

## 後期の水曜セミナー(輪講)の割り当てと進め方 [2012/11/29 改定]

- 1) 日程：毎週水曜日 16:00～18:00 (進捗具合ではなく時間で区切る)
- 2) テキスト：“Introduction to Space Physics”,  
Margaret G. Kivelson and Christopher T. Russell
- 3) 範囲：Chapter 2, 4, 6, 9, 10, 13, 14, (進度に応じて可能ならば 15 も)

### ○ 輪講の進め方

1. 一人分の担当は、50 行目を含む段落の終わりまで。  
(50 行+段落の残り、担当ページは下記参照。)
2. 本文を半ページずつスクリーンに投影して、スクリーン上で和訳に読み下す。  
(和訳の文章を用意するのは良いが、棒読みは避ける。  
参考程度とし、主にスクリーンを指し示しながら訳す。)
3. わからない単語・構文などは、スクリーン上で確認・質問できるように入力しておく。
4. 訳し終わったら、本文との対応が分かるように、図とその説明、まとめを表示する。
5. 発表の際は共用ノート PC を使用する。  
(担当者はセミナーが始まる前に、この PC に発表用のデータを移しておく。)
6. 担当の回に欠席した場合は、事前連絡の有無や理由によらず、次回の担当分を、  
(担当を欠席した分) + (1 人分) とする。  
(ただし、1 週間以上前に担当日交代希望の連絡がある場合は考慮する。)
7. 月曜日午後に、その週と次週の分を目安にした担当者割り当てを  
メールにて連絡する。(月曜日が休日の場合は火曜日の午前中となる可能性がある。)

### ○ 欠席・担当日交代の注意点

- ・ 担当回の欠席連絡は**月曜日の正午**までに。
- ・ 月曜正午までに欠席の連絡があった場合、担当箇所の繰り上げを順次行う。
- ・ 担当箇所の繰り上げが出来ない欠席の場合、欠席者の前後の担当者が、欠席者の担当分を約半分ずつ分担する。

○ 輪講の割り当て（担当者は随時更新）

- 1 p.27 2.1-
- 2 p.28 It is often~
- 3 p.30 If the electric~
- 4 p.31 In the foregoing~
- 5 p.33 The quantity~
- 6 p.34 If there are particles~
- 7 p.36 For monatomic particles~
- 8 p.38 Although the phase-space~
- 9 p.39 Such combinations~
- 10 p.41 We start~
- 11 p.43 Let us now~
- 12 P.45 The concept of
- 13 p.46 At this point
- 14 p.48 Often the last
- 15 p.49 The concept of magnetic
- 16 p.51 A convenient way
- 17 p.52 The order compressional ~p.91 The first of these~前まで
- 18 p.91 The first of these
- 19 p.93 The pressure in
- 20 p.96 Comparison of
- 21 p.98 This system of
- 22 p.100 It was this
- 23 p.102 However
- 24 p.104 4.3.2~
- 25 p.105 The shape of
- 26 p.107 4.3.3~
- 27 p.108 For the value
- 28 p.110 4.4~
- 29 p.112 The momentum equation
- 30 p.114 This is not to
- 31 p.115 This problem was first

32 p.118 4.4.3~  
33 p.120 These same  
34 p.122 These recurrent  
35 p.124 4.5~  
36 p.126 An important ~ p.164 6.2 前まで  
37 p.164 Over 150 years ago ~  
38 p.166 Thus, a dipole field line ~  
39 p.168 Although it is common to ~  
40 p.171 If the magnetosphere were ~  
41 p.172 The magnetosphere to which this ~  
42 p.174 In the MHD approach to ~  
43 p.177 Perhaps the most productive ~  
44 p.179 Figure 6.10 shows the (chapter 6)~ p.227 (chapter 9)  
45 p.227 As we shall ~  
46 p.229 The size and shape ~  
47 p.231 Reverting now to ~  
48 p.232 In the early 1960s~  
49 p.234 Pressure balance~  
50 p.236 Figure 9.7 shows~  
51 p.239 The magnetic field~  
52 p.241 The magnetic Reynolds~  
53 p.244 If this process~  
54 p.245 The same observation~  
55 p.246 Next we equate~  
56 p.248 The geometry of~  
57 p.249 Physically the~  
58 p.251 The simplicity of~  
59 p.253 This electric field~  
60 p.254 In the frame in~  
61 p.257 9.4.5~  
62 p.258 Implicit in~  
63 p.261 The lower part of~  
64 p.262 Figure 9.20 suggests~ (2012年度ここまで : 2013/02/06)

65 p.265 Taking the ideas~  
66 p.268 The direction of~  
67 p.270 We begin with~  
68 p.271 In the next pair~  
69 p.273 The principal~  
70 p.275 9.5.3~  
71 p.277 The PSBL is~  
72 p.278 Quantitatively we  
73 p.280 These particles are~  
74 p.281 The fastest-moving~  
75 p.283 Three solutions have~  
76 p.288 10.2~  
77 p.290 10.3~  
78 p.293 By examining data~  
79 p.295 10.3.3~  
80 p.297 We now turn~  
81 p.299 Figure 10.15 shows~  
82 p.301 It is similarly~  
83 p.302 The total strength~  
84 p.304 10.5.1~  
85 p.307 The third type~  
86 p.309 Because the time~  
87 p.310 10.5.5~  
88 p.312 10.5.6~  
89 p.313 Figure 10.23 shows~  
90 p.315 We can combine~  
91 p.317 Now consider~  
92 p.319 The process in~  
93 p.321 Figure 10.27 shows~  
94 p.322 Let us return~  
95 p.323 10.7~  
96 p.325 10.9~  
97 p.327 10.10~

98 p.400 All of the~  
99 p.402 Attempts have been made ~  
100 p.404 The most thoroughly studied ~  
101 p.407 Studies of the spatial distribution ~  
102 p.410 Before the space age ~  
103 p.411 The explanation of the semiannual ~  
104 p.414 Comparison of the waveforms of ~  
105 p.417 The good correlation between ~  
106 p.418 In most geomagnetic activity ~  
107 p.420 Two distinct classes of aurorae ~  
108 p.423 Most recent observations with ~  
109 p.424 The current producing the ground ~  
110 p.426 The difficulty in interpreting the ~  
111 p.428 During a typical isolated substorm ~  
112 p.429 Some magnetic storms are preceded ~  
113 p.431 The locations of the inner edge of ~  
114 p.432 It is important to view the ~  
115 p.434 The driven model is implicitly ~  
116 p.436 The models of reviewed earlier ~  
117 p.438 At some time during the ~  
118 p.440 In the model as described ~  
119 p.441 At the present time ~  
120 p.459 Numerous naturally occurring ~  
121 p.462 The auroral-substorm concept is ~  
122 p.463 The rate of precipitation of ~  
123 p.466 Precipitated charged particles ~  
124 p.467 This section provides ~  
125 p.469 The forbidden oxygen line ~  
126 p.470 A few definitions and categorizations ~  
127 p.473 The spectral characteristics listed ~  
128 p.475 When classifying auroral intensities ~  
129 p.477 Generally, the light from an aurora is ~  
130 p.480 As an observation station ~

- 131 p.481 Some characteristic differences between ~
- 132 p.483 One type of active event ~
- 133 p.485 Here, our main point is that ~
- 134 p.488 During an auroral display ~
- 135 p.490 Molecular ions dominate in ~
- 136 p.491 Auroral currents (  $j$  = current density ~
- 137 p.493 Although it is beyond the scope ~
- 138 p.494 We can think of this type ~
- 139 p.496 The ion temperature increases ~
- 140 p.497 The era of satellites has provided ~
- 141 p.498 We can anticipate much about ~
- 142 p.500 Polar-cap convection can ~
- 143 p.504 The electron and ion temperature is ~