# Геодезическая гравиметрия 2018

# Практическое занятие № 1

Введение. Краткие сведения из математики и высшей геодезии

13 февраля 2018 г.

# 1 Организационные вопросы

Курс «Геодезическая гравиметрия» читается на третьем (весенний семестр) и четвёртом (осенний семестр) курсах для студентов геодезического факультета МИИГАиК направления «Геодезия и дистанционное зондирование» (бакалавриат).

Весенний семестр посвящен изучению поля тяготения и его свойств, а также измерениям силы тяжести на поверхности Земли. Осенний семестр будет включать в себя вопросы моделирования гравитационного поля Земли и решение геодезических задач с использованием информации о гравитационном поле Земли.

### 1.1 Контакты

Канал в Телеграм (для оповещений и анонсов): miigaik\_gravimetry\_course\_2018

Почта: oshchepkov@miigaik.ru

Материалы курса доступны в git-репозитории на GitHub: ioshchepkov/physical-geodesy-courses

Репозиторий находится в стадии наполнения и будет обновляться по ходу курса.

## 1.2 Примерная программа практических занятий (весенний семестр)

- 1. Введение. Краткие сведения из математики и высшей геодезии.
- 2. Притяжение. Основные понятия и свойства.
- 3. Притяжение тел простой формы I.
- 4. Притяжение тел простой формы II.
- 5. Притяжение тел сложной формы. Гармонические функции.
- 6. Гравитационное поле Земли и планет. Общая характеристика.
- 7. Гравитационное поле Земли и планет. Изменение гравитационного поля во времени.
- 8. Наземные методы и средства измерений. Абсолютные измерения силы тяжести.
- 9. Статический метод измерения силы тяжести.
- 10. Исследования статических гравиметров I.
- 11. Исследования статических гравиметров II.
- 12. Метрология. Сравнения и эталонирование гравиметров.
- 13. Гравиметрический рейс.
- 14. Обработка гравиметрического рейса. Гравиметрические сети.

### 1.3 Контроль знаний и выставление оценок

В курсе (весенний семестр) предусмотрены следующие формы контроля знаний:

- лабораторные работы,
- домашние задания,
- самостоятельные работы,
- контрольные работы,
- зачёт.

На практических занятиях будут разбираться основные понятия для закрепления теоретического материала лекций, а также будут решаться и разбираться простейшие и/или типовые примеры и задачи. Только на практических занятиях будут выполняться лабораторные работы с гравиметрами и разбираться отдельные темы по разделу курса «гравиметрия». Пропуски занятий с гравиметрами не допускаются, ибо в связи с большим числом студентов и ограниченным числом преподавателей, у нас нет возможности заниматься с вами вне аудиторных часов. Лабораторные работы с гравиметрами должны быть аккуратно оформлены и защищены. Оцениваются работы по двоичной системе (зачёт/незачёт).

#### 1.3.1 Домашние задания

Домашние задания (ДЗ) будут выдаваться после (почти) каждого практического занятия и будут состоять из контрольных вопросов, обязательных типовых задач, а также дополнительных задач повышенной сложности. Каждый вопрос и каждая задача в задании будут иметь свою «стоимость» в баллах. Общая оценка за одно домашнее задание равна сумме баллов за все вопросы, примеры и задачи. Максимальное число баллов за каждое домашнее задание — 5,0. Баллы, заработанные за решение задач повышенной сложности могут быть зачтены в другие задания и формы контроля. Все домашние задания должны быть защищены, что включает в себя несколько контрольных вопросов по теме и/или ходу решения. Незащищённые задания не могут быть зачтены. Крайний срок сдачи — две недели с момента выдачи задания. После дедлайна домашние задания не принимаются и могут полностью войти в программу зачёта для несдавшего студента. Задания можно высылать как в электронном (что крайне приветствуется) виде вне занятий, так и сдавать их в рукописном виде в часы занятий. За использование системы компьютерной вёрстки БТрХ (читается как латех) при сдаче работ будет начисляться дополнительный балл.

#### 1.3.2 Самостоятельные работы

Самостоятельные работы (CP) будут проводиться в течение 5-8 минут в начале (почти) каждого практического занятия по пройденному материалу, включая лекции. Они будут состоять из 2-3 вопросов и/или простых задач. Максимальное число баллов за одну самостоятельную -5.0.

#### 1.3.3 Контрольные работы

В середине семестра будет проведена первая (KP№1) контрольная работа (KP), а в конце семестра – вторая (KP№2). Обе продолжительностью в один академический час (половина пары). Программа контрольных будет включать в себя теоретические и практические вопросы по пройденному материалу, в том числе лекционному. Максимальное число баллов за контрольную — 5.0.

Сдача обеих контрольных работ на положительную оценку ( $\geqslant 3,0$ ) является условием допуска студента к зачёту.

#### 1.3.4 Зачёт

При условии всех сданных и защищённых лабораторных работах, итоговая оценка за семестр выставляется следующим образом. По всем видам контроля выводятся средние оценки, которые затем подставляются в выражение

O 
$$И = 0.5*O$$
 ДЗ + 0.2\*O  $CP + 0.3*O$   $KP$ ,

где  $O_{M}$  – итоговая оценка,  $O_{A}$  – средняя оценка по домашним заданиям,  $O_{C}$  – средняя оценка по самостоятельным работам,  $O_{C}$  – средняя оценка по двум контрольным.

Если итоговая оценка на конец семестра получается не менее 4,0 (O\_M >= 4,0), то студент получает зачёт автоматом.

К зачету студент собирает портфолио, то есть всё, что он сделал за семестр:

- лабораторные работы;
- домашние задания;
- дополнительные задания, если имеются;
- конспекты практических занятий и лекций;
- контрольные работы, независимо от оценки.

Зачёт будет состоять из письменной и устной части. Письменно студент выполняет задания, по которым за семестр он получил неудовлетворительную (< 3.0) оценку (прежде всего – контрольные работы). Устная часть включает вопросы по практическим и лекционным занятиям.

#### 1.3.5 Теоретический минимум

Особое внимание необходимо обратить на вопросы теоретического минимума. Незнание уверенных ответов на них автоматически влечёт за собой неудовлетворительную оценку (0,0) по всем видам контроля знаний (домашние задания, самостоятельные и контрольные работы, зачёт). Обратное неверно, знание ответов только на эти вопросы зачёта не гарантирует. Вопросы из этого списка будут включаться в контроль по мере их появления в курсе.

#### 1.3.6 Бонусы

При желании, студенту могут быть даны дополнительные «творческие» задания, которые могут быть выполнены как индивидуально, так и коллективно (2–3 человека). За выполнение таких заданий будут начисляться бонусные баллы. Штрафных санкций не предусмотрено.

### 1.4 Литература

#### Рекомендуемая литература

- [1] Б. П. Шимбирев. Теория фигуры Земли. М.: Недра, 1975, с. 432.
- [2] Л. В. Огородова. Основы теории потенциала. Гравитационное поле Земли, Луны и планет. Учебное пособие. М.: Изд-во МИИГАиК, 2013, с. 108.
- [3] А. П. Юзефович. Поле силы тяжести и его изучение: учебное пособие. М.: Изд-во МИИГАиК, 2014, с. 194.

### Дополнительная литература

- [1] Юзефович, А. П. и Огородова, Л. В. *Гравиметрия: Учебник для вузов.* М.: Недра, 1980, с. 320.
- [2] В. Торге. *Гравиметрия*. Под ред. А. П. Юзефовича, пер. с англ. Г. А. Шанурова. М.: Мир, 1999, с. 429.
- [3] Л. В. Огородова. Высшая геодезия. Часть III. Теоретическая геодезия: Учебник для вузов. М.: Геодезкартиздат, 2006, с. 384.
- [4] Л. П. Пеллинен. Высшая геодезия (Теоретическая геодезия). М.: Недра, 1978, с. 264.
- [5] Б. Гофман-Велленгоф и Г. Мориц. *Физическая геодезия*. Под ред. Неймана, Ю. М. М.: Изд-во МИИГАиК, 2007, с. 426.
- [6] Г. Мориц. Современная физическая геодезия. М.: Недра, 1983, с. 391.
- [7] Л. В. Огородова. Нормальное поле и определение аномального потенциала (текст лекций по геодезической гравиметрии и теории фигуры Земли): Учебное пособие. М.: Изд-во МИИГАиК, 2011, с. 105.

# 2 Предмет и задачи курса

Вспомним, что основной научной задачей геодезии является определение фигуры и внешнего гравитационного поля Земли и их изменений во времени.

Геодезическая гравиметрия решает эту задачу преимущественно на основе гравиметрических данных (то есть по измерениям величин, характеризующих гравитационное поле Земли), изучая взаимосвязь фигуры Земли и её гравитационного поля на поверхности. Геодезическую гравиметрию можно рассматривать как теоретический фундамент геодезии. <sup>1</sup> Синонимами являются дисциплины «физическая геодезия» и «теория фигуры Земли». Решением той же задачи, но с использованием всей совокупности существующих исходных данных (например, спутниковых) занимается теоретическая геодезия, которая преподается обычно на последних курсах геодезических специальностей.

Другое определение можно сформулировать так: геодезическая гравиметрия — раздел геодезии, в котором рассматриваются теории и методы использования гравиметрических данных для решения научных и практических задач геодезии.  $^2$ 

Задача получения гравиметрических данных с необходимой плотностью и точностью стоит перед другой наукой, которая называется «гравиметрия» (или «экспериментальная гравиметрия»).

Вообще говоря, задача изучения внешнего гравитационного поля Земли в сущности является задачей гефизики также, как и изучение магнитного поля (теория которого очень близка к гравитационному) и других физических полей. Но, как мы увидим по ходу курса, внешнее гравитационное поле и фигура Земли на самом деле определяются одновременно из обработки одних и тех же исходных данных. Более того, эти задачи неотделимы друг от друга, а потому и входят в основную задачу геодезии и её подразделов[1].

Действительно, ведь абсолютно все («геометрические») геодезические измерения выполняются в гравитационном поле Земли и связаны с ним. В этом легко убедиться, ответив на вопросы:

- 1. Назовите основные геометрические условия в нивелирах и угломерных приборах.
- 2. Что происходит с геодезическими приборами, когда мы выставляем их по уровням?
- 3. В какой системе координат выполняются измерения на поверхности Земли?
- 4. Чему равна сумма измеренных углов в треугольнике на поверхности Земли, если измерения считать безошибочными?

 $<sup>^1</sup>$ Огородова, Л. В. Геодезическая гравиметрия // Большая российская энциклопедия. Том 6. Москва, 2006, стр. 595

 $<sup>^{2}</sup>$ Юркина, М. И. Геодезическая гравиметрия // Большая советская энциклопедия. — М.: Советская энциклопедия. 1969—1978. (в оригинале вместо «гравиметрических данных» — «результатов измерения силы тяжести»)

5. Как расположена визирная ось поверенного и выставленного по уровням нивелира?

Оказывается, в теории во все наземные и спутниковые измерения, даже выполненные исправными инструментами и оборудованием, необходимо вводить те или иные поправки, связанные с гравитационным полем Земли.

На практике же необходимость учёта неоднородности гравитационного поля Земли всегда определяется требованиями к точности результатов измерений. Например, при нивелировании I и II классов вводить поправки в измеренные превышения за переход к разностям нормальных высот необходимо (в том числе, по нормативным документам), а в нивелировании низших классов (III, IV, техническое) — нет.

Перейдём теперь к более тонкому понятию — фигуре Земли. Что это такое? Понятие фигуры Земли неоднозначно и может подразумевать под собой

- геометрическую фигуру простой и правильной формы (сфера, эллипсоид);
- фигуру конкретной эквипотенциальной (уровенной) поверхности (геоид);
- фигуру её физической поверхности.

Исторически дисциплина развивалась точно также, от простого к сложному (см. [2, 3]), но мы начнём с конца, с современных взглядов. Что такое физическая поверхность Земли?

Прежде всего, мы исключаем из этого понятия газовую оболочку Земли (атмосферу). В будущем нам с этим придётся постоянно считаться, поскольку измерения и деятельность человека точно также проходят в атмосфере, как и в гравитационном поле.

В областях суши физическая поверхность ограничена физической твёрдой оболочкой Земли. Эта же поверхность изображается на картах, аэро— и космо— снимках. На ней проходит большая часть деятельности человека.

Мировой океан занимает около 71% земной поверхности и находится в постоянном движении и возмущении, кторые вызваны разностями температуры, атмосферного давления, солёности, ветровыми нагонами и т.д. Поэтому за физическую поверхность здесь принимается невозмущенная поверхность воды, называемая морской топографической поверхностью.

Итак, в настоящее время, под фигурой Земли понимают форму её физической поверхности, которая образуется в областях суши поверхностью твёрдой оболочки Земли, а на территории океанов и морей – их невозмущенной поверхностью.

Физическая поверхность Земли является очень сложной, не всегда однозначно определена и не имеет строгого математического описания. Вместо неё, а также для решения ряда научных и практических задач за приближённую фигуру Земли может быть принята одна из уровенных поверхностей потенциала силы тяжести, которая близка (но не совпадает) к невозмущенной поверхности океана.

При решении целого ряда научных и практических задач можно использовать еще более простую фигуру Земли, эллипсоид или сферу. Эллипсоид вращения является основой для геодезической системы координат. Определение параметров (геометрических и физических) такого эллипсоида, близкого к (квази)геоиду, является одной из современных задач теории фигуры Земли.

Что значит определить поверхность Земли? Что вообще значит определить и задать геометрическую поверхность? В геодезии в настоящее время под определением физической поверхности Земли подразумевается определение положения её точек в единой системе координат.

# 3 Системы координат

Вообще говоря, сама задача установления системы координат в настоящее время не входит в задачи геодезической гравиметрии, хотя и тесно с ней связана. В геодезической гравиметрии мы будем пользоваться различными системами координат прежде всего как теоретическим инструментом (system, а не frame, если пользоваться англоязычной терминологией), если не оговорено иное.

### 3.1 Прямоугольная система координат

В геодезии используют прямоугольную систему координат, начало O которой находится в центре масс Земли, ось Z направлена по оси вращения Земли, ось X совмещена с линией пересечения плоскостей экватора и начального меридиана, ось Y дополняет систему до правой[4]. Это геоцентрическая или общеземная система координат. В ней положение точек определяется по всей Земле. Если начало системы координат по той или иной причине смещено относительно центра масс, то система называется референцной.

### 3.2 Сферическая система координат

Сферические (полярные) координаты определяются геоцентрической широтой  $\Phi$  (или полярным расстоянием  $\vartheta$ ), долготой  $\Lambda$  и полярным радиус-вектором r. Геоцентрической широтой  $\Phi$  называется угол между радиусом-вектором заданной точки и плоскостью экватора. Долгота  $\Lambda$  есть угол между плоскостью меридиана заданной точки и плоскостью меридиана, принятого в качестве начального. Полярное расстояние  $\vartheta$  является дополнением широты  $\Phi$  до 90°:

$$\vartheta = 90^{\circ} - \Phi$$
.

Сферические координаты связаны с прямоугольными следующими соотношениями

$$X = r \cos \Phi \cos \Lambda,$$
  

$$Y = r \cos \Phi \sin \Lambda,$$
  

$$Z = r \sin \Phi.$$

**Задача 3.1.** Получите формулы связи для случая, когда вместо широты  $\Phi$  задано полярное расстояние  $\vartheta$ .

Решение.

$$X = r \sin \theta \cos \Lambda,$$
  

$$Y = r \sin \theta \sin \Lambda,$$
  

$$Z = r \cos \theta.$$

Задача 3.2. Получите обратные формулы для перехода от геоцентрических прямоугольных координат к сферическим.

Решение.

$$r = \sqrt{X^2 + Y^2 + Z^2},$$
 
$$\Phi = \arctan \frac{Z}{\sqrt{X^2 + Y^2}},$$
 
$$\Lambda = \arctan \frac{Y}{X}.$$

### 3.3 Астрономические координаты

Астрономичесие координат естественным образом возникают при измерениях в гравитационном поле и определяют направление силовой линии поля силы тяжести. Астрономическая широта  $\varphi$  – это дополнение до 90° угла между линией, параллельной оси вращения Земли, и отвесной линией. Долгота равна двугранному углу между плоскостями начального астрономического меридиана и астрономического меридиана данной точки.

Задача 3.3. Объясните, чем неудобна астрономическая система координат?

### 3.4 Эллипсоид. Геодезическая система координат

Во многих геодезических приложениях применяют системы геодезических координат B, L, H, связанных с выбранным эллипсоидом вращения. Эллипсоид обычно задается его большой полуосью a и сжатием  $\alpha$ . Вспомним, что

$$\alpha = \frac{a-b}{a}, \quad e^2 = \frac{a^2 - b^2}{a^2},$$

где b — малая полуось эллипсоида, e — его первый эксцентриситет.

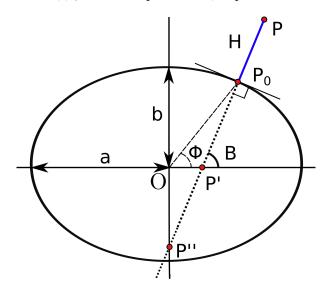


Рис. 1: Сечение эллипсоида — эллипс. К определению геодезических широты B и высоты H

Геоодезическая широта B (см. рисунок 1) для некоторой точки P есть угол между опущенной из P нормалью к эллипсоиду и плоскостью экватора. Геодезическая долгота L — угол между плоскостью начального меридиана и плоскостью меридиана точки P (равна сферической долготе  $\Lambda$ ). Геодезическая высота H — (кратчайшее) расстояние от точки P по нормали до поверхности эллипсоида (отрезок  $PP_0$ ).

Важно отметить, что именно геодезическая система координат подразумевается, когда мы говорим об определении физической поверхности Земли в единой системе координат.

Задача 3.4. Подумайте, всегда ли в этой системе координат поверхность Земли может быть определена однозначно? Какие недостатки у этой системы координат?

Геодезические координаты связаны с прямоугольными следующими соотношениями

$$X = (N+H)\cos B \cos L,$$
  

$$Y = (N+H)\cos B \sin L,$$
  

$$Z = (N+H-Ne^{2})\sin B,$$

где N — радиус кривизны первого вертикала, который, как известно из курса сфероидической геодезии, вычисляется так

$$N = \frac{a}{\sqrt{1 - e^2 \sin^2 B}}.$$

Ha рисунке 1  $N = P_0 P''$ .

**Задача 3.5.** Вспомните, что такое первый вертикал и что такое плоскость меридиана? Что такое главные радиусы кривизны эллипсоида?

Геодезическая долгота L совпадает со сферической долготой  $\Lambda$ , если начала и ориентация координатных осей систем совпадают. Геоцентрическая широта отличается от геодезической (см. рисунок 1). На поверхности эллипсоида они связаны следующим выражением

$$\operatorname{tg}\Phi = \left(1 - e^2\right)\operatorname{tg}B.$$

Геодезические широта и долгота отличаются от соответствующих астрономических координат, поскольку направление отвесной линии отличается от направления нормали к эллипсоиду. Угол между направлением отвесной линии и нормалью к эллипсоиду называется астрономогеодезическим уклонением отвеса. Удобно этот угол разложить на две составляющие — проекции угла в плоскости первого вертикала  $\eta$  и в плоскости меридиана  $\xi$ , тогда

$$\xi = \varphi - B,$$
  
 $\eta = (\lambda - L)\cos\varphi.$ 

В дальнейшем мы познакомимся и с другими видами уклонения отвеса.

# 4 Связь с другими науками

**Математика.** Изучение гравитационного поля и фигуры Земли — сложная задача. В ходе курса мы будет пользоваться различными разделами математики, с некоторыми из которых вам придется познакомиться впервые:

- векторный анализ,
- теория поля,
- теория ньютоновского потенциала,
- специальные функции,
- дифференциальные уравнения, обыкновенные и в частных производных,
- краевые задачи.

Исторически так сложилось, как и в случае теории математической обработки геодезических измерений, обогатившей теорию вероятностей, теория фигуры Земли обогатила многие разделы математики, которые теперь прочно служат её основой.

**Геофизика и геология.** Гравитационное поле на поверхности Земли отражает распределение масс внутри неё. И хотя, как мы очень скоро убедимся, одних только гравиметрических данных недостаточно для изучения внутреннего строения, они, наряду с другими геоифизическими методами, служат важным источником информации.

Гравиметрический метод является одним из основных при поиске и разведке полезных ископаемых. Высокоточные регулярные измерения используются для монторинга месторождений в процессе добычи нефти и газа.

**Археология и строительство.** Локальная информация о гравитационном поле может быть полезна для поиска пустот (карст), провалов, древних подземных ходов и тоннелей, объектов археологического наследия.

Гляциология и уровень моря. Океанология. Таяние ледников, вызванное изменением климата, уменьшает их массу, следовательно, меняется и гравитационное поле. По спутниковым гравиметрическим данным (миссия GRACE) получены важнейшие данные о ледниках Гренландии и Антарктиды. Таяние льдов вызывает рост среднего уровня Мирового океана, следовательно, изменение высоты морской топографической поверхности, то есть физической поверхности Земли. Эти процессы изучаются методом спутниковой альтиметрии.

**Гидрология.** Перераспределение водных масс на всей поверхности Земли вызвано не только таянием льдов, но и другими климатическими явлениями. Локальные измерения слы тяжести позволяют изучать местный гидрологический режим, а спутниковые гравиметрические миссии — региональный и даже глобальный.

**Орбиты ИСЗ.** Для вычисления орбит искусственных спутников для определения его положения относительно центра масс Земли необходимо знание гравитационного поля вне поверхности Земли (на высоте полета спутника). Этот нюанс свидетельствует о том, что, казалось бы, чисто геометрический метод определения координат при помощи глобальных навигационных спутниковых систем, на самом деле также связан с гравитационным полем.

Кроме всего вышеперечисленного, высокоточные измерения силы тяжести используются в метрологии и при изучении геодинамических процессов, а также в других областях науки и техники.

# Список литературы

- [1] Л. П. Пеллинен. Высшая геодезия (Теоретическая геодезия). М.: Недра, 1978, с. 264.
- [2] Л. В. Огородова. Основы теории потенциала. Гравитационное поле Земли, Луны и планет. Учебное пособие. М.: Изд-во МИИГАиК, 2013, с. 108.
- [3] А. П. Юзефович. Поле силы тяжести и его изучение: учебное пособие. М.: Изд-во МИИГАиК, 2014, с. 194.
- [4] Л. В. Огородова. Высшая геодезия. Часть III. Теоретическая геодезия: Учебник для вузов. М.: Геодезкартиздат, 2006, с. 384.