

1. 最近の動向

a) 実験

*FTS(Fourier Transform Spectrometer)が従来の赤外から可視・紫外域まで実用化
 => 広い波長域にわたって高分光分解能でスペクトルが取得できるようになり、
 波長の精度、従って、結果としてのエネルギー - 準位の桁数が一桁上がった(低
 電離イオン)。波長精度は注意深く求めると0.0001Åの精度で求められ、宇宙における
 物理定数の変化を議論できるようになった。(fine structure constantはQSOを用いて
 10^{-5} のオーダーで減少(物理学としてはGUTの判定で重要、天文学的には無視できる))

(fig.1)

また、スペクトル線の相対強度が精度良く決められるので、準位から、下の準位への遷移
 の配分(BR=Branching Ratio、Aの比)が求められ、life-time(=L)と組み合わせて、遷移確
 率が精度良く求められるようになった。

上記FTSが各大学実験室に導入されつつある。Kitt PeakのFTSは依然精度
 の点で凌駕し、現在も物理屋に良く利用されている。

例: ムードン天文台

W.-U.L.Tchang-Brillet & V.I.Azarov (2002) Phys.Scr. T100, 104-13

figs. 01,02,03

b) 理論

*ab initio(無仮定)な計算は、Liまでは、現在の実験を越える精度で求まるようになっ
 た。しかし、それ以上の複雑な原子ではエネルギー - 準位でさえ精度良くは求まらない。
 実験値を準位値として採用するsemi-empiricalな方法がより良い精度で遷移確率を求めるこ
 とができることが認識されている。KuruczはCowan codeを用いたsemi-empiricalな手法で、
 強い線では良い遷移確率値を与える。しかし、組成解析に利用する弱い線は実験・理論とも
 精度の良い値を得ることは依然困難である。

注1) Seatonが率いたOpacity Projectはab initioで、LS couplingを仮定。従っ
 て、各スペクトル線での遷移確率は最近では信用されなくなりつつある。かつての
 メンバーも準位値を実験値に換え、またLS couplingをはずして計算を行いだし
 た。相対論的效果や準位間の相互作用などの導入で、各自の開発したコ - ドで互
 いに精度を競っている。最も進んでいるのはFroese Fischerのグループと思わ
 れる。(注: Opacity Projectの後継はIron Project)

c) 実験と理論の併用

*Cowan codeの普及により、実験屋が理論計算を併用して、線同定的手段に利用しだし
 た。この為、大量の遷移確率が併記されるようになった。丁度、星の大気モデルでの
 ATLAS9のように、Cowan codeがこの分野では広く利用されている。

d) astrophysical gf values

*昔から、solar gf (stellar gf), interstellar gfが求められているが、最近では
 "Atomic Physics with the GHRS on the Hubble Space Telescope"のタイトルの下
 でのinterstellar gfが目立つ。(但し、そんなに精度があるとは思われない)

2. データベースあるいはwebでとれる大量遷移確率データ

(cf. Reports from IAU Commission 14; Wiese, W.L. 2002, Phys.Scr. T100, 126-7)

*compilation

a) NIST database (<http://physics.nist.gov>) version 2

しにせ。文献データも含めて、あらゆるデータがあるが、critical compilationを
 行っているため、常に'古い'。

nist.bmp

b) VALD (Vienna Atomic Line Data Base) <http://www.astro.univie.ac.at/~vald>

新興。T.A.Ryabchikova。星のスペクトル合成までできる至れりつくせりのデータベー
 ス。立ち上げ時は私のATMLINEより遷移確率入力では劣っていたが、今は、越えてること
 を期待(無理だろうなあ)。

vald2.bmp

*各グループの計算結果の集積やプロジェクト

c) TOPbase: <http://vizier.u-strasbg.fr/topbase>

Opacity Projectの検索システム

d) DREAM (Database on Rare Earths at Mon university)

<http://www.umh.ac.be/~astro/dream.html>

Z=57-71の希土類元素に対する計算結果。E.Biemont。最近では自分達でLを測定し、
 renormalize

Biemont, E. & P. Quinet (2003) Phys.Scr. T105, 38-54 Lanthanide atoms: review
 Table II. Energy levels, lifetimes and transition probabilities of neutral and singly ionized elements:
 key references for the period 1981-2001.

Z Element Levels

General interest [7][8][110][111][112]

57 La I [49][50][51][52]

La II

58 Ce I

Transition probabilities

[113][114][115][116][117][118][119]

[120]

[121][122][123][124][125][357]

[126][127][128][129]

Ce II	[53]	[53][127][130][131][132]
59 Pr I	[56]	[133][134][135]
Pr II	[54][55][57]	[134][135][136]
60 Nd I	[58][61]	[137]
Nd II	[59][60][138][139]	[140][141][142][143][144]
61 Pm I		
Pm II	[145]	
62 Sm I	[62][63][64][65][66][67][68][69]	[146][147][148][149][150][151][152][153][154]
Sm II	[159]	[155][156][157][158]
63 Eu I	[70][71][72][73][74][75][76][77][78][163]	[160][161][162]
Eu II		[78][156][157][164][165][166][167][168]
64 Gd I	[79][80][81][174]	[165][166][169][170][171][172][173]
Gd II	[183]	[129][157][175][176][177][178][179][180][181][182]
65 Tb I		[175][184]
Tb II	[186]	[185]
66 Dy I	[82][190][191][192][193]	[173][185][187][188][189]
Dy II	[82][200]	[3][154][156][194][195][196][197][198][199]
67 Ho I	[202][203][204]	[3][197][196][199][201]
Ho II	[203]	[205]
68 Er I	[83][207]	[173][205][206]
Er II		[154][156][208][209]
69 Tm I	[84][85][86]	[210][211]
Tm II		[212][213][214][215][216][217][218][219][220][221]
70 Yb I	[97][98][99][100][101][102][103][104][105][106]	[217][219][222][223]
Yb II	[87][88][89][90][91][92][93][94][95][96][109]	[224][225][226][227][228][229][230][231][232][233][234][235]
71 Lu I	[107][108]	[236][237][238][239][240][241][6][98][156][242]
Lu II	[107][108][251][252][253][254][255]	[92][95][127][241][243][244][245][246][247][248][249][250]
		[251]

Table III. Transition probabilities and radiative lifetimes for doubly ionized lanthanides.

Z	Ion	References
57	La III	[121][127][283]
58	Ce III	[284][285][286]
59	Pr III	[287][288]
60	Nd III	[289]
62	Sm III	[290]
63	Eu III	[170][291]
64	Gd III	[184][292]
65	Tb III	[293]
66	Dy III	[294]
67	Ho III	[295][296]
68	Er III	[46][297]
69	Tm III	[298]
70	Yb III	[47][299]
71	Lu III	[251][283]

Table V. Hyperfine structure in lanthanides: main references for the period 1981-2001.

Z	Element	References
General interest [342][343][344][345][346]		
57	La I	[347][348][349][350][351][352][353][354][355]
	La II	[356][357][358][359]
59	Pr I	[360][361][362]
	Pr II	[54][55][57][135][363][364][365][366]
60	Nd I	[58][367][368][369]
	Nd II	[364][370]
61	Pm I	[371]
	Pm II	[145][371]
62	Sm I	[372][373][374][375][376]
	Sm II	[377][378][379]
63	Eu I	[78][318][380][381][382][383][384][385][386][387][388][389][390][391][392][393][394]
	Eu II	[188][319][395][396][397][398][399][400][401][402]
64	Gd I	[403][404][405][406][407][408][409][410]
	Gd II	
65	Tb I	[411][412][413]
	Tb II	[186]
66	Dy I	[195][405][412][414][415]
	Dy II	
67	Ho I	[204][416][417][418]
	Ho II	[206]
68	Er I	[83][405][414][419][420][421][422][423][424]
	Er II	[425][426]
	Er III	[427]
69	Tm I	[86][428][429][430][431][432]
	Tm II	[433]
70	Yb I	[87][106][371][434][435][436][437][438][439][440][441][442][443][444]
	Yb II	[438][445][446]
71	Lu I	[447][448][449][450]
	Lu II	[254]

Table VII. DREAM database: ions considered and number of transitions included.
More details are given at the address: <http://www.umh.ac.be/astro/dream.shtml>

Z	Element	References	Number of transitions
General interest [504][505][506]			
57	La II	[123]	*
	La III	[283]	131
58	Ce II	[53][131]	14970
	Ce III	[285]	*
	Ce IV	[282]	*
59	Pr III	[287][288]	18402

60	Nd	III	[289]	52
62	Sm	III	[290]	*
63	Eu	III	[507]	*
64	Gd	III	[292]	*
65	Tb	III	[293]	933
66	Dy	III	[294]	*
67	Ho	III	[295][296]	1324
68	Er	III	[297]	1308
69	Tm	II	[223]	7955
	Tm	III	[298]	1479
70	Yb	II	[94][127][243]	5485
	Yb	III	[47][299]	279
	Yb	IV	[508]	2770
71	Lu	I	[251]	*
	Lu	II	[251][253]	107
	Lu	III	[251][283]	59

e) Raassen, A.J.J. & P.H.M. Uyling : <ftp.wins.uva.nl/pub/orth/>
鉄族の膨大な計算。但し中性原子はない。Kuruczより精度良し。

g) FERRUM Project (see S.Johansson et al. 2002, Phys.Scr. T100, 71)
FeIIを中心とした一回電離鉄元素に対して実験から遷移確率を求めるプロジェクト。
スウェーデンの泰斗、S.Johanssonの指揮するグループ。

3 . ATMLINE2003

増田リスト (B 型星)

大久保リスト (G型星)

希土類：最近Ap星は物理の実験場の感あり(2回電離元素)：DREAM採取は完了

(dマークがKuruczよりdamping constantsをコピーした最新のもの)
Table. Total number of lines for each ion

[illegible]

