Черновик статьи

Моделирование акустического волнографа на течении

Понур К.А.

12 января 2021 г.

Орбитальные скорости

Рассмотрим задачу нахождения орбитальных скоростей частиц на морской поверхности.

Поле возвышений ζ представим в виде

$$\zeta(\vec{r}_0, t) = \sum_{n=1}^{N} \sum_{m=1}^{M} A_n(\vec{\kappa}_{nm}) \cos(\omega_{nm} t + \vec{\kappa}_{nm} \vec{r}_0 + \psi_{nm}),$$

где $\vec{\kappa}$ – двумерный волновой вектор, $\vec{r}_0 = (x_0, y_0)$, $\vec{r} = (x, y)$, ψ_{nm} – случайная фаза равномерно распределенная в интервале от 0 до 2π ,

 $A_n(\vec{\kappa}_n)$ – комплексная амплитуда гармоники с волновым вектором, вычисляемая по известному спектру волнения [1]. $\vec{\kappa}_n$ и временной частотой $\omega_n(\kappa_{nm})$ [2].

Известно что в глубоком море поверхностные частицы на волнах описывают окружность (см. [3]). Следовательно саму волну правильнее описывать параметрическим уравнением трохоиды (см. [4])

$$x(\vec{r},t) = x_0 - \sum_{n=1}^{N} \sum_{m=1}^{M} A_n(\vec{\kappa}_{nm}) \frac{\vec{\kappa}_x}{\kappa} \sin(\omega_{nm}t + \vec{\kappa}_{nm}\vec{r}_0 + \psi_{nm})$$

$$y(\vec{r},t) = y_0 - \sum_{n=1}^{N} \sum_{m=1}^{M} A_n(\vec{\kappa}_{nm}) \frac{\vec{\kappa}_y}{\kappa} \sin(\omega_{nm}t + \vec{\kappa}_{nm}\vec{r}_0 + \psi_{nm})$$

$$z(\vec{r},t) = \sum_{n=1}^{N} \sum_{m=1}^{M} A_n(\vec{\kappa}_{nm}) \cdot \cos(\omega_{nm}t + \vec{\kappa}_{nm}\vec{r}_0 + \psi_{nm})$$
(1)

Дифференцируя (1) получаем выражения для проекций орбитальных скоростей

$$v_x(\vec{r},t) = \frac{\partial x}{\partial t} = -\sum_{n=1}^{N} \sum_{m=1}^{M} \omega_n(\kappa_{nm}) A_n(\vec{\kappa}_{nm}) \frac{\vec{\kappa}_x}{\kappa} \cos(\omega_{nm}t + \vec{\kappa}_{nm}\vec{r}_0 + \psi_{nm})$$

$$v_y(\vec{r},t) = \frac{\partial y}{\partial t} = -\sum_{n=1}^{N} \sum_{m=1}^{M} \omega_n(\kappa_{nm}) A_n(\vec{\kappa}_{nm}) \frac{\vec{\kappa}_y}{\kappa} \cos(\omega_{nm}t + \vec{\kappa}_{nm}\vec{r}_0 + \psi_{nm})$$

$$v_z(\vec{r},t) = \frac{\partial \zeta}{\partial t} = -\sum_{n=1}^{N} \sum_{m=1}^{M} \omega_n(\kappa_{nm}) A_n(\vec{\kappa}_{nm}) \sin(\omega_{nm}t + \vec{\kappa}_{nm}\vec{r}_0 + \psi_{nm})$$

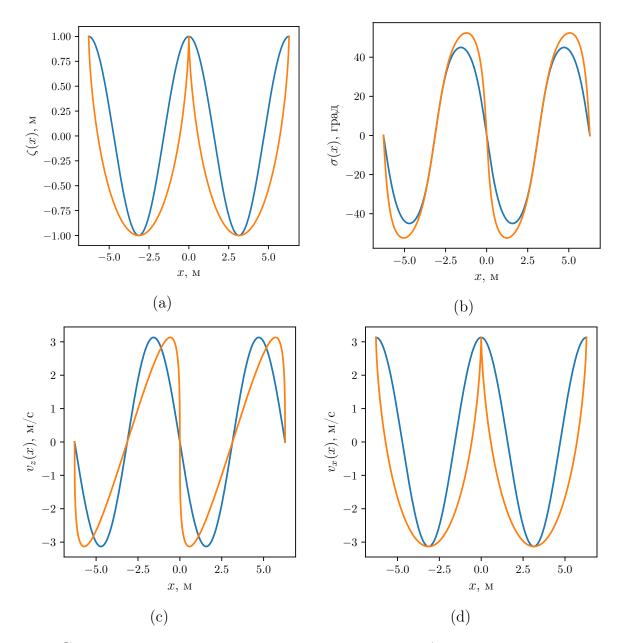


Рис. 1: Сравнение характеристик заостренной и обычной поверхностей на примере одной синусоиды (эффект заострения усилен для наглядности): (а) поле высот; (b) поле полных наклонов; (c) поле вертикальных орбитальных скоростей; (d) поле горизонтальных орбитальных скоростей; Синей линией отмечена синусоида, оранжевой – трохоида.

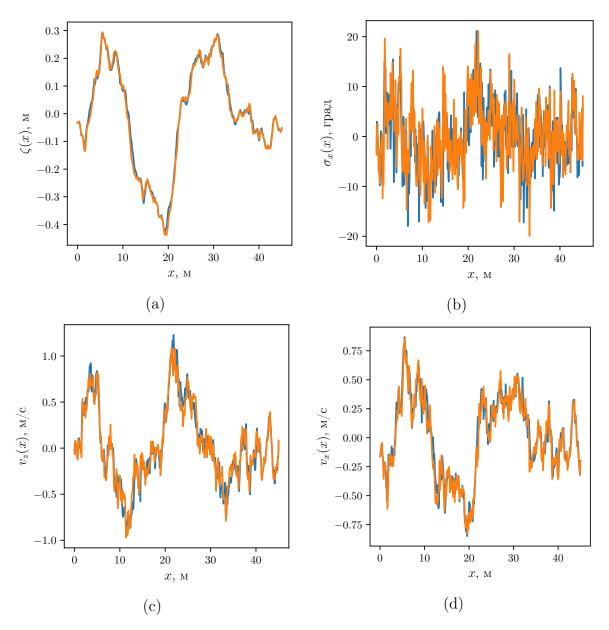


Рис. 2: Сравнение основных характеристик реализаций заостренной и обычной морских поверхностей:

(a) поле высот; (b) поле наклонов вдоль направления распространения; (c) поле вертикальных орбитальных скоростей; (d) поле горизонтальных орбитальных скоростей; Синей линией отмечена обычная поверхность, оранжевой – заостренная.

Список литературы

- [1] M. Ryabkova и др. «A Review of Wave Spectrum Models as Applied to the Problem of Radar Probing of the Sea Surface». B: Journal of Geophysical Research: Oceans 124.10 (2019), c. 7104—7134.
- [2] В. Пустовойтенко и А. Запевалов. Оперативная океанография: современное состояние перспективы и проблемы спутниковой альтиметрии. Севастополь, 2012, с. 218.
- [3] В.В. Шулекин. Физика моря. Москва: Наука, 1962. ISBN: 978-5-9710-6208-0.
- [4] Frédéric Nouguier, C-A Guérin и Chapron Bertrand. «"Choppy wave"model for nonlinear gravity waves». Англ. В: Journal of Geophysical Research (JGR) Oceans (0148-0227) (American Geophysical Union), 2009-09, Vol. 114, N. C09012, P. 1-16 114 (сент. 2009). DOI: 10.1029/2008JC004984.