russegger, and J. R. Huber, Chem. Phys. 81, 439 (1983).
- 23. T. Itoh, T. Takemura, and H.Baba, Chem. Phys. Lett. 40, 481 (1976).
- 24. T. Itoh, H. Baba, T. Takemura, Bull. Chem. Soc. Jpn. 51, 2841 (1978).
- 25. C. R. Silva and J. P. Reilly, J. Phys. Chem. A 101, 7934 (1997).
- R. Srinivasan, J. S. Feenstra, S. T. Park, S. Xu, and A. H. Zewail., Science **307**, 558 (2005).
- J. S. Feenstra, S. T. Park, and A. H. Zewail, J. Chem. Phys. 123, 221104 (2005).
- S. T. Park, J. S. Feenstra, and A. H. Zewail, J. Chem. Phys. 124, 174707 (2006).
- S. K. Shin, H. L. Kim, and C. R. Park, Bull. Korean Chem. Soc. 23, 286 (2002).

- 30. L. Zhu and T. J. Cronin, Chem. Phys. Lett. 317, 227 (2000).
- S. R. Lin, S. C. Lin, Y. C. Lee, Y. C. Chou, I.C. Chen, and Y. P. Lee, J. Chem. Phys. **114**, 160 (2001).
- S. R. Lin, S. C. Lin, Y. C. Lee, Y. C. Chou, I.C. Chen, and Y. P. Lee, J. Chem. Phys. **114**, 7396 (2001).
- 33. C. Y. Wu, C. Y. Chung, Y. C. Lee, and Y. P. Lee, J. Chem. Phys. **117**, 9785 (2002).
- C.-M. Chang, Y.-H. Huang, S.-Y. Liu, Y.-P. Lee, M. Pombar-Pérez, E. Martínez-Núñez, and S. A. Vázquez, J. Chem. Phys. **129**, 224301 (2008).
- 35. C. Y. Wu, Y. J. Wu, and Y. P. Lee, J. Chem. Phys. 121, 8792 (2004).
- S. K. Yang, S. Y. Liu, H. F. Chen, and Y. P. Lee, J. Chem. Phys. 123, 224304 (2005).
- 37. C.-Y. Wu, Y.-P. Lee, and N. S. Wang, J. Chem. Phys. 120, 6957 (2004).
- 38. C. M. Tseng, Y. T. Lee, M. F. Lin, C. K. Ni, S. Y. Liu, Y. P. Lee, Z. F. Xu, and M. C. Lin, J. Phys. Chem. A. 111, 9463 (2007).

第二章 實驗原理

氟態分子具有移動、振動及轉動三種運動方式,其中分子的振動 躍遷能量約等於紅外光子的能量,因此,我們可以藉由紅外光譜來研 究不同分子之振動躍遷情形。由於不同分子的紅外光譜如人的指紋般 各不相同,故紅外光譜常用於化學分子的定性分析。此外,亦可利用 紅外光譜譜線強度的相對關係,做為分子之定量分析。

紅外光譜儀依照其工作原理可分為兩種:(1)利用光柵(grating)或稜 鏡(prism)分光的傳統光譜儀及(2)利用干涉效應(interference effect)的 霍氏轉換光譜儀。相較於傳統光譜儀,霍氏轉換光譜儀具有高解析度、 高靈敏度、較短的偵測時間、以及容易和其他儀器搭配使用等優勢, 1896 近年來已逐漸取代傳統光譜儀[1]。

雖然一般的霍氏轉換光譜儀僅能擷取連續性的訊號,並不適用於 瞬態的偵測,但是改進訊號的擷取方式後,可利用具有時間解析的霍 氏轉換紅外光譜法(time-resolved Fourier-transform spectroscopy)研究 生命期短的不穩定化合物或穩定化合物的激發能態,並進而對相關的 氣態或液態之分子光譜學、化學動力學[2-4]與動態學[5]提供進一步 的探討,使得研究領域不再侷限於鑑定穩定分子的結構。

2.1 霍氏轉換紅外光譜儀

西元 1891 年, Michelson 發明干涉儀(interferometer)[6], 其基本

原理為藉由光程差使入射光產生干涉現象以紀錄其干涉圖譜 (interferogram), 再利用理論推算將干涉圖譜轉換成一般傳統光譜, 但 受限於當時技術有限且計算程序非常粗略而未被廣泛使用。西元1949 年,Fellgett 等人[7]首次經由精確計算將干涉圖譜轉換成傳統光譜。 至西元 1965 年, Cooley 和 Tukey 等人[8]提出快速霍氏轉換(fast Fourier transform, FFT)數學演算法, 使計算時間減少, 提升干涉圖譜 的轉換效率。其後,由於微電腦與小分子氣體雷射兩大技術的發展, 藉由使用氦氖雷射(He-Ne laser)[9]精確地計算干涉儀中移動鏡造成的 光程差,並結合新進的微電腦處理數據改善原本複雜又費時的霍氏轉 換法,使得 FTIR 技術變為方便可行。西元 1980 年後,商業化之霍 氏轉換紅外光譜儀逐漸取代利用分光技術的傳統紅外光譜儀。 human 2.1.1 Michelson 干涉儀

Michelson 干涉儀主要由分光片(beam splitter)、移動鏡(moving mirror)及固定鏡(fixed mirror)所組成,如圖 2-1 所示。光源經聚光後, 形成平行光進入干涉儀並導向分光片。理想情況下,分光片將入射平 行光平均分成強度相同的兩道光束,其中一道光束穿透分光鏡,經由 固定鏡反射後再經由分光片導向偵測器,另外一道光束則由分光片反 射至移動鏡,之後再經由移動鏡反射回分光片並導向偵測器。當移動 鏡沿著光軸移動時,匯集於偵測器之兩道光束所經過的光程便會不同, 造成相位差(phase difference)的改變,因而產生干涉現象。

對於單色光而言,當光程差為半波長的偶數倍($\delta = n \times \lambda/2$; n = 0, ±2,±4,...)時,兩道光束抵達偵測器時為同相位(in phase),形成建設性 (constructive)干涉,此時匯集之光強度最強;若光程差為半波長之奇 數倍($\delta = n \times 1/2\lambda$; n = ±1,±3,...),則兩道光束抵達偵測器時為反相位 (out of phase),形成破壞性(destructive)干涉,光束強度最弱。因此當 移動鏡以定速(v)來回移動時,由於光程差的改變,匯集之光束重複 地經過建設性及破壞性干涉,而光程差之變化率為時間之函數($\delta =$ 2vt),因此可由偵測器測得一隨時間變化之干涉圖譜。 2.1.2 霍氏轉換紅外光譜儀基本原理 光是電磁波的一種,因此可利用電磁波的電場變化函數來表示: $E(r,t) = E_0 e^{(kt-otro)} = E_0 e^{(kt-2\pi c \tilde{v} t + q_0)}$ (2-1)

其中 k 為波向量(wave vector)、r 為位置向量(position vector)、 ω 為角 頻率(angular frequency)、t 為時間點(time)、 ϕ_0 為初始時間下的相位 (phase)、c 為光速、 $\tilde{\nu}$ 為波數(wavenumber),而光束的強度 I 為 $|E(r,t)|^2$ 。 以一固定波數 $\tilde{\nu}$ 的單色光源為例,當其經由分光片平分成兩道光束時, 各個光束的電場變化函數就改變為 $E(r,t) = \frac{1}{2}E_0e^{(kr-2\pi c\tilde{\nu}t+\phi_0)}$,又光程為 d=c.t,故上式可改寫為 $E(r,d) = \frac{1}{2}E_0e^{(kr-2\pi c\tilde{\nu}t+\phi_0)}$ 。因此,經由分光片分 開最後匯集於偵測器之光束強度為:

$$I(\delta) = |E(r,d)|^{2} = |E(r,d_{1}) + E(r,d_{2})|^{2}$$

$$= \left|\frac{1}{2}E_{0}e^{(k\cdot r - 2\pi\tilde{v}d_{1} + \varphi_{0})} + \frac{1}{2}E_{0}e^{(k\cdot r - 2\pi\tilde{v}d_{2} + \varphi_{0})}\right|^{2}$$

$$= \frac{1}{2}E_{0}^{2}[1 + \cos(2\pi\delta)]$$

$$= \frac{1}{2}I(0) + \frac{1}{2}I(0)\cos(2\pi\delta)$$
(2-2)

其中光程差δ = d₁ - d₂。即單色光的干涉圖譜為一個向上平移的餘弦 函數,其隨光程差變化的頻率為ν = c·ν 。圖 2-2 為不同光源及其對 應的干涉圖譜,圖 2-2 (a)為單色光源的干涉圖譜,為一簡單的餘弦 波;圖 2-2 (b)為兩道頻率相近之單色光源的干涉圖譜;圖 2-2 (c)為 一連續光源之干涉圖譜。

利用霍氏轉換方式即可將干涉圖譜轉換成傳統光譜,其數學式如下: $B(\tilde{v}) = \int_{-\infty}^{\infty} I(\delta) e^{i2\pi \tilde{v}\delta} d\delta^{1896}$

$$= \int_{-\infty}^{\infty} I(\delta) \cos(2\pi \widetilde{\nu} \delta) d\delta + i \int_{-\infty}^{\infty} I(\delta) \sin(2\pi \widetilde{\nu} \delta) d\delta$$
(2-3)
= Re($\widetilde{\nu}$) + *i* Im($\widetilde{\nu}$)

(2-3)式之實數部分可描述干涉圖譜經霍氏餘弦轉換所得到之傳統光譜,如下表示:

$$B(\widetilde{\nu}) = \int_{-\infty}^{\infty} I(\delta) \cos(2\pi \widetilde{\nu} \delta) d\delta$$
(2-4)

理想之干涉圖譜應為一左右對稱圖形,因此可將(2-4)式改寫成兩 倍的δ=0到+∞積分表示:

$$B(\widetilde{\nu}) = 2\int_0^\infty I(\delta) \cos(2\pi\widetilde{\nu}\delta) d\delta$$
 (2-5)

亦即理想之干涉圖譜必須記錄光程差由零至無限大的強度,但實際上,

移動鏡移動的距離有限,光程差無法達到無限大。假設實驗上只能得 到 $\delta = -L$ 到L之間的干涉圖譜,以 $I'(\delta)$ 表示,則該干涉圖譜如同理想 之干涉圖譜 $I(\delta)$ 受到一匣式截斷函數(boxcar truncation function) $D(\delta)$ 的作用[10],而 $D(\delta)$ 的定義如下:

$$D(\delta) = 1 \qquad \text{ if } \delta \le |L| D(\delta) = 0 \qquad \text{ if } \delta > |L|$$
(2-6)

因此, 偵測器所測得的光束強度隨光程差的變化函數可改寫成下列的 式子:

$$I'(\delta) = I(\delta) \cdot D(\delta)$$
(2-7)
即傳統光譜 B'(\tilde{v})為
B'(\tilde{v}) = 2 $\int_{0}^{\infty} I(\delta)D(\delta)\cos(2\pi\tilde{v}\delta)d\delta$ (2-8)

根據霍氏分析卷積定理(the convolution theorem of Fourier analysis), 兩個函數之乘積的霍氏轉換為此兩個函數個別霍氏轉換後之卷積 (convolution)。匣式截斷函數 $D(\delta)$ 作霍氏餘弦轉換後為一 sinc 函數 $f(\tilde{v})$,而此函數稱為儀器譜線形狀函數(instrumental line shape function, ILS),其數學表示式如下:

$$f(\widetilde{v}) = \frac{\sin(2\pi\widetilde{v}L)}{\pi\widetilde{v}} = 2L\sin c(2\pi\widetilde{v}L)$$
(2-9)

而 $I(\delta)$ 作霍氏餘弦轉換後為 $B(\tilde{v})$,因此,理想傳統光譜和儀器譜線形 狀函數卷積的結果為:

$$G(\widetilde{\nu}) = B(\widetilde{\nu}) * f(\widetilde{\nu})$$

= $2\int_{0}^{\infty} I(\delta)D(\delta)\cos(2\pi\widetilde{\nu}\delta)d\delta$ (2-10)

G(v)為實驗所得到的真實光譜, *表示卷積。對於單色光vī而言,上 式可簡化為:

$$G(\widetilde{\nu}) = B(\widetilde{\nu}) * f(\widetilde{\nu})$$

= $2LB(\widetilde{\nu}_1) \sin c [2\pi(\widetilde{\nu}_1 - \widetilde{\nu})]L$ (2-11)

因此,如圖 2-3 所示,原本應為單一波數 \tilde{r}_1 且無限窄頻寬的圖譜,由 於移動鏡無法移動至無限遠處而經匣式截斷函數修正,使得譜線變寬, 主峰之半高寬(full width at half maximum,FWHM)為 $\frac{0.605}{L}$,此半高 寬常被用來表示霍氏紅外光譜的理論解析度(theoretical resolution)。此 外,經匣式截斷函數修正後亦會在主峰兩側產生額外的側波;側波最 大振幅值(side lobe amplitude maximum,SLAM)與主峰高度的比值為 $\left|\frac{H_s}{H_m}\right| = 21.7\%$ 。

當主峰附近有其他微弱訊號則易與此側波混淆,為了除去匣式截 斷函數造成的側波干擾,可用其他函數取代匣式截斷函數,其作用彷 彿削去主峰旁的足部一樣,故稱此類函數為削足函數(apodization function)。表 2-1 列出幾種簡單的削足函數[11],從中可發現削足函 數雖然可以降低測波之干擾,但卻也導致主峰的頻寬增加。因此,如 果頻寬不是重要的考量,則可選擇 $\left|\frac{H_s}{H_m}\right|$ 值較小的削足函數;反之,若 頻寬是主要的考量因素,則可選用 FWHM 較小的削足函數。除了這 些考慮因素外,還要考量解析度與譜線密度,再選擇適合該實驗條件 的削足函數。

本實驗使用的削足函數為 Hamming(又稱 Happ-Genzel)函數,其定義如下:

$$A(\delta) = 0.54 + 0.46 \cos\left(\frac{\pi\delta}{L}\right) \qquad \text{ if } \delta \le |L|$$

$$A(\delta) = 0 \qquad \text{ if } \delta > |L|$$

$$(2-12)$$

經由霍氏轉換之後,其儀器譜線形狀函數的數學表示式如下:

$$f(\widetilde{\nu}) = \frac{\left(1.08 - 0.64L^2 \widetilde{\nu}^2\right) L \sin(2\pi L \widetilde{\nu})}{2\pi L \widetilde{\nu} - 8\pi L^3 \widetilde{\nu}^3}$$
(2-13)

Hamming 函數與其儀器譜線形狀函數如圖 2-4 所示,其 FWHM 為 $\frac{0.908}{L}$,而 $\left|\frac{H_s}{H_m}\right| = 0.69\%$ 。

由於電子濾波器、光學元件及不當取樣等因素會造成相位差 (phase error),影響干涉圖譜之對稱性。以電子濾波器為例,其對於不 同頻率的光會產生不同的相位延遲($\theta(\tilde{v})$, phase lag)效應,因此,必 須利用相位修正(phase correction)來修正此誤差。亦即(2-4)式必須加 上 $\theta(\tilde{v})$ 以進行相位修正,才能描述真實之干涉圖譜:

$$I(\delta) = \int_{-\infty}^{\infty} B(\widetilde{\nu}) \cos[2\pi\widetilde{\nu}\delta - \theta(\widetilde{\nu})] d\widetilde{\nu}$$

=
$$\int_{-\infty}^{\infty} B(\widetilde{\nu}) [\cos(2\pi\widetilde{\nu}\delta) \cos(\theta(\widetilde{\nu})) + \sin(2\pi\widetilde{\nu}\delta) \sin(\theta(\widetilde{\nu}))] d\widetilde{\nu}$$
 (2-14)

上式中之θ(i)效應相當於原餘弦函數中引入一正弦函數成分,使原本

以δ=0對稱之干涉譜變得稍不對稱。如果只是以餘弦霍氏轉換將會 導致光譜上的誤差,因此,(2-3)式中,將干涉圖譜進行霍氏餘弦及正 弦轉換後即可得相位角:

$$\theta(\widetilde{\nu}) = -\arctan\frac{\mathrm{Im}(\widetilde{\nu})}{\mathrm{Re}(\widetilde{\nu})}$$
(2-15)

最後,可進一步得到修正後之傳統光譜。

此外,不當取樣也會影響所量測之干涉圖譜。當理想的干涉圖譜 對稱於δ=0,但如果第一個取樣點並非於δ=0,而是在δ=-ε時, 實際之干涉圖譜應修正表示為[8]:

$$I(\delta) = \int_0^\infty B(\tilde{\nu}) \cos[2\pi\tilde{\nu}(\delta - \varepsilon)] d\tilde{\nu}$$
 (2-16)

此因素所造成的誤差也和有相位差類似。因此,無論是不當取樣或濾 波等因素所產生干涉譜的相位誤差均可以相位修正之數學步驟加以 修正,以避免光譜轉換後所得之傳統光譜發生嚴重的誤差。本實驗所 使用的相位修正方法為 Mertz method[12][13]。

通常實驗僅擷取單邊之干涉圖譜(single side interferogram),以節 省掃瞄時間及縮短霍氏轉換運算量及時間,故相位校正程序相當重要。 實驗時於干涉圖譜δ=0左側多取n個數據點,得到一個含2n個數據 點的雙邊干涉圖譜,如圖 2-5 所示,再將對稱區域進行FFT 轉換, 以取得相位誤差資訊,作為相位校正。而n值的大小取決於實驗時所 選擇的相位解析度(phase resolution),一般而言,n值必須大於250。

一般的霍氏轉換紅外光譜儀有三組不同光源之干涉儀,三組干涉 儀共用分光鏡和移動鏡,三組光源包括內部連續波長的紅外光源、氦 氖雷射以及連續白光光源,分別做為偵測樣品光譜、測量取樣之相對 光程差、定義零光程差點之用途,圖 2-6 為其干涉圖譜及傳統光譜。 氦氖雷射可提供頻率極為穩定之單色光源(波長=632.8 nm),故其干 涉圖譜為一餘弦函數。如圖 2-7 所示,餘弦波每段波長有兩個零交叉 點,其固定間隔為316.4 nm,霍氏轉換紅外光譜儀以氦氖雷射干涉圖 譜的零交叉點(zero-crossing)做為定位點,建立一個固定光程差的量度 法,並以之作為取樣的間隔。由於此餘弦波之頻率與移動鏡速率成正 比,若移動鏡速率稍有變動時,則餘弦波之頻率亦隨之改變。因此, 電腦隨時調整取樣時間,才能確保每一個取樣點之光程差的準確性。 由於氦氖雷射只能定位移動鏡位移每段距離的相對位置,故利用白光 光源干涉圖譜的最高點作為零光程差位置的訂定。如圖 2-6 (c)所示, 連續波長的白光,其干涉圖譜在 $\delta=0$ 時,為完全建設性干涉,強度 最大,而 $\delta > 0$ 時強度迅速減弱,故可產生一個強而窄的訊號,以此定 位取樣的起始點。然而,本實驗所使用的 Bruker FTIR 是利用步進式 馬達來驅動移動鏡,可精準的定位移動鏡的位置,因此僅使用兩組干 涉儀,不需使用連續白光干涉儀的部分。在實驗正式擷取數據前,先 利用光譜儀的紅外光源(globar)對正(align)干涉儀,並儲存干涉圖譜的

波峰相對之光程差位置,作為零光程差的參考基準點,以確保每個干涉圖譜擷取訊號的起始點一致,才可多次掃瞄光譜而不失真。

2.2 霍氏轉換紅外光譜儀的優點

霍式轉換光譜儀相較於傳統分光光譜儀有下列之優點:

1. 高光通量之優點(throughput advantage):

由於傳統分光儀的解析度受到狹縫開口的限制,而干涉儀無須使 用光狹縫及光柵等裝置,只是利用光圈來限制光的散射角,因此光通 量遠高於傳統分光儀。相較於傳統分光儀,偵測器所測得訊號較強, 靈敏度較高,也有更好的訊雜比,此優點由 Jacquinot 提出,故又俗 稱 Jacquinot 優點[14]。

2. 多重波數之優點(multiplex advantage):

干涉儀可以在同一時間內偵測整個光區的光譜,而傳統的分光儀 僅能在同一時間內偵測單一波長。因此,對於相同光譜範圍及相同解 析度之光譜,FTIR 所需的偵測時間遠小於傳統的分光儀。此外,在 相同時間下,干涉儀可藉由多次掃瞄平均來提高訊雜比。如果雜訊是 以隨機的形式出現,則該訊雜比(signal to noise ratio, SNR)與掃瞄次 數 N 的關係如下:

$$SNR \propto \sqrt{N}$$
 (2-17)

此優點由 Fellgett 提出,亦稱 Fellgett 優點[7]。

3. 高波數精確性之優點(spectral accuracy advantage):

傳統分光儀無法直接利用光柵的轉動角度來準確地對應實際選 擇的波數,必須利用標準樣品產生的已知譜線來校正其絕對波數位置。 而干涉儀則是利用氦氖雷射精確地標定光程差,經由霍氏轉換干涉圖 譜得到波數準確度可達 0.001cm⁻¹的傳統光譜。因此,干涉儀在波數 的準確度上遠高於傳統分光儀,且不需要另外進行波數的校正工作。 此優點由 Connes 提出,又稱 Connes 優點[15]。

4. 高解析度之優點(high resolution advantage):

傳統分光儀的解析度主要是受到光栅刻痕密度的限制,一般傳統 分光儀其解析度為 0.1 cm⁻¹。而干涉儀的解析度是與最大光程差δ_{max} 成 反比,關係式如下:

其中ν₁、ν₂恰為兩道可完全解析的波數,Δν即為完全解析度[8]。而 最大光程差δ_{max}即為移動鏡移動距離的兩倍,因此,解析度亦可與兩 倍的移動鏡移動距離成反比。目前市售 FTIR 之最大解析度可達到 0.001 cm⁻¹的解析度,遠較於傳統分光儀高。

5. 抑制散逸光之優點(stray-light control):

與單光儀波長設定不同波長之光子穿越入口狹縫或光圈後,理論 上不會由出口狹縫射出,但因為光學零件之不完美,可由出口狹縫散 逸而被偵測器偵測到,此稱為散逸光(stray-light)。對於傳統分光儀而 言,欲降低此散逸光並不容易。然而就干涉儀而言,對於每一波數i 的單光光源,若移動鏡的移動速率為v,則偵測器可測得餘弦干涉訊 號頻率為f=2vi。選用適當的電子濾波器將其他頻率範圍的訊號過 濾除去,則偵測器僅能測到特定波段的訊號,便可有效抑制其他波段 的散逸光。

6.靈活且應用廣泛(versatile)之優點:

只要選擇適當的光源、分光鏡、鏡片及偵測器等光學元件,便可 將霍氏轉換光譜儀應用在遠紅外光、中紅外光、近紅外光、可見光或 紫外光區的測量。此外,若再對光譜儀搭配其他元件,例如:氣相層 析儀(GC)、液相層析儀(HPLC)、質譜儀(MS)與多重反射吸收槽(White cell)等,即可應用於其他定量、定性的分析。

2.3 時域解析霍氏轉換紅外光譜法

一般的霍氏轉換紅外光譜儀取樣模式並不適用於觀測瞬態訊 號,因此對一些生命期較短的物種,例如:自由基、反應中間物、分 子離子、微弱鍵結分子及高激發態的分子等,都無法進行鑑定。為了 改進此不足,目前已發展出許多技術,使得霍氏轉換紅外光譜儀具有 時間解析的功能。常見的各種方法介紹如下:

一. 連續式掃瞄模式(continuous-scan mode):

對於霍氏轉換紅外光譜儀取樣模式不做任何的改變,僅改變與反

應系統之間的連結。連續式掃瞄模式又可分成幾種的掃瞄技術:

1. 氣流管法(flow tube method):

氟流管裝置是以氣體流動的形式進行化學反應,藉由調整反應氣
體開始混合到被偵測的距離,即可改變反應時間,所以利用霍氏轉換
紅外光譜儀偵測不同反應距離的光譜,即可得到不同反應時間的光譜。
然而,此方法的時間解析度僅在毫秒(ms)範圍,對於更快的反應變化,
則無法偵測,而且每一次測量只能得到一個時間點的光譜[16-19]。
2. 快速掃瞄 (rapid scan):

直接利用移動鏡快速掃瞄一次或數次的時間為時間的解析度,故 時間的解析度主要受限於移動鏡的移動速率。而移動鏡在快速移動中, 其穩定度也間接限制了移動速率,因此利用快速掃瞄可達到的時間解 析度也只能有數十毫秒(ms)範圍[20],且訊雜比通常受到限制。

3. 同步式掃瞄(synchronous scan):

移動鏡需保持固定速率持續的移動,通過零交叉點時送出脈衝以 觸發反應,產生瞬態放光,並同時在固定延遲時間擷取訊號[21-24]。 以一般市售之FTIR為例,其移動鏡的最小移動速率為0.05cm s⁻¹,則 每秒會通過3161個零交叉點。對目前進行光解的高能量脈衝雷射來 說,是很難產生如此高重複頻率但強度足夠又穩定的之雷射光;而且 在高重複頻率的操作下,反應系統內氣體的更新速率也相對要提高, 但不易有幫浦可滿足如此高抽氣速率的條件。此外,在同步式掃瞄模 式下,移動鏡移動速度是否能長時間維持其穩定性,亦是造成誤差的 大問題之一。

4. 非同步式掃瞄 (asynchronous scan):

非同步式掃瞄是利用移動鏡反覆穩定地掃瞄,光解雷射以另一重 複頻率觸發。每次觸發雷射後,在固定延遲時間擷取訊號,經過多次 掃瞄之後,將訊號點集合在一起所成的干涉圖譜轉換成傳統光譜。所 以雷射之觸發與干涉圖譜掃瞄之間並非同步進行,即氦氖雷射干涉圖 譜和反應起始時間並沒有關連。此方法的優點是反應觸發無須與移動 鏡到達零交叉點的時間同步,可避免同步式掃瞄對光解雷射的高重複 頻率之要求。然而,非同步式掃瞄的缺點是每一次實驗只能得到某單 一時間下的光譜,無法一次得到所有觸發後不同時間下的光譜[25]。 二.步進式掃瞄模式(step-scan mode):

步進式掃瞄模式即移動鏡並非連續式地移動,而是利用電子儀器 控制移動鏡精準地定位在氦氖雷射零交叉點上,等待移動鏡穩定後才 觸發反應,開始擷取時間解析的訊號。在此一特定的移動鏡位置(定 位點)上,可累積多次的訊號加以平均後,再移動到下一個定位點擷 取訊號,待完成所有的擷取訊號程序後,重新組合並轉換成光譜,即 可得到不同時間下的光譜[26-30]。當每次移動鏡移動到下一個停留點 時,需要時間待其穩定靜止,此時間稱為定位時間(settling time),定 位時間與移動鏡所走距離有關,通常在 20-100 ms 之範圍內。待移動 鏡穩定後,反應隨即被觸發並開始擷取訊號。

步進式掃瞄模式示意圖如圖 2-8。當移動鏡穩定停在 x_1 位置,待 反應觸發之後,每隔固定的時間間隔擷取訊號,並觸發多次反應,累 加多次訊號作平均,即可得到訊號序列 $I(x_1,t_1) \cdot I(x_1,t_2) \cdot I(x_1,t_3) \cdot \dots \cdot$ $I(x_1,t_m) \cdot 接著,當移動鏡移動到下一個位置 <math>x_2$,並取得訊號序列 $I(x_2, t_1) \cdot I(x_2, t_2) \cdot I(x_2, t_3) \cdot \dots \cdot I(x_2, t_m); 重複此方式至擷取完所有$ 的訊號序列,將這些訊號序列組合成訊號陣列。最後,重組訊號序列, $例如:在同一時間 <math>t_k$ 下的訊號序列 $I(x_1, t_k) \cdot I(x_2, t_k) \cdot I(x_3, t_k) \cdot \dots \cdot$ $I(x_n, t_k)即相當於在時間 <math>t_k$ 下所測到的干涉圖譜,再轉換成傳統光譜, 即可得到相當於時間 t_k 之傳統光譜;對所有之時間點 t_j 作相同的轉換, 即可得到時間解析的光譜。

與同步式掃瞄模式相比較,步進式掃瞄可以經由掃瞄一次得到各個不同反應時間下的光譜;取樣過程中,在每個訊號擷取點可進行多 次訊號的累計以提高訊雜比,且對於能量不穩定的雷射脈衝亦有平均 其脈衝強度的效果,亦不受限於掃瞄速度快慢的影響;也不需要高重 複頻率之雷射光或高效率抽氣幫浦。

由於氦氖雷射波長為 632.8 nm,即每一個零交叉點相距 316.4 nm,

若移動鏡在每一個零交叉點停留取樣,則能偵測波段範圍為 15802 cm⁻¹的訊號,即可量測光譜範圍為 0-15802 cm⁻¹、15802-31604 cm⁻¹... 等,由於紅外光區的波段範圍約100-13000 cm⁻¹,因此本實驗之 FTIR 所量測到的光譜範圍應在 15802 cm⁻¹之內。為了節省取樣時間,此時 就可使用跳點取樣(undersampling)的方法來進行掃瞄,即移動鏡不在 每一個零交叉點都停留取樣,而是固定間隔數個零交叉點才取樣。舉 例來說,若每兩個零交叉點才停留取樣,其偵測波段範圍為7901 cm⁻¹, 則可取最大光譜範圍為 0-7901 cm 或 7901-15802 cm ; 每三個零交 叉點才停留擷取訊號,能偵測波段範圍為 5267 cm⁻¹,可量測 0-5267 cm⁻¹、5267-10534 cm⁻¹或 10534-15082 cm⁻¹等光譜訊號,以此類推。 因此,在相同的解析度下,欲測量的光譜範圍越窄,則其可跳過的零 交叉點越多,使得取樣點減少,故所需的時間也就越少。但使用跳點 取樣必須注意在偵測訊號時,不能有非偵測光區的光線進入偵測器, 所以必須加入濾光片(optical filter)將欲偵測光區以外的光源濾掉,以 免造成偵測光區以外的光源訊號疊合(folding)或失真(aliasing),造成 不必要的譜線干擾。

除了訊號的再現性、偵測器本身的雜訊干擾會影響光譜資訊之精 確度之外,進行步進式掃瞄時,受限於移動鏡位置之準確度與穩定性, 其取樣定位點的誤差會影響光譜的訊雜比。即移動鏡位置的不準確度 將造成訊雜比降低,其關係式如下:

$$SNR = \frac{4}{\Delta \delta \cdot \widetilde{v}_{max}}$$
(2-18)

其中 $\Delta\delta$ (cm)為移動鏡位置的誤差, $\tilde{\nu}_{max}$ (cm⁻¹)為光譜最大的波數[14]; 當 $\Delta\delta$ 越大時,所得到的訊雜比越差。目前技術使得移動鏡停留的位置的準確度可達到 ±1.1 nm [15], $\tilde{\tau}\tilde{\nu}_{max}$ =4000cm⁻¹,則 SNR = 9090。 所以吾人目前實驗之訊雜比並不受限於移動鏡停留位置的不準度,而 是受限於移動鏡位置之穩定性、訊號的再現性以及偵測器本身的雜訊 干擾。

另外,在步進式掃瞄模式中,移動鏡並非來回移動使偵測器偵測 到光源 i 經調制(modulate)後的頻率f=2vi,而是停留在固定位置上, 故偵測器所測得的頻率僅與訊號隨時間之變化有關。因此,對瞬態放 光物種隨時間變化之研究來說,其偵測反應時間之上限只受限於偵測 器、放大器及干涉儀數位化電子元之響應時間(response time),而偵 測反應時間之下限則受限於偵測器之 RC 電路(RC circuit)充放電之時 間週期。此外,在實驗前應利用相同的偵測系統及相同的實驗條件下, 量測偵測器及其他相關電子儀器之響應時間,實驗取得有時間解析之 光譜後,才能精確地外推到有效的紅外光訊號之起始時間,關於本系 統電子儀器之響應時間的量測,請參見本論文第三章第二節。



圖 2-1. Michelson 干涉儀之示意圖。其主要由分光片(beam splitter)、移動鏡(moving mirror)及固定鏡(fixed mirror) 所組成。



圖 2-2. 不同光源之傳統光譜(右側)及其對應之干涉圖譜(左側)。

(a) 單色光源,(b) 強度相同,波數相近之兩單色光源,(c) 連續光源。



圖 2-3. (a) 匣式截斷函數進行霍氏轉換後之圖譜,其波形為 sinc 函數; (b) 在移動鏡之有限位移±L下,單色光波數v₁之干涉圖譜以匣式截斷 函數進行霍氏轉換後之圖譜。


圖 2-4. Hamming 函數與其經霍氏轉換後所得的儀器譜線形狀函數。



圖 2-5. 干涉圖譜之取樣示意圖。實驗擷取單邊之 N 點干涉圖譜,並 以零光程差點為中心,相位校正時,左右各取 n 個點數以進行相位校 正。



圖 2-6. 干涉圖譜及其對應之傳統光譜。(A)連續波長的紅外光源;(B) 氦氖雷射;(C) 連續白光光源。



圖 2-7. 氦氖雷射之干涉圖譜。圖中實心方格為零光程差點,實心圓 點為零交叉點。



圖 2-8. 步進式時間解析掃瞄模式取樣示意圖。X 為光程差,t 為反應時間, I 為訊號強度。



表 2-1 幾種簡單削足函數對儀器譜線形狀函數的影響。 $\Delta v_{1/2}$ 為主峰之半高寬 (full width at half maximum),實驗可測得之

光程差δ的範圍為-L≦δ≦L。而 $\left|\frac{H_s}{H_m}\right|$ 為側波最大振幅值H_s(side lobe amplitude maximum)與主峰高度H_m之百分比絕對值。

參考資料:

- 1. B. C. Smith, in Fundamentals of Fourier Transform In Fourier Transform Infrared Spectroscopy, (1996).
- P. Y. Chen, R. A. Palmer, and T. J. Meyer, J. Phys. Chem. A, **102**, 3042 (1998).
- 3. P. Y. Chen, R. A. Palmer, Appl. Spectrosc., 51, 580 (1997).
- 4. J. Eberhard, P. S. Yeh, and Y.-P. Lee, J. Phys. Chem., 107, 649 (1997).
- G. V. Hartland, D. Qin, and H.-L. Dai, A. Simon and M. J. Anderson, Rev. Sci. Instrum. 63, 3261 (1992).
- 6. A. A. Michelson, Phil. Mag., Ser. 5, 31, 256 (1891).
- 7. P. B. Fellgett, J. Phys. Radium 19, 187 (1958).
- 8. P. R. Griffith and J. A. de Haseth, *Fourier Transform Infrared Spectroscopy* (John Wiley & Sons, Inc., New York, 1986).
- A. Javan, W. R. Bennet, Jr., and D. R. Herriott, Phys. Rev. Lett. 6, 106 (1961).
- 10. Jyrki Kauppinen, and Jari Partanen, in *Fourier Transforms in Spectroscopy*", 1st edition (Berlin, Germany, 2001).
- 11. http://bbs.sachina.pku.edu.cn/Stat/Math_World/math/a/a279.htm.
- 12. L. Mertz, Transformations in Optics, Wiley, New York (1965).
- 13. L. Mertz, Infrared Phys. 7, 17 (1967).
- 14. P. Jacquinot, Rep. Progr. Phys. 23, 267 (1960).
- 15. J. Connes, and P. Connes, J. Opt. Soc. Am. 56, 896 (1966).
- 16. D. J. Donaldson and J. J. Sloan, J. Chem. Phys. 82, 1873 (1985).
- E. Arunan, G. Manke II, and D. W. Setser, Chem. Phys. Lett. 207, 81 (1993).

- N. I. Butkovskaya, and D.W. Setser, J. Chem. Phys. **106**, 5028 (1996).
- N. I. Butkovskaya, and D.W. Setser, J. Phys. Chem. **102**, 9715 (1998).
- 20. L. Mertz, Astron. J. 70, 548 (1965).
- E. L. Woodbridge, T. R. Fletcher, and S. R. Leone, J. Phys. Chem.
 92, 5387 (1988).
- 22. P. W. Seakins, and S. R. Leone, J. Phys. Chem. 96, 4478 (1992).
- P. W. Seakins, E. L. Woodbridge, and S. R. Leone, J. Phys. Chem.
 97, 5633 (1993).
- 24. C. A. Carere, W. S. Neil, and J. J. Sloan, Appl. Opt. 35, 2857 (1996).
- 25. K. Masutani, H. Sugisawa, A. Yokota, Y. Furukawa, and M. Tasumi, Appl. Spectrosc. **46**, 560 (1992).
- 26. R. E. Murphy, F. H. Cook, and H. Sakai, J. Opt. Soc. Am. 65, 600 (1974).
- R. A. Palmer, C. J. Manning, J. A. Rzepiela, J. M. Widder, and J. L. Chao, Appl. Spectrosc. 43, 193 (1989).
- 28. G. V. Hartland, W. Xie, and H.-L. Dai, Rev. Sci. Instrum. 63, 3261(1992).
- 29. D. E. Heard, R. A. Brownsword, D. G. Weston, and G. Hancock, Appl. Spectrosc. 47, 1438 (1993).
- G. V. Hartland, D. Qin, and H.-L. Dai, J. Chem. Phys. 100, 7832 (1994).

第三章 實驗技術與數據處理

將雷射導入反應槽以光解反應物,光解後的產物如在振動激發態, 會自發性的放射紅外光,而放光訊號再經由反應槽內的 Welsh cell 收 集並導入霍氏轉換紅外光譜儀進行訊號擷取。完成光譜擷取後,將不 同時序下的光譜進行振-轉動能階佈居數分佈之分析,可得到光解產 物的內能分佈,進而了解反應的動態學。

3.1 實驗裝置

本實驗系統裝置主要分成四個部分: 雷射系統、反應系統、偵測 系統及其他周邊儀器。上述的前三項系統如圖 3-1 所示。

3.1.1 雷射系統

利用氟化氫雷射(ArF excimer laser, Gam laser, EX100H/60),產生 波長為 193 nm 的無偏極性雷射光,光束截面為 11.5 mm (長)×4.2 mm (寬)的長方形。其最快重複頻率為 60 Hz,每發雷射的最高能量為 100 mJ。在電腦中輸入不同的電壓值會改變光束輸出能量大小,並可在 雷射出口處利用能量計(power meter)量測能量。使用雷射前,需預先 配置好雷射氣體(premix),雷射氣體以氖氣(Ne)做為緩衝氣體(buffer gas),氟氯(F₂)、氦氣(He)及氫氣(Ar)的氣體濃度分別為 0.17 %、1 % 及 6 %。

利用氟化氪雷射(KrF excimer laser, Lambda Physik, model LPX

200)產生波長為 248 nm 的無偏極性雷射光,光束截面為 11 mm (長) ×
33 mm (寬)的長方形。其最快重複頻率為 100 Hz,每發雷射的最高能
量為 250 mJ。

3.1.2 反應系統

如圖 3-2 所示,反應槽為一個六通的不銹鋼腔體。在 X 軸方向的 兩面腔體封蓋上各裝上材質為 S1UV 的 2 吋光窗($\lambda \ge 180 \text{ nm}$,穿透度 ≧90%),使光解雷射可以入射腔體。在 y 軸方向的腔體內部裝置兩 組已切割之鍍金球面鏡(Welsh mirror,直徑=2吋,焦距=4吋,兩鏡 組之距離=4吋),光解產物的放光在這兩組球面鏡間作至少8次的來 回反射,理論上可以使收集的訊號強度增加7.4倍[1,2]。所收集之放 光再經由材質為 CaF₂的 2 吋光窗(5000 ≥ $\sigma \ge 800$ cm⁻¹,穿透度 ≥ 95%) 射出反應槽,導入光譜儀中。Z軸方向為氣體流動方向,反應氣體從 反應槽下方經一狹長隙縫(4 cm × 0.1 cm)流入;狹縫的擺設位置需靠 近 Welsh cell 之聚焦點(即接近 M1、M2 中央, 見 3.2.1), 並與雷射光 徑平行,以提高放光訊號的收集效率。由於室溫下苯甲醛之蒸氣壓約 為 1.2 Torr,因此實驗時以水浴加熱反應物以提高其蒸氣壓,並以加 熱帶包覆加熱氣體管路以避免反應物凝聚。腔體內部的氣體管路並加 裝恆溫式加熱系統,其裝置主要由加熱帶、K 型熱電偶(thermocouple)、 電源供應器、溫度控制器(Brainchild, C91)所組成。此外,亦經由針 閥於光解雷射入口的光窗一端加入少許氦氣進入反應槽,用以清洗 (purge)光窗,避免反應物經雷射光解後所產生之碳化物吸附在光窗上, 降低光窗之穿透度使雷射能量下降。

反應槽上方的管路連接至乾式真空幫浦(dry pump, TAIKO, model BEH-1800, 抽氣速率為 25000 L min⁻¹), 幫浦與反應槽之間用蝶形真 空閥(butterfly valve)調整抽氣速率。反應槽側面分別接一熱對流式壓 力計(convectron gauge, model 275071)及一電容式壓力計(MKS Baratron, model 122AA, 10 Torr), 用來量測反應槽內的壓力。

3.1.3 偵測系統

本實驗使用步進式霍氏轉換紅外光譜儀(Fourier-transform spectrometer, Bruker, model IFS-66 v/s),其移動鏡為步進式移動, 為了保持移動鏡的穩定度,需將之獨立擺放在具有隔離振動作用 (vibration-free)的光學桌上,且光譜儀之抽氣幫浦的前段抽氣管亦需以 重物將之固定於地上,以避免幫浦的振動藉由管路傳至系統。此FTIR 之最佳解析度為 0.13 cm⁻¹。

在反應槽與光譜儀之間架設一組 CaF2透鏡組(直徑 2 吋, 焦距分 別為4 吋及6 吋), 可將 Welsh cell 收集之產物放光有效率地引導至 FTIR。放光訊號經過透鏡組及光圈(aperture)後導入 FTIR, 並先後經 由干涉儀、光圈、濾光片(optical filter), 最後到達偵測器。

41

本實驗選用之 FTIR 內部相關光學元件如下:

- 1 偵測器: InSb 紅外光偵測器(Kolmer, model KISDP-1-LJ2, rise time 220 ns), 偵測範圍為 1666-10000 cm⁻¹。偵測器內置一個前置放大 器,將電流訊號放大並轉換為電壓訊號。偵測器可輸出 ac 與 dc 耦合兩種訊號, 此實驗選用 ac 耦合輸出。
- 2 分光片:材質為 CaF₂,可穿透之光區為 1200-10000 cm⁻¹。
- 3 光圈: FTIR 光譜儀在特定的解析度下,可使用的最大光圈直徑





(3-1)

其中D為光圈直徑(cm),F為光譜儀中的光源集光拋物面鏡之焦 1996 距(cm),R為光譜解析度(cm⁻¹),S為欲觀測光譜之最大波數(cm⁻¹)。 本實驗中,F=15 cm,R=0.4 cm⁻¹,S=2330 cm⁻¹,故光圈直徑 為0.39 cm。

4 濾光片:因實驗中僅需測量小段光區之光譜,為節省掃瞄時間, 本實驗使用跳點取樣方式。為避免訊號摺疊(folding)的現象,需加 入適當的濾光片,只讓欲偵測光區的光線通過。本實驗所使用的 濾光片其光區為 1670-2325 cm⁻¹(OCLI, W05200-6X)。 3.1.4 其他周邊儀器

利用脈衝產生器(digital delay pulse generator, Stanford Research System, model DG535)產生一道脈衝以觸發光解雷射。由於雷射經觸 發後需要經過延遲時間(delay time)才會放出雷射光抵達反應槽,因此 經延遲時間後必須再產生另外一道脈衝至光譜儀觸發放光訊號之擷 取。訊號經由偵測器偵測後,利用偵測器的內置放大器將電流訊號放 大並轉換為電壓訊號,於交流電耦合模式(ac-couple mode)下,再利用 電壓放大器(low noise preamplifier, Stanford Research System, model SR560)以適當倍率進行二次放大。放大後的訊號再傳送到 FTIR 的類 比/數位轉換器(analogue to digital converter, ADC)進行數據擷取程序。 FTIR 內部配置的類比/數位轉換器,其 A/D 解析度為 16 bit,時間解 析度為5μs,輸入訊號上限為10V。但本實驗另外於電腦主機板上插 置一類比/數位轉換器,其 A/D 解析度為 12 bit,時間解析度為 25 ns, 輸入訊號上限為 1V。本實驗亦利用示波器(oscilloscope, Tektronix, TDS220)觀測訊號強度及時間分佈,以及雷射輸出能量之強度。

3.2 實驗前準備工作

實驗前的準備工作可分為下列幾個部分:CaF2透鏡組架設與 Welsh cell 對正、儀器波長響應曲線的量測、儀器之響應時間的量測、 移動鏡穩定時間及樣品之光吸收截面積的量測。 3.2.1 CaF2 透鏡組架設與 Welsh cell 對正

主要原理為利用光的可逆性之行為,將光束由偵測器位置導向反應槽,以對正反應槽內的 Welsh cell,並調整光徑通過之相關光學原件的位置。對正步驟如下:

- 架設 Welsh 球面鏡組:準備兩組鍍金球面鏡(直徑2吋,焦距4吋), 其中一組中間切去 5 mm 間隙,可得到鏡面 M1 及 M2,另一組中 間切去 2.5 mm 間隙,得到 M3 及 M4,如圖 3-3 所示。將 M1 及 M2 固定於腔體內靠近 CaF2光窗處,M1 及 M2 之間相隔 5 mm。 與 M1 及 M2 鏡面組相隔 4 吋距離處架設 M3 及 M4 鏡面組,其中 M3 及 M4 之間相隔 2.5 mm。鏡座上均有調整鈕,可調整兩球面 鏡之角度。
- 2. 架設鹵素燈:完成光譜儀的準備及對光(請參見本文 3.1.1),利用 OPUS 軟體將偵測器位置轉換至 DTGS,調整 DTGS 前方的拋物 面鏡,使入射的 NIR 光束為一對稱圓形,且均匀的聚焦於偵測器 之光窗,並根據 DTGS 偵測器所偵測到的訊號大小微調拋物面鏡, 調整到最佳訊號後移走 DTGS 偵測器。架設鹵素燈,使鹵素燈之 燈絲的中心位於 NIR 光束焦點,並使燈絲與聚焦光徑垂直。理論 上應將光源架設於 InSb 之位置,但是自 DTGS 至 InSb 之光徑並 不會影響此對正程序,因此可不必移動 InSb,將鹵素燈光源架設

於 DTGS 即可。關閉 NIR 光源,並開啟 OPUS 軟體將光源轉換至 emission,使光源選擇鏡轉換至外在光源位置。開啟鹵素燈光源, 調整 FTIR 內部樣品槽中的光圈大小,以調整鹵素燈出光強度大 小。

3. 架設 CaF2 透鏡組:開啟鹵素燈光源後,光束通過干涉儀組件,逆 向地導出 FTIR,並聚焦於距離出光口約1吋的位置。在此位置放 置一光圈,使鹵素燈光束的聚焦點通過光圈正中央,如圖 3-1 中 的 A1 所示。此光圈位置的精準度將影響高解析光譜的訊號強度 (因為若精準度不佳,使用較小的光圈直徑時則可能減弱訊號強 度)。在距離光譜儀出光口5吋(即光圈後方4吋)的位置放置一CaF2 透鏡(直徑=2吋,焦距=4吋),L1,使鹵素燈光束通過L1後形成 平行光。調整L1,使光束平行進入反應槽,並位於 welsh cell 之 中間。擺置一平面鏡於 L1 前並與入射光徑成 45 度,將平行光束 導向至少1公尺處,藉由觀察光束是否平行(即:光束之大小不隨 距離改變)來微調 L1 的架設位置。移去平面鏡,在 L1 與反應槽之 間放置另一 CaF2 透鏡, L2(直徑=2 吋, 焦距=6 吋), 調整 L2 之 位置,使通過L1之平行光再經由L2聚焦於M1及M2之間中央 處,且使光束在 M3 上呈現一個完整且對稱的圓形,並分佈在 M3 的中央,如圖 3-3 中的圖(B)所示。

- 4. 微調 welsh cell:微調 M3 上的控制鈕,使反射光聚焦於 M1 靠內 側之垂直中心位置,形成一個聚焦光點。微調 M1 上的控制鈕, 使 M1 的反射光完整的覆蓋至 M4 中央;同理,微調 M4 上的控 制鈕,使反射光聚焦於 M2 靠內側之垂直中心位置;微調 M2 上 的控制鈕,使 M2 的反射光完整的覆蓋至 M3 中央。依照上述程 序,反覆調整 M1-M4,直至 M1 與 M2 上各呈現 4-5 個以水平排 列的聚光點,各點亮度均匀、亮度一致且置於鏡面中央等高處, 如圖 3-3 中的圖(B)左圖所示,即完成 Welsh cell 之對正。
- 3.2.2 儀器波長響應曲線的量測

待測光束必需藉由許多光學元件才能導入偵測器,但每個光學元 件對於不同波長的光之穿透率及反射率不盡相同,且所使用的偵測器 對於不同波長的靈敏度也不同,因此在測量光譜之前,必須使用一個 標準的黑體輻射光源進行校正,以得到所有元件對於不同波長的響應 曲線,才能反映真正的放光強度。雖然黑體輻射校正程序並無法測量 Welsh 球面鏡之反射響應值,但根據測試報告可得知,在測量光區內 球面鏡的反射率幾乎為定值,故其對實驗的影響可忽略不計。黑體輻 射校正程序如下:

架設鹵素燈光源於 DTGS 偵測器位置,如本文 3.2.1 之步驟 2 所述。

46

- 移去反應槽,將黑體輻射校正儀(Graseby, model SR20)擺設至原 反應槽的位置。微調黑體輻射校正儀的位置,使鹵素燈光源經 CaF2透鏡組聚焦後,其聚焦點位置正好在黑體輻射源的輸出小孔, 並固定黑體輻射校正儀的位置。
- 3. 關閉鹵素燈,開啟 OPUS 軟體將偵測器位置更改為 InSb。
- 4. 設定黑體輻射源溫度,使其逐漸增溫至 1273 K 並穩定之(約費時 1.5 小時)。
- 5. 利用 FTIR 對正程序,觀測黑體輻射源的強度(ADC counts),再調整黑體輻射源的出射光束之方向及輸出光圈大小,使訊號最佳化,但應避免訊號過飽和(saturate)而造成誤差。
- 6. 掃瞄全光區(以 InSb 偵測器為例,其偵測光區範圍為 1666-10000 cm⁻¹)光譜,不放任何濾光片,先做低解析度(8 cm⁻¹)放光光譜量測。 在熱平衡之條件下,黑體輻射源其單位波數(cm⁻¹)區間內之輻射密度ρ為:

$$\rho(\tilde{\nu}, T) = \frac{8 \times 10^8 \, \pi \text{hc} \, \tilde{\nu}^3}{e^{100 \text{hc} \tilde{\nu}/\text{k}_{\text{B}}T} - 1} \, \left(\text{J} \, \text{m}^{-3}/\text{cm}^{-1} \right)$$
(3-2)

其中 \vee 為放射光波數(cm⁻¹)、T 為溫度(K)、c 為光速(2.9979×10⁸ m s⁻¹)、h 為 Planks 常數(6.626176×10⁻³⁴ J s)。因此,可計算黑體輻射 源在 1273 K 時,其光譜曲線最大值約在 2500 cm⁻¹ 附近。若光譜 曲線的最大值小於 2500 cm⁻¹,表示黑體輻射光源位置不佳,偵測

器量測到部分低溫之放光(可能為黑體輻射源出口的金屬轉盤之低溫所致)。則必須調整黑體輻射源的位置,使放光譜線的最大值約在 2500 cm⁻¹ 附近。

- 7. 將 FTIR 內部抽真空,以實驗所需的解析度,進行全光區之一般 模式掃瞄(normal scan),如圖 3-4 中的 Curve A 所示。
- 8. 因為實驗中有些光徑並未能抽真空,因此前步驟所量測的光譜可 能含有水及二氧化碳之吸收,故利用軟體將此吸收峰去除後,即 可得到如圖 3-4 中的 Curve B 所示。理論上已知溫度的黑體輻射 曲線可直接經由電腦軟體計算出來,但是實驗利用紅外光偵測器 所得到的是輻射率 L (radiance): $L = \rho(\tilde{v}, T) \times \frac{c}{\Omega} = \frac{8 \times 10^8 \text{ rhe } V^3}{e^{100 \text{he } V^3}} \times \frac{c}{4\pi} = \frac{2 \times 10^8 \text{ he}^2 \tilde{v}^3}{e^{100 \text{he } V^3}} (W \text{ m}^{-2} \text{ sr}^{-1}/\text{cm}^{-1})$ (3-3) 其中 Ω 為立體角(solid angle, sr)。而在實驗上最後要知道的是每 個能階之佈居數,和放出的光子數目有關,因此必須將偵測器量 測之能量訊號轉換為光子數目之訊號;故在計算黑體輻射曲線時 必須採用光子/波數分佈(photon/wavenumber distribution)的方式, 即光子通量密度 Φ (photon flux density),其表示式如下:

$$\Phi = \frac{\text{radiance}}{E_{\text{photon}}} = \frac{\text{radiance}}{100\text{hc}\widetilde{\nu}} = \frac{2 \times 10^6 \text{ c}\widetilde{\nu}^2}{e^{100\text{hc}\widetilde{\nu}/k_{\text{B}}T} - 1}$$
(3-4)

利用 OPUS-NT 軟體內建的黑體輻射光子通量密度理論曲線,並

設定黑體輻射溫度為 1273 K 後,即可得之曲線如圖 3-4 中的 Curve C 所示。

- 9. 將 Curve B 除以 Curve C,即可得到反應系統之儀器響應曲線。
- 10. 欲量測不同的濾光片所造成之波長響應關係時,可將濾光片放置 於光徑中進行黑體輻射源之放光量測;也可以利用 FTIR 內部光 源測量濾光片之穿透度,如圖 3-4 中的 Curve D 所示。因此,若 實驗中加入濾光片,將全光區之黑體輻射源放光光譜除以特定溫 度下之黑體輻射理論曲線後,再乘以濾光片之儀器響應曲線即為 完整之儀器響應曲線。
- 3.2.3 觸發光解雷射的反應時間

由於雷射經觸發後,需經過延遲時間後才會抵達反應槽,故利用 一快速響應光電二極體量測此延遲時間。步驟如下:

- 完成脈衝產生器的設定:內部觸發、23Hz;A 輸出端:high impedance、TTL、normal、A=T₀。
- 將DG535 之 T₀輸出端連接至光解雷射之外部觸發輸入端、A 輸 出端連接至示波器之頻道 A,並將偵測雷射光的光電二極體 (photodiode)連接至示波器之頻道 B。設定示波器受到頻道 A 的觸 發。

- 3. 將光電二極體置於反應槽的入口光窗旁,量測光解雷射進入反應 槽時,由光窗所反射的散射光。觀察示波器上頻道A與頻道B訊 號之時間間隔,即為觸發光解雷射的反應時間。本實驗所使用的 光解雷射,受到觸發後,需經過2.28 µs後才會輸出雷射光抵達反 應槽,其時序示意圖如圖 3-5 上半部所示。本實驗系統中,雷射 出口至反應槽之距離約為2公尺,故吾人估算光行走之時間大約 為^{2m}/_{3×10⁸ ms⁻¹}~6 ns,因此,雷射經觸發後抵達反應槽之延遲時間, 主要來自於雷射中Thyratron 放電所造成之延遲時間。
- 3.2.4 偵測器及相關電子儀器之響應時間

在本實驗中,訊號經由偵測器偵測後,經過兩個前置放大器才進 入 PAD board 進行訊號擴取,因此,必須考慮所有儀器所需的響應時 間。吾人將一道短脈衝的 IR 雷射光導入光譜儀中,並利用本實驗所 使用的偵測系統進行偵測,即可測得偵測系統的響應時間,從而精確 地判斷瞬時放光訊號之起始時間。

測量之相關裝置連接情形如圖 3-6 所示,利用 Nd-YAG 雷射 (Spectra Physics, Lab 170)激發染料雷射(Spectra Physics, PDL-3),產 生波長 λ =830 nm 之可見光,並導入內裝有約 15 bar H₂的拉曼位移 槽,產生一個拉曼移頻之 IR 光($\tilde{\nu}_{IR}$ =12048-4155.2=7892.8 cm⁻¹),再將 此紅外光減弱後導入反應槽,IR 光之散射光在 Welsh cell 內作多次反

50

射後,經 CaF2透鏡組被引導至 FTIR 進行偵測。偵測器所記錄之訊號 經過其內置放大器放大後,再傳送到 SR560,將訊號以 100 倍率放大 (SR560 之設定需與實驗條件一樣),最後傳送至數位式示波器觀測並 存檔,且將此訊號傳送至 FTIR 之 PAD 1232 A/D converter 以擷取光 譜,由此時域解析光譜可導出真實之儀器響應函數 (instrument response function, IRF)。

其中,Nd-YAG 雷射之 Q-switch 在 DG535 觸發 flash lamp 後約 182 µs 才啟動。而產生之 IR 光抵達反應槽之延遲時間為 344 ns,此為 FTIR 取樣之時間零點,即PAD 1232 A/D converter 之延遲時間為 B=A+344 ns。

根據所量測的時域解析光譜其訊號隨時間之變化,可得到相關電子儀器之響應函數(IRF),如圖 3-7 所示,利用 Gaussian 函數適解之,

51

$$y = y_0 + A \times (w \sqrt{\pi/2})^{-1} exp[-2 \times (x - x_c/w)^2]$$
 (3-5)

其中 x_o為訊號峰的中心位置之 x 軸座標, y_o表示訊號峰之基線 (baseline)位置,A 為積分面積,w 為半高寬約為 0.42 μs。如圖 3-7 中顯示,當 IR 雷射訊號到達 FTIR 後,需經過 1.14 μs 才能到達訊號 強度最大值。

3.2.5 移動鏡穩定時間

在步進式掃瞄模式中,移動鏡每移動至下一個定位點時,需等待 移動鏡穩定後,才可以開始擷取訊號,否則將會嚴重影響光譜的品質。 在採用跳點取樣方式擷取時間解析之光譜時,光譜的光區決定移動鏡 所需略過的零交叉點數目。移動鏡略過的零交叉點數越多,表示其每 次移動的距離越長,動量越大,故所需的穩定時間(stabilization time) 越長。因此,在進行實驗前,必須量測在實驗時所設定的參數下,移 動鏡所需要的穩定時間。量測的程序如下:

- 1. 完成光譜儀的準備及對光(請參見本文 3.1.1)。
- 脈衝產生器參數設定:由於脈衝產生器之延遲時間與移動鏡穩定時間無直接關係,故維持與實驗時相同之設定值即可(請參見本文 3.1.2)。

- 將 FTIR 的 laser A output 輸出端連接至示波器,利用 laser A 本身 的訊號觸發示波器。開啟 OPUS 軟體,進入 time resolved step-scan 視窗,完成實驗時的參數設定。
- 4. 按下 start step-scan time resolved measurement,進行數據撷取,此時可由示波器觀測氦氖雷射之干涉訊號隨移動鏡移動的變化情形。當移動鏡移動時,因為干涉現象使得訊號隨之上下跳動,當移動鏡靜止時,訊號應為一個平穩的水平線。因此,由示波器上測量訊號強度由開始跳動到歸零時的時間間隔,便可決定移動鏡之穩定時間。本實驗如果是在跳點 27 點之取樣情況下,移動鏡的穩定時間設定為70 ms 較為適宜,如圖 3-8 所示。

3.2.6 樣品之光吸收截面積(cross section)的量測

光吸收截面積為分子對於特定波長光子的吸收截面積。根據比爾 定律(Beer's Law),光束穿透特定濃度下的介質,其穿透前及穿透後 的光強度變化如下:

$$\operatorname{Ln}(I_0/I) = \sigma \operatorname{Lc}$$
(3-6)

其中 I_0 為穿透樣品前的光強度、I 穿透後的光強度、 σ 為分子的光吸收截面積(cm^2 molecule⁻¹)、L 為光束通過分子的路徑長度(cm)、c 為分子的濃度(molecule cm^{-3})。

為測得苯甲醛在 193 nm 下之光吸收截面積,本測定以反應槽作

為樣品槽,其路徑 L為58公分,以193 nm 雷射作為入射光束,並以 雷射能量計作為強度量測的工具;本實驗系統測定目標物為氣態分子, 故將上式改變為:

$$Ln(I_0/I) = \sigma L P/RT$$
(3-7)

其中 P 為氣體的壓力(mTorr)、T 為室溫(K)、R 為氣體常數(8.3145 J mol⁻¹ K⁻¹)。為了使 R 值的單位與其他參數相匹配,需將 R 值轉換為: $R = 8.3145 (J \cdot mol^{-1} \cdot K^{-1}) \times \frac{1}{6.02 \times 10^{23}} (mol \cdot molecule^{-1}) \times \frac{760000}{1.01325 \times 10^5} (mTorr \cdot Pa^{-1})$ $\times 10^6 (cm^3 \cdot m^{-3}) = 1.036 \times 10^{-16} (mTorr \cdot cm^3 \cdot molecule^{-1} \cdot K^{-1})$ (3-8) 為了提高準確度,可在不同的壓力下,量測光束的強度,並以 Ln(I) 對 P 作圖,求其斜率,再由斜率轉換得到光吸收截面積。必須注意的 是,雷射的光通量不可過高,以避免值測到的訊號過飽和(saturated) 及避免偏離比爾定律;亦可用不同的光通量進行量測,來確定光吸收 截面積的準確。苯甲醛在 193 nm 下之光吸收截面積量測結果如圖 3-9 所示,其光吸收截面積 $\sigma = 2.6 \times 10^{-17} cm^2$ 。

3.3 實驗步驟與條件

3.3.1 光解雷射的準備

開啟 Gam laser 之電源及電腦主機電源,進入 ExLaser 軟體;或開 啟 Lambda Physik 之電源及 mini controller 之電源,待 Thyratron 熱機 500 秒。利用能量計連接至示波器,測量雷射出口的能量,若能量不 足,則必須執行氣體更新(newfill)。

利用反射鏡將雷射光束導入反應槽中並通過狹縫的正上方,且不 會照射到 Welsh cell。測量雷射進入反應槽後的能量,利用感熱紙察 看雷射光束經過狹縫上方時的截面積,並計算雷射光通量。由於 C₆H₅HCO 在 193 nm 的光吸收截面積大,故不需要使用透鏡聚焦,而 是利用將不透光的紙片阻擋於光徑中來調整光束的截面積。而在 248 nm 之光解實驗中,光解雷射則是經由一透鏡聚焦後才導入反應槽 中。

- 3.1.1 光譜儀之準備與對光
- 自乾燥箱取出分光鏡放入 FTIR 後,開啟 FTIR 主機電源開闢、 MIR 燈源開闢及冷卻循環水。在正常情況下,此時移動鏡指示燈 應顯示黃燈,代表 continuous mode;連接 FTIR 上的 laser A analog output 輸出端至示波器,察看 FTIR 內部氦氖雷射的干涉波形,正 常情況下,應為 6-7 V 的正弦波。
- 開啟 FTIR 的機械幫浦,將 FTIR 主機內部抽氣至 3 mbar。將 InSb 偵測器內加滿液態氣,以降溫至 77K。待 MIR 燈源熱機 30 分鐘。
- 3. 將 FTIR 的偵測器之 1st output 輸出端連接至 FTIR 上的 detector analog input 輸入端。

- 利用三用電錶檢查前置放大器之電池供電電壓是否在±13 V左右;
 若低於13 V,則需將電池重新充電。若電壓為零,則需檢查線路 上的保險絲是否燒斷。
- 5. 開啟 OPUS-NT 3.1 軟體,選擇 measure 選項並進入 measurement 視窗,點選 set optic parameters 視窗,光源設定選擇 MIR,再點選 check signal 視窗,直至視窗出現一紅色水平直線訊號後,才開啟 前置放大器電源開闢。
- 紀錄干涉圖譜的 peak position 及 amplitude(即干涉圖譜的 ZPD 位置及其 ADC 數值)。並檢查 amplitude 大小是否介於正常數值範圍 (在分光鏡為 CaF₂、光圈值為 0.25 mm、偵測器為 InSb 的情況下, ADC 數值約為 26000)。
- 7. 選擇 measure 選項並進入 direct command entry 視窗,輸入指令 end。
- 進入 measurement 視窗,並選擇 check signal 視窗,執行 auto align, 此時 FTIR 會自動調整固定鏡,以得到在 ZPD 位置之最佳訊號大小。
- 重複重複步驟 6、7、8 直至 peak position 無變動為止。auto align 完成後,點選 save peak position 並 exit 退出。
- 10. 進入 measurement 視窗,並選擇 check signal 視窗,將訊號由

inteferogram 轉換成 spectrum,觀察 0-1800 cm⁻¹ 光區是否無訊號, 由於 InSb 的偵測範圍在 1800 cm⁻¹以上,若有訊號,可能為訊號 過飽和或是干擾(noise)所造成。

- 11. 進入 measurement 視窗,並選擇 set optic parameters 視窗,將光源轉換為 emission,即完成 continuous 模式下,FTIR 之內部對光。
- 12. 執行步進式掃瞄,將 FTIR 轉換為 step scan 模式。選擇 measurement 選項,進入 time resolved step scan 視窗,完成以下參數設定並執 行 start step-scan time resolved measurement:

Recorder Setup: Device: PAD 1232c Time Resolution: 50 ns Number of Timeslices: 1 Repetition/Count: 1 Trigger Mode: Internal Stabilization delay after stepping: 70 ms

Set advanced parmeters:

Resolution: 4 cm⁻¹

Save Data from: 1800 cm^{-1} to 2330 cm^{-1}

Data Blocks to be saved: Single Channel/Sample Interferogram

Set Optic parameters:

Source Setting: emission Beamsplitter: CaF₂ Aperture Setting: 0.25 mm Measurement Channel: Front

Detector Setting: External 2

Scanner Velocity: 6;10.0 kHz

Sample Signal Gain: 1

Set Acquisition parameters

Wanted High Frequency Limit: 2340 cm⁻¹ Wanted Low Frequency Limit: 1755 cm⁻¹ Acquisition Mode: Single Sided

Set FT parameters:

Phase Resolution: 8 cm⁻¹ Phase Correction Mode: Mertz/No Peak Search Apodization Function: Happ-Genzel Zero Filling Factor: 4

13. 選擇 measure 選項並進入 direct command entry 視窗,分別輸入指 令 sgk1 = 85、sgk2 = 12 與 sgk3 = 800,再輸入指令 sse = 12,以 測試 step scan error,得到的數值必須小於 2,若大於 2,則必須除 去干擾。可能的干擾來源有:(1)光學桌不穩定(應避免任何線路拉 扯或接觸光學桌)、(2)FT-IR 內部氦氣壓力太大 or 太小、(3)周邊 儀器造成的電子干擾(electrical noise)、因互相接觸而造成的振動 干擾或儀器運作時所造成的噪音干擾(acoustic noise)。調整儀器直 到得到適當的 step scan error 值,即完成光譜儀之內部對正。 3.1.2 周邊儀器之設定

1. BNC 線路接線:如

- 2. 圖 3-10 所示,主要分為觸發訊號(以實線表示)及光譜訊號(以虛線 表示)兩部分。 觸發訊號以 DG535(internal trigger, 23Hz)為中心, 連結光解雷射及光譜儀之時序。其中 T₀(TTL 波, highZ, normal) 輸出端連接光解雷射,經適當延遲時間後再以 B(TTL 波, highZ, normal)輸出端觸發 PAD 1232,以控制訊號撷取。放光訊號經由光 譜儀之偵測器偵測後,由其後方內置的前置放大器將電流訊號放 大並轉換成電壓訊號,再傳送到 SR560 電壓前置放大器的 A 端輸 入端,以適當倍率放大後(本實驗 gain = 100),並經由高、低頻過 濾(本實驗 bandwidth = 300-1M)後,由 SR560 的 50Ω 輸出端傳送 至 PAD 1232 A/D converter,進行訊號撷取。將 DG535 的 A 輸出 端及 SR560 的 50Ω 輸出端連接至示波器,即可觀測產物放光訊 號。
- 時序:利用光二極體量測雷射經觸發後抵達反應槽之延遲時間為
 2.28µs,故設定 PAD board 之延遲時間 B = A = T₀ + 2.28µs,如圖
 3-5 所示。而 PAD 1232 之時間解析度即為 sampling time 之時間間隔。

- 3.1.3 進行光解實驗量測產物之放光訊號
- 開啟乾式真空幫浦,將反應槽及氣體管路抽氣至2mTorr,以加 熱板(hot plate)加熱反應物之水浴至45℃,以加熱帶加熱氣體管 路至50℃,利用恆溫式加熱系統將反應槽內的氣體管路維持在 55℃。
- 完成光譜儀的準備與對光後(請參見本文 3.1.1),於光譜儀之樣品 槽置入穿透光區為 1670-2325 cm⁻¹ 的濾光片,並調整光譜儀內部 及光譜儀出口的光圈至 0.39 cm,再將光譜儀抽真空。
- 將雷射熱機(以 3Hz、11 kV 運作雷射);待管路溫度穩定後,將氦 氣及反應物分別導入反應槽,並維持穩定壓力。
- 4. 以 23Hz 觸發雷射,觀察示波器上的產物放光訊號,調整 SR560 的放大值(gain),使訊號得到最佳的 S/N 值,且在 ZPD 位置時訊 號大於 400 mV 但不會超過 PAD 1232 的訊號上限 1V。列印此時 示波器上的訊號以作紀錄。
- 開啟 OPUS 軟體,進入 time resolved step scan 視窗,設定實驗所 需之參數:

Recorder Setup:

Number of Timeslices: 400 Repetition/Count: 60 Trigger Mode: External Positive Edge Set advanced parmeters:

Resolution: 0.4 cm^{-1}

按下 start step-scan time resolved measurement,開始擷取時間解析 之光譜。本實驗在 1755-2340 cm⁻¹ 光區及 0.4 cm⁻¹解析度之條件下,

所需撷取的訊號點數總數為2764。

2

3.4 數據處理

本實驗主要是從產物分子的放光譜線中,分析其振-轉動能階佈居 數以瞭解產物的內能分配。由於實驗所得之放光譜線,受到儀器及濾 光片之作用,因此必須先除去此作用項。即:

$$I(\tilde{\nu}) = \frac{H_{exp}(\tilde{\nu})}{\Phi(\tilde{\nu}) \times F(\tilde{\nu})}$$
(3-9)

其中I_{exp}(ν)為實驗所得之放光譜線強度、Φ(ν)為儀器對不同波數的作 用函數、F(ν)為濾光片對不同波數的作用函數、I(ν)為修正後的譜線 強度。由於位於不同能階的分子其自發性放光愛因斯坦係數(Einstein coefficients for spontaneous emission)不同,因此修正後的譜線亦必須 考慮此項,才能推導出其相對應的振-轉動能階佈居數,即:

$$I(v, J) = P(v, J) \times A(v, J)$$
(3-10)

其中I(v,J)為(v,J)→(v-1,J±1)能階躍遷經儀器及濾光片修正後的譜線 強度、P(v,J)為處於(v,J)能階之佈居數、A(v,J)為(v,J)→(v-1,J±1)能階 躍遷的自發性放光愛因斯坦係數。 由文獻上可以得到 CO 分子之光譜常數[3],利用下列公式即可計 算得到 CO 在特定量子態(振動態 v 與轉動態 J)下的狀態總能量(term value):

$$E_{v,J} = G(v) + F_v(J)$$
 (3-11)

其中 $E_{v,J}$ 為振轉態總能量、G(v)為振動態 v 的振動能量值、 $F_{v}(J)$ 為在 振動態 v 下之轉動態 J 的轉動能量值。G(v)與 $F_{v}(J)$ 之能量值表示如下: $G(v) = \omega_{e}(v+1/2) - \omega_{e}x_{e}(v+1/2)^{2} + \omega_{e}y_{e}(v+1/2)^{3} + \omega_{e}z_{e}(v+1/2)^{4}$ (3-12) $F_{v}(J) = B_{v}J(J+1) - D_{v}[J(J+1)]^{2} + H_{v}[J(J+1)]^{3} + L_{v}[J(J+1)]^{4} + M_{v}[J(J+1)]^{5}$ (3-13) 其中 ω_{e} 為振動波數、 x_{e} 為非簡諧常數、 y_{e} 及 z_{e} 為高次項之非簡諧振動 修正項、 B_{v} 為轉動常數、 D_{v} 為離心變形常數(centrifugal distortion)、 H_{v} 、 L_{v} 和 M_{v} 為較高次項的轉動常數修正項係數。此外,轉動常數 B_{v} 與離 心變形常數 D_{v} 在不同振動態下必須加以修正:

$$B_{v} = B_{e} - \alpha_{e} (v + 1/2) + \gamma_{e} (v + 1/2)^{2} + \Lambda$$
 (3-14)

$$D_{v} = D_{e} + \beta_{e}(v + 1/2) + \Lambda$$
 (3-15)

其中α_e為振動-轉動作用常數,有關 CO 之參數與各能階之狀態總能量,如表 3-1 及表 3-2 所示。

一般而言,雙原子分子在振動與轉動的耦合交互作用較不嚴重,
 故在考慮能階躍遷選擇率(selection rule)時,可各別考慮振動能階躍遷
 (Δv)與轉動能階躍遷(ΔJ)的限制。根據量子力學理論的非簡諧振動

(anharmonic oscillator)模式,分子吸收光子或放射光子必須遵循其振動躍遷選擇率,即為Δv=±1,其中"+"表示吸收,"-"表示放射。由於真實分子之偶極矩並非正比於核間距,必須考慮非簡諧位能,才能建構真實之位能面;因此有倍頻振動(overtone)躍遷Δv=±2,±3,± 4...±n 的微弱吸收產生。實際上,基頻(fundamental tone)躍遷Δv=±1 遠大於倍頻(overtone)躍遷,而隨Δv值增加,其躍遷機率降低。

至於在不同振動態間轉動能階的轉移,其選擇率為 $\Delta J=0$,±1; 由 $\Delta J=-1$ 躍遷所產生之各譜線,稱為光譜之 P 分支(P branch);由 $\Delta J=0$ 躍遷所產生之各譜線,稱為光譜之 Q 分支(Q branch);由 $\Delta J=+1$ 躍遷 所產生之譜線,稱為光譜之 R 分支(R branch)。對於雙原子分子,其 $\Delta J=0$ 之躍遷不被允許,所以光譜中只有 P 分支和 R 分支之躍遷譜 線。

根據量子力學理論,分子由較高能階(ど, J')進行自發性放射躍遷至 較低能階(², J")的愛因斯坦係數為:

$$A_{\nu' \to \nu''}(m) = \frac{64\pi^4}{3h} \tilde{\nu}^3 \frac{|R_{\nu' \to \nu'}(m)|^2}{g_n}$$
(3-16)

$$R_{\nu' \to \nu'}(m) = \int_{0}^{\infty} \psi_{\nu' J'}(r) \mu(r) \psi_{\nu' J'}(r) r^{2} dr$$
(3-17)

其中P分支的m = -J''、R分支的m = J'' + 1、h為Planck 常數、 $\tilde{\nu}$ 為該躍 遷的振動波數(cm⁻¹)、 $|\mathbf{R}_{v' \to v'}(\mathbf{m})|^2$ 為該躍遷的偶極陣列元素(dipole matrix element)、 $\mu(\mathbf{r})$ 為偶極矩函數(dipole moment function)、 $\psi_{vJ}(\mathbf{r})$ 為 該振轉動態下的波函數、 g_n 為能階 n 之簡併數(degeneracy);對轉動 能階而言,其 $g_n = 2J' + 1$ 。依文獻[4]之參數,將躍遷條件為 $\Delta v = -1$,振 動態 v = 1-3 的 CO 放光譜線與自發性愛因斯坦放射係數計算後,列 於表 3-3 中。

本實驗如假設各振動態之轉動佈居數 P_v(J)為 Boltzmann 分佈,則 在相同振動態下,各轉動佈居數間的關係式為:

$$\frac{P_{v}(J)}{P_{v}} = (2J+1) \frac{\exp\left(-\frac{E_{J}}{k_{B}T_{rot}}\right)}{\mathbf{q}_{rot}}$$

$$q_{rot} = \sum_{J} (2J+1) \exp\left(-\frac{E_{J}}{k_{B}T_{rot}}\right)$$

$$(3-18)$$

$$(3-19)$$

其中 P_v為在 v 振動態下的全部佈居數(即 P_v = \sum_{J} P_v(J))、E_J為轉動態 J 的轉動能量值、k 為 Boltzmann 常數(1.38×10⁻²³ J K⁻¹)、T_{rot} 為轉動溫度 (K)、q_{rot} 為轉動分佈函數(rotational partition function)。利用半對數作 圖法,亦即將各轉動態佈居數除以 2J+1 後,取其自然對數值再對 E_J 作圖,利用直線線性方程式適解之,得到的斜率即為 $-1/k_{B}T_{rot}$ 。如下 式所示:

 $\ln[P_{v}(J)/(2J+1)] = -E_{J}/k_{B}T_{rot} = slope \times E_{J}$ (3-20)

因此,即可估算各振動能階之轉動溫度 Trot。

將特定振動態下之各轉動能階相對佈居數 $P_v(J)$, 除以 $P_v = \sum_{J} P_v(J)$

正規化後可得各轉動能階之佈居數,再分別乘以其相對應之轉動能階 的轉動能量值,即可以得到該振動態 v 下的平均轉動能量 $E_{rot}(v)$ 。將 各振動態之相對佈居數 $P_v = \sum_J P_v(J) m$ 總可得到所有振動態之相對佈 居數 $P(PP = \sum_{v} \sum_J P_v(J))$,而 P_v 除以 P 正規化後即可得到各振動態之 佈居數 P_v' 。由於放光實驗無法直接觀測到產物基態(v=0)之放光,因 此,假設產物之振動分佈為 Boltzmann 分佈,則各振動佈居數間的關

係為:

$$\frac{P_{v}}{P} = \frac{\exp\left(-\frac{E_{v}}{k_{B}T_{vib}}\right)}{q_{vib}}$$
(3-21)

$$q_{vib} = \sum \exp\left(-\frac{E_{v}}{k_{B}T_{vib}}\right)$$
(3-22)

Б

其中P為全部的佈居數、E、為振動態 V的振動能量值、T_{vib}為振動溫 度(K)、q_{vib}為振動動分佈函數。將各振動態佈居數 P_v取其自然對數值 後對 E_v 作圖,利用直線線性方程式適解所得到的截距即可推算得到 振動基態(v=0)之相對佈居數,且方程式之斜率即為-1/k_BT_{vib}。或者, 可以利用振動驚異分析法外插至 v=0 以得到振動基態之相對佈居數; 有關振動驚異分析法可參考林孝瑞[5]及吳佳燕[6]之論文。將各振動 態的平均轉動能量 E_{rot}(v)乘以該振動態的佈居數 P_v 並加總即可得到 產物的平均轉動能量 E_{rot}(即 $\overline{E}_{rot} = \sum_{v} P'_{v} \times E_{rot}(v)$)。將各振動態下之相對佈 居數 P_v 乘以其對應之振動能量值,即可得到產物的平均振動能量 \overline{E}_{vib} (即 $\overline{E}_{vib} = P'_{v} \times E_{v}$)。



圖 3-1. 實驗系統裝置圖。圖中最下方為雷射系統,上方左側為偵測系統,上方右側為反應系統。

(BB : beam splitter, MM : moving mirror, FM : fixed mirror, A : aperture, L : lens, M : welsh mirror, BD : beam down)


圖 3-2. 反應系統與管路配置圖







圖 3-3. Welsh cell 球面鏡組光徑與光點示意圖。(A)對光路徑 (B)對正後鏡面上的光點,1、2分別表示第一、第二聚焦點。



圖 3-4. 量測黑體輻射源 (T = 1273K) 之紅外放光光譜。Curve A:未 加濾光片之黑體輻射曲線。Curve B:將 CO₂與 H₂O 吸收峰去除後之 黑體輻射曲線。Curve C:理論計算之黑體輻射曲線(T = 1273K)。Curve D:加入 1670-2325 cm⁻¹濾光片之光譜。



圖 3-5. 儀器運作之時域響應及觸發時序示意圖。



圖 3-6. 儀器響應時間量測之實際裝置示意圖。



圖 3-7. 本實驗之相關電子儀器之響應函數。○ 為偵測器所量測之紅 外雷射光訊號,實線為 Gaussian 函數之適解結果。其中t = 0 為觸發 FTIR 取樣之時間零點,亦為 IR 雷射光抵達反應槽之時間。



圖 3-8. 氦氖雷射之干涉訊號隨移動鏡步進至下一步之變化示意圖。 由圖可決定移動鏡完全靜止時所需時間(settling time)約 70 ms。



圖 3-9. 樣品之光吸收截面積的量測。上圖利用直線線性方程式適解後,得到的的斜率為 0.0499,經轉換後得 $\sigma = 2.6 \times 10^{-17} \text{ cm}^2$ 。



圖 3-10. 光譜儀與周邊儀器線路連接圖。其中以實線表示觸發訊號,以虛線表示光譜訊號。

v	B_v	D_v	H_v	L _v	$M_{\rm v}$
0	1.92253	6.1195×10 ⁻⁶	5.8010×10 ⁻¹²	-3.6444×10 ⁻¹⁷	-4.8803×10 ⁻²³
1	1.90502	6.1188×10 ⁻⁶	5.6556×10 ⁻¹²	-3.7184×10 ⁻¹⁷	-5.4729×10 ⁻²³
2	1.88752	6.1185×10 ⁻⁶	5.5080×10 ⁻¹²	-3.7935×10 ⁻¹⁷	-6.1456×10 ⁻²³
3	1.87002	6.1185×10 ⁻⁶	5.3583×10 ⁻¹²	-3.8714×10 ⁻¹⁷	-6.7460×10 ⁻²³
4	1.85252	6.1189×10 ⁻⁶	5.2067×10 ⁻¹²	-3.9514×10 ⁻¹⁷	-7.5249×10 ⁻²³
5	1.83503	6.1195×10 ⁻⁶	5.0531×10 ⁻¹²	-4.0344×10 ⁻¹⁷	-8.3008×10 ⁻²³
6	1.81753	6.1205×10 ⁻⁶	4.8971×10 ⁻¹²	-4.1257×10 ⁻¹⁷	-8.9353×10 ⁻²³

表 3-1 CO 振-轉動態能量值之各項光譜參數(cm⁻¹)[3]

說明:在振動態 v 下, B_v 為轉動常數, D_v 為離心變形常數, $H_v \cdot L_v$



表 3-2 CO 各振轉能態之能量值(cm⁻¹)

J	v=0	v=1	v=2	v=3	v=4	v=5
0	0.00	2143.13	4259.78	6350.02	8413.91	10451.54
1	3.85	2146.94	4263.55	6353.76	8417.62	10455.21
2	11.54	2154.56	4271.10	6361.24	8425.03	10462.55
3	23.07	2165.99	4282.43	6372.46	8436.14	10473.56
4	38.45	2181.22	4297.53	6387.42	8450.96	10488.24
5	57.67	2200.27	4316.40	6406.11	8469.48	10506.58
6	80.74	2223.13	4339.04	6428.55	8491.71	10528.60
7	107.64	2249.79	4365.46	6454.72	8517.64	10554.28
8	138.39	2280.26	4395.65	6484.63	8547.26	10583.63
9	172.98	2314.53	4429.60	6518.27	8580.59	10616.64
10	211.40	2352.61	4467.33	6555.65	8617.62	10653.32
11	253.67	2394.48	4508.82	6596.75	8658.34	10693.65
12	299.77	2440.16	4554.08	6641.59	8702.76	10737.65
13	349.70	2489.64	4603.10	6690.16	8750.87	10785.31
14	403.46	2542.91	4655.89	6742.45	8802.67	10836.62
15	461.05	2599.98	4712.43	6798.47	8858.17	10891.59
16	522.48	2660.84	4772.73	<mark>6858</mark> .21	8917.35	10950.21
17	587.72	2725.49	4836.79	6921.67	8980.21	11012.48
18	656.79	2793.93	4904.59	6988.85	9046.76	11078.40
19	729.68	2866.15	4976.15	7059.74	9116.99	11147.97
20	806.38	2942.16	5051.46	7134.35	9190.89	11221.17
21	886.90	3021.94	5130.51	5 7212.66	9268.47	11298.02
22	971.23	3105.50	5213.30	7294.68	9349.72	11378.50
23	1059.37	3192.83	5299.83	7380.40	9434.64	11462.61
24	1151.32	3283.94	5390.09	7469.83	9523.22	11550.35
25	1247.06	3378.81	5484.08	7562.95	9615.47	11641.72
26	1346.60	3477.44	5581.80	7659.76	9711.37	11736.71
27	1449.94	3579.83	5683.25	7760.26	9810.92	11835.32
28	1557.06	3685.97	5788.41	7864.44	9914.13	11937.55
29	1667.97	3795.87	5897.29	7972.31	10020.98	12043.38
30	1782.66	3909.51	6009.88	8083.85	10131.47	12152.83
31	1901.13	4026.89	6126.18	8199.06	10245.60	12265.87
32	2023.37	4148.01	6246.18	8317.94	10363.36	12382.51
33	2149.38	4272.86	6369.88	8440.48	10484.75	12502.74
34	2279.15	4401.45	6497.27	8566.69	10609.76	12626.57
35	2412.68	4533.75	6628.35	8696.54	10738.39	12753.97
36	2549.97	4669.77	6763.11	8830.04	10870.63	12884.95

$v = 1 \rightarrow 0$ **P-Branch R-Branch** wavenumber/cm⁻¹ J" $A(J' - J'') / s^{-1}$ wavenumber/cm⁻¹ J" $A(J' - J'') / s^{-1}$ J' J' 2139.43 0 2147.08 0 11.62 1 34.46 1 2 2 2135.55 1 22.85 2150.86 1 14.02 2 2154.60 15.10 2131.63 3 20.45 3 2 19.36 2158.30 4 15.74 2127.68 3 4 3 2123.70 4 5 18.71 2161.97 5 4 16.19 2119.68 5 18.27 2165.60 5 16.52 6 6 16.79 2115.63 6 7 17.93 2169.20 7 6 2111.54 7 8 17.65 2172.76 8 7 17.02 8 9 9 2107.42 17.42 2176.28 8 17.23 2103.27 9 10 17.22 2179.77 10 9 17.41 10 11 2183.22 11 10 17.57 2099.08 17.03 12 16.86 12 17.72 2094.86 11 11 2186.64 2090.61 12 13 16.70 2190.02 13 12 17.87 2086.32 13 14 16.55 2193.36 14 13 18.00 2082.00 14 15 16.41 2196.66 15 14 18.13 2077.65 15 16 16.27 2199.93 16 15 18.26 17 2073.26 16 17 16.14 2203.16 16 18.38 2068.85 17 18 16.01 2206.35 18 17 18.50 2064.40 18 19 15.88 2209.51 19 18 18.61 2059.91 19 20 15.76 2212.63 20 19 18.72 2055.40 20 21 15.64 2215.70 21 20 18.83 2050.85 21 22 15.52 2218.75 22 21 18.94 2221.75 22 23 15.40 23 22 19.04 2046.28 2224.71 23 15.28 23 2041.67 24 24 19.15 2037.03 24 25 15.17 2227.64 25 24 19.25 2032.35 25 2230.53 26 25 19.35 26 15.06 14.94 27 2027.65 26 27 2233.37 26 19.45 14.83 2022.91 27 28 2236.18 28 27 19.54 29 28 2018.15 28 29 14.72 2238.95 19.64 29 29 2013.35 30 14.61 2241.69 30 19.73 2008.53 30 31 14.50 2244.38 31 30 19.83 2003.67 31 32 14.39 2247.03 32 31 19.92 1998.78 32 33 14.28 2249.64 33 32 20.01 1993.86 14.17 2252.21 20.10 33 34 34 33 34 35 14.07 2254.75 35 34 20.19 1988.91 1983.94 35 36 13.96 2257.24 36 35 20.28 1978.93 36 37 13.85 2259.69 37 36 20.37 1973.89 37 38 13.75 2262.10 38 37 20.45 39 1968.82 38 39 13.64 2264.48 38 20.54 39 1963.73 40 13.54 2266.81 40 39 20.62 1958.60 40 41 13.43 2269.10 41 40 20.71 41 20.79 1953.45 42 13.33 2271.35 42 41 1948.27 42 43 13.22 2273.55 43 42 20.87 1943.05 43 44 13.12 2275.72 44 43 20.95 1937.81 44 45 13.01 2277.84 45 44 21.03 1932.55 45 46 12.91 2279.93 46 45 21.11

表 3-3 CO 振轉動躍遷譜線位置及其對應自發性放光愛因斯坦放射係數 A(J'-J")

$v = 2 \rightarrow 1$								
P-Branch				R-Branch				
wavenumber/cm ⁻¹	J'	J"	$A(J' - J'') / s^{-1}$	wavenumber/cm ⁻¹	J'	J''	$A(J' - J'') / s^{-1}$	
2112.98	0	1	66.16	2120.57	1	0	22.3	
2109.14	1	2	43.86	2124.31	2	1	26.91	
2105.26	2	3	39.25	2128.01	3	2	28.99	
2101.34	3	4	37.17	2131.68	4	3	30.23	
2097.39	4	5	35.93	2135.31	5	4	31.08	
2093.41	5	6	35.07	2138.91	6	5	31.72	
2089.39	6	7	34.42	2142.47	7	6	32.25	
2085.34	7	8	33.89	2146.00	8	7	32.69	
2081.26	8	9	33.44	2149.49	9	8	33.07	
2077.14	9	10	33.04	2152.94	10	9	33.42	
2072.99	10	11	32.69	2156.36	11	10	33.74	
2068.80	11	12	32.36	2159.74	12	11	34.03	
2064.58	12	13	32.05	2163.08	13	12	34.31	
2060.33	13	14	31.77	2166.39	14	13	34.57	
2056.05	14	15	31.49	2169.66	15	14	34.82	
2051.73	15	16	31.23	2172.89	16	15	35.06	
2047.38	16	17	30.97	2176.09	17	16	35.29	
2043.00	17	18	30.72	2179.24	18	17	35.52	
2038.58	18	19	30.48	2182.36	19	18	35.74	
2034.14	19	20 📕	30.24	C 2185.45	20	19	35.95	
2029.66	20	21	30.01	2188.49	21	20	36.16	
2025.14	21	22	29.78	2191.50	22	21	36.37	
2020.60	22	23	29.55	2194.46	23	22	36.57	
2016.03	23	24 🍯	29.33	2197.39	24	23	36.77	
2011.42	24	25	29.1	2200.28	25	24	36.96	
2006.78	25	26	28.88	2203.14	26	25	37.15	
2002.11	26	27	28.67	2205.95	27	26	37.34	
1997.42	27	28	28.45	2208.72	28	27	37.53	
1992.68	28	29	28.24	2211.46	29	28	37.71	
1987.92	29	30	28.03	2214.16	30	29	37.89	
1983.13	30	31	27.81	2216.81	31	30	38.07	
1978.31	31	32	27.6	2219.43	32	31	38.25	
1973.46	32	33	27.39	2222.01	33	32	38.43	
1968.57	33	34	27.19	2224.55	34	33	38.6	
1963.66	34	35	26.98	2227.04	35	34	38.77	
1958.72	35	36	26.77	2229.50	36	35	38.94	
1953.74	36	37	26.57	2231.92	37	36	39.11	
1948.74	37	38	26.36	2234.30	38	37	39.27	
1943.71	38	39	26.16	2236.63	39	38	39.44	
1938.65	39	40	25.95	2238.93	40	39	39.6	
1933.56	40	41	25.75	2241.18	41	40	39.76	
1928.44	41	42	25.55	2243.40	42	41	39.92	
1923.29	42	43	25.35	2245.57	43	42	40.08	
1918.12	43	44	25.15	2247.70	44	43	40.23	
1912.91	44	45	24.95	2249.79	45	44	40.39	

$v = 3 \rightarrow 2$								
		R-Branch						
wavenumber/cm ⁻¹	J'	J"	$A(J' - J'') / s^{-1}$	wavenumber/cm ⁻¹	J'	J''	$A(J' - J'') / s^{-1}$	
2086.60	0	1	95.17	2094.12	1	0	32.08	
2082.79	1	2	63.09	2097.82	2	1	38.71	
2078.95	2	3	56.46	2101.49	3	2	41.7	
2075.07	3	4	53.46	2105.13	4	3	43.48	
2071.15	4	5	51.67	2108.72	5	4	44.71	
2067.21	5	6	50.44	2112.29	6	5	45.64	
2063.22	6	7	49.5	2115.81	7	6	46.39	
2059.21	7	8	48.74	2119.30	8	7	47.03	
2055.16	8	9	48.09	2122.76	9	8	47.58	
2051.08	9	10	47.52	2126.18	10	9	48.08	
2046.96	10	11	47.01	2129.56	11	10	48.54	
2042.81	11	12	46.54	2132.91	12	11	48.96	
2038.63	12	13	46.1	2136.21	13	12	49.36	
2034.41	13	14	45.68	2139.49	14	13	49.74	
2030.16	14	15	45.28	2142.72	15	14	50.1	
2025.88	15	16	44.9	2145.92	16	15	50.44	
2021.56	16	17	44.53	2149.08	17	16	50.78	
2017.21	17	18	44.17	2152.20	18	17	51.1	
2012.83	18	19	43.82	2155.28	19	18	51.42	
2008.42	19	20	43.48	2158.33	20	19	51.73	
2003.98	20	21 👗	43.14	2161.34	21	20	52.03	
1999.50	21	22	42.81	2164.31	22	21	52.32	
1994.99	22	23	42.48	2167.25	23	22	52.61	
1990.45	23	24 🗧	42.16	2170.14	24	23	52.9	
1985.88	24	25	41.84	B = 2173.00	25	24	53.18	
1981.28	25	26	41.52	2175.81	26	25	53.46	
1976.65	26	27	41.21	2178.59	27	26	53.73	
1971.98	27	28	40.9	2181.33	28	27	54	
1967.29	28	29	40.59	2184.03	29	28	54.26	
1962.56	29	30	40.28	2186.69	30	29	54.52	
1957.80	30	31	39.97	2189.31	31	30	54.78	
1953.02	31	32	39.67	2191.90	32	31	55.03	
1948.20	32	33	39.37	2194.44	33	32	55.29	
1943.35	33	34	39.07	2196.94	34	33	55.54	
1938.47	34	35	38.77	2199.40	35	34	55.78	
1933.56	35	36	38.47	2201.83	36	35	56.03	
1928.63	36	37	38.17	2204.21	37	36	56.27	
1923.66	37	38	37.88	2206.55	38	37	56.5	
1918.66	38	39	37.58	2208.85	39	38	56.74	
1913.64	39	40	37.29	2211.11	40	39	56.97	
1908.58	40	41	36.99	2213.33	41	40	57.2	
1903.50	41	42	36.7	2215.51	42	41	57.43	
1898.38	42	43	36.41	2217.65	43	42	57.66	
1893.24	43	44	36.12	2219.75	44	43	57.88	
1888.07	44	45	35.83	2221.80	45	44	58.1	

參考資料:

- 1. H. L. Welsh, C. Cumming, E. J. Stansbury, J. Opt. Soc. Am. **41**, 712 (1951).
- H. L. Welsh, E. J. Stansbury, J. Romanko, T Feldman, J. Opt. Soc. Am. 45, 338 (1995).
- J. D. Simmons, A. M. Bass, S. G. Tilford, Astrophysical J. 155, 345 (1969).
- 4. J. F. Ogilvie, S.-L. Cheah, Y.-P. Lee, S. P. A. Sauer, Theoret. Chem. Acc. **108**, 85 (2002).
- 5. 林孝瑞,國立清華大學博士論文,民國八十九年,第109頁。

a shiller

6. 吴佳燕,國立清華大學博士論文,民國九十三年,第53頁。



第四章 結果與討論

吾人分別以 193 nm 及 248 nm 兩種激發波長進行 C₆H₅CHO 之光 解實驗,利用步進式霍氏紅外光譜儀撷取光解產物之放光光譜。為了 瞭解光解產物之初生態資訊,吾人控制實驗條件使之趨近無碰撞狀況。 在 193 nm 之光解實驗中,維持苯甲醛分壓為 0.023-0.026 Torr,氦氣 分壓為 0.031 Torr,而在 248 nm 之光解實驗中,維持苯甲醛分壓為 0.036-0.039 Torr,氦氣的分壓為 0.075 Torr,以盡量減少因碰撞造成 能量轉移,並於可接受之訊雜比下擷取光譜以分析光解後產物內能之 分佈。為了確保每個苯甲醛分子只吸收一個光子,在相同的實驗條件 下,利用不同的雷射光通量照射反應物,並紀錄示波器上的放光訊號, 將放光訊號強度取對數後對雷射能量之對數值作圖,其斜率即為參與 反應的光子數目。由圖 4-1 之斜率可知,在 193 nm 及 248 nm 之光解

4.1 C₆H₅CHO 在 193 nm 光解之放光光譜

為了瞭解產物放光之全貌, 吾人先用較低解析度以偵測較大範圍 之光區。圖 4-2 為 0.024 Torr C₆H₅CHO 及 0.031 Torr 氦氣經 193 nm 雷射光解後, 在 1850-3900 cm⁻¹ 光區以 6 cm⁻¹ 光譜解析度所擷取之產 物放光光譜。由此光譜得知,除了在 1900-2300 cm⁻¹ 光區觀測到產物 CO 之放光譜線外,在 1850-1900 cm⁻¹、2300-2500 cm⁻¹ 及 2800-3400 cm⁻¹光區亦觀測到其他物種造成的連續放光譜帶,故以下章節將分別 探討 CO 放射光譜及其他連續放光譜帶之分析。

4.1.1 1900-2300 cm⁻¹ 光區 CO 放射光譜之振轉能階分析

圖 4-3 為利用 193 nm 雷射光解 0.024 Torr 苯甲醛及 0.031 Torr 氦 氟,在 1800-2300 cm⁻¹ 光區以 0.4 cm⁻¹ 光譜解析度所擷取之 CO 放射 光譜,每一個取樣點均擊發 60 發雷射脈衝以進行數據平均,並以相 同實驗條件重複四次實驗,將所得之四張光譜平均以提高訊雜比。吾 人採用 InSb 紅外光偵測器,配合 PAD 1232 A/D 取樣板進行取樣,可 以得到時間解析為 50 ns 之 光譜。為提高光譜之訊雜比,吾人分別將 第 1-20、20-40、40-60 及 60-80 張的光譜累加起來平均,相當於得到 0-1 μs、1-2 μs、2-3 μs 及 3-4 μs 時間範圍內之 CO 放光光譜。從光譜 中可發現隨時間進展,CO 高轉動態的訊號強度漸漸減弱。這是由於 光解後,因為分子間的碰撞情形增加,造成轉動弛緩(quenching)。

本實驗主要是研究苯甲醛分子光解後產物之初生態,故著重於光 解初期的放光光譜進行譜線分析。吾人利用 Ogilvie 等人[1]所發表之 光譜參數計算 CO 各振轉動能態之能量值(如第三章表 3-2),得到各放 光躍遷的波數以指認 CO 之放光譜線;部分之 CO 放光譜線如圖 4-4 所示,圖中以短直線表示 P 分支各振轉能態之指認,(2-1)及(1-0)分別 代表振動能態 $v=2 \rightarrow 1$ 及 $v=1 \rightarrow 0$ 之躍遷,數字 5、10、15 等代表振

動激發態之各轉動能態J'。本實驗所觀測到CO之振轉動分佈為v=1, $J' \leq 35(P 分支)$ 或 $J' \leq 43 (R 分支)$,及v=2, $J' \leq 29 (P 分支)$ 或 $J' \leq 29 (P 分支)$ 式 $J' \leq 29 (P 分支)$ 38 (R 分支)。由於 CO 放光訊號於 1800-1960 cm⁻¹ 光區與一連續放光 譜帶重疊,故吾人進行基線校正(baseline correction)後才進行 CO 放光 譜線分析。將各轉動譜線積分後,經過對應之儀器響應函數以及濾光 片吸收度的校正,再除以對應之自發性放射愛因斯坦係數,可得各振 轉動能階之相對佈居數,P_v(J')。對於完全無法解析之譜線,在計算 其強度時,則假設產物轉動為 Boltamann 分佈,以內差法估算其佈居 數。吾人分別處理 CO 放光之 P 及 R 分支的相對佈居數,產物 CO 於 0-1 µs 內之振轉能態分佈如圖 4-5 所示,由圖中可以得知經由 P 及 R 分支分析得到之結果非常相近,故將兩分支之相對佈居數平均以減少 誤差。圖 4-6為P與R分支相對佈居數平均後所得之振轉能態分佈。 由圖可知本實驗觀測到 v=1 振動激發之產物 CO 遠多於 v=2 振動激 發之產物。

利用半對數作圖法,將產物 CO 之轉動分佈以 Ln[P_v(J')/(2J'+1)] 對 J'(J'+1)作圖,如圖 4-7 及圖 4-8 所示;其良好之線性表示轉動分 佈符合 Boltzmann 形式。利用線性方程式適解所得的斜率即為該振動 態下之轉動溫度,產物 CO (v = 1-2)在 0-1 μ s 內之轉動溫度分別為 1917 ± 43 K(v = 1)及 1730 ± 75 K(v = 2),其中誤差值表示實驗數據與

適解的線性方程式之偏差值。為了評估轉動弛緩的效應以瞭解初生態 產物之轉動能量,吾人以1 us 為一個時域單位,分析 CO 轉動溫度在 0-4 µs 範圍內隨時間變化之趨勢。利用上述的半對數作圖法得到光解 產物 CO (v = 1)在 1-2 µs、2-3 µs、3-4 µs 時域下之轉動溫度分別為 1780 ±38 K、1671±38 K、1540±38 K,如圖 4-7 所示;光解產物 CO(v= 2)在 1-2 μs、2-3 μs、3-4 μs 時域下之轉動溫度分別為 1570±93 K、1526 ±86 K、1275±51 K,如圖 4-8 所示。假設轉動溫度隨時間之變化乃 以指數函數形式遞減至常溫298K,吾人利用 v=1-2 轉動溫度隨時間 變化之趨勢外插得到時間為零時之 CO 初生態轉動溫度,如圖 4-9 所 示; CO(v = 1-2)於初生態之轉動溫度分別為 1991 ± 88 K(v = 1)、1838 ±127 K(v=2),故可推算初生態CO之平均轉動溫度為1915±154 K。 產物 CO 在 0-1 μs 內之平均轉動溫度為 1824 ± 86 K,與修正後之初 生態 CO 的轉動溫度 1915 K 相差約 91 K,顯示本實驗因轉動弛緩之 修正小於5%。

將產物 CO 的放光光譜測量所得特定 CO 振動態之各轉動能階之 佈居數相加起來,即為該振動能階由實驗觀測之佈居數,稱為「觀測 佈居數」, P_v = \sum_{J} P_v(J)。考慮因偵測系統靈敏度的限制,或許未能觀測 到各振動態之較高轉動能階,因此,根據能量守恆之觀點,吾人利用 實驗光譜中所觀測到之最高的振轉動能階進而外推到在相同能量下 其他振動態所能分佈之最高轉動態,並假設各振動態之較高轉動能仍 然遵循著 Blotzmann 分佈之條件下,以外差法求得各個未能觀測到的 較高轉動能態佈居數,並與實驗觀測之轉動佈居數加總起來,其總和 稱之為「推斷佈居數」。本實驗中觀測到之最高振轉動能階為 v = 2, J' = 38,相當於振轉能量約為 7043 cm⁻¹,故可外將 v = 1 之最高轉動 態外推至 J' = 50。

將特定振動態下之轉動能階相對佈居數正規化後,可得該振動態 下各個轉動能階之佈居數,將其分別乘以相對應之轉動能階的能量項 值(rotation term value),再將此乘積相加,即為該振動態之平均轉動 能量 E_{rrt}(v)。接著,再分別將各振動態下所有轉動能階的相對佈居數 加總起來,可得到各振動態之相對佈居數。實驗量測之 CO 各振動態 相對佈居數比例為(v=1):(v=2)=83.0:17.0。由於放光實驗無法直 接觀測到產物基態(v = 0)之放光,因此,假設產物之振動分佈為 Boltzmann 分佈,將產物 CO (v = 1-2)之振動分佈以半對數作圖後,外 差得到振動基態之相對佈居數,如圖 4-10 所示, v = 0/ v= 1 = 4.97。 將各振動態之相對佈居數加總並正規化後,即可得到各振動態的佈居 數。如圖 4-11 所示,正規化後得到振動佈居數比例為(v=0):(v=1): (v=2)=80.5:16.2:3.3。最後,將各振動熊佈居數乘以該振動熊之 平均轉動能量,並加總計算後,所得即為產物 CO 之平均轉動能量。

然而,放光實驗無法觀測到產物於振動基態(v = 0)之轉動分佈,因此, 吾人僅考慮振動激發態(v = 1-2)之平均轉動能量及其振動相對佈居數 之比例。如表 4-1 所示;經「觀測佈居數」所求得之平均轉動能量為 $12.6 \pm 1.4 \text{ kJ mol}^{-1},經「推斷佈居數」所求得之平均轉動能量則為 13.9$ $<math>\pm 2.4 \text{ kJ mol}^{-1};後者可視為 CO 平均轉動能量的可能最大值。如上所$ $述,在 0-1 <math>\mu$ s 內,產物 CO 之平均轉動溫度約為 1824 \pm 86 K,而其 初生態之平均轉動溫度約為 1915 \pm 154 K;考慮可能的轉動弛緩因素 所造成之轉動溫度減少比例約為 1915/1824 = 1.05,經併入此修正因 素,吾人推知光解初生態 CO (v = 1-2)之平均轉動能量約為 13.2 \pm 1.5 kJ mol⁻¹。

如上所述,經由半對數作圖可得到各振動態之佈居數,並適解得 到振動溫度為 1922 ± 125 K,如圖 4-10 所示。將各振動態佈居數乘 以對應之振動能階能量(不考慮 ZPE),加總計算後即為平均振動能量。 產物 CO 經由「觀測佈居數」求得平均振動能量為 5.9 ± 0.5 kJ mol⁻¹。 而經由「推斷佈居數」得到振動佈居數比例為(v=0): (v=1): (v=2)= 81.3:15.7:3.1,經計算得到平均振動能量為 5.6 ± 0.3 kJ mol⁻¹。最 後得到產物 CO 之平均振動能量為 5.7 ± 0.6 kJ mol⁻¹。其振動佈居數 與平均振動能量皆列於表 4-1。值得一提的是,上述之振動能量誤差 值係經由產物 CO (v=1-2)的轉動佈居數之誤差值計算得到,然而, 本實驗僅觀測到產物 CO 於 v = 1-2 之振動分佈,因此無法估計假設 產物之振動分佈為 Boltzmann 分佈所造成之誤差,故此假設之誤差並 無併入上述之誤差值。

4.1.2 連續放光譜帶之分析

(一) 1850-2600 cm⁻¹ 光區之連續放光譜帶

圖 4-12 為利用 193 nm 雷射光解 0.031 Torr 苯甲醛及 0.024 Torr 氦氣,於不同時域下在1850-2600 cm⁻¹ 光區以 2 cm⁻¹ 光譜解析度所擷 取之放射光譜。根據文獻值, HCO 自由基之 C-H 伸張模(stretching mode)及 C=O 伸張模之振動躍遷譜線位置分別為 2434.48 cm⁻¹[2]及 1868.17 cm⁻¹[3],與本實驗觀測到的連續放光譜帶位置非常一致。根 據文獻值之光譜參數,如表 4-2 所示, 吾人利用 PGopher 程式模擬 (simulate)HCO 自由基及 CO 之放光譜線, 並與 193 nm 光解後 0-2 us 內之放光譜線比較。圖 4-13 為 HCO 之 C=O 伸張模之模擬光譜與實 驗光譜之比較。其中 HCO 之 C=O 伸張模的振動激發為 $v \leq 2$,轉動 温度為1300K;由於文獻值並無 v=2之光譜參數資訊,故吾人利用 振動基態及 v = 1 之光譜參數,假設 $A_v = A_e + \alpha \left(v + \frac{1}{2} \right)$ 外推求得。假設 HCO之C=O伸張模之自發性愛因斯坦放光係數正比於其振動激發態 之量子數 v,則產物 HCO 之 C=O 伸張模振動態之相對佈居數比例約 為(v=1): (v=2)=0.67:0.33。圖 4-14 (A)為 HCO 之 C-H 伸張模之

模擬光譜與實驗光譜之比較。其中 HCO 之 C-H 伸張模之振動激發為 v = 1,並根據文獻值[2]得到其 a type 與 b type 譜線躍遷之比例為 a:b = 0.66: 0.34, 而其模擬之轉動溫度為 1300 K。圖 4-14 (B)為產物 CO 之模擬光譜與實驗光譜之比較。吾人係以 4.1.1 所述之分析值,振動 激發為 v≦2,轉動溫度約為 1900 K 模擬之。圖 4-15 為所有模擬譜 線相加得到之模擬光譜與實際光譜之比較。發現模擬光譜與實驗測得 之光譜相當吻合,證明此連續放光譜帶來自於產物 HCO。然而,將 兩光譜疊和後,如圖 4-15 (C)所示,發現模擬光譜在 2300-2400 cm⁻¹ 光區之強度大於實際光譜之強度,這是由於放光訊號自反應槽到紅外 光譜儀之光徑暴露於大氣之中,因此大氣中的 CO2 吸收了部分 HCO 之放光。吾人進一步將 CO2 之吸收列入考慮,利用 PGopher 程式模 擬常溫下 CO2 之吸收光譜後,將原本的模擬光譜減去 CO2 之吸收光 譜,模擬結果如圖 4-16 所示。此外,吾人亦進行另一個對照實驗, 利用大量氮氟清除(purge)大氟光徑中 CO2之干擾。如圖 4-17 所示, 對照實驗光譜與模擬光譜在 2300-2400 cm⁻¹ 光區有良好的一致性。 (二) 2830-3360 cm⁻¹ 光區之連續放光譜帶

根據圖 4-2 之光譜, 吾人亦在 2830-3110 cm⁻¹ 光區及 3110-3360 cm⁻¹ 光區觀測到兩個連續放光譜帶,其半高寬分別約為 130 cm⁻¹ 及 100 cm⁻¹, 故吾人推測其可能為一個或一個以上 C-H 振動激發物種的

放光。吾人於反應中加入數 Torr 的氫氣,以弛緩激發物種之轉動能, 使其轉動溫度趨於室溫,但仍不會影響其振動態分佈。圖 4-18 為利 用 193 nm 光解 0.045 Torr 苯甲醛並加入 1.7 Torr 氩氣, 在 2600-3550 cm⁻¹光區以4 cm⁻¹光譜解析度所擷取之放射光譜。發現在 2830-3110 cm⁻¹ 光區之連續放光譜帶隨著時間進展有漸漸消逝及藍位移(blue shift)的趨勢。此外,在 2806 cm^{-1} 及 2730 cm^{-1} 譜線位置出現了兩個微 弱的特徵峰,且其相對於2830-3110 cm⁻¹ 光區之連續放光譜帶的強度 隨著時間逐漸變大,吾人將圖 4-18(C)與苯甲醛之靜態吸收光譜[5] 比較,發現此特徵峰與苯甲醛之靜態吸收譜帶極為相似,如圖 4-19 所示。吾人更進一步比較其他可能產物之紅外吸收光譜,如 C₆H₆[6,7]、 C₆H₅[8,9]及C₆H₅CO。其中文獻中並無相關C₆H₅CO分子的紅外光吸 收資訊,故請本實驗室姚仕文同學利用 Gaussian03 程式以 B3LYP/6-311G**密度函數理論,計算 C6H5CO 分子之振動波數。文 獻中 C₆H₆之 C-H 伸張模 V12 譜線位置為 3048 cm⁻¹, 且在 3079 cm⁻¹及 3100 cm⁻¹亦有 v₁₃ + v₁₆及 v₂ + v₁₃ + v₁₈之結合譜帶(combination band); C_6H_5 之C-H伸張模 v_{19} 及 v_1 之譜線位置分別為3072 cm⁻¹及3086 cm⁻¹; 而計算得到 C₆H₅CO 之 C-H 伸張模譜線位置經校正參數 0.9668 校正 後為 3086 cm⁻¹ 及 3090 cm⁻¹。如圖 4-19 所示, 吾人比較產物放射光 譜及 C6H6、C6H5之吸收光譜與 C6H5CO 之吸收譜線位置;由於並無

研究組觀測 C₆H₅ 常溫下之吸收光譜,故吾人以文獻值之光譜參數[9, 10],並參照間質隔離法下 v₁₉ 及 v₁ 兩吸收峰之相對強度大小[8],利 用 PGopher 程式模擬之;而 C₆H₅CO 模擬譜線之相對高度為計算得到 之 IR 相對吸收強度。由圖 4-19 得知,上述物種皆有可能在 2830-3110 cm⁻¹ 光區產生放光,因此吾人僅可以經由 2806 cm⁻¹ 及 2730 cm⁻¹ 之特 徵峰指認母體分子之放光,且根據連續放光譜帶的波峰位置及波形, 推測 3000-3300 cm⁻¹ 光區之連續放光譜帶可能為高內能的 C₆H₆、C₆H₅ 所致,但由於譜線重疊情形嚴重,吾人無法判斷得知。然而,以上討 論之物種在 3300 cm⁻¹區域皆無基頻吸收,但因缺乏結合譜帶之資訊, 故該放光譜帶仍有待進一步深究。

4.2 C6H5CHO 在 248 nm 光解之放光光譜

圖 4-20 為利用 248 nm 雷射光解 0.025 Torr 苯甲醛及 0.050 Torr 氦氣,在 1850-3900 cm⁻¹ 光區以光譜解析度 6 cm⁻¹ 所撷取之產物放射 光譜。相較於 193 nm 之光解實驗,C₆H₅CHO 經由 248 nm 雷射光解 後,除了觀測到 2800-3400 cm⁻¹ 光區之未知的連續放光譜帶外,亦觀 測到產物 CO 之放光以及在 1850-1900 cm⁻¹ 光區之微弱的放光,由於 1850-1900 cm⁻¹ 光區之訊雜比不足以進行譜帶分析,故以下僅討論 CO 放射光譜之振轉能階分析。 4.2.1 CO放射光譜之振轉能階分析

圖 4-21 為利用 248 nm 雷射光解 0.037 Torr 苯甲醛及 0.075 Torr 氦氣,在 1860-2300 cm⁻¹ 光區以 0.4 cm⁻¹ 光譜解析度所撷取之 CO 放 射光譜,每一個取樣點均擊發 60 發雷射脈衝以進行數據平均,並以 相同實驗條件重複五次實驗,將所得之五張光譜平均之以提高訊雜比。 吾人利用與上述相同之方法進行 CO 放光譜線分析;本實驗所觀測到 CO 之振轉動分佈為 v = 1, $J' \leq 35$ (P 分支)或 $J' \leq 43$ (R 分支),及 v = 2, $J' \leq 29$ (P 分支)或 $J' \leq 31$ (R 分支),圖 4-22 及圖 4-23 所示 為產物 CO 在 0-1 μ s 內振轉能階分佈圖,其分別為經由分析 P 分支、 R 分支及 P 與 R 分支相對佈居數平均後之結果。

吾人利用半對數作圖法,分析得到 0-4 μs 內 CO(v = 1-2)之轉動溫 度。光解產物 CO (v = 1)在 0-1 μs、1-2 μs、2-3 μs、3-4 μs 時域下之轉 動溫度分別為 1986 ± 74 K、1703 ± 53 K、1443 ± 55 K、1152 ± 41 K, 如圖 4-24 所示;光解產物 CO (v = 2)在各時域下之轉動溫度分別為 1750 ± 230 K、1450 ± 130 K、1240 ± 130 K、1041 ± 83K,如圖 4-25 所示。假設轉動溫度隨時間之變化乃以指數函數形式遞減至常溫 298 K,吾人利用 v = 1-2 轉動溫度隨時間變化之趨勢外插得到時間為零時 之 CO 初生態轉動溫度,如圖 4-26 所示;CO(v = 1-2)於初生態之轉 動溫度分別為 2214 ± 130 K(v = 1)、1900 ± 294 K(v = 2),故可推算初 生態 CO 之平均轉動溫度為 2057 ± 320 K。

本實驗觀測到之最高振轉動能階為 v = 2, J' = 31, 相當於振轉能 量約為 6126 cm⁻¹,故可將 v = 1 之最高轉動態外推至 J' = 45。如表 4-3 所示,經「觀測佈居數」所求得之平均轉動能量為 12.4 ± 3.3 kJ mol⁻¹, 經「推斷佈居數」所求得之平均轉動能量為 12.6 ± 3.5 kJ mol⁻¹。考慮 可能的轉動弛緩因素所造成之轉動溫度減少比例約為 2057/1869 = 1.1,經併入此修正因素, 吾人推知光解初生態 CO(v = 1-2)之平均轉 動能量約為 13.6 ± 3.5 kJ mol⁻¹。

實驗量測之CO各振動態相對佈居數比例為(v=1):(v=2)=80.4: 19.6。假設振動分佈為Boltzmann分佈,將產物CO(v=1-2)之振動分 佈以半對數作圖後,可適解得到振動溫度為2126±168K,並外插得 到 v=0之相對佈居數,如圖 4-27 所示。正規化後得振動佈居數比例 為(v=0):(v=1):(v=2)=77.0:18.5:4.5,如圖 4-28 所示。將各 振動態佈居數乘以對應之振動能階能量(不考慮ZPE),加總計算後即 為平均振動能量。因此,產物CO經由「觀測佈居數」求得平均振動 能量為7.0±1.2 kJ mol⁻¹。而由「推斷佈居數」得到振動佈居數比例 為(v=0):(v=1):(v=2)=77.2:18.4:4.4,經計算後得平均振動能 量為7.0±1.2 kJ mol⁻¹。最後得到產物CO之平均振動能量為7.0±1.2 kJ mol⁻¹。其振動佈居數與平均振動能量皆列於表 4-3。

4.3 理論計算苯甲醛光分解之過渡態及反應速率

本節理論計算部分為林明璋實驗室徐正峰博士所計算之結果。因 與實驗結果之討論相關,將重要之計算結果敘述如下。

4.3.1 C₆H₅CHO 光解之過渡態與反應途徑

利用 Gaussian03 程式以 B3LYP/6-311G+(3df, 2p)密度函數理論計 算苯甲醛分子在光解途徑上各個過渡熊(transition state)及最終產物, 並優化結構,將優化結構再以 CCSD(T)/6-311G+(3df, 2p)理論計算其 相對能量。圖 4-29 為苯甲醛分子及各過渡態之優化結構,圖 4-30 為理論計算 C6H5CHO 光解之反應位能圖,圖中並以粗體文字表示實 驗值以比較之。由圖 4-30 可知, C6H5CHO 光解後可能產生 CO 之三 種解離途徑分別為反應(A)、(B)與(C): $C_6H_5CHO \rightarrow TS 1 \rightarrow C_6H_6 + CO$ (A) $C_6H_5CHO \rightarrow C_6H_5CO + H$ (B_1) $C_6H_5CO^* \rightarrow TS 2 \rightarrow C_6H_5 + CO$ (B_2) $C_6H_5CHO \rightarrow C_6H_5 + HCO$ (C_1) $HCO^* \rightarrow TS 4 \rightarrow H + CO$ (C_2)

反應(A)中,氫原子由醛基上的碳原子轉移至苯基上的碳原子,並伴 隨著 C-C 鍵的斷裂,形成一個 C-C-H 三員環之過渡態結構(TS 1),再 解離產生 C₆H₆ + CO,其反應能障為 368.2 kJ mol⁻¹;反應(B)中,苯甲 醛經激發後直接解離產生 C₆H₅CO 與 H (反應 B₁),如果 C₆H₅CO 含有 相當多之內能,則可再經由一反應能障為 98.3 kJ mol⁻¹之過渡態 TS 2 解離產生 CO + C₆H₅(反應 B₂),其鍵能為 101.7 kJ mol⁻¹;反應(C)則是 直接斷 C-C 鍵解離產生 C₆H₅與 HCO (反應 C₁),若 HCO 內能足夠則 可再越過 66.9 kJ mol⁻¹之反應能障產生 CO + H (反應 C₂),其鍵能為 54 kJ mol⁻¹。反應(B)與反應(C)若經由初始產物之次級解離,其中產物 C₆H₅+H + CO 是相同的。反應(A)及反應(B)或(C)之最終產物之能量 相對於反應物 C₆H₅CHO 分別為 2.5 kJ mol⁻¹及 467.4 kJ mol⁻¹。

4.3.2 VTST 預測之反應速率

利用以微視變分過渡態理論(microcanonical variational transition state theory)及 RRKM 理論(Rice-Ramsperger-Kassel-Marcus theory)為 基礎之 VARIFLEX 程式,計算苯甲醛光解後,產生(A) C₆H₆+ CO、(B) C₆H₅CO + H、(C) C₆H₅ + HCO 及(D) C₆H₄CO + H₂之反應速率常數。 其中能階密度係以表 4-4 中所列經由 B3LYP/6-311G+(3df, 2p)密度函 數理論計算得到之轉動慣量及振動波數來計算。圖 4-31 為上述四個 反應途徑在不同激發能量下之反應速率常數,由圖中可以發現,當激 發能量大於 105 kcal mol⁻¹時,k_A及 k_D 明顯地小於 k_B及 k_C,這是由 於反應途徑(A)及反應途徑(D)之過渡態結構較緊密;而當激發能量大 於 110 kcal mol⁻¹時,雖然產生 C₆H₅及 HCO 的反應途徑(C)之解離能 是最高的,它仍為最主要的途徑。在 193 nm (E_{hv} = 148 kcal mol⁻¹)之 光解反應中,理論計算預測之反應速率常數分別為 $k_A = 8.22 \times 10^5 \text{ s}^{-1}$, $k_B = 7.91 \times 10^6 \text{ s}^{-1}$, $k_C = 5.20 \times 10^7 \text{ s}^{-1}$, $k_D = 9.74 \times 10^4 \text{ s}^{-1}$,因此上述四個 反應途徑之分支比例(branch ratio)為(A): (B): (C): (D) = 0.014:0. 130: 0.855: 0.002°而在248 nm ($E_{hv} = 115.2 \text{ kcal mol}^{-1}$)之光解反應中, 理論計算預測之反應速率常數分別為 $k_A = 6.16 \times 10^2 \text{ s}^{-1}$, $k_B = 4.12 \times 10^3$ s^{-1} , $k_C = 7.51 \times 10^3 \text{ s}^{-1}$, $k_D = 6.10 \text{ s}^{-1}$,因此反應途徑之分支比例為(A): (B): (C): (D) = 0.050: 0.336: 0.613: 0.001°亦即,在193 nm及248 nm 之光解反應中,反應途徑(C)均為最主要的途徑,而反應途徑(D)則幾 乎可以忽略。

4.4 討論

4.4.1 反應途徑



1896

$$C_6H_5CHO \rightarrow TS 1 \rightarrow C_6H_6 + CO$$
 (A)

$$C_6H_5CHO \rightarrow C_6H_5CO + H \tag{B}_1$$

$$C_6H_5CHO \rightarrow C_6H_5 + HCO$$
 (C₁)

根據上述各反應之熱焓[16-20],如圖 4-30 粗體文字所示,吾人可以 計算出苯甲醛經由 248 nm 雷射激發並經由上述三個反應途徑光解後, 其系統可用能量 $E_{avi} = hv - D_0$ 分別為 479.5 kJ mol⁻¹、118.4 kJ mol⁻¹及 62.3 kJ mol⁻¹; 而經由 193 nm 雷射激發,由上述三個反應途徑光解後 其系統可用能量 E_{avi}分別為 616.3 kJ mol⁻¹、255.2 kJ mol⁻¹及 199.2 kJ mol⁻¹。此外,若光解後產物內能足夠,則產物 C₆H₅CO 及 HCO 可能 再次分解

$$C_6H_5CO^* \rightarrow TS \ 2 \rightarrow C_6H_5 + CO$$
 (B₂)

 $HCO^* \rightarrow TS 4 \rightarrow H + CO$ (C₂)

C₆H₅-CO及H-CO之鍵能分別為120.1 kJmol⁻¹及64 kJmol⁻¹。因此, 在193 nm (E_{hv} = 619 kJ mol⁻¹)之光解實驗中,反應(A)、(B)及(C)皆有 足夠能量產生CO,但在248 nm (E_{hv} = 482 kJ mol⁻¹)之光解實驗中,則 可能只有反應(A)可能產生CO;即使考慮實驗或理論計算的誤差,反 應(B₂)及(C₂)有可能產生CO,但也極可能沒有足夠之能量產生振動激 發之CO供實驗觀測。

4.4.2 產生 CO 的反應途徑

在 193 nm 之光解實驗中, 吾人量測到產物 CO 之平均轉動能為 12.6±1.4 kJmol⁻¹, 平均振動能為 5.8 kJmol⁻¹; 而在 248 nm 之光解實驗 中, 吾人量測到產物 CO 之平均轉動能為 12.4±3.3 kJmol⁻¹, 平均振動 能為 7.0 kJmol⁻¹。實驗結果顯示, 光解產物 CO 之內能分佈並不因激 發波長而改變。因此, 吾人推測在 193 nm 及 248 nm 之光解實驗中觀 測到的產物 CO 極有可能經由相同的反應途徑產生, 即 C₆H₅CHO 經 雷射激發後,經由反應途徑(A)解離產生 CO,而非 C₆H₅CO 或 HCO 二次解離。此外,吾人比較 TS1、TS2 及 TS4 各過渡態之幾何結構, 其 C=O 鍵長分別為 1.158 Å、1.131 Å 及 1.127 Å,與 CO 分子之平衡 鍵長 1.128 Å[21]差距不大,表示經由此三個反應途徑產生之 CO 皆具 有較低的振動能態激發;而 TS1、TS2 及 TS4 各過渡態結構中,CO 鍵與鄰近原子之夾角分別為 163.52°、112.37°及 116.53°,顯示經由反 應途徑(A)產生之 CO 具有較低的轉動能態激發,經由反應途徑(B)及 (C)產生之 CO 應具有較高的轉動能態激發。實驗觀測之 CO 為低轉動 及低振動能態激發,與吾人預期的反應途徑(A)所產生之 CO 振轉激 發一致,因此,吾人推測本實驗觀測之 CO 為經由反應途徑(A)所產 生。

4.4.3 各光解途徑之能量計量

(一) 反應途徑(A)之能量計量

本實驗觀測到產物 CO 之內能約為 20 kJ mol⁻¹,顯示大部分的可 用能量分佈於另一個產物碎片 C₆H₆;在 193 nm 及 248 nm 之光解實 驗中,產物碎片 C₆H₆之最大可用能量分別為(619 - 20 - 8.8) = 590.2 kJ mol⁻¹及(482 - 20 - 8.8) = 453.2 kJ mol⁻¹,如果假設吾人在 3000-3300 cm⁻¹光區觀測到的放光訊號來自於 C₆H₆,則產物應具有極高的內能。 根據文獻[28]指出,苯甲醛經激發至 S₂ 能態後,會快速的內轉移至 S_1 能態,之後有兩個可能產生 CO 的反應機制,分別為(1) 經由一個 能量相當於 340 kJ mol⁻¹之中間能態快速的解離產生 $C_6H_6(S_0) + CO$, 且反應物分子內振動能重分佈(IVR)並不完全,及(2) 系統間轉移至 T_2 能態後再內轉移至 T_1 能態,之後解離產生 $C_6H_6(T_1) + CO$ 或是經 由磷光放光途徑回到基態,而 $C_6H_6(T_1)$ 之能量相當於 354.3 kJ mol⁻¹。 因此,根據上述兩種反應機制,大部分之可用能量應分佈於產物 C_6H_6 , 與本實驗預測之分佈相當一致。此外,文獻[28]並指出轉移至中間能 態與系統間轉移至 T_2 能態之分支比為 6.9/10。但由於缺乏足夠資訊以 模擬高內能激發之 C_6H_6 及 $C_6H_6(T_1)$,故無法經由本實驗推算出 C_6H_6 $(S_0)與 <math>C_6H_6(T_1)$ 之分支比。

在反應(B)中,假設C₆H₅CHO斷鍵後H原子之動能為E_H,則經248 nm及193 nm光解後,產物C₆H₅CO之可用能量分別為(118.4-E_{H1})kJ mol⁻¹及(255.2-E_{H2})kJ mol⁻¹。根據產物C₆H₅CO與H原子之質量比, 吾人可以推測產物C₆H₅CO應具有很低的動能,亦即大部分的可用能 量應分佈於產物C₆H₅CO之內能。然而,產物C₆H₅CO之基頻振動譜線 躍遷位置,波長大多小於本系統偵測器之可偵測範圍1850 cm⁻¹,且其 C-H伸張模之譜線躍遷位置亦與其他多個可能的放光物種重疊,故吾 人無法分析得到產物C₆H₅CO之內能。而Ng研究組[23]利用飛逸時間

質譜法(time-of-flight mass spectrometric)量測C6H5COCH3光解產物碎 片之動能分佈實驗中指出,當 C_6H_5CO 之內能大於174.1 kJ mol⁻¹時,可 能解離產生C₆H₅+CO。因此,只有在193 nm之光解實驗中,C₆H₅CO 才有可能二次解離。假設 C_6H_5CO 斷鍵後其質心動能為 E_k kJ mol⁻¹,根 據能量守恆,產物碎片之內能總和為 $E_{hv} - D_0 - E_k = 619 - 483.67 - E_k = 135.33 - E_k$ (4-1)若產物碎片之內能分佈正比於分子之自由度(degree of freedom),則產 物 CO 之自由度為 3×2-3=3; 產物 C₆H₅ 之自由度為 3×11-3=30, 因此產物 CO 之內能可能為 $(135.33 - E_k) \times \frac{3}{30 + 3} = (135.33 - E_k) \times \frac{1}{11} = 12.3 - 0.09E_k$ kJ mol⁻¹ (4-2)亦即經由反應途徑(B2)產生之 CO 其最大內能為 12.3 kJmol⁻¹,且根據 反應(B2)之過渡態結構 (TS2),其主要為轉動能激發。因此,在193 nm 之光解實驗中,反應(B2)可能產生 CO,但極可能因為沒有足夠之能 量產生振動激發之 CO 供實驗觀測。

(三) 反應途徑(C)之能量計量

在193 nm 之光解實驗中, 吾人所偵測到的 HCO 放光譜線, 其振 動能量最高激發至 v=2, 轉動溫度約為1300 K。假設 HCO 各振動模 之自發性愛因斯坦放光係數正比於 B3LYP/6-311G++(2d, p)理論計算 所得之 IR 吸收強度, 並假設 HCO 之 C=O 伸張模於不同振動態之自

發性愛因斯坦放光係數正比於其振動量子數 v,則吾人可以估計 HCO 不同振動模之自發性愛因斯坦放光係數比例為(HC=O, v = 1): (HC=O, v = 2): (H-CO, v = 1) = 102: 204: 83。由於實驗僅觀測到部 分HCO之C=O伸張模放光,且各振動模之譜線皆有重疊現象,因此, 吾人利用各振動模之模擬光譜進行譜線積分,其積分面積分別為 (HC=O, v = 1) : (HC=O, v = 2) : (H-CO, v = 1) = 7630 : 7582 : 7953因此,吾人可以估算各振動模之相對佈居數比例為(HC=O, v = 1): (HC=O, v = 2): (H-CO, v = 1) = 0.36: 0.18: 0.46, 其振動分佈圖如圖 4-32 所示,其中(HC=O, v=0)/(HC=O, v=1)=2.0。然而,由圖中可 得知其振動分佈並非呈現 Boltzmann 分佈, 且缺少 HCO 彎曲振動模 (bending mode)之資訊,故吾人無法推得振動基態之佈居數及推算產 mann 物分支比。

4.5 結論

本實驗利用步進式時域解析霍氏紅外放光光譜法研究苯甲醛於 193 nm 及 248 nm 之光解動態學,藉由觀測產物 CO 的振轉動放光譜 線,以分析光解產物 CO 的內能分佈。

在 193 nm 之光解實驗中, 可觀測產物 CO 分佈到 $v \le 2 \cdot J \le 43$ 之 放光譜線, 其平均轉動能量為 12.6 ± 1.4 kJ mol⁻¹; 平均振動能量為 5.9 ± 0.5 kJ mol⁻¹。此外, 亦觀測到產物 HCO 之放光, 經由光譜模擬可求 得其轉動溫度約為 1300 K,振動激發最高分佈至 $v = 2 \circ a 248 \text{ nm} 之$ 光解實驗中,可觀測產物 CO 分佈到 $v \le 2 \cdot J \le 43 之 放 光譜線,其平$ 均轉動能量為 $12.4 \pm 3.3 \text{ kJ mol}^{-1}$;平均振動能量為 $7.0 \pm 1.2 \text{ kJ mol}^{-1}$, 與 193 nm 光解實驗所觀測之 CO 內能相近。而相較於 193 nm 之光解, 在 248 nm 光解實驗中僅觀測到微弱的 HCO 放光。

根據產物之內能分佈, 吾人推斷在 193 nm 及 248 nm 光解實驗中 所觀測到之產物 CO 均為 C₆H₅CHO 經雷射激發後, 經由反應途徑(A) 解離產生 C₆H₆及 CO 所致。觀測到的 CO 內能分佈亦符合理論計算 過渡態結構 TS1 所預測之低振動及低轉動能態激發,且根據產物碎 片之能量計量,大部分之可用能量應分配於產物 C₆H₆,此亦符合文 獻提出之反應機制。然而,由於缺乏相關之光譜資訊,吾人無法解析 在 2800-3400 cm⁻¹ 光區之連續放光譜帶。此外,根據產物碎片之能量 估算,因為產物內能不足,本實驗並無法觀測到 C₆H₅CO 及 HCO 二 次解離之產物 CO。


圖 4-1. 放光訊號與光解雷射光通量之對數關係圖。●代表以 193 nm 雷射光解 C₆H₅CHO (0.031 Torr)/He (0.024 Torr),□代表以 248 nm 雷射光解 C₆H₅CHO (0.037 Torr)/He (0.075 Torr),在 1850-3290 cm⁻¹ 光區 之產物放光訊號,其斜率即為參與反應的光子數目。



圖 4-2. 以 193 nm 雷射光解 C₆H₅CHO (0.024Torr)/He (0.031Torr)後, 不同時域下所觀測之放光光譜。(A) 0-5 μs, (B) 5-10 μs, (C) 10-15 μs, 及(D) 15-20 μs。光譜解析度為 6 cm⁻¹。



圖 4-3. 以193 nm 雷射光解C₆H₅CHO (0.031 Torr)/He (0.024 Torr)後, 不同時域下所觀測之 CO 放光光譜。(A) 0-1 μs,(B) 1-2 μs,(C) 2-3 μs, 及(D) 3-4 μs。光譜解析度為 0.4 cm⁻¹;干涉光譜上每一掃瞄點皆平均 60 發雷射訊號,並將相同實驗條件之四張光譜平均之。



圖 4-4. C₆H₅CHO (0.031 Torr)/He (0.024 Torr)於 193 nm 雷射光解後 0-1 µs 內,部分 CO(v = 1-2)放光譜線之指認。
 圖中上方之短直線分別代表 v = 1→0 及 v = 2→1 之 P 分支放光譜線躍遷之指認。



圖 4-5. C₆H₅CHO (0.031 Torr)/He (0.024 Torr)以 193 nm 光解後 0-1 µs
內,產物 CO(v = 1-2)之振轉能態分佈圖。圖中(□○)及(▲★)分別代表
經由 P 分支及 R 分支分析得到之結果。



圖 4-6. C₆H₅CHO (0.031 Torr)/He (0.024 Torr)以 193 nm 光解後 0-1 μs
內,產物 CO(v = 1-2)之振轉能態分佈圖,各轉動態之相對佈居數為
P分支與 R 分支之相對佈居數平均後之結果。



圖 4-7. C₆H₅CHO (0.031 Torr)/He (0.024 Torr)以 193 nm 光解後,產物
 CO (v = 1)在不同時域下之轉動態分佈圖及適解之轉動溫度。



圖 4-8. C₆H₅CHO (0.031 Torr)/He (0.024 Torr)以 193 nm 光解後,產物
 CO (v = 2)在不同時域下之轉動態分佈圖及適解之轉動溫度。



圖 4-9. 以 193 nm 光解 C₆H₅CHO(0.031 Torr)/He(0.024 Torr)後,產物
CO(v=1-2)之轉動溫度隨時間之改變圖。實線為最小平方差適解結果,
□及○分別為 v=1 及 v=2 振動態之數據外插至 t=0 之結果。



圖 4-10. 以 193 nm 光解 C₆H₅CHO(0.031 Torr)/He(0.024 Torr)後,產物
CO 之振動分佈圖及適解之振動溫度。實線為最小平方線適解結果,
○為假設其振動分佈為 Boltzmann 分佈外插之結果,v=0/v=1之佈居
數比約為 4.97。



圖 4-11.以193 nm 光解 C₆H₅CHO (0.031 Torr)/He (0.024 Torr)後,產物 CO 之振動分佈圖。(v=0):(v=1):(v=2)=80.5:16.2:3.3;其中
○代表 v=0 振動佈居數之估算值,詳見內文。



圖 4-12. 以 193 nm 雷射光解 C₆H₅CHO (0.031 Torr)/He (0.024 Torr)後, 不同時域下所觀測之放光光譜, (A) 0-2 μs, (B) 2-4 μs, (C) 4-6 μs, (D) 6-8 μs, 光譜解析度為 2 cm⁻¹。



圖 4-13. 在1850-2000 cm⁻¹光區 HCO 之模擬光譜與實驗光譜之比較。 實線光譜為 C₆H₅CHO (0.031 Torr)/He (0.024 Torr)於 193 nm 雷射光解 後 0-2 μs 內所觀測之放光光譜。虛線光譜為以表 4-2 之光譜參數,利 用 PGopher 程式模擬之光譜。(A) ---及...分別代表 HCO 之 C=O 伸張 模 v=1及 v=2 振動激發之模擬光譜,(B) ---代表 HCO 之 C=O 伸張 模 v=1及 v=2 振動激發之模擬光譜, (B) ---代表 HCO 之 C=O 伸張



圖 4-14. 在1850-2600 cm⁻¹ 光區 HCO 之模擬光譜與實驗光譜之比較。 實線光譜為 C₆H₅CHO (0.031 Torr)/He (0.024 Torr)於 193 nm 雷射光解 後 0-2 μs 內所觀測之放光光譜。虛線光譜為以表 4-2 之光譜參數,利 用 PGopher 程式模擬之光譜。(A) ...為 HCO 之 C-H 伸張模 v=1 振動 激發之模擬光譜,(B) ...為 CO 之模擬光譜。



圖 4-15. 模擬光譜與實驗光譜之比較。(A) 以表 4-2 之光譜參數,利 用 PGopher 程式模擬之光譜;(B) C₆H₅CHO (0.031 Torr)/He (0.024 Torr) 於 193 nm 雷射光解後 0-2 μs 內所觀測之放光光譜;(C)實驗光譜及模 擬光譜之比較圖,其中...為以 PGopher 程式模擬常溫下 CO₂之吸收 光譜。



圖 4-16. 模擬光譜扣除常溫下 CO₂ 之吸收光譜後,與實驗光譜之比較。(A) 扣除常溫下CO₂之吸收光譜,利用 PGopher 程式模擬之光譜;
(B) C₆H₅CHO (0.031 Torr)/He (0.024 Torr)於 193nm 雷射光解後 0-2μs
內所觀測之放光光譜;(C)實驗光譜及模擬光譜之比較圖。



圖 4-17. 模擬光譜與對照實驗光譜之比較。(A) 以表 4-2之光譜參數, 利用 PGopher 程式模擬之光譜;(B) C₆H₅CHO (0.031 Torr)/He (0.024 Torr)於 193nm 雷射光解後 0-2μs 內,利用大量氮氟除去大氟光徑中 CO₂之干擾所觀測之放光光譜;(C)實驗光譜及模擬光譜之比較圖。



圖 4-18. C₆H₅CHO (0.045 Torr)/Ar (1.7 Torr)在 193nm 雷射光解後不同 時域下之放光光譜: (A) 0-25 μs, (B) 25-50 μs, (C) 50-75 μs。光譜解 析度為4 cm⁻¹。



圖 4-19. 產物放光光譜及其他物種的吸收光譜之比較圖。(A)以 193nm 雷射光解 C₆H₅CHO (0.045 Torr)/Ar (1.7 Torr)後,50-75 µs 時域 內之放光光譜,光譜解析度為4 cm⁻¹;(B)C₆H₅CHO 常溫下之靜態吸 收光譜[5];(C)C₆H₆ 常溫下之靜態吸收光譜[6];(D)利用 PGopher 程 式模擬 C₆H₅ 常溫下 v₁₉ 及 v₁之吸收光譜;(E)實線光譜:C₆H₅ 常溫下 v₁₉ 之模擬光譜;虛線光譜:C₆H₅ 常溫下 v₁ 之模擬光譜;(F)理論計算 C₆H₅CO 之 C-H 伸張模之譜線位置。



圖 4-20. 以248 nm 雷射光解C₆H₅CHO (0.025Torr)/He (0.050Torr)後, 不同時域下所觀測之放光光譜。(A) 0-4 μs, (B) 5-9 μs, (C) 10-14 μs, 及(D) 15-19 μs。光譜解析度為 6 cm⁻¹。



圖 4-21. 以 248 nm 雷射光解雷射光解 C₆H₅CHO (0.037 Torr)/He (0.075 Torr)後,不同時域下所觀測之 CO 放光光譜。(A) 0-1 μs,(B) 1-2 μs,(C) 2-3 μs,及(D) 3-4 μs。光譜解析度為 0.4 cm⁻¹;干涉光譜上每 一掃瞄點平均 60 發雷射訊號,並將相同實驗條件之五張光譜平均 之。



圖 4-22. C₆H₅CHO (0.037 Torr)/He (0.075 Torr)以 248 nm 光解後 0-1 µs
內,產物 CO (v = 1-2)之振轉能態分佈圖。圖中(⊟ ⊖)及(◆ ●)分別
代表經由 P 分支及 R 分支分析得到之結果。



圖 4-23. C₆H₅CHO (0.037 Torr)/He (0.075 Torr)於 248 nm 光解後 0-1 μs 內,產物 CO(v = 1-2)之振轉能態分佈圖,各轉動態之相對佈居數為 P 分支與 R 分支之相對佈居數平均後之結果。



圖 4-24. C₆H₅CHO (0.037 Torr)/He (0.075 Torr)以 248 nm 光解後,產物 CO (v = 1)在不同時域下之轉動態分佈圖及適解之轉動溫度。



圖 4-25. C₆H₅CHO (0.037 Torr)/He (0.075 Torr) 以 248 nm 光解後,產
 物 CO (v = 2)在不同時域下之轉動態分佈圖及適解之轉動溫度。



圖 4-26. 以 248 nm 光解 C₆H₅CHO (0.037 Torr)/He (0.075 Torr)後,產物 CO (v = 1-2)之轉動溫度隨時間之改變圖。實線為最小平方差適解結果,□及○分別為 v = 1 及 v = 2 振動態之數據線性外插至 t = 0 之結果。



圖 4-27. 以 248 nm 光解 C₆H₅CHO (0.037 Torr)/He (0.075 Torr)後,產物 CO 之振動分佈圖及適解之振動溫度。實線為最小平方差適解結果,
□為假設其振動分佈為 Boltzmann 分佈外插之結果,其中 v = 0/v = 1
之佈居數比約為 4.25。



圖 4-28. 以 248 nm 光解 C₆H₅CHO (0.037 Torr)/He (0.075 Torr)後,產物 CO 之振動分佈圖。 (v=0): (v=1): (v=2) = 77.0: 18.5: 4.5;其中□代表 v=0 振動佈居數之估算值,詳見內文。



圖 4-29. C₆H₅CHO 基態(S₀)及其解離過渡態之最佳化結構。計算方法 為 B3LYP/6-311+G(3df, 2p),其中實線箭頭為虛頻振動模各原子之運 動向量。



圖 4-30. C₆H₅CHO 光解反應之位能圖。利用 B3LYP/6-311+G(3df, 2p)方法優化結構,再以 CCSD(T)/6-311+G(3df, 2p)計算其零點校正能量,單位為 kJ mol⁻¹。藍色 粗體數字為實驗值。



圖 4-31 利用 VTST 理論計算 C₆H₅CHO 光解反應中,不同激發能量 下各反應途徑之反應速率常數。



圖 4-32.以193 nm 雷射光解 C₆H₅CHO (0.031 Torr)/He (0.024 Torr)後,
產物 HCO 之 CO 伸張模(v = 1-2)與 CH 伸張模(v = 1)之振動分佈圖。
其中(HC=O, v = 0)/(HC=O, v = 1)之佈居數比約為 2.0。

表 4-1 C₆H₅CHO (0.031 Torr)/He (0.024 Torr)以 193 nm 光解後 0-1 μs 內,產物 CO 之轉動溫度 T_{rot}、平均轉動能量<E_{rot}>、振動分佈 P_{vib}及 平均振動能量<E_{vib}>。

V	T _{rot} /K	E _{rot} /kJmol ⁻¹	P_{vib} %	E _{vib} /kJmol ⁻¹	
0			80.5 ^c		
1	1917±43	$12.9^{a} (14.4)^{b}$	16.2	$4.2^{a} (4.0)^{b}$	
2	1730±75	$11.0^{a} (11.0)^{b}$	3.3	$1.7^{a} (1.6)^{b}$	
		$< E_{rot} > = 12.6 \pm 1.4^{a}$	and the second	$<\!\!E_{vib}\!\!> = 5.9 \pm 0.5^a$	
		(<u>13.9</u> ±2.4) ^b	E A	$(5.6 \pm 0.5)^{\rm b}$	
^a 觀測佈居數得到之數值,見文中說明。					
"推斷佈居數得到之數值" 兒又平說明。					
$^{\circ}v=0$ 之振動佈居數是由 $v=1$ 、2 之振動佈居數依 Boltzmann 分布外					
插得到的數值。					

mode	(000)	$(100)^{a}$	(010) ^b	(020) ^b
T ₀₀	0	2434.47790	1868.1704	3709
Α	24.329606	22.58743	24.228375	24.127144 ^c
В	1.4939519	1.4956782	1.4814231	1.4688943 ^c
С	1.3986679	1.3946818	1.3871893	1.3757107 ^c
$10^{6}\Delta_{N}$	3.953	4.0113	3.9299	
$10^5 \Delta_{NK}$	1.5244	-0.49	1.594	
$10^2 \Delta_K$	3.14115	2.696	3.1658	
$10^7 \delta_N$	3.841	4.298	3.839	
$10^4 \delta_K$	1.47	1.404	1.477	
$10^9 \Phi_{NK}$	2.7		2.7	
$10^7 \Phi_{KN}$	-4.860	9.80	-5.08	
$10^4 \Phi_K$	1.472 🔬	1.29	1.516	
ε _{aa}	0.387669	0.3353567		
$10^4 \epsilon_{bb}$	6.122	7.3167		
$10^3 \varepsilon_{cc}$	-6.8802	-6.668334		
$10^7 \Delta_N^s$	2.34 🌍	1896	2.34	
$10^6 \Delta^s_{NK}$	-1.65	- ALLER S	-2.8	
$10^3 \Delta_K^s$	-1.6033		-1.657	
Ref.	2	2	3	4

表 4-2 HCO 之光譜參數 (in cm⁻¹)

^a v₁ 為 HCO 自由基之 C-H 伸張模

^b v₂為 HCO 自由基之 C=O 伸張模

^c由於文獻值並無 v=2 之光譜參數資訊,故吾人利用基態及 v=1 之 光譜參數,假設 $A_v = A_e + \alpha \left(v + \frac{1}{2} \right)$ 外推求得。

表 4-3 C₆H₅CHO (0.037 Torr)/He (0.075 Torr)以 248 nm 光解後 0-1 μs 內,產物 CO 之轉動溫度 T_{rot}、平均轉動能量<E_{rot}>、振動分佈 P_{vib}及 平均振動能量<E_{vib}>。

V	T _{rot} /K	E _{rot} /kJmol ⁻¹	P_{vib} %	E _{vib} /kJmol ⁻¹	
0			77.0 ^c		
1	1986±74	$13.3^{a}(13.8)^{b}$	18.5	$4.7^{a} (4.7)^{b}$	
2	1752±227	$8.6^{a} (8.6)^{b}$	4.5	$2.3^{a} (2.3)^{b}$	
		$< E_{rot} > = 12.4 \pm 3.3^{a}$	de.	$< E_{vib} > = 7.0 \pm 1.2^{a}$	
		$(12.8 \pm 3.7)^{t}$		$(7.0 \pm 1.2)^{\rm b}$	
^a 觀測佈居數得到之數值,見文中說明。 ^b 推斷佈居數得到之數值,見文中說明。					
°v=0之振動佈居數是由v=1、2之振動佈居數依Boltzmann分布外					
插得到的數值。					

表 4-4 以 B3LYP/6-311+G(3df, 2p)方法計算所得之 C₆H₅CHO 及其解

Species	I_a , I_b , I_c (amu Å ²)	wavenumber (cm ⁻¹)
C ₆ H ₅ CHO	341.6, 1151.6,	116, 220, 234, 418, 442, 464, 628, 662,
	1493.3	697, 763, 833, 871, 951, 999, 1010,
		1024, 1036, 1042, 1102, 1185, 1188,
		1219, 1335, 1353, 1423, 1487, 1523,
		1620, 1637, 1773, 2880, 3155, 3165,
		3177, 3187, 3194
C_6H_6	314.6, 314.6,	410, 411, 619, 619, 690, 705, 867,
	629.2	870, 943, 997, 999, 1013, 1024, 1060,
	<i>≦[</i> _≡	1060, 1175, 1198, 1199, 1334, 1383,
		1513, 1514, 1632, 1632, 3151, 3164,
		3164, 3180, 3180, 3190
СО	30.9, 30.9	2216
C ₆ H ₄ CO	323.0, 1031.7,	120, 267, 356, 438, 528, 607, 636, 727,
	1354.8	729, 770, 776, 905, 984, 1011, 1028,
		1039, 1081, 1160, 1193, 1298, 1375,
		1450, 1481, 1605, 1615, 1910, 3163,
		3176, 3191, 3194
H_2	1.0, 1.0	4421
C ₆ H ₅ CO	330.9, 1143.8,	102, 208, 235, 415, 441, 468, 621, 634,
	1474.7	696, 769, 800, 870, 963, 995, 1010,
		1026, 1042, 1100, 1155, 1186, 1201,
		1330, 1351, 1479, 1514, 1613, 1629,

離過渡態及光解產物之轉動慣量及振動波數(cm⁻¹)
		1887, 3162, 3174, 3181, 3190, 3193
C_6H_5	285.0, 319.5,	400, 427, 602, 620, 670, 725, 819, 902,
	604.5	978, 1000, 1008, 1017, 1052, 1073,
		1177, 1177, 1304, 1326, 1464, 1473,
		1571, 1627, 3155, 3161, 3174, 3176,
		3186
НСО	2.5, 39.9, 42.4	1104, 1939, 2651
TS1	347.1, 1350.5,	i1678, 39, 142, 145, 253, 393, 431,
	1697.7	558, 623, 682, 696, 733, 817, 865,
		928, 966, 993, 1014, 1024, 1060, 1090,
	111	1179, 1198, 1314, 1343, 1461, 1499,
	- <i>1</i>	1593, 1611, 1903, 3108, 3111, 3152,
		3160, 3179, 3229
TS2	341.9, 1557.6,	1113, 43, 46, 77, 199, 404, 428, 604,
	1899.5	612, 677, 730, 826, 909, 982, 991,
	1	1011, 1017, 1051, 1073, 1177, 1178,
		1306, 1327, 1467, 1474, 1569, 1630,
		2147, 3155, 3161, 3173, 3178, 3186
TS3	360.1, 1177.2,	i338, 85, 114, 214, 300, 401, 404, 467,
	1537.4	613, 614, 635, 666, 748, 754, 777, 890,
		893, 961, 973, 1031, 1038, 1123, 1157,
		1194, 1255, 1283, 1419, 1425, 1534,
		1602, 2162, 3120, 3145, 3150, 3189,
		3868
TS4	9.0, 43.6, 52.7	i403, 252, 2186

參考資料

- J. F. Ogilvie, S.-L. Cheah, Y.-P. Lee, S. P. A. Sauer, Theoret. Chem. Acc. 108, 85 (2002).
- C. B. Dane, D. R. Lander, R. F. Curl, F. K. Tittel, Y. Guo, M. I. F. Ochsner, and C. B. Moore, J. Chem. Phys. 88, 2121 (1988).
- A. R. W. Mckellar, J. B. Burkholder, J. J. Orlando, and C. J. Howard, J. Mol. Spectrosc. 130, 445 (1988).
- J. D. Tobiason, J. R. Dunlop, and E. A. Rohlfing, J. Chem. Phys. 103, 1448 (1995).
- 5. http://webbook.nist.gov/cgi/cbook.cgi?ID=C100527&Units=SI
- 6. http://webbook.nist.gov/cgi/cbook.cgi?ID=C71432&Units=SI
- 7. J. Pliva and A. S. Pine, J. Mol. Spectrosc. 126, 82 (1987).
- A. V. Friderichsen, J.G. Radziszewski, M. R. Nimlos, P. R. Winter, D. C. Dayton, D. E. David, and G. B. Ellison, J. Am. Chem. Soc. 123, 1977 (2001).
- E. N. Sharp, M. A. Roberts, and D. J. Nesbitt, Phys. Chem. Chem. Phys. 10, 6592 (2008).
- R. J. McMahon, M. C. McCarthy, C. A. Gottlieb, J. B. Dudek, J. F. Stanton, and P. Thaddeus, Astrophys. J. 590, L61 (2003).
- S.-R. Lin, S.-C. Lin, Y.-C. Lee, Y.-C. CHou, I.-C. Chen, and Y.-P. Lee, J. Chem. Phys **114**,7396 (2001).
- 12. C.-Y. Wu, C.-Y. Chung, Y.-C. Lee, Y.-P. Lee, J. Chem. Phys **117**, 9785 (2002).
- 13. C.-Y. Wu, Y.-J. Wu, and Y.-P. Lee, J. Chem. Phys. 121, 8792, (2004)
- S.-K. Yang, S.-Y. Liu, H.-F. Chen, and Y.-P. Lee, J. Chem. Phys. 123, 224304 (2005).

- 15. G. E. Busch, K. R. Wilson, J. Chem. Phys. 56, 3626 (1972).
- Handbook of Chemistry and Physics, CRC Press, Boca Raton, FL, (1997).
- 17. W.D. Good and N.K. Smith, J. Chem. Eng. Data 14, 102 (1969).
- S. G. Lias, J. E. Bartmess, J. F. Liebman, J. L. Holmes, R. D. Levin, and W. G. Mallard, J. Phys. Chem. Ref. Data 17, S 1 (1988).
- 19. R. K. Solly and S. W. Benson, J. Am. Chem. Soc. 93, 1592 (1971).
- 20. M.W. Chase. Jr., J. Phys. Chem. Ref. Data, Monograph 9, 1 (1998).
- 21. P. R. Bunker, J. Mol. Spectrosc. 35, 306 (1970).
- 22. S. T. Park, J. S. Feenstra, and A. H. Zewail, J. Chem. Phys. **124**, 174707 (2006).
- H.-Q. Zhao, Y.-S. Cheung, C.-L. Liao, C.-X. Liao, C. Y. Ng and Wai-Kee Li, J. Chem. Phys. 107, 7230 (1997).

1896