

آب در گیتی

آرنولت هانس لمایر

ترجمه‌ی

امیرنظام امیری - فاطمه همتیان

زمنیات ماریار

فهرست

| | |
|--|----|
| فصل ۱ آب در سیاره‌ی زمین، ویژگی‌های آب | ۱۳ |
| ۱.۱ نقش آب در تاریخ | ۱۳ |
| ۱.۱.۱ آب در فرهنگ‌های باستان | ۱۴ |
| ۲.۱.۱ آب و جامعه مدرن | ۱۸ |
| ۲.۱ ترکیبات شیمیایی آب | ۲۰ |
| ۱.۲.۱ هیدروژن | ۲۰ |
| ۲.۲.۱ اکسیژن | ۲۳ |
| ۳.۱ آب و ویژگی‌های فیزیکی و شیمیایی آن | ۲۷ |
| ۱.۳.۱ ویژگی شیمیایی | ۲۷ |
| ۲.۳.۱ ویژگی‌های فیزیکی آب | ۲۹ |
| ۳.۳.۱ تبخیر و میعان | ۳۲ |
| ۴.۳.۱ یخ | ۳۴ |
| ۵.۳.۱ H_2O^+ | ۳۷ |
| ۴.۱ واکنش شیمیایی و آب | ۳۷ |
| ۱.۴.۱ پیوندهای شیمیایی | ۳۷ |
| ۲.۴.۱ اسیدها و مقدار | ۳۸ |
| ۳.۴.۱ هیدرات‌ها، آب در بلوره‌ها | ۳۹ |
| ۴.۴.۱ آب: علائم طیفی | ۳۹ |
| ۵.۱ چرخه هیدرولوژیک | ۴۱ |
| ۱.۵.۱ تعادل تبخیر و بارش | ۴۱ |
| ۲.۵.۱ چرخه هیدرولوژیک و تغییرات اقلیم | ۴۴ |
| فصل ۲ آب و حیات | ۴۵ |
| ۱.۲ زندگی و محیط‌زیست | ۴۵ |

۱۰۰ ۵. ۳. ۳ آب در سیارات غول پیکر

۱۰۲ ۴. ۳ سیارات کوتوله

۱۰۳ ۱. ۴. ۳ پلوتو

۱۰۶ ۲. ۴. ۳ یخ‌های دیگر سیارات کوتوله

فصل ۴ اقمار سیارات در منظومه شمسی

۱۰۷ ۱. ۴ اقمار گالیله‌ای

۱۰۷ ۱. ۱. ۴ آیو

۱۱۰ ۲. ۱. ۴ اروپا

۱۱۵ ۳. ۱. ۴ کالیستو

۱۱۵ ۴. ۱. ۴ گانیمد

۱۱۷ ۲. ۴ اقمار زحل

۱۱۷ ۱. ۲. ۴ بررسی کلی

۱۱۹ ۲. ۲. ۴ تایتان

۱۲۶ ۳. ۲. ۴ سایر اقمار زحل

۱۳۶ ۳. ۴ قمرهای اورانوس و نپتون

۱۳۶ ۱. ۳. ۴ اقمار اورانوس

۱۴۰ ۲. ۳. ۴ اقمار نپتون

۱۴۳ ۴. ۴ قمر زمین

۱۴۴ ۱. ۴. ۴ آب در ماه؟

فصل ۵ آب در اجرام کوچک منظومه شمسی

۱۴۹ ۱. ۵ ابرهایی از ذرات

۱۴۹ ۱. ۱. ۵ کمر بند کویپر

۱۵۷ ۲. ۱. ۵ ابر اورت

۱۵۹ ۲. ۵ دنباله‌دارها

۱۵۹ ۱. ۲. ۵ مشاهدات اولیه

۱۶۰ ۲. ۲. ۵ مشخصه‌های مداری دنباله‌دارها

۱۶۱ ۳. ۲. ۵ فیزیک دنباله‌دارها

۱۶۴ ۴. ۲. ۵ برخوردها با دنباله‌دارها

۴۵ ۱. ۱. ۲ اهمیت آب

۴۶ ۲. ۱. ۲ تعریف حیات

۴۸ ۳. ۱. ۲ فرگشت حیات

۵۲ ۴. ۱. ۲ حیات در شرایط حاد

۵۴ ۲. ۲ آب و دیگر حلال‌ها

۵۴ ۱. ۲. ۲ اهمیت حلال‌ها برای حیات

۵۶ ۲. ۲. ۲ حلال‌های غیر از آب

۵۶ ۳. ۲ انرژی برای حیات

۵۶ ۱. ۳. ۲ انرژی

۵۷ ۲. ۳. ۲ تنوع متابولیسی

۵۹ ۳. ۳. ۲ انرژی خورشیدی

۶۰ ۴. ۳. ۲ فتوسنتز و تنفس

فصل ۳ آب در سیارات کوتوله و سیارات

۶۳ ۱. ۳ طبقه بندی اجرام در منظومه شمسی

۶۳ ۱. ۱. ۳ شرح کلی

۶۵ ۲. ۱. ۳ پارامترهای فیزیکی سیارات

۶۵ ۲. ۳ سیارات زمین‌سان

۶۵ ۱. ۲. ۳ زمین

۶۷ ۲. ۲. ۳ عطارد

۶۹ ۳. ۲. ۳ زهره

۷۳ ۴. ۲. ۳ مریخ

۷۷ ۵. ۲. ۳ خورشید اولیه و فرگشت سیارات زمین‌سان

۶. ۲. ۳ زهره‌ی خشک، زمین مرطوب و تغییرات آب‌وهوایی

۷۹ در مریخ

۹۲ ۳. ۳ سیارات غول پیکر

۹۲ ۱. ۳. ۳ مشتری

۹۵ ۲. ۳. ۳ زحل

۹۶ ۳. ۳. ۳ اورانوس

۹۷ ۴. ۳. ۳ نپتون

| | |
|-----|---|
| ۲۰۴ | ۳.۴.۶ آب در سیارات فراخورشیدی |
| ۲۰۵ | ۴.۴.۶ برخی از مدل‌های محاسباتی |
| ۲۰۸ | ۶.۴.۵ سیارات ابرزمین |
| ۲۱۱ | فصل ۷ آب در فضای میان‌ستاره‌ای و ستاره‌ها |
| ۲۱۱ | ۱.۷ محیط میان‌ستاره‌ای |
| ۲۱۱ | ۱.۱.۷ ویژگی‌های فیزیکی |
| ۲۱۴ | ۲.۱.۷ مولکول‌ها در محیط میان‌ستاره‌ای |
| ۲۱۷ | ۳.۱.۷ چرخه‌ی حیات غبار میان‌ستاره‌ای |
| ۲۱۷ | ۴.۱.۷ میزهای آب |
| ۲۲۱ | ۲.۷ آب در مناطق شکل‌گیری ستاره‌ها |
| ۲۲۱ | ۱.۲.۷ ابرها و فروپاشی ابر |
| ۲۲۵ | ۲.۲.۷ میزهای H ₂ O در مناطق شکل‌گیری ستاره‌ها - یک مدل |
| ۲۲۶ | ۷.۲.۳ علائم طیفی آب در پیش‌ستاره‌ها |
| ۲۲۹ | ۷.۲.۴ ستاره‌های تی‌ثور |
| ۲۳۳ | ۳.۷ علائم طیفی آب در طیف ستاره‌های گونه‌ی آخر و خورشید |
| ۲۳۳ | ۱.۳.۷ ستاره‌های گونه‌ی آخر و آب |
| ۲۳۷ | ۷.۳.۲ آب در لکه‌های خورشیدی؟ |
| ۲۳۸ | ۴.۷ آب در کهکشان‌ها |
| ۲۳۸ | ۱.۴.۷ کهکشان راه‌شیری |
| ۲۴۰ | ۲.۴.۷ آب در کهکشان؟ |
| ۲۴۰ | ۳.۴.۷ آب در کهکشان‌ها |
| ۲۴۳ | ۴.۴.۷ خوشه‌های کهکشانی |
| ۲۴۳ | ۵.۴.۷ کهکشان‌های فرسرخ |
| ۲۴۵ | ۶.۴.۷ میزهای آب در کهکشان‌های مجاور |
| ۲۴۶ | ۷.۴.۷ مگا میزها |
| ۲۴۹ | فصل ۸ آب از کجا می‌آید؟ |
| ۲۴۹ | ۱.۸ فرگشت گیتی |
| ۲۴۹ | ۱.۱.۸ گیتی منبسط شونده |

| | |
|-----|--|
| ۱۶۵ | ۵.۲.۵ آشکارسازی آب روی دنباله‌دارها |
| ۱۶۸ | ۳.۵ سیارک‌ها |
| ۱۶۸ | ۱.۳.۵ ویژگی‌های کلی |
| ۱۷۰ | ۲.۳.۵ دسته‌بندی سیارک‌ها |
| ۱۷۱ | ۳.۳.۵ اجرام نزدیک زمین |
| ۱۷۱ | ۴.۳.۵ برخورد دوران سوم کرتاسه‌ترشیاری |
| ۱۷۳ | ۵.۳.۵ آب و یخ روی سیارک‌ها |
| ۱۷۵ | ۶.۳.۵ سیارک‌ها، منشأ آب روی زمین |
| ۱۷۷ | ۴.۵ شهاب‌سنگ‌ها |
| ۱۷۷ | ۱.۴.۵ ویژگی‌های عمومی |
| ۱۷۸ | ۲.۴.۵ دسته‌بندی |
| ۱۷۹ | ۳.۴.۵ آب در شهاب‌سنگ‌ها |
| ۱۸۱ | فصل ۶ آب در سیارات فراخورشیدی |
| ۱۸۱ | ۱.۶ چگونگی آشکارسازی سیارات فراخورشیدی |
| ۱۸۲ | ۱.۱.۶ روش‌های آشکارسازی |
| | ۲.۱.۶ سیارات فراخورشیدی پیداشده با روش‌های مختلف |
| ۱۸۵ | آشکارسازی |
| ۱۸۸ | ۳.۱.۶ برخی نمونه‌های سیارات فراخورشیدی |
| ۱۸۸ | ۲.۶ مناطق سکونت‌پذیر |
| ۱۸۸ | ۱.۲.۶ سکونت‌پذیری |
| ۱۸۹ | ۲.۲.۶ مناطق سکونت‌پذیر پیراستاره‌ای |
| ۱۹۰ | ۳.۲.۶ مناطق سکونت‌پذیر کهکشانی |
| ۱۹۲ | ۴.۲.۶ مناطق سکونت‌پذیر پیرامون سیارات غول‌پیکر |
| ۱۹۲ | ۳.۶ واریزه غبار پیرامون ستاره‌ها |
| ۱۹۲ | ۱.۳.۶ مشخصه‌های طیفی غبار پیرامون ستاره‌ها |
| ۱۹۵ | ۲.۳.۶ غبار پیرامون وگا |
| ۱۹۷ | ۴.۶ آشکارسازی آب در سیارات فراخورشیدی |
| ۱۹۷ | ۱.۴.۶ آشکارسازی جو در سیارات |
| ۱۹۹ | ۲.۴.۶ مشتری‌های داغ |

فصل ۱

آب در سیاره‌ی زمین، ویژگی‌های آب

در این بخش برخی ویژگی‌های شیمیایی مهم آب را مطرح می‌کنیم که این مولکول را منحصر به فرد می‌سازد. آب دارای کشش سطحی بالا، خواص دمایی ویژه و تنها ماده بر روی زمین است که در سه حالت جامد، مایع و گاز یافت می‌شود. تعداد کمی مولکول با ویژگی‌هایی نظیر آب داریم. حجم آب موجود در اقیانوس‌های زمین را حدود $1/4 \times 10^6$ کیلوگرم تخمین می‌زنند. با وجود حجم بالای آب موجود در سیاره زهره (2×10^6 کیلوگرم)، زهره، در مقایسه با زمین، سیاره‌ای خشک محسوب می‌شود.

علاوه بر این، تقریباً در همه جای گیتی آب وجود دارد. مولکول‌های آب در فضاها و میان ستاره‌ها و همچنین در طیف ستارگان آشکار سازی شده‌اند. در این فصل به اهمیت وجود آب در زمین و مختصری پیرامون نقش آب در تاریخ و ویژگی‌های فیزیکی و شیمیایی آب اشاره خواهیم کرد.

۱.۱ نقش آب در تاریخ

به دلیل آن که اقیانوس‌های زمین از فضا به رنگ آبی تیره دیده می‌شوند، زمین را سیاره آبی‌رنگ می‌نامند. به نظر می‌رسد در منظومه شمسی ما، زمین تنها سیاره‌ای است که در سطح آن آب وجود دارد. رودخانه‌های بزرگ و دریاها علاوه بر نقشی که به عنوان منابع آب خالص برای نوشیدن دارند، در حمل و نقل نیز همواره مورد استفاده بوده‌اند. آب، در عصر صنعتی شدن هم نقش مهمی ایفا کرد. هیچ شهر بزرگی وجود ندارد که نزدیک یک رودخانه بنا نشده باشد.

| | |
|-----|--|
| ۲۵۱ | ۲. ۱. ۸ تابش از کیهان اولیه |
| ۲۵۳ | ۳. ۱. ۸ فراوانی عناصر |
| ۲۵۴ | ۴. ۱. ۸ بی‌آبی در گیتی اولیه |
| ۲۵۵ | ۲. ۸ فرگشت ستارگان |
| ۲۵۶ | ۱. ۲. ۸ گول‌های قرمز |
| ۲۵۹ | ۲. ۲. ۸ شاخه مجانبی گول‌ها |
| ۲۶۰ | ۳. ۲. ۸ اشتعال کربنی؟ |
| ۲۶۱ | ۴. ۲. ۸ فرگشت پس از AGB |
| ۲۶۲ | ۵. ۲. ۸ عناصر سنگین‌تر از هلیوم |
| ۲۶۳ | ۶. ۲. ۸ سرنوشت نهایی ستارگان کم‌جرم: کوتوله‌های سفید |
| ۲۶۴ | ۳. ۸ ستاره‌های بزرگ |
| ۲۶۴ | ۱. ۳. ۸ فرگشت رشته اصلی در ستاره‌های بزرگ |
| ۲۶۷ | ۲. ۳. ۸ انفجار ابرنواختر |
| ۲۷۰ | ۳. ۳. ۸ جمعیت ستاره‌ای |
| ۲۷۳ | فصل ۹ ضمیمه |
| ۲۷۳ | ۱. ۹ نحوه آشکار سازی آب |
| ۲۷۳ | ۱. ۱. ۹ شفافیت جو زمین |
| ۲۷۵ | ۲. ۱. ۹ اندازه‌گیری‌های در محل |
| ۲۷۵ | ۳. ۱. ۹ مشخصه‌های طیف‌سنجی |
| ۲۸۲ | ۲. ۹ مأموریت‌های ماهواره‌ای |
| ۲۸۲ | ۱. ۲. ۹ آشکار سازی آب با SWAS |
| ۲۸۳ | ۲. ۲. ۹ ماهواره‌های فرورسرخ |
| ۲۸۴ | ۳. ۲. ۹ ماهواره‌های اخترشناسی آینده |
| ۲۸۶ | ۳. ۹ برخی از مفاهیم اختر فیزیک |
| ۲۸۶ | ۱. ۳. ۹ قدر ظاهری |
| ۲۸۷ | ۲. ۳. ۹ طبقه‌بندی طیفی |
| ۲۸۷ | ۳. ۳. ۹ نمودار هرتسپرونگ-راسل HRD |

۱.۱.۱ آب در فرهنگ‌های باستان

آب مایع حیات است. فرهنگ‌های باستانی هم به این امر پی برده بودند. انسان‌ها همواره نزدیک منابع آبی سکنی داشته‌اند. فرهنگ مصر باستان نزدیک رود نیل شکوفا شد و فرهنگ بین‌النهرین (سرزمین میان‌رودان) بین رودهای دجله و فرات. تمدن چین در حوضه بین رود زرد و رود یانگ‌تسه بنا گردید.

آب در مصر باستان

مصر سرزمینی بسیار خشک است و تنها منطقه کوچکی از آن در حاشیه رود نیل قابل کشاورزی است. رود نیل، قلب تپنده مصر باستان و مصر مدرن است. طغیان‌های رود نیل نسبت طغیان‌های دجله و فرات به راحتی قابل پیش‌بینی بوده‌اند. علت این طغیان‌ها باران‌های موسمی در ارتفاعات اتیوپی است. مصریان باستان خیلی زود متوجه شدند که با شروع ماه جولای (اوایل تابستان) آب شروع به بالا آمدن کرده و در نیمه اوت (اواسط تابستان) به سکوه‌های سیل در شهر آسوان می‌رسد. سپس طی شش هفته سیل به سمت شمال گسترش یافته و دشت سیلابی را تا ارتفاع ۱/۵ متر در برمی‌گیرد. منجمان مصری متوجه شدند که زمان طغیان رود نیل همزمان با طلوع ستاره تیشتر [شعراپی‌مانی] در سپیده‌دم است. این رخداد چرخه‌ای، نشانه‌ای مهم در تقویم مصری محسوب می‌شود. سال مصری ۳۶۵ روز دارد. سال به ۱۲ ماه ۳۰ روزه با پنج روز اضافه تقسیم می‌شود. تفاوت بین سال فصلی و سال شهری ۳۶۵ روزه، برابر با ۳۶۵ روز در طی ۱۴۶۰ سال و یا یک روز در هر ۴ سال است. برای توضیح بیشتر پیرامون این مبحث به چائفر ۲۰۰۰ (۲۹۳) مراجعه شود. از آنجایی که آب در مناطق خشک و بیابانی بسیار گران‌بهاست، مصریان سامانه آبیاری بسیار پیچیده‌ای را طراحی کردند. نخستین مدیریت آب به ۵۰۰۰ سال پیش از میلاد مسیح در مصر بازمی‌گردد. سامانه‌های آبیاری باستانی (معروف به شادوف، شکل ۱) را هنوز هم در کرانه‌های رود نیل می‌توان یافت. امروزه آب رود نیل نیاز بیش از ۷۰ میلیون نفر را تأمین می‌کند. با توجه به افزایش سالانه یک میلیون نفر به جمعیت در مصر و اینکه ۹۶ درصد این کشور بیابانی است این کشور با مشکل کمبود آب مواجه است.

آب در یونان باستان

در فلسفه یونان باستان، آب به همراه خاک، باد و آتش یکی از عناصر چهارگانه محسوب می‌شد. عنصری پنجمی هم با نام اثیر [یا اتر] یا عنصر پنجم (همچنین به معنی خلأ) به آن‌ها افزوده شد. ارشمیدس (۲۸۷-۲۱۲ پیش از میلاد) این عنصر را به عناصر چهارگانه افزود. او معتقد بود که ستاره‌ها از اتر ساخته شده‌اند زیرا در آن‌ها تغییری ایجاد نمی‌شود. آنان آب (با نشان ∇) را با احساسات و شهود مرتبط می‌دانستند.

تالس ملطی (۶۲۴-۵۴۶ پ.م)، ۲۰۰۰ سال پیش از اینکه زیست‌شناسان و شیمیدانان پی ببرند آب لازمه حیات است، آب را خاستگاه تمام مواد در گیتی می‌دانست. در گذشته معتقد بودند که عناصر چهارگانه آب، خاک، باد و آتش همواره در حال تغییر و دگرگونی‌اند (آناکسیمندروس ۵۴۶ پ.م).



شکل ۱.۱ شادوف نزدیک شهر کوم اومبو در مصر