物理学报 Acta Physica Sinica



1.5 μ m 处 CO₂ 与 CO 高温线强的实验分析与理论计算

王敏锐 蔡廷栋

Theoretical and experimental study on line intensities of CO $_2$ and CO transitions near 1.5 μm at high temperatures

Wang Min-Rui Cai Ting-Dong

引用信息 Citation: Acta Physica Sinica, 64, 213301 (2015) DOI: 10.7498/aps.64.213301 在线阅读 View online: http://dx.doi.org/10.7498/aps.64.213301 当期内容 View table of contents: http://wulixb.iphy.ac.cn/CN/Y2015/V64/I21

您可能感兴趣的其他文章 Articles you may be interested in

¹³CH₄分子v₃振动带空气和氮气加宽系数温度依赖性研究

Temperature dependence of air- and N₂-broadening coefficients in the v_3 band of 13 CH₄ 物理学报.2015, 64(15): 153301 http://dx.doi.org/10.7498/aps.64.153301

近三相点氮分子固体的低温红外吸收特性研究

Infrared absorption characteristics of solid nitrogen at near-triple point temperatures 物理学报.2015, 64(7): 073301 http://dx.doi.org/10.7498/aps.64.073301

基于波长调制光谱技术的线宽测量理论及其应用研究

Theoretical and applied researches on measuring line width in wavelength modulation spectroscopy 物理学报.2015, 64(5): 053301 http://dx.doi.org/10.7498/aps.64.053301

可调谐二极管激光吸收光谱测量真空环境下气体温度的理论与实验研究

Theoretical and experimental study of measuring gas temperature in vacuum environment using tunable diode laser absorption spectroscopy

物理学报.2014, 63(8): 083301 http://dx.doi.org/10.7498/aps.63.083301

基于可调谐半导体激光吸收光谱的酒精蒸汽检测方法

Ethanol vapor measurement based on tunable diode laser absorption spectroscopy 物理学报.2014, 63(4): 043301 http://dx.doi.org/10.7498/aps.63.043301

1.5 μm处CO₂与CO高温线强的实验分析与 理论计算*

王敏锐 蔡廷栋*

(江苏省先进激光材料与器件重点实验室,江苏师范大学物理与电子工程学院,徐州 221116)

(2015年4月1日收到; 2015年7月10日收到修改稿)

本文在采用乘积近似方法计算二氧化碳、一氧化碳分子总的配分函数(其中分子的振动配分函数采用谐振子近似,转动配分函数采用非刚性转子模型,并考虑了离心扭曲修正)的基础上,利用所得配分函数和振动 跃迁矩平方的实验值以及 Herman-Wallis 系数,计算了 1.5 μm 附近二氧化碳 30012—00001 跃迁带和一氧化 碳 3—0 跃迁带在 300—6000 K 温度范围内部分温度下的吸收线强;为验证计算方法和结果的准确性,在基于 可调谐二极管激光吸收光谱技术搭建的高温测量系统中,对 300—800 K 温度范围内部分谱线线强进行了测 量,并把计算结果、测量结果及 HITRAN 数据库中对应数据进行了对比,发现相对偏差小于 3%,证明了本方 法的有效性,同时计算及测量所得高温线强数据可对 HITRAN 数据库进行有效的校正和补充.

关键词: 二氧化碳和一氧化碳, 配分函数, 高温光谱, 可调谐二极管激光吸收光谱 PACS: 33.20.Ea, 33.70.-w, 42.62.-b DOI: 10.7498/aps.64.213301

1引言

分子光谱不仅是研究和认知分子的能级和结构的重要手段,而且被广泛应用于环境监测、高分子新材料研制、生物分子与生物学、燃烧诊断以及天体物理等领域^[1].在分子光谱的发展历程中,特别是近几十年来随着各种新的光谱手段的出现,使得研究人员能够系统地记录下所关心的分子、离子的高分辨光谱.迄今为止已经有几十种分子或离子的光谱数据被不同的数据库所收录,至今其内容仍在不断丰富中.气体分子的红外吸收光谱数据是研究分子结构以及许多应用领域的基本参照数据.

二氧化碳作为大气中重要的温室气体,被认为 是导致近年来全球气候变化的重要因素,其主要来 源为含碳燃料的燃烧;一氧化碳在原始的大气成 分中的含量虽然较低,但它是含碳燃料不完全燃 烧的重要产物;因此,对于红外区域二氧化碳和一 氧化碳分子光谱特性的准确认知是燃烧诊断的基 础. 目前一氧化碳和二氧化碳分子的近红外光谱特 性研究已有大量的报道^[2-14],有关一氧化碳3—0 跃迁带和二氧化碳 30012—00001 跃迁带线强的研 究也取得了较新的进展^[3-5,10,11],其中Picqué^[3] 和Chackerian 等^[4]使用傅里叶变换红外光谱技术 对¹²C¹⁶O分子3—0跃迁带的部分谱线线强、振动 跃迁矩等光谱参数进行了准确测量, Boudjaadar 等^[10]使用相同的方法获得了二氧化碳1.6 μm 附 近的线强参数,但大多数的理论计算和实验测量都 是在常温下进行的,对二氧化碳高温线强的理论研 究也仅涉及到00011—00001跃迁带^[14]即使在目 前常用的HITRAN数据库中最高温度也只外推至 3000 K^[16].因此,极端高温下光谱参数的精确计算 对于超高温燃烧诊断及数据库的补充与矫正均有 重要意义.

为寻找高温下的谱线线强计算方法,本文首先 计算了分子的配分函数,在此基础上利用所得配

© 2015 中国物理学会 Chinese Physical Society

^{*} 国家自然科学基金(批准号: 61475068, 11104237)和江苏高校优势学科建设工程项目资助的课题.

[†]通信作者. E-mail: caitingdong@126.com

分函数和振动跃迁矩平方的实验值以及Herman-Wallis 系数, 计算了二氧化碳 30012-00001 跃迁带 和一氧化碳3—0跃迁带在300—3000 K温度范围 内的谱线强度: 为验证计算方法的正确性, 实验中 搭建了基于可调谐二极管激光吸收光谱技术(TD-LAS)的高温测量系统,可调谐二极管激光吸收光 谱技术目前发展已较成熟, 被广泛应用于对大气中 痕量气体的探测以及高温气体分子的光谱参数的 测量中[16-19].利用直接吸收光谱技术对 300-800 K温度范围内二氧化碳30012—00001跃迁带和一 氧化碳 3—0 跃迁带内 6353 cm⁻¹—6364 cm⁻¹ 间部 分谱线线强进行测量;通过计算结果与HITRAN 数据库以及实验测量值间的对比,验证了本计算方 法的准确性,并在此基础上进一步计算了两种分子 在4000 K, 5000 K和6000 K等超高温度下的谱线 线强.

2 理论研究

2.1 分子配分函数的计算

首先对于二氧化碳分子的总配分函数*Q*(*T*),本文使用乘积近似的方法^[20]:

$$Q(T) = Q_{\text{elec}} \times Q_{\text{vib}} \times Q_{\text{rot}}.$$
 (1)

实际进行计算时,由于电子运动的能级间隔 很大,这里认为分子处于电子基态,即 $Q_{\text{elec}} = 1$, 其中, Q_{vib} 是振动配分函数,在谐振子近似下表 示为^[21]

$$Q_{\rm vib}^{(i\!\!\!\!\rm B)} = \prod_{i=1}^{N} \left[1 - e^{-v_i h c/(k_{\rm B}T)} \right]^{-d_i}, \qquad (2)$$

式中, h是普朗克常数; c是真空中的光速; k_B 是玻 尔兹曼常数; T是温度; v_i 是分子的第i个振动基 频, 分子的振动基频取自文献 [22]; d_i 是对应振动 基频的简并度. 对于线性分子转动配分函数 Q_{rot} 我们使用 McDowell 的计算方法 ^[23,24]:

$$Q_{\rm rot} \approx \sigma^{-1} I^2 \, {\rm e}^{\frac{\beta}{3}} \beta^{-1} \times \left[1 + \frac{\beta^2}{90} + \frac{8\beta^3}{2835} + \frac{5\beta^4}{4536} + \frac{148\beta^5}{280665} + \cdots + k I^{-1} \pi^{\frac{3}{2}} \, {\rm e}^{-\frac{\beta}{12}} \, {\rm e}^{\frac{-\pi^2}{4\beta}} \beta^{-\frac{1}{2}} \right] f_{\rm c}, \qquad (3)$$

其中 $\beta = hcB/KT$, σ 是分子的点群对称数; *I*是的核自旋多重度; d = D/B, h = H/B, *B*, D 和 H是

分子转动常数. $f_c = 1 + 2d(3 - \beta)/3\beta + 6(2d^2 - h)/\beta^2 + 120d(d^2 - h)/\beta^3$ 是离心扭曲修正因子,并且,对于大部分分子,在提供足够精确的离心扭曲 常数 D 和 H 的前提下,都可以通过(3)式计算得 5000 K以上具有相当准确度的转动配分函数,宋晓 书等^[25]在计算中发现,在高温下 f_c 因子具有显著 的修正效果.

2.2 线强计算

对于特定跃迁带的线强,使用无转动跃迁偶极 矩 R_v 和Herman-Wallis因子可求得 [12,13]:

$$S_{b\leftarrow a}(T) = \frac{8\pi^{3}I_{x}}{3hc} v_{b\leftarrow a} \frac{g_{a} e^{-(hcE_{a})/(k_{B}T)}}{Q(T)}$$
$$\times \left[1 - \exp\left(-\frac{hcv_{b\leftarrow a}}{k_{B}T}\right)\right]$$
$$\times R_{v}^{2}F(m)L(J) \times 10^{-36}, \quad (4)$$

式中, 分子的同位素丰度 I_x 以及跃迁波数 $v_{b\leftarrow a}$ (单 位: cm⁻¹) 均取自 HITRAN 数据库^[16]; *h* 是普朗克 常数; *c* 是真空中的光速; g_a 是核自旋简并因子; 低 能级的能量 $E_a = G + BJ(J+1) - DJ^2(J+1)^2 +$ $HJ^3(J+1)^3$ 其中 *B*, *D*, *H* 的值取自 [11]; k_B 是玻 尔兹曼常数; R_v^2 是无转动跃迁矩平方 (单位: Debye²); Herman-Wallis 因子 F(m), 它引入了振转之 间的相互作用, 对于一个线性分子可表示为^[25,26]

$$F(m) = (1 + A_1m + A_2m^2)^2.$$
 (5)

(5) 式中 A_1 和 A_2 为Herman-Wallis参数,取自文献 [14], R_v^2 的值通过常温下HITRAN数据库中的 线强值推算得,并应用于更高温度的计算.

本文计算的二氧化碳 30012—00001 跃迁, 属 于 Σ — Σ 振动跃迁, 其转动量子数的选择定则为 $\Delta J = \pm 1$, 只有 P 支、R 支, 没有 Q 支, m = -J和 J + 1分别对应 P 支和 R 支. 在式中, L(J) 是 Honl-London 因子, 对于 P 支和 R 支分别有 L(J) = J和 J + 1. 我们在 HITRAN 数据库提供的跃迁波数范 围的基础上, 主要计算了转动量子数 $J \leq 68$ 的跃 迁线强度.

类似的,我们计算了一氧化碳3—0跃迁带中 转动量子数J ≤ 58的谱线强度,其中光谱常数 B, D, H的取值来自文献 [2], $A_1, A_2 及 R_v^2$ 取自文 献 [3]. 3 实验研究

为验证计算方法的正确性,搭建了基于TD-LAS的高温测量系统,利用直接吸收光谱技术对 300—800 K温度范围内二氧化碳30012—00001跃 迁带和一氧化碳3—0跃迁带内6353 cm⁻¹—6364 cm⁻¹间部分谱线线强进行测量,便于和计算值进 行对比.

3.1 实验装置

图1为搭建的实验室高温测量装置,样品池的 主体部分由不锈钢制成,长380 mm,两侧窗口与 垂直方向具有1.5°的倾角,样品池温度由电加热调 温系统控制.样品池主体上平均分布着4台K型热 电偶温度传感器,对样品池中的温度进行测量,池 内压力由油规和压力表控制.利用1×3的光纤分 束器把激光分成三束,其中90%一路经光纤准直器 准直后通过吸收池,通过光电探测器接收.8%一 路接入到标准具中用于激光相对波长校准,标准具 的自由光谱范围由两条和吸收谱线进行标定,通 过向样品池中充入了一定量的CO2和CO的混合 气体,同时测量位于6361.2504 cm⁻¹ 处的CO₂ 谱 线和6361.3435 cm⁻¹ 处的CO谱线, 根据两谱线吸 收峰之间的频率间隔得到标准具的自由光谱范围 为0.00601 cm⁻¹. 2% 一路接入到波长计 (Burleigh WA-4500)中,结合由其得到的已知较强CO2谱线 所处的位置对绝对波长进行校准.实验中首先将 激光控制器的温度和电流设定在吸收信号的对应 位置,利用周期为10 Hz的三角波信号来控制激光 器的波长输出,依次对所要研究的谱线的直接吸收 光谱信号进行记录,所有测量的光谱数据均进行了 1000 次平均.



图1 (网刊彩色) 实验装置示意图

Fig. 1. (color online) Schematic of the experimental setup.

3.2 线强测量

实验中首先通过电加热调温系统把样品池加 热到待测温度,等温度稳定后向池内充入一定压 力的纯CO₂或CO气体,放置一段时间使气体压 力和温度充分稳定后开始测量.在300—800 K温 度范围内以100 K的温度间隔对各温度下所选吸 收谱线的信号进行记录,每个温度下分别采集了 5—40 Torr (1 Torr = 1.33×10^2 Pa)间6组不同 CO₂或者CO气体压力下的吸收光谱信号,并对各 个压强下的分子吸收光谱Voigt线型拟合得出积分 吸收面积,如图2所示.本文中,对于两组跃迁带均 使用相同方法进行测量.

根据比尔-朗伯定律,谱线的吸收积分面积A 可以表示为压强P、组分浓度C、线强S以及程长L 的关系式,从而线强可由积分吸收面积与压强间线 性拟合的斜率中得出^[17]

$$S = \frac{A}{P} \times \frac{P_0 T}{N_{\rm L} T_0 L C_{\rm ppm}} \times 10^6, \tag{6}$$

其中, $N_L \stackrel{1}{\in} T_0 = 273.15 \text{ K}$, $P_0 = 760 \text{ Torr 时的洛$ 施密特数.根据上式,对各温度下6组不同压力的吸收光谱信号拟合所得积分吸收面积与对应的压强进行线性拟合,所得斜率即为该谱线在该温度下的线强值,谱线线强反演过程示意如图3所示.



图 2 (网刊彩色) T = 500 K, P = 23.6 Torr 时, CO₂ 吸收谱线的 Voigt 线型拟合及其残差

Fig. 2. (color online) Absorption spectrum of 23.6 Torr pure CO_2 along with a Voigt fit and residual at 500 K.



图 3 (网刊彩色) T = 500 K时 6357.312 cm⁻¹ 处谱线 线强反演过程示意

Fig. 3. (color online) Retrieval of CO₂ line intensity at 6357.312 cm⁻¹, T = 500 K.

通过上述方法我们测得了所有11条谱线在各 温度下的线强,分列于表1、表2中,比较实验值与 HITRAN数据库值,两者偏差基本在3%以内,个 别偏差较大的达到6.8%偏差产生的原因除去数据 库自身存在的误差外,实验中的误差主要存在于信 号基线选取处理,热电偶、压强计的读数误差,多次 测量求平均的标准偏差以及路径长度的测量误差.

另外,实验过程中因为DFB型半导体激光器 的波长调谐范围只有6—7 nm,且受样品池的长度 所限,故实验数据不多,并且实验是为了对理论方 法进行验证,所以只测了线强较强的部分数据作为 校验标准.

4 结果与讨论

为验证计算结果的准确性,将各温度下计算所 得二氧化碳30012—00001跃迁带和一氧化碳3—0 跃迁带的分子谱线强度与实验测量值及HITRAN 数据库提供的数值分别在表1、表2中进行了比较,为了方便跟实验数据对比,表中仅列出部分数据. 由表1可以看出,计算所得二氧化碳分子30012—00001跃迁带在300—800 K温度范围内的线强度与实验测量值和HITRAN数据库值均符合较好,说明了本方法的准确性. 同时发现随着温度的升高,线强度计算值与HITRAN数据库值之间的误差在整体逐渐增大,当温度高达3000 K时,其最大偏差为2.6%,这是由于使用乘积近似的方法计算配分函数时忽略了分子振转间的相互作用,而这种作用会随着温度升高而增强,因此会导致误差的整体性增大,计算值与HITRAN 数据库值的比较见图4.

3000 K高温下2.6%的最大偏差显示了线强计 算值和数据库值间的良好一致性,同时证明了高温 条件下分子配分函数和线强度的计算方法的可靠 性.因而在此进一步计算了更高温度下的线强值, 图5给出了二氧化碳在5000和6000K高温下的模 拟光谱,图6以二氧化碳6353.103 cm⁻¹处的吸收 线强为例给出实验值、HITRAN 数据值和计算值随 温度改变在300—6000 K范围间的变化趋势以及 对比,可以发现实验与HITRAN数据库的外推值 和计算值所构成的曲线有很好的相关性,这说明用 理论计算的方法对HITRAN数据库外推值进行理 论修正是可行的.结合图4、图5、图6可以看出, 从300到6000 K二氧化碳30012—00001跃迁带的 线强度总体随着温度升高是逐渐减弱的,并且其减 弱幅度基本趋于一致,而部分转动量子数J较大的 跃迁线强度呈现先增强后减弱的趋势,这是由于跃 迁能态上的粒子数的布居改变所造成的, 谱线的线 强S依赖于低能态能级上的粒子数布局以及能级 上粒子的跃迁概率,当随着温度T上升时,粒子向 较高的上能态分布,即向较高的转动量子数J分布, 而转动角动量J也反映了谱线的能级的高低,因此, 不同谱线的线强随温度T变化的趋势的不同,跃迁 带中转动量子数J较小的吸收谱线,在大于300 K 时随着温度升高而减弱,而部分转动量子数J较大 的吸收谱线,随着温度升高先增强,在温度T升至 一定程度后逐渐减弱.通常,非吸收状态下平衡分 子布居随温度的变化关系是由下能级能量 E"所决 定的, 所以同时 E" 也决定了该跃迁谱线的线强随 温度的变化情况^[27].



图 4 二氧化碳 30012—00001 跃迁带线强在 300 K下 HI-TRAN 值 (a) 与计算值 (b) 以及在 3000 K下 HITRAN 值 (c) 与计算值 (d) 的比较

Fig. 4. Comparison of line intensities of the 30012–00001 band of CO₂ from HITRAN with calculated spectra:(a) 300 K, HITRAN; (b) 300 K, calculation; (a) 3000 K, HITRAN; (b) 3000 K, calculation.



图 5 二氧化碳跃迁在 5000 K 和 6000 K 下的模拟谱线 Fig. 5. The simulated spectra of the 30012–00001 band of CO₂ at 5000 K and 6000 K.



图 6 (网刊彩色) 二氧化碳分子 6353.103 cm⁻¹ 处线强 随温度 (300—6000 K) 的变化趋势

Fig. 6. (color online) The varying trend of carbon dioxide line intensity at 6353.103 cm^{-1} in the temperature range of 300-6000 K.

相同地,表2中列出了一氧化碳3—0跃迁带在 不同温度下的线强度的计算值与实验值,图7是 300 K和3000 K下谱线强度的计算值与HITRAN 数据库数据的比较,并进一步给出了更高温度 5000,6000 K下的模拟谱线强度,如图8所示.由 图7、图8可见,CO分子3—0 跃迁线强度同样随着 温度的升高逐渐变小.值得注意的是R支上,转动 量子数J > 34部分的跃迁线强度在800 K以下远 小于 $J \leq 34$ 跃迁的线强,但在达到4000 K高温后, 转动量子数J > 34部分的跃迁线强逐渐超越后者, 谱线形状的变化更加明显.

30012—00001 跃迁带线强度 (单位: cm/molecule)	$\rm n/molecule)$ of the 30012–00001 band of carbon dioxide.
N-	G
表1 二氧化碳分	Line intensities (
	Ŀ.
	Table

		300 K			400 K			500 K			600 K	
гше	$S_{ m HITRAN}$	$S_{ m exp.}$	$S_{calc.}$	$S_{ m HITRAN}$	$S_{exp.}$	$S_{\text{calc.}}$	$S_{ m HITRAN}$	$S_{\mathrm{exp.}}$	$S_{calc.}$	$S_{ m HITRAN}$	$S_{exp.}$	$S_{ m calc.}$
P68e	1.47×10^{-26}		1.469×10^{-26}	8.806×10^{-26}		8.812×10^{-26}	2.28×10^{-25}		$2.284{\times}10^{-25}$	3.909×10^{-25}		3.918×10^{-25}
P58e	$1.408\!\times\!10^{-25}$		$1.408{\times}10^{-25}$	4.666×10^{-25}		$4.669{\times}10^{-25}$	$8.466\!\times\!10^{-25}$		8.48×10^{-25}	1.145×10^{-24}		1.148×10^{-24}
P48e	$8.961\!\times\!10^{-25}$		$8.961\!\times\!10^{-25}$	1.801×10^{-24}		1.803×10^{-24}	2.422×10^{-24}		$2.426\!\times\!10^{-24}$	2.683×10^{-24}		$2.69{ imes}10^{-24}$
P38e	$3.732{ imes}10^{-24}$		$3.732{ imes}10^{-24}$	4.996×10^{-24}		5.001×10^{-24}	$5.264 imes 10^{-24}$		5.273×10^{-24}	$4.955 imes 10^{-24}$		$4.968\!\times\!10^{-24}$
P28e	$9.895\!\times\!10^{-24}$		$9.895\!\times\!10^{-24}$	9.685×10^{-24}		9.693×10^{-24}	$8.455\!\times\!10^{-24}$		$8.47{ imes}10^{-24}$	7.023×10^{-24}		$7.04{ imes}10^{-24}$
P18e	$1.565\!\times\!10^{-23}$		$1.565\!\times\!10^{-23}$	1.229×10^{-23}		1.23×10^{-23}	$9.405\! imes\!10^{-24}$		9.423×10^{-24}	7.154×10^{-24}		7.174×10^{-24}
P8e	1.17×10^{-23}		1.170×10^{-23}	8.101×10^{-24}		8.106×10^{-24}	$5.746 imes 10^{-24}$		$5.754{\times}10^{-24}$	$4.155{\times}10^{-24}$		$4.165\!\times\!10^{-24}$
P6e	$9.3{ imes}10^{-24}$		9.299×10^{-24}	6.35×10^{-24}		6.355×10^{-24}	$4.466\!\times\!10^{-24}$		$4.473{\times}10^{-24}$	$3.212 imes 10^{-24}$		3.22×10^{-24}
P4e	6.473×10^{-24}		6.473×10^{-24}	4.375×10^{-24}		4.378×10^{-24}	3.058×10^{-24}		3.063×10^{-24}	$2.19{ imes}10^{-24}$		2.195×10^{-24}
P2e	$3.328\!\times\!10^{-24}$		$3.328 imes 10^{-24}$	2.234×10^{-24}		2.236×10^{-24}	$1.556{ imes}10^{-24}$		$1.558{\times}10^{-24}$	1.111×10^{-24}		1.114×10^{-24}
R0e	$1.686\!\times\!10^{-24}$		$1.686\!\times\!10^{-24}$	1.129×10^{-24}		1.13×10^{-24}	$7.845\!\times\!10^{-25}$		$7.86\!\times\!10^{-25}$	$5.597{ imes}10^{-25}$		5.613×10^{-25}
R2e	$5.007\! imes\!10^{-24}$		$5.007 imes 10^{-24}$	3.362×10^{-24}		3.365×10^{-24}	$2.341\!\times\!10^{-24}$		$2.345\!\times\!10^{-24}$	1.672×10^{-24}		$1.676\!\times\!10^{-24}$
R4e	$8.136\!\times\!10^{-24}$		$8.136\!\times\!10^{-24}$	5.498×10^{-24}		5.503×10^{-24}	3.843×10^{-24}		$3.85\!\times\!10^{-24}$	2.753×10^{-24}		$2.76{ imes}10^{-24}$
R6e	1.094×10^{-23}	$1.053\!\times\!10^{-23}$	1.094×10^{-23}	7.471×10^{-24}	7.06×10^{-24}	7.474×10^{-24}	$5.255 imes 10^{-24}$	$5.19{ imes}10^{-24}$	$5.261\!\times\!10^{-24}$	$3.779{\times}10^{-24}$ 3	$.67 \times 10^{-24}$	$3.787\! imes\!10^{-24}$
R8e	$1.329 imes 10^{-23}$	$1.235\!\times\!10^{-23}$	$1.330{ imes}10^{-23}$	9.205×10^{-24}	9×10^{-24}	$9.216 imes 10^{-24}$	$6.529 imes 10^{-24}$	$6.38{ imes}10^{-24}$	$6.543{\times}10^{-24}$	4.722×10^{-24} 4	$.84 \times 10^{-24}$	$4.735\!\times\!10^{-24}$
R10e	$1.514{\times}10^{-23}$	$1.510\!\times\!10^{-23}$	1.514×10^{-23}	1.067×10^{-23}	$1.045\!\times\!10^{-23}$	1.068×10^{-23}	$7.651\!\times\!10^{-24}$	$7.54{ imes}10^{-24}$	$7.663{\times}10^{-24}$	5.572×10^{-24} 5	$.30 \times 10^{-24}$	$5.586\! imes\!10^{-24}$
R12e	$1.641\!\times\!10^{-23}$	$1.625\!\times\!10^{-23}$	$1.641\!\times\!10^{-23}$	$ 1.182 \times 10^{-23}$	$1.204{\times}10^{-23}$	1.183×10^{-23}	8.583×10^{-24}	$8.58{ imes}10^{-24}$	$8.599{ imes}10^{-24}$	6.305×10^{-24} 6	$.39 \times 10^{-24}$	$6.322\! imes\!10^{-24}$
R14e	$1.712 imes 10^{-23}$	$1.699\!\times\!10^{-23}$	$1.711\!\times\!10^{-23}$	1.264×10^{-23}	$1.264{\times}10^{-23}$	$1.265\!\times\!10^{-23}$	$9.321\! imes\!10^{-24}$	$9.24{ imes}10^{-24}$	$9.334{ imes}10^{-24}$	$6.917{ imes}10^{-24}$ 6	$.80 \times 10^{-24}$	6.933×10^{-24}
R16e	$1.726 imes 10^{-23}$	$1.594{\times}10^{-23}$	$1.726\!\times\!10^{-23}$	1.312×10^{-23}	$1.317{\times}10^{-23}$	1.313×10^{-23}	$9.847 imes 10^{-24}$	$9.27 { imes} 10^{-24}$	$9.861\!\times\!10^{-24}$	$7.392{ imes}10^{-24}$ 7	$.31 \times 10^{-24}$	7.409×10^{-24}
R18e	$1.691\!\times\!10^{-23}$	$1.676\!\times\!10^{-23}$	$1.690\!\times\!10^{-23}$	1.328×10^{-23}	$1.329 imes 10^{-23}$	1.329×10^{-23}	1.016×10^{-23}	$1.016\!\times\!10^{-23}$	1.018×10^{-23}	7.73×10^{-24} 7	$.65 \times 10^{-24}$	7.749×10^{-24}
R20e	$1.612 imes 10^{-23}$	$1.556\!\times\!10^{-23}$	1.613×10^{-23}	1.314×10^{-23}	$1.299 imes 10^{-23}$	1.315×10^{-23}	1.028×10^{-23}	1.03×10^{-23}	$1.03{ imes}10^{-23}$	7.931×10^{-24} 7	$.69 \times 10^{-24}$	7.953×10^{-24}
R22e	$1.501\!\times\!10^{-23}$	$1.486\!\times\!10^{-23}$	$1.502{ imes}10^{-23}$	1.274×10^{-23}	1.28×10^{-23}	1.275×10^{-23}	1.02×10^{-23}	$1.054{\times}10^{-23}$	1.022×10^{-23}	8.003×10^{-24} 8	$.27 \times 10^{-24}$	$8.026\! imes\!10^{-24}$
$\mathbf{R28e}$	$1.063\!\times\!10^{-23}$		$1.062\!\times\!10^{-23}$	1.04×10^{-23}		1.041×10^{-23}	$9.08\! imes\!10^{-24}$		$9.091\! imes\! 10^{-24}$	7.541×10^{-24}		$7.557{ imes}10^{-24}$
$\mathbf{R38e}$	$4.022{\times}10^{-24}$		4.022×10^{-24}	5.384×10^{-24}		5.389×10^{-24}	5.673×10^{-24}		$5.682\!\times\!10^{-24}$	$5.34{ imes}10^{-24}$		$5.354 { imes} 10^{-24}$
R48e	$9.733 imes 10^{-25}$		$9.734{ imes}10^{-25}$	1.957×10^{-24}		1.958×10^{-24}	$2.631\!\times\!10^{-24}$		$2.635\!\times\!10^{-24}$	2.914×10^{-24}		$2.921\! imes\!10^{-24}$
R58e	$1.545\!\times\!10^{-25}$		$1.545\!\times\!10^{-25}$	5.12×10^{-25}		5.124×10^{-25}	$9.291\! imes\!10^{-25}$		$9.306\!\times\!10^{-25}$	$1.257{ imes}10^{-24}$		$1.26\! imes\!10^{-24}$
R68e	$1.632\!\times\!10^{-26}$		$1.632\!\times\!10^{-26}$	9.781×10^{-26}		$9.787 imes 10^{-26}$	$2.532\!\times\!10^{-25}$		$2.536\!\times\!10^{-25}$	$4.342{ imes}10^{-25}$		$4.352\!\times\!10^{-25}$

:ule) (续 1)	carbon dioxide.
:m/molec	band of
羑(单位: c	12 - 00001
迁带线强度	of the 300
	olecule) e
30012-	(cm/n
二氧化碳分子	Line intensities
表1	Table 1.

		700 K			800 K		~~	3000 K		4000 K	5000 K	6000 K
	$S_{ m HITRAN}$	$S_{ m exp.}$	$S_{ m calc.}$	$S_{ m HITRAN}$	$S_{ m exp.}$	$S_{ m calc.}$	$S_{ m HITRAN}$	$S_{ m calc.}$	$\sigma/\%$	$S_{calc.}$	$S_{ m calc.}$	$S_{ m calc.}$
P68e	$5.326\!\times\!10^{-25}$		$5.344{\times}10^{-25}$	$6.316\!\times\!10^{-25}$		$6.342\!\times\!10^{-25}$	$9.725\! imes\!10^{-26}$	$9.971\! imes\!10^{-26}$	2.53	$3.628\!\times\!10^{-26}$	$1.493{\times}10^{-26}$	6.817×10^{-27}
P58e	$1.317\! imes\!10^{-24}$		1.322×10^{-24}	$1.376{\times}10^{-24}$		$1.382{ imes}10^{-24}$	1.104×10^{-25}	$1.132{ imes}10^{-25}$	2.54	$3.884{\times}10^{-26}$	1.543×10^{-26}	$6.88{\times}10^{-27}$
P48e	$2.676\!\times\!10^{-24}$		$2.685\!\times\!10^{-24}$	$2.511{\times}10^{-24}$		$2.522\!\times\!10^{-24}$	$1.163{ imes}10^{-25}$	$1.193{\times}10^{-25}$	2.58	$3.894{\times}10^{-26}$	$1.501\!\times\!10^{-26}$	$6.563{ imes}10^{-27}$
P38e	4.4×10^{-24}		$4.416{\times}10^{-24}$	$3.784{\times}10^{-24}$		$3.801\!\times\!10^{-24}$	1.122×10^{-25}	$1.15\!\times\!10^{-25}$	2.5	$3.605\!\times\!10^{-26}$	$1.357{ imes}10^{-26}$	$5.837{ imes}10^{-27}$
P28e	$5.702\! imes\!10^{-24}$		$5.721\!\times\!10^{-24}$	$4.586{\times}10^{-24}$		$4.606\!\times\!10^{-24}$	9.632×10^{-26}	$9.878\!\times\!10^{-26}$	2.55	$3.001\!\times\!10^{-26}$	1.108×10^{-26}	$4.71\!\times\!10^{-27}$
P18e	$5.455\!\times\!10^{-24}$		$5.475\!\times\!10^{-24}$	$4.185{\times}10^{-24}$		$4.204{\times}10^{-24}$	6.905×10^{-26}	$7.082\!\times\!10^{-26}$	2.56	$2.105\!\times\!10^{-26}$	7.674×10^{-27}	$3.233{ imes}10^{-27}$
P8e	$3.056\!\times\!10^{-24}$		$3.066\!\times\!10^{-24}$	$2.282{\times}10^{-24}$		$2.292{\times}10^{-24}$	3.277×10^{-26}	$3.36{ imes}10^{-26}$	2.53	$9.865\!\times\!10^{-27}$	$3.569{ imes}10^{-27}$	$1.496{ imes}10^{-27}$
P6e	$2.353\!\times\!10^{-24}$		$2.361\!\times\!10^{-24}$	$1.752{ imes}10^{-24}$		$1.759{ imes}10^{-24}$	2.477×10^{-26}	$2.54{ imes}10^{-26}$	2.54	$7.446\!\times\!10^{-27}$	$2.692{\times}10^{-27}$	$1.128{ imes}10^{-27}$
P4e	1.6×10^{-24}		$1.605\!\times\!10^{-24}$	$1.188{ imes}10^{-24}$		$1.193{\times}10^{-24}$	$1.661\!\times\!10^{-26}$	$1.704\!\times\!10^{-26}$	2.59	$4.989\!\times\!10^{-27}$	$1.803{\times}10^{-27}$	$7.55\!\times\!10^{-28}$
P2e	$8.101\!\times\!10^{-25}$		$8.128{\times}10^{-25}$	$6.009\! imes\!10^{-25}$		$6.035\!\times\!10^{-25}$	8.343×10^{-27}	$8.555\!\times\!10^{-27}$	2.54	$2.504{\times}10^{-27}$	9.044×10^{-28}	$3.787{ imes}10^{-28}$
R0e	$4.077\!\times\!10^{-25}$		$4.092{\times}10^{-25}$	$3.023{ imes}10^{-25}$		$3.037{\times}10^{-25}$	$4.184{ imes}10^{-27}$	$4.291\!\times\!10^{-27}$	2.56	$1.256\!\times\!10^{-27}$	$4.535\!\times\!10^{-28}$	$1.898{ imes}10^{-28}$
R2e	$1.219\! imes\!10^{-24}$		1.223×10^{-24}	9.042×10^{-25}		$9.081\!\times\!10^{-25}$	$1.255\!\times\!10^{-26}$	$1.287\!\times\!10^{-26}$	2.55	$3.768{\times}10^{-27}$	$1.361\!\times\!10^{-27}$	$5.699{ imes}10^{-28}$
R4e	$2.01{ imes}10^{-24}$		$2.017{\times}10^{-24}$	$1.493{ imes}10^{-24}$		1.5×10^{-24}	$2.089{ imes}10^{-26}$	$2.142\!\times\!10^{-26}$	2.54	$6.274{ imes}10^{-27}$	$2.267{\times}10^{-27}$	9.494×10^{-28}
R6e	$2.768\!\times\!10^{-24}$	$2.60\!\times\!10^{-24}$	$2.776{\times}10^{-24}$	$2.061{\times}10^{-24}$	$1.93{ imes}10^{-24}$	$2.069\!\times\!10^{-24}$	2.915×10^{-26}	$2.988\!\times\!10^{-26}$	2.5	$8.761\!\times\!10^{-27}$	3.168×10^{-27}	$1.327{ imes}10^{-27}$
R8e	$3.473 { imes}10^{-24}$	$3.55 imes 10^{-24}$	$3.486\!\times\!10^{-24}$	2.593×10^{-24}	$2.56{ imes}10^{-24}$	$2.605\!\times\!10^{-24}$	3.725×10^{-26}	$3.822\!\times\!10^{-26}$	2.6	$1.122\!\times\!10^{-26}$	$4.061\!\times\!10^{-27}$	$1.703{ imes}10^{-27}$
R10e	$4.119\! imes\!10^{-24}$	$4.07\!\times\!10^{-24}$	$4.133{\times}10^{-24}$	3.088×10^{-24}	$2.89{ imes}10^{-24}$	$3.101\!\times\!10^{-24}$	4.523×10^{-26}	$4.638\!\times\!10^{-26}$	2.54	$1.364\!\times\!10^{-26}$	$4.943\!\times\!10^{-27}$	2.074×10^{-27}
R12e	$4.69{ imes}10^{-24}$	$4.62{ imes}10^{-24}$	$4.707{\times}10^{-24}$	$3.532{ imes}10^{-24}$	$3.49{ imes}10^{-24}$	$3.548{\times}10^{-24}$	$5.298{ imes}10^{-26}$	$5.434{\times}10^{-26}$	2.57	$1.602\!\times\!10^{-26}$	$5.811\!\times\!10^{-27}$	$2.44{\times}10^{-27}$
R14e	$5.182\! imes\!10^{-24}$	$5.18{ imes}10^{-24}$	5.198×10^{-24}	$3.924{ imes}10^{-24}$	$4.02{ imes}10^{-24}$	$3.94{ imes}10^{-24}$	$6.052{ imes}10^{-26}$	$6.204\!\times\!10^{-26}$	2.51	$1.834{\times}10^{-26}$	6.662×10^{-27}	2.8×10^{-27}
R16e	$5.584\!\times\!10^{-24}$	$5.64{ imes}10^{-24}$	$5.602 imes 10^{-24}$	$4.254{\times}10^{-24}$	$4.14{\times}10^{-24}$	$4.272{\times}10^{-24}$	6.775×10^{-26}	$6.946\!\times\!10^{-26}$	2.52	$2.059\!\times\!10^{-26}$	$7.493{\times}10^{-27}$	$3.154{ imes}10^{-27}$
R18e	$5.894\! imes\!10^{-24}$	$5.91\! imes\!10^{-24}$	5.914×10^{-24}	$4.522{\times}10^{-24}$	$4.42{ imes}10^{-24}$	$4.542{\times}10^{-24}$	$7.466\!\times\!10^{-26}$	$7.655\!\times\!10^{-26}$	2.53	$2.277\!\times\!10^{-26}$	8.302×10^{-27}	3.499×10^{-27}
R20e	$6.111\!\times\!10^{-24}$	$6.05\!\times\!10^{-24}$	$6.133{\times}10^{-24}$	$4.725\!\times\!\!10^{-24}$	$4.83{ imes}10^{-24}$	$4.747{\times}10^{-24}$	8.12×10^{-26}	$8.329\! imes\!10^{-26}$	2.57	$2.486\!\times\!10^{-26}$	$9.087 { imes} 10^{-27}$	3.835×10^{-27}
R22e	$6.238\!\times\!10^{-24}$	$6.137{ imes}10^{-24}$	$6.261\!\times\!10^{-24}$	$4.865\!\times\!10^{-24}$	$4.64{ imes}10^{-24}$	$4.888\!\times\!10^{-24}$	8.74×10^{-26}	$8.964\!\times\!10^{-26}$	2.56	$2.687\!\times\!10^{-26}$	$9.843\! imes 10^{-27}$	$4.161{ imes}10^{-27}$
R28e	$6.123\!\times\!10^{-24}$		$6.142{ imes}10^{-24}$	4.924×10^{-24}		$4.944\!\times\!10^{-24}$	1.035×10^{-25}	$1.061\!\times\!10^{-25}$	2.51	$3.227\!\times\!10^{-26}$	1.193×10^{-26}	$5.07\! imes\!10^{-27}$
R38e	$4.742\!\times\!10^{-24}$		$4.758{\times}10^{-24}$	$4.078 { imes} 10^{-24}$		$4.096\!\times\!10^{-24}$	1.21×10^{-25}	$1.241\!\times\!10^{-25}$	2.56	$3.895\!\times\!10^{-26}$	$1.467{\times}10^{-26}$	$6.314{ imes}10^{-27}$
$\mathbf{R48e}$	$2.906\!\times\!10^{-24}$		$2.916{\times}10^{-24}$	$2.727{ imes}10^{-24}$		$2.739{\times}10^{-24}$	$1.266{\times}10^{-25}$	$1.298\!\times\!10^{-25}$	2.53	$4.242{\times}10^{-26}$	$1.637 { imes} 10^{-26}$	7.165×10^{-27}
R58e	$1.446\!\times\!10^{-24}$		$1.451\!\times\!10^{-24}$	$1.51 { imes} 10^{-24}$		$1.516{\times}10^{-24}$	1.214×10^{-25}	$1.245\!\times\!10^{-25}$	2.55	$4.278\!\times\!10^{-26}$	$1.701\!\times\!10^{-26}$	7.596×10^{-27}
R68e	$5.916\!\times\!10^{-25}$		$5.935\!\times\!10^{-25}$	7.015×10^{-25}		7.044×10^{-25}	1.083×10^{-25}	$1.11 { imes} 10^{-25}$	2.49	$4.047\!\times\!10^{-26}$	1.668×10^{-26}	$7.625{ imes}10^{-27}$
SHITR	AN: values fron	a HITRAN; S_{ϵ}	xp: experiment	tal values; S_{calc}	: values from	calculation; σ	$= 100 \times (S_{\rm calc})$	$-S_{\rm HITRAN}/2$	SHITRA	·N		

		300 K			400 K			$500 \mathrm{K}$			600 K	
Line	SHITRAN	$S_{exp.}$	$S_{\rm calc.}$	SHITRAN	$S_{ m exp.}$	S _{calc} .	SHITRAN	$S_{ m exp.}$	$S_{\rm calc.}$	SHITRAN	$S_{exp.}$	$S_{\rm calc.}$
P58	$4.075\!\times\!10^{-36}$		4.05×10^{-36}	7.474×10^{-33}		7.533×10^{-33}	6.44×10^{-31}		6.494×10^{-31}	1.211×10^{-29}		1.222×10^{-29}
P53	$5.945 imes 10^{-34}$		5.884×10^{-34}	3.077×10^{-31}		3.088×10^{-31}	1.24×10^{-29}		1.246×10^{-29}	$1.407\! imes\!10^{-28}$		1.414×10^{-28}
P48	$5.597 imes 10^{-32}$		5.52×10^{-32}	9.116×10^{-30}		9.118×10^{-30}	1.838×10^{-28}		1.839×10^{-28}	1.312×10^{-27}		1.314×10^{-27}
P43	$3.38{ imes}10^{-30}$		3.322×10^{-30}	1.934×10^{-28}		1.928×10^{-28}	$2.081\!\times\!10^{-27}$		2.076×10^{-27}	$9.78 { imes} 10^{-27}$		9.76×10^{-27}
P38	1.3×10^{-28}		1.274×10^{-28}	$2.919{ imes}10^{-27}$		2.902×10^{-27}	$1.793 { imes} 10^{-26}$		1.783×10^{-26}	$5.796\!\times\!\!10^{-26}$		5.768×10^{-26}
P33	$3.154{\times}10^{-27}$		3.087×10^{-27}	3.111×10^{-26}		3.088×10^{-26}	$1.166{\times}10^{-25}$		1.158×10^{-25}	$2.713{ imes}10^{-25}$		2.695×10^{-25}
P28	$4.791\!\times\!10^{-26}$		4.682×10^{-26}	2.323×10^{-25}		2.302×10^{-25}	$5.687{ imes}10^{-25}$		5.638×10^{-25}	$9.957\! imes\!10^{-25}$		0.877×10^{-25}
P23	$4.497{\times}10^{-25}$		$4.389{\times}10^{-25}$	$1.201\! imes\!10^{-24}$		1.189×10^{-24}	$2.054{\times}10^{-24}$		2.034×10^{-24}	$2.833\!\times\!\!10^{-24}$		2.807×10^{-24}
P18	$2.557{\times}10^{-24}$		2.496×10^{-24}	$4.214{ imes}10^{-24}$		4.17×10^{-24}	$5.397{ imes}10^{-24}$		5.344×10^{-24}	$6.137 { imes} 10^{-24}$		3.079×10^{-24}
P13	$8.521\!\times\!10^{-24}$		8.314×10^{-24}	9.716×10^{-24}		9.614×10^{-24}	$9.977 { imes} 10^{-24}$		$9.877 imes 10^{-24}$	$9.791 { imes} 10^{-24}$		0.698×10^{-24}
P8	1.532×10^{-23}		1.495×10^{-23}	$1.356\!\times\!10^{-23}$		1.342×10^{-23}	1.196×10^{-23}		1.184×10^{-23}	$1.061\! imes\!10^{-23}$		1.051×10^{-23}
P3	$1.061\!\times\!10^{-23}$		$1.037{ imes}10^{-23}$	$8.179 { imes} 10^{-24}$		8.102×10^{-24}	$6.64{ imes}10^{-24}$		$6.581\! imes\!10^{-24}$	$5.571 { imes} 10^{-24}$		5.524×10^{-24}
P2	$7.57{ imes}10^{-24}$		7.395×10^{-24}	5.754×10^{-24}		5.701×10^{-24}	4.632×10^{-24}		$4.592{ imes}10^{-24}$	3.865×10^{-24}		3.834×10^{-24}
$\mathbf{P1}$	$3.976 { imes} 10^{-24}$		3.885×10^{-24}	2.995×10^{-24}		2.967×10^{-24}	$2.398{\times}10^{-24}$		2.377×10^{-24}	1.993×10^{-24}		1.977×10^{-24}
$\mathbf{R0}$	$4.152{\times}10^{-24}$		$4.058{\times}10^{-24}$	$3.113{ imes}10^{-24}$		3.086×10^{-24}	$2.485\!\times\!\!10^{-24}$		2.465×10^{-24}	2.062×10^{-24}		2.047×10^{-24}
$\mathbf{R1}$	$8.255\!\times\!10^{-24}$	8.33×10^{-24}	$8.07{ imes}10^{-24}$	$6.217{ imes}10^{-24}$ 6	3.21×10^{-24}	6.165×10^{-24}	$4.978\!\times\!\!10^{-24}$	4.98×10^{-24}	4.938×10^{-24}	4.138×10^{-24} 4	1.19×10^{-24}	4.108×10^{-24}
$\mathbf{R2}$	1.209×10^{-23}	$1.209 imes 10^{-23}$	1.182×10^{-23}	9.187×10^{-24} g	1.17×10^{-24}	9.11×10^{-24}	7.396×10^{-24}	7.42×10^{-24}	7.338×10^{-24}	6.172×10^{-24} 6	3.13×10^{-24}	$3.126 imes 10^{-24}$
$\mathbf{R3}$	1.543×10^{-23}		1.51×10^{-23}	1.19×10^{-23}		1.18×10^{-23}	$9.657 { imes} 10^{-24}$		$9.587 imes 10^{-24}$	8.103×10^{-24}		8.048×10^{-24}
$\mathbf{R8}$	2.129×10^{-23}		$2.084{\times}10^{-23}$	1.884×10^{-23}		1.871×10^{-23}	1.662×10^{-23}		1.651×10^{-23}	1.473×10^{-23}		1.465×10^{-23}
$\mathbf{R}13$	$1.281\!\times\!10^{-23}$		$1.256\!\times\!10^{-23}$	1.46×10^{-23}		1.452×10^{-23}	1.5×10^{-23}		1.492×10^{-23}	$1.472\! imes\!10^{-23}$		1.465×10^{-23}
$\mathbf{R}18$	$4.248{\times}10^{-24}$		4.171×10^{-24}	7×10^{-24}		6.97×10^{-24}	8.964×10^{-24}		8.932×10^{-24}	1.019×10^{-23}		1.016×10^{-23}
R23	$8.293{\times}10^{-25}$		$8.154{ imes}10^{-25}$	$2.214{ imes}10^{-24}$		2.208×10^{-24}	$3.788 { imes} 10^{-24}$		3.78×10^{-24}	5.225×10^{-24}		5.216×10^{-24}
$\mathbf{R28}$	$9.809\! imes\!10^{-26}$		9.659×10^{-26}	$4.756\!\times\!10^{-25}$		4.75×10^{-25}	$1.164{\times}10^{-24}$		1.163×10^{-24}	$2.038\!\times\!10^{-24}$		2.038×10^{-24}
$\mathbf{R}33$	$7.145{\times}10^{-27}$		$7.047{ imes}10^{-27}$	$7.049\! imes\!10^{-26}$		7.05×10^{-26}	2.642×10^{-25}		2.643×10^{-25}	$6.145\!\times\!\!10^{-25}$		3.153×10^{-25}

表 2 一氧化碳分子 3-0 跃迁带线强度 (单位: cm/ molecule) Table 2. Line intensities (cm/molecule) of the 3-0 band of carbon monoxide.

213301-8

molecule) 续	of carbon monoxide.
$\mathrm{cm}/$	band
-氧化碳分子 3-0 跃迁带线强度 (单位:	tensities (cm/molecule) of the $3-0$
表 2 一	Table 2. Line in

						in in Composition						
1:20		700 K			800 K			3000 K		4000 K	5000 K	6000 K
TITIE	SHITRAN	$S_{exp.}$	Scalc.	SHITRAN	$S_{exp.}$	S _{calc} .	SHITRAN	$S_{calc.}$	$\sigma/\%$	$S_{ m calc.}$	$S_{calc.}$	$S_{\rm calc.}$
P58	$9.582 imes 10^{-29}$		9.673×10^{-29}	4.419×10^{-28}		4.463×10^{-28}	3.83×10^{-25}	$3.859{ imes}10^{-25}$	0.76	$5.005\!\times\!10^{-25}$	$5.076\!\times\!10^{-25}$	$4.668{\times}10^{-25}$
P53	7.756×10^{-28}		7.796×10^{-28}	2.728×10^{-27}		2.743×10^{-27}	$5.886{\times}10^{-25}$	$5.906{ imes}10^{-25}$	0.34	$6.755\!\times\!10^{-25}$	$6.354{\times}10^{-25}$	$5.558 imes 10^{-25}$
P48	$5.197{ imes}10^{-27}$		5.206×10^{-27}	1.427×10^{-26}		1.43×10^{-26}	$8.64{ imes}10^{-25}$	$8.641{ imes}10^{-25}$	0.01	$8.811\!\times\!10^{-25}$	$7.738{\times}10^{-25}$	$6.466\!\times\!10^{-25}$
P43	2.873×10^{-26}		$2.868\!\times\!10^{-26}$	$6.302\! imes\!10^{-26}$		6.296×10^{-26}	$1.209{\times}10^{-24}$	$1.205{\times}10^{-24}$	-0.33	$1.108\!\times\!10^{-24}$	9.143×10^{-25}	$7.331\!\times\!10^{-25}$
P38	1.303×10^{-25}		1.298×10^{-25}	$2.34\! imes\!10^{-25}$		$2.331\!\times\!10^{-25}$	$1.607{\times}10^{-24}$	$1.598{ imes}10^{-24}$	-0.56	$1.338\!\times\!10^{-24}$	$1.045\!\times\!10^{-24}$	8.074×10^{-25}
P33	4.822×10^{-25}		4.793×10^{-25}	$7.258{ imes}10^{-25}$		7.218×10^{-25}	$2.018{\times}10^{-24}$	$2.003{ imes}10^{-24}$	-0.74	$1.546\!\times\!10^{-24}$	1.15×10^{-24}	$8.6\! imes\!10^{-25}$
P28	1.445×10^{-24}		1.434×10^{-24}	1.868×10^{-24}		1.855×10^{-24}	$2.38{ imes}10^{-24}$	$2.358{ imes}10^{-24}$	-0.92	$1.697\!\times\!10^{-24}$	1.21×10^{-24}	8.799×10^{-25}
P23	3.467×10^{-24}		$3.437\!\times\!10^{-24}$	3.943×10^{-24}		3.912×10^{-24}	$2.609{\times}10^{-24}$	$2.582{ imes}10^{-24}$	-1.03	$1.751\!\times\!10^{-24}$	$1.205\!\times\!10^{-24}$	$8.563\!\times\!10^{-25}$
P18	$6.541\! imes\!10^{-24}$		6.484×10^{-24}	6.71×10^{-24}		6.655×10^{-24}	$2.612{\times}10^{-24}$	$2.585{ imes}10^{-24}$	-1.03	$1.671\!\times\!10^{-24}$	1.118×10^{-24}	7.793×10^{-25}
P13	9.394×10^{-24}		9.31×10^{-24}	8.905×10^{-24}		$8.831\! imes\!10^{-24}$	$2.314{\times}10^{-24}$	$2.289{ imes}10^{-24}$	-1.08	$1.427\!\times\!10^{-24}$	$9.341\!\times\!10^{-25}$	$6.42\! imes\!10^{-25}$
$\mathbf{P8}$	9.466×10^{-24}		9.384×10^{-24}	8.499×10^{-24}		8.43×10^{-24}	$1.672\! imes\! 10^{-24}$	$1.655{ imes}10^{-24}$	-1.02	$1.006\!\times\!10^{-24}$	$6.489\! imes\!10^{-25}$	$4.416{\times}10^{-25}$
$\mathbf{P3}$	$4.78{ imes}10^{-24}$		4.742×10^{-24}	$4.166\!\times\!10^{-24}$		4.136×10^{-24}	$7.044{\times}10^{-25}$	$6.977{ imes}10^{-25}$	-0.95	$4.186\!\times\!10^{-25}$	$2.678{\times}10^{-25}$	1.813×10^{-25}
P2	3.303×10^{-24}		3.278×10^{-24}	$2.871\!\times\!10^{-24}$		2.85×10^{-24}	$4.781\!\times\!10^{-25}$	$4.736{\times}10^{-25}$	-0.94	$2.838\!\times\!10^{-25}$	$1.814{\times}10^{-25}$	$1.227\! imes\!10^{-25}$
$\mathbf{P1}$	1.699×10^{-24}		1.686×10^{-24}	1.474×10^{-24}		1.463×10^{-24}	$2.429{\times}10^{-25}$	$2.407{\times}10^{-25}$	-0.91	$1.441\!\times\!10^{-25}$	$9.207\! imes\!10^{-26}$	6.228×10^{-26}
$\mathbf{R0}$	1.755×10^{-24}		1.743×10^{-24}	$1.521\! imes\!10^{-24}$		1.511×10^{-24}	$2.495\!\times\!10^{-25}$	$2.474{ imes}10^{-25}$	-0.84	$1.481\!\times\!10^{-25}$	$9.457\!\times\!10^{-26}$	$6.396\!\times\!10^{-26}$
$\mathbf{R1}$	3.527×10^{-24}	$3.51 { imes} 10^{-24}$	3.503×10^{-24}	3.059×10^{-24}	$3.04\!\times\!10^{-24}$	3.04×10^{-24}	$5.045\!\times\!10^{-25}$	$5.002{ imes}10^{-25}$	-0.85	$2.996\!\times\!10^{-25}$	$1.914{\times}10^{-25}$	$1.295\!\times\!10^{-25}$
$\mathbb{R}2$	5.274×10^{-24}	$5.2{ imes}10^{-24}$	5.238×10^{-24}	$4.584{\times}10^{-24}$	$4.51 {\times} 10^{-24}$	$4.555\!\times\!10^{-24}$	$7.636\!\times\!10^{-25}$	$7.572{ imes}10^{-25}$	-0.84	$4.539\!\times\!10^{-25}$	$2.902{\times}10^{-25}$	$1.964{\times}10^{-25}$
$\mathbf{R3}$	6.952×10^{-24}		6.909×10^{-24}	$6.06\! imes\!10^{-24}$		6.025×10^{-24}	$1.025\!\times\!10^{-24}$	$1.017{ imes}10^{-24}$	-0.78	$6.106\!\times\!10^{-25}$	$3.907\!\times\!10^{-25}$	$2.645\!\times\!10^{-25}$
$\mathbf{R8}$	1.315×10^{-23}		1.308×10^{-23}	1.181×10^{-23}		1.175×10^{-23}	$2.326\!\times\!10^{-24}$	$2.31 { imes} 10^{-24}$	-0.69	$1.407\!\times\!10^{-24}$	$9.078 { imes}10^{-25}$	$6.182\!\times\!10^{-25}$
R13	1.412×10^{-23}		1.406×10^{-23}	1.338×10^{-23}		1.334×10^{-23}	$3.486\!\times\!10^{-24}$	$3.467{ imes}10^{-24}$	-0.55	$2.165\!\times\!10^{-24}$	$1.419\! imes\!10^{-24}$	9.764×10^{-25}
R18	1.087×10^{-23}		1.084×10^{-23}	1.115×10^{-23}		1.112×10^{-23}	$4.353{\times}10^{-24}$	$4.335{\times}10^{-24}$	-0.41	$2.809\!\times\!10^{-24}$	$1.883\!\times\!10^{-24}$	1.315×10^{-24}
R23	6.393×10^{-24}		6.385×10^{-24}	7.272×10^{-24}		7.268×10^{-24}	$4.831\!\times\!10^{-24}$	4.818×10^{-24}	-0.27	$3.277\!\times\!10^{-24}$	$2.261\!\times\!10^{-24}$	$1.61\! imes\!10^{-24}$
R28	2.958×10^{-24}		2.959×10^{-24}	3.824×10^{-24}		$3.827{ imes}10^{-24}$	$4.897{\times}10^{-24}$	$4.891{\times}10^{-24}$	-0.12	$3.532\!\times\!10^{-24}$	$2.525\!\times\!10^{-24}$	1.842×10^{-24}
$\mathbf{R33}$	1.092×10^{-24}		1.094×10^{-24}	1.644×10^{-24}		1.648×10^{-24}	4.6×10^{-24}	4.6×10^{-24}	0	$3.567\!\times\!10^{-24}$	$2.661\!\times\!10^{-24}$	$1.997 { imes} 10^{-24}$
$S_{\rm HIT}$	RAN: values fro	m HITRAN;	S _{exp} : experime	intal values; S_{ca}	.lc: values fror	n calculation; c	$\sigma = 100 \times (S_{\rm ca}$	$l_{\rm c} - S_{\rm HITRAN}$	/SHITRA	.N.		



图 7 一氧化碳 3—0 跃迁带线强在 300 K下 HITRAN 值 (a) 与计算值 (b) 以及在 3000 K下 HITRAN 值 (c) 与计 算值 (d) 的比较

Fig. 7. Comparison of line intensities of the 3–0 band of CO from HITRAN with calculated spectra: (a) 300 K, HITRAN; (b) 300 K, calculation; (a) 3000 K, HITRAN; (b) 3000 K, calculation.



图 8 一氧化碳 3—0 跃迁在 5000 K 和 6000 K 下的模拟谱线

Fig. 8. The simulated spectra of the 3–0 band of CO at 5000 K and 6000 K.

5 结 论

本文采用乘积近似的算法计算了二氧化碳 和一氧化碳分子高温下的总配分函数,其中主要 对转动配分函数使用了McDowell的非刚性转子 模型,代入了离心扭曲修正因子,在此基础长计 算了二氧化碳分子30012—00001和一氧化碳分子 3—0跃迁带从300 K至6000 K的线强度.为验证 计算方法的准确性,利用窄线宽的DFB光源,结合 实验室搭建的高温测量系统,对300—800 K温度 范围内1.5 μm附近的的11条谱线(9条CO₂分子 30012—00001跃迁带、2条CO分子3—0跃迁带上 的谱线)的线强值进行了测量.通过将计算值与实 验测量值及HITRAN数据库数值进行对比,验证 了理论计算方法的可靠性,同时计算及测量所得高 温线强数据可起到对 HITRAN 数据库进行有效的 校正和补充的作用.本极端高温下光谱线强的精确 计算方法对于超高温燃烧诊断具有重要意义.

参考文献

- Banwell C N, Mccash E M 1994 Fundamentals of Molecular Spectroscopy (4th edition) (New York: McGraw-Hill Higher Education) p21
- [2] Guelachvili G 1979 J. Mol. Spectrosc. 75 251
- [3] Picqué N, Guelachvili G, Dana V, Mandin J Y 2000 J. Mol. Struct. 517 427
- [4] Chackerian C, Freedman R., Giver L P, Brown L R 2001
 J. Mol. Spectrosc. 210 119
- [5] Ogilvie J F, Cheah S L, Lee Y P, Sauer S P2002 Theor. Chem. Acc. 108 85
- [6] Campargue A, Karlovets E V, Kassi S 2015 J. Quant. Spectrosc. Radiat. Transfer 154 113
- [7] Lamouroux J, Gamache RR, Laraia A L, Hartmann J, Boulet C 2012 J. Quant. Spectrosc. Radiat. Transfer 113 991
- [8] Predoi-Cross A, Liu W, Murphy R, Povey C, Gamache RR, Laraia A L, McKellar A RW, Hurtmans D R, Devi V M 2010 J. Quant. Spectrosc. Radiat. Transfer 111 1065
- [9] Toth RA, Hunt RH, Plyler E K 1971 J. Mol. Spectrosc.
 38 107
- [10] Boudjaadar D, Mandin J Y, Dana V, Picqué N, Guelachvili G 2006 J. Mol. Spectrosc. 236 158
- [11] Miller C E, Brown L R 2004 J. Mol. Spectrosc. 228 329
- [12] Teffo J L, Claveau C, Valentin A 1998 J. Quant. Spectrosc. Radiat. Transfer 59 151
- [13] Claveau C, Teffo J L, Hurtmans D, Valentin A 1998 J. Mol. Spectrosc. 189 153
- [14] Toth RA, Brown L R, Miller C E, Devi V M, Benner D C 2006 J. Mol. Spectrosc. 239 221

- [15] Song X S, Yang X D, Guo Y D, Wang J, Cheng X L, Ling-Hu L F 2007 Commun. Theor. Phys. 47 892
- [16] Rothman L S, Gordon I E, Babikov Y, Barbe A, Benner D C, Bernath PF, Birk M, Bizzocchi L, Boudon V, Brown L R, Campargue A, Chance K, Cohen E A, Coudert L H, Devi V M, Drouin B J, Fayt A, Flaud J M, Gamache RR, Harrison J J, Hartmann J, Hill C, Hodges J T, Jacquemart D, Jolly A, Lamouroux J, Roy RJ L, Li G, Long D A, Lyulin O M, Mackie C J, Massie S T, Mikhailenko S, Müller H S P, Naumenko O V, Nikitin A V, Orphal J, Perevalov V, Perrin A, Polovtseva E R, Richard C, Smith M A H, Starikova E, Sung K, Tashkun S, Tennyson J, Toon G C, Tyuterev V G, Wagner G 2013 J. Quant. Spectrosc. Radiat. Transfer 130 4
- [17] Chen W D, Kosterev A A, Tittel F K, Gao X M, Zhao W X 2008 Appl. Phys. B 90 311
- [18] Xia H, Dong F Z, Wu B, Zhang Z R, Pang T, Sun PS, Cui X J, Han L, Wang Y 2015 Chin. Phys. B 24 034204
- [19] Che L, Ding Y J, Peng Z M, Li X H 2012 Chin. Phys. B 21 127803
- [20] Gamache RR, Kennedy S, Hawkins R, Rothman L S 2000 J. Mol. Struct. 517 407
- [21] Herzberg G 1947 Molecular Spectra and Molecular StructureII. Infrared and Raman Spectra of Polyatomic Molecules (New York: Van Nostrand) p76
- [22] Norton RH, Rinsland C P 1991 Appl. Opt. 30 389
- [23] McDowell RS 1988 J. Chem. Phys. 88 356
- [24] Song X S, Ling-Hu RF, Li D H, Yan A Y 2007 Chin J. At. Mol. Phys.24 647
- [25] Song X S, Cheng X L, Yang X D, Ling-Hu RF 2007 Acta Phys. Sin. 56 4428 (in Chinese) [宋晓书, 程新路, 杨向东, 令狐荣锋 2007 物理学报 56 4428]
- [26] Rachet F, Margottinmaclou M, Elazizi M, Henry A, Valentin A 1994 J. Mol. Spectrosc. 164 196
- [27] Liu X 2006 Ph. D. Dissertation (California: Stanford University)

Theoretical and experimental study on line intensities of CO_2 and CO transitions near 1.5 µm at high temperatures^{*}

Wang Min-Rui Cai Ting-Dong[†]

(Jiangsu Key Laboratory of Advanced Laser Materials and Devices, School of Physics and Electronic Engineering, Jiangsu Normal University, Xuzhou 221116, China)

(Received 1 April 2015; revised manuscript received 10 July 2015)

Abstract

Accurate spectroscopic parameters of probed species, especially the line strengths at high temperatures, are important for combustion diagnosis based on tunable diode laser absorption spectroscopy (TDLAS). However, most of the line strengths in databases are measured at normal atmospheric temperature and calculated at high temperatures. For example, the mostly used HITRAN database focuses on atmospheric conditions where the temperature ranging from 200–350 K. The high-temperature parameters in HITRAN database are obtained by calculation and the temperatures are limited to 3000 K. In this paper the line strengths of 30012–00001 transition band of CO₂ and 3–0 transition band of CO at normal temperature (300 K) and some high temperatures (400-6000 K) are calculated using our calculated partition function and experimental transition moment squared and Herman-Waills factor coefficients. The total internal partition sums (TIPS) are calculated for CO_2 and CO with the product approximation of the vibrational and the rotational partition functions. The vibrational partition function is calculated in harmonic oscillator approximation. For rotational partition sums, the centrifugal distortion corrections are taken into consideration. In order to validate the calculation, a high-temperature measurement system based on TDLAS is developed using a DFB diode laser near 1.573 μ m. High-resolution absorption spectra of CO₂ and CO can be recorded in a heated cell as a function of temperature and pressure. The 9 lines of CO₂ 30012–00001 band and 2 lines of CO 3–0 band have been measured by means of direct absorption spectroscopy in the temperature range of 300–800 K. The corresponding line strengths are inferred from the measured direct absorption spectrum. The calculated result and experimental data are compared with the HITRAN values. The calculated and measured data agree well with the existing databases (HITRAN 2012), the discrepancies being less than 3% for most of the probed transitions. All the results confirm the validity of the calculation of total partition function and the line strengths calculated. The variation of the line strength as a function of temperature for a certain transition is also discussed. While the lower state energy determines the equilibrium molecular population in the unabsorbing state as a function of temperature, how the line strength of a particular transition varies with temperature can also be controlled.

Keywords: CO₂ and CO, partition function, high temperature spectrum, tunable diode laser absorption spectroscopy (TDLAS)

PACS: 33.20.Ea, 33.70.-w, 42.62.-b

DOI: 10.7498/aps.64.213301

^{*} Project supported by the National Natural Science Foundation of China (Grant Nos. 61475068, 11104237), and the Project Funded by the Priority Academic Program Development of Jiangsu Higher Education Institutions (PAPD), China.

[†] Corresponding author. E-mail: caitingdong@126.com