Известня АН Арм ССР, Науки о Земле, XXXV, № 4, 36-42, 1982

N/IK 550.348.098 42:681.3.06

#### С. Ц. АКОПЯН, Г. Ц. АКОПЯН

## РЕЗУЛЬТАТЫ ВЫЧИСЛЕНИЙ ДЛЯ КРУТИЛЬНЫХ КОЛЕБАНИЙ ЗЕМЛИ ПРИ МАЛЫХ *n*

Проделаны численные расчеты для крутильных колебаний Земли в диапазоне изменения номера колебания и от 2 до 5 и номера обертона / от 0 до 12.

В этом диапазоне вычислены частоты (периоды), таблицы «производных» в пер вом и во втором приближениях, для некоторых моделен распределения Q с глубиной рассчитана диссипативная функция  $Q_l$  крутильных колебаний. Исследовано влияиме затухания на частоты крутильных колебаний во втором приближении Для малых п вклад затухания в частоты во втором приближении оказался маленьким и им можно пренебречь, но при увеличении номера колебания этот вклад возрастет и при больших л оно может оказаться существенным.

1. Для вычисления периодов, таблиц «производных», диссипативной функции обертонов крутильных колебаний Земли при малых *n* была составлена АЛГОЛ-программа. Пропрамма состояла из трех частей. В первой вычислялись частоты и периоды основных тонов и обертонов, во второй вычислялись коэффициенты первого и второго приближения, а в третьей части программы вычислялись диссипативная функция

крутильных колебании Исследован вклад затухания в частоты во втором приближении.

В отличие от предыдущих вычислений [7, 8], здесь все расчеты проводились с применением метода функционала [1]. Этот метод позволил обойти вычисление собственных функций  $U_l$  и  $V_l$  задачи, расчет которых приводил к большим погрешностям при возрастании одновременно номера колебания n и номера обертона l.

2. При расчетах в качестве исходной была взята модель Земли Гутенберга [7]. Согласно этой модели кора и оболочка разбивались на 34 слоя, в каждом из которых плотность  $\rho$  (х) и модуль сдвига  $\mu$  (х) постоянны. Область  $O \le x \le c (x - 6 e s p a s mephas глубина)$  подразделялась точками  $O = x \le c (x - 6 e s p a s mephas r ny бина)$  подразделялась точками  $O = x \le c (x - 6 e s p a s mephas r ny бина)$  подразделялась точками  $O = x \le c (x - 6 e s p a s mephas r ny бина)$  подразделялась точками  $O = x \le c (x - 6 e s p a s mephas r ny бина)$  подразделялась точками  $O = x \le c (x - 6 e s p a s mephas r ny бина)$  подразделялась точками  $O = x \le c (x - 6 e s p a s mephas r ny бина)$  подразделялась точками  $O = x \le c (x - 6 e s p a s mephas r ny бина)$  подразделялась точками  $O = x \le c (x - 6 e s p a s mephas r ny бина)$  подразделялась точками  $O = x \le c (x - 6 e s p a s mephas r ny бина)$  подразделялась точками  $O = x \le c (x - 6 e s p a s mephas r ny бина)$  подразделялась точками  $O = x \le c (x - 6 e s p a s mephas r ny бина)$  подразделялась точками  $O = x \le c (x - 6 e s p a s mephas r ny бина)$  подразделялась точками  $O = x \le c (x - 6 e s p a s mephas r ny бина)$  подразделялась точками  $O = x \le c (x - 6 e s p a s mephas r ny бина)$  подразделялась точками  $O = x \le c (x - 6 e s p a s mephas r ny бина)$  подразделяна каждом интервале  $[x_{i-1}, x_i]$  методом Рунге-Кутта интегрировались следующие уравнения [1]:

$$\dot{\theta}_{l} = -\left[\frac{1}{p}\sin^{2}\theta_{l} + g_{l}\cos^{2}\theta_{l}\right], \qquad (1)$$

$$U_{\mu}^{\prime} = -A_{\mu}U_{\mu}^{\prime} - \frac{ae_{ot}}{2}(c_{0} + x)^{1}\cos^{2}\theta_{\mu}$$

$$\dot{U}_{\mu i}^{I} = -A_{II}U_{\mu i}^{I} + \frac{1}{2\boldsymbol{x}_{ol}}\left[(c_{0} + x)^{2}N\cos^{2}\theta_{i} + \frac{\sin^{2}\theta_{i}}{\mu^{2}(c_{0} + x)^{4}}\right], \quad (2)$$

$$\dot{U}_{pi}^{lh} = -A_{lh} U_{pi}^{lh} - \frac{\underline{x}_{ol}^{2}}{\underline{x}_{ol}^{2} - \underline{x}_{ol}} (c_{0} + \underline{x})^{l} \cos \theta \cos \theta, \qquad (3)$$

$$\dot{U}_{\mu l}^{lk} = -A_{lk} U_{\mu l}^{lk} - \frac{1}{x_0^{-1} - x_0^{-1}} \left[ (c_0 + x)^2 \overline{U} \cos \theta_l \cos \theta_k + \frac{\sin \theta_l \sin \theta_k}{\mu^2 (c_0 + x)^1} \right], \quad (4)$$
$$\dot{V}_l = -A_{ll} V_l + (c_0 + x)^1 \rho_0 \cos \theta_l,$$

где введено обозначение

$$A_{Ik} = \left(\frac{1}{p} - g_I\right) \sin\theta_I \cos\theta_I + \left(\frac{1}{p} - g_k\right) \sin\theta_k \cos\theta_k \tag{5}$$

(индексы / и k – помера обертонов)

Уравнения (1) — (4) интегрировались с нулевыми начальными условиями, при этом использовался метод пересчета [1]. что позволило существенно сократить время счета.

Собственные значения (частоты) находились «стрельбой» по параметру æ: при данном æ граничное условие, заданное на одном конце интервала, изменения, с помощью уравнения (1) переносим на другой конец, проверяем выполнение там граничного условия и затем æ изменяем, с учетом монотонной зависимости 0 от æ на правом конце интериала.

Коэффициенты k<sup>i</sup>, k<sup>i</sup>, a<sup>i</sup>, a<sup>i</sup>, a<sub>u</sub> на каждом из интервалов находились по следующим формулам [1, 4]:

TILLA TILLAS TILLAS

$$k_{pl}^{l} = \frac{U_{pl}(x_{0}) - U_{p,l-1}(x_{0})}{V_{l}(x_{0})}; \quad k_{pl}^{l} = \frac{U_{pl}(x_{0}) - U_{p,l-1}(x_{0})}{V_{l}(x_{0})}$$
(6)  
$$a_{pl}^{lk} = \frac{U_{pl}^{lk}(x_{0}) - U_{p,l-1}^{lk}(x_{0})}{\left[V_{l}(x_{0}) V_{k}(x_{0})\right]^{n_{k}}} \left[\frac{V_{l}(x_{0})}{V_{k}(x_{0})}\right]^{n_{k}}$$
(7)  
$$a_{pl}^{lk} = \frac{U_{pl}^{lk}(x_{0}) - U_{p,l-1}^{lk}(x_{0})}{\left[V_{l}(x_{0}) V_{k}(x_{0})\right]^{n_{k}}} \left[\frac{V_{l}(x_{0})}{V_{k}(x_{0})}\right]^{n_{k}}.$$

Зная коэффициенты (6), (7), по известным формулам [4] вычислялись коэффициенты второго приближения k<sub>pp, ij</sub>, kin, kin, ij.

3. В табл. 1 приведены рассчитанные безразмерные частоты  $\mathfrak{E}$  и периоды ( $T \rightarrow \mathfrak{B}$  мин, T в сек) для  $n = 2\div5$  и  $l = 0\div12$ . Вяиду громоздкости результатов в табл. 2 приведены укрупненные значения коэффициентов  $k_{pl}$ ,  $b_{pl}$ ,  $k_{pl-l}$ , соответственно. При этом, следуя [8], 34 слоя коры и оболочки объединялись следующим образом: 1-2 (0-38 км), 3-15 (38-300 км), 16-24 (300-1000 км), 25-34 (1000-2898), т. е. производялось четырехслойное укрупнение.

4. Одним из важнейших результатов, который был получен методом собственных колебаний, является распределение диссипативной функции Q<sub>µ</sub> в оболочке Земли [9, 10] Последние модели по распределению Q<sub>µ</sub> характеризуются зоной пониженной добротности (Q ~ 100) у кровли и подощвы мантин [9, 10].

Дисонлативная функция для крутильных колебаний определяется по формуле [8].

$$Q_{i}^{-1} = \frac{2}{\mathfrak{B}_{ol}} \sum_{i} k_{\mu i}^{l} Q_{i}^{-1}, \qquad (8)$$

где Q. – диссипативная функция 1-го слоя Земли.

Таблица 1

1	æ	T	T <sub>c</sub>	æ	Т,	T <sub>c</sub>	æ	Тм	T <sub>c</sub>	æ	<i>T</i> <sub>™</sub>	T <sub>c</sub>
		n=2			<i>n</i> = 3			<i>n</i> =4			n=5	
0 1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 11	2.125 7,375 12,50 18.06 24.06 29.95 35.87 41.78 47.66 53.59 59.57 65,53	43,61 12,56 7,413 5,131 3,851 3,094 2,583 2,218 1,944 1,729 1,556 1,414	2616 753.9 444.8 307.8 231,1 185,6 155 133,1 116,7 103,7 93,33 84,84	3,282 8,042 12,86 18,32 24,24 30,09 35,99 41,88 47,75 53,67 59,64 65,60	28,23 11,52 7,205 5,058 3,823 3,080 2,575 2,213 1,941 1,727 1,554 1,413	1694 691,3 432,3 303,5 229,4 184,8 154,5 132,8 116,4 103,6 93,22 84,75	4.286 8,862 13,33 18,65 24,49 30,29 36,15 42,02 48,88 53,78 59,74 65,69	21,62 10,46 6,951 4.968 3,784 3,059 2,563 2,205 1,896 1,723 1,551 1,411	1297 627,4 417,1 298,1 227 183,6 153,8 132,3 132,3 132,3 13,7 103,4 93,07 84,64	5,194 9,756 13,92 19,07 24,79 30,53 36,36 42,19 48,93 53,92 59,86 65,80	i7,84 9,498 6,657 4,859 3,738 3,035 2,548 2,196 1,894 1,719 1,548 1,408	1070 569,9 399,4 291,5 224,3 182,1 152,9 131,8 113,6 103,1 92,88 84,49

По формуле (8), для вариантов 6, 3, 15, 2 распределения  $Q_1$  с глубиной [9], были вычислены диссипативная функция  $Q_2$  в диапазоне  $n=2\div5, l=0\div12$ . Результаты приводены в табл. 3. При этом производилось десятиолойное укрупнение: 1-2 (0—38 км), 3—15 (38— 300 км), 16—24 (300—1000 км), 25 (1000—1200 км), 26 (1200—1400 км), 27—29 (1400—2000 км), 30 (2000—2200 км), 31 (2200—2400 км), 32 (2400—2600 км), 33—34 (2600—2898 км).

В настоящее время наибольшее число экспериментальных определений Q относится к основным тонам крутильных и сфероидальных колебаний [6, 11]. Привлечение теоретических и экспериментальных данных по затуханию обертонов крутильных колебаний поэволит изучить более тонкие особенности распределения неупругих свойств мантии Земли, поскольку они определяются параметрами значительно более узких глубинных интервалов. Но данных по обертонам немного и они имеют большой разброс. Сильная зависимость удельных диссипативных факторов обертонов от уэких глубинных интервалов при малой достоверности полученных в настоящее время экспериментальных значений, соответствующих полученным теоретическим, может привести к получению ошибочных особенностей моделей [6].

5. В работе [5] было показано, что учет слабого затухания с точностью до членов второго порядка малости и выше осуществляется введением обобщенного комплексного модуля сдвига. Например, для получившего широкое распространение в геофизике, реологического те-

38

Таблица 2

1	1	Rpi	R <sup>I</sup> pJ	Rpl	R <sup>L</sup> <sub>µl</sub>	Rel	Rui	Repl	Rad
		n-2		n=3		n 4		n=5	
0	1	0.0248	0,00577	0,446	0,0109	0,0681	0,0176	0,0953	0,0261
	2	0.185	0,0669	0,33	0,127	0,499	0,205	0,690	0,305
	3	0,408	0,290	0,676	0,521	0,339	0,788	1,19	1,08
	4	0,446	0,700	0,59	0,982	0,637	1,13	0,622	1,18
1	1	0,102	0,0022	0,107	0,00459	0,113	0,0071	0,122	0,00976
	2	0,687	0,103	0,703	0,139	0,725	0,181	0,76	0,23
	3	0,503	1,08	0,436	1,16	0,365	1,24	0,315	1,35
	4	0,239	2,50	2,78	2,72	3,23	3	3,7	3,31
2	1	0,239	0,00309	0,238	0,00528	0.236	0.00792	0,233	0,0105
	2	1,30	0,527	1,28	0,553	1.24	0.586	1,19	0,614
	3	0,829	2,59	0,891	2.52	0,978	2.42	1,09	2,3
	4	1,88	3,13	4,02	3,35	4.21	3.65	4,45	4,03
3	1	0,293	0,00506	0,292	0,00615	0.29	0,00806	0,288	0,0098
	2	1,15	1,11	1,14	1,11	1.11	1,13	1.08	1,14
	3	2,51	1,99	2,53	2,01	2.56	2,02	2,58	2,04
	4	5,08	5,93	5,2	6,03	5.37	6,17	5,59	6,34
4	1	0,364	0,00903	0,364	0,0105	0,365	0,0116	0,366	0.0137
	2	1,02	1,82	1,01	1,83	1	1,83	0,992	1.85
	3	2,94	3,36	2,95	3,37	2,97	3.39	2,99	3.4
	4	7,71	6,84	7,8	6,91	7,91	7,01	8.02	7.13
5	1	0,464	0,0177	0,464	0,0193	0,465	0,0199	0,466	0,0216
	2	1,15	2,51	1,15	2.51	1.16	2,51	1,16	2,51
	3	4,68	3,45	4,71	3,44	4,74	3,44	4,77	3,44
	4	8,68	9,00	8,72	9,07	8,79	9,17	8,87	9.3
6	1	0,55	0,0299	0,55	0,0311	0,551	0,0326	0.552	0,0328
	2	1.69	2,80	1,6	2,8	1,61	2,79	1.62	2,78
	3	5,12	4,30	5.1	4,33	5,09	4,37	5,07	4,41
	4	10,7	10,8	10,7	10,8	10,8	10,9	10,9	10,9
7	1	0.66	0,0483	0,66	0,05	0.66	0,0505	0.661	0,0523
	2	2,38	2.94	2,39	2,94	2,4	2,93	2,41	2,93
	3	5,22	5,97	5.23	5,97	5,24	5,38	5,26	5,98
	4	12,6	11,9	12,7	12	12.7	12	12,8	12,1
8	1	0,742	0,0734	0.742	0,0743	0,644	0,172	0,743	0,0741
	2	3,08	2,97	3,08	2.97	3,24	2,97	3,09	2,97
	3	6,41	6,31	6,4	6,32	6,8	6,04	6,41	6,36
	4	13,6	14,5	13,7	14,5	13,7	14,6	13,8	14,6
9	1	0,792	0,0996	0,803	0,102	0,804	0,102	0,79	0.1
	2	3,33	3,14	3,38	3,19	3,38	3,19	3,32	3.14
	3	6,16	7,98	6,25	8,1	6,26	8,11	6,15	7.97
	4	16.5	15,6	16,4	15,5	16,4	15,5	16,7	15.8
10	1	0,866	0,135	0,879	0,139	0,897	0,142	0,881	0,141
	2	3,36	3,72	3.4	3,78	3.47	3,86	3,4	3,8
	3	7,81	7,67	7.93	7,78	8.12	7,93	7,99	7,77
	4	17,8	18,3	17,6	18,1	17.4	18	17,7	18,2
11	1	1,1	0,218	1.06	0,208	0,965	0.189	0,981	0,195
	2	3,79	5,18	3.65	4,99	3,32	4,54	3,38	4,63
	3	9,61	9,23	9.27	8,91	8,48	8,17	8,62	8,32
	4	18,3	18,2	18.8	18,7	20,1	20	19,9	19,8
12	1	1,1	0,268	1.29	0.314	1,47	0,351	.01	0.242
	2	3,57	5,37	4.18	6.28	4,74	7.13	3.28	4,92
	3	9,45	8,97	11.2	10,7	12,9	12.3	9	8,56
	4	21,6	21,1	19	18,5	16,6	16	22,5	22,1

21:

**39** 

ла Кнопова—Ломнитца этот модуль (с точностью до членов второго порядка) для ј-го слоя Земли, запишется в виде [5]:

$$\mu^{*} = \mu_{j} (1 + M_{1j} + M_{2j}),$$

$$M_{1j} = -a_{j} + iQ_{j}^{-1},$$

$$M_{2j} = a_{j}^{2} - Q_{j}^{-2} - i\alpha_{j}Q_{j}^{-1} + \frac{i\lambda_{0}}{\omega_{0}} \left[\frac{\omega_{0}}{\alpha}a_{j} + i\left(\frac{2}{\pi} - \frac{\omega_{0}}{\alpha}\right)Q_{j}^{-1}\right].$$
(9)

Таблица 3

$n=2 \qquad n=3 \qquad n=4$	4	6 3	n=5	
	15 2	6 3	15	
				2
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	247232270231296252240199248198227188217188235214221208242225213199238206	331293484266391244389241336214322213331218344229367245366242366237350226	235 269 282 236 248 226 218 235 216 243 220 236	226 227 239 197 199 187 189 213 203 226 200 206

Q

6 041 223 224 130 004 210 211 100 0

Тогда изменение частоты за счет затухания с точностью до членов второго порядка малости для этого реологического тела можно записать в виде [5]:

$$\Delta \omega_{l} = \frac{c_{s}}{r_{a}} \left( \Delta \hat{x}_{1l} + \Delta \hat{x}_{2l} \right)$$
(10)

$$\Delta \boldsymbol{x}_{1l} = -\sum_{j} k_{\mu j} a_{j} \qquad (11)$$

$$\Delta \mathbf{z}_{2i} = \sum_{j} k_{\mu j}^{i} \left( a_{j}^{2} - Q_{j}^{-2} \right) + \sum_{i, j} k_{\mu \mu_{i} i j} \left( a_{i} a_{j} - Q_{i}^{-1} Q_{j}^{-1} \right) +$$

$$+\left(\frac{c_s}{ar_a}-\frac{2}{\pi a_0}\right)\sum_{i,\ j}k^{i}_{\mu i} k^{i}_{\mu j} Q^{-1}_{i} Q^{-1}_{j}.$$
 (12)

Влияние затухания на частоты крутильных колебаний в первом приближении (это фактически поправки за динамический модуль сдвита) было подробно изучено и рассчитано в [2, 3].

Вклад динамического модуля и диссипативного фактора во втором приближении в частоты вычисляли по формуле (12) для  $n=2\div5$ . Приведем безразмерные частоты и поправки к ним в первом и втором приближениях, возникающих из-за затухания:

$_{2}\mathbf{x}_{0}=2,125,$	$\Delta(_{2}\mathbf{x}_{1}) = -0,0118,$	$\Delta(_{2}\mathbf{x}_{2}) = 0.00017;$
₃æ₀ = 3,282,	$\Delta(_{3}\mathbf{x}_{1}) = -0.0149,$	$\Delta(_{3} a_{2}) = 0,00022;$
$_{1}\mathbf{x}_{0} = 4,286,$	$\Delta (_4 x_1) = -0,0219,$	$\Delta (_4 a_2) = 0,00034;$
$. a_0 = 5.191,$	$\Delta(\mathbf{s}\mathbf{x}_1) = -0,0351,$	$\Delta(, \mathbf{z}_2) = 0,00047.$

При расчетах, как и в [3], поправки за динамический модуль сдвига отсчитывались от значения при  $T \sim 1$  сек. Вклад затухания во втором приближении в частоты оказался маленьким и его можно не учитывать при современной точности определения частот (периодов) но этот вклад может оказаться существенным при больших *n*. По видимому, в будущем для больших *n*, при сравнении экспериментальных и расчетных значений периодов следует вводить небольшую поправку к периодам из-за диссипации.

Тот факт, что вклад затухания во втором приближении оказался с положительным знаком не противоречит физической природе процесса, поскольку в целом частоты уменьшаются из-за поправок за счет динамического модуля сдвига и диссипативной функции в первом и втором приближениях. Учет только влияния диссипативной функции Q слоев на частоты приводит к их уменьшению во втором приближении, а в первом она не дает вклада в частоты.

Отметим, что все расчеты велись в предположении, что диссипация в оболочке Земли идет только за счет сдвиговых процессов, и в предположении частотной независимости Q.

Институт геофизики и инженерной сейсмологии АН Арм. ССР, Ереванский государственный университет

Поступила 29.1Х 1981.

41

#### U. S. 2440P34V, 2. S. 2440P34V

# ԵՐԿՐԻ ՈԼՈՐՄԱՆ ՏԱՏԱՆՈՒՄՆԵՐԻ ՀԱՇՎԱՐԿՄԱՆ ԱՐԴՅՈԻՆՔՆԵՐԸ ՓՈՔՐ n-ԵՐԻ ՀԱՄԱՐ

### Ամփոփում

Հաշվարկված են Երկրի ոլորման տատանումների հաճախականությունները (պարբերությունները), առաջին և երկրորդ մոտավորության գործակիցները, Q դիսիպացիայի ֆունկցիան n=2÷5 և l=0÷12 օբերտոնների համար։ Ուսումնասիրված և հաշվարկված է մարման ազդեցությունը հաճախականությունների վրա երկրորդ մոտավորությամբ։ Հաշվարկումների ընթացքում կիրառված է ֆունկցիոնալի մեթոդը։

## S. TZ. HAKOPIAN, H. TZ. HAKOPIAN

# EARTH'S TOROIDAL OSCILLATION CALCULATION RESULTS FOR LOW n-VALUES

## Abstract

The Earth's toroidal oscillations are calculated for variations of the oscillation number n=2+5 as well as of the overtone number l=0+12.

The frequencies (periods) and the tables of "derivatives" are calculated at first and second approximations; for some models of Q distribution with depth the toroidal oscillation dissipative function  $Q_l$  is calculated. The fading influence on the toroidal oscillations frequencies are investigated at second approximation. For low *n* values the fading contribution in frequencies at second approximation is insignificant and it can be neglected, but for high *n* values its contribution increases and it may be considerable.

#### ЛИТЕРАТУРА

- І. Аколян С Ц Вычисление крутильных колебаний Земли методом функционала. ДАН Арм ССР, LXXIV, 4, 1982
- 2. Аколян С. Ц., Жарков В. Н., Любимов В. М. О динамическом модуле сдвига земных недр ДАН СССР, 223, № 1, 1975.
- З. Акопян С. Ц., Жарков В. Н., Любимов В. М. О поправках за динамический модуль
  - сдвига для собственных частот Землн. Известия АН СССР, Физика Земли, № 10, 1976.
- 4. Акопян С. Ц. Жарков В. Н., Любимов В. М. Формулы для производных групповой скорости поверхностных воли по волновому числу и материальным параметрам Земли. Известия АН СССР, Физика Земли, № 3, 1977.
- 5 Акопян С. Ц. Жарков В. Н., Любимов В. М. Теория затухания крутильных колебаний Земли. Известия АН СССР, Физика Земли, № 8, 1977
- 6. Дорофеев В. М., Жарков В. Н. Об определении механической добротности мантии Земли. Известия АН СССР, Физика Земли, № 9, 1978.
- 7. Жарков В. Н., Любимов В. М., Мовчан А. А., Мовчан А. И. Таблицы производных для крутильных колебаний Земли. В кн.: «Земные приливы и внутреннее строение Земли». «Наука», М., 1967.
- 8. Жарков В. Н., Любимов В. М., Мончан А. А., Мовчан А. И. Обертоны крутильных колебании Земли. Известия АН СССР, Физика Земли, № 5, 1967.
- Ч Жаркоз В. Н., Дорофсев Л. Н., Дорофеев В. М., Любимов В. М. Пробные распределения дисспативной функции Q(1) в оболочке Земли Известия АН СССР, Физика Земли, № 12, 1974.
- 10. Anderson D. L., Hart R. S. Attenuation models of the Earth. Phys. Earth and Planet. Int., 16, 289-306, 1978.
- 11. Sallor R. V., Dziewonski A. M. Measurements ane interpretation of normal mode attenuation. Geophys. Jour. Roy. Astr. Soc., 53, p. 559, 1978.